20.340.40.5 ООР ЧРЗАРВАЛЬТЬРР ИЧИЛЬГРИЗВ БОДВЧИЧРР ИЗВЕСТИЯ АКАДЕМИИ НАУК АРМЯНСКОЙ ССР

Зрарони-duphdum, артприсабь XIV, No 2, 1961 Физико-математические науки

МАТЕМАТИКА

Г. Л. Лунц

О рядах типа Тейлора-Дирихле

В стятье рассматриваются вопросы, связанные со сходимостью интегралов Стильтьеса вида

$$\int_{0}^{\infty} z^{\tau(t)} e^{-zt} dA(t).$$
(1)

В частности, определяются области сходимости рядов типа Тейлора-Дирихле

$$\sum_{n=1}^{\infty} a_n z^{m_n} e^{-\lambda_n z},$$
(2)

где $\lambda_n > 0$, $\lambda_n \uparrow \infty$, а m_n -натуральные числа или нули.

С помощью таких рядов могут выражаться решения некоторых линейных диф реренциальных уравнений бесконечного порядка и уравнений с бесконечным множеством запаздываний.

§ 1. Линии уровня модулей членов ряда (2)

Линии уровня модулей членов ряда (2) имеют уравнения вида $x^2 + y^2 = Ae^{qx} (A > 0, q > 0)$. Элементарное исследование показывает, что, в зависимости от значения величины Aq^2 , эти линии имеют вид, показанный на фиг. 1—5.





§ 2. Область абсолютной сходимости интеграла (1)

Пусть A (t) — комплексная функция с ограниченной вариацией на всяком конечном отрезке действительной положительной полуоси; τ (t) — неотрицательная функция действительного переменного; z^{τ(t)} — какая либо ветвь функции e^{+(t)Lmt}, однозначная в плоскости с соответствующим разрезом и

$$\begin{aligned} \alpha &= \lim_{r \to \infty} \frac{\ln \int_{0}^{r} |dA(t)|}{r}, \qquad \rho_{1} &= \lim_{r \to \infty} \frac{r}{\tau(r)}, \qquad \rho_{2} &= \lim_{r \to \infty} \frac{r}{\tau(r)} \\ \Pi \text{усть сначала} & \int_{0}^{\infty} |dA(t)| = \infty \text{ и, следовательно, } \alpha > 0. \end{aligned}$$

Тогда, если |z| > 1, при любом положительном с для n достаточно большого

$$\int_{n}^{n+1} |z^{\tau(t)} e^{-zt} dA(t)| < A |z|^{\frac{n+1}{p_1-\tau}} e^{-xn} e^{(n+1)(\alpha+\tau)} = Be^{-n \left(x-\alpha - \frac{\ln|z|}{p_1-\tau} - \epsilon\right)}$$

(А и В не зависят от п).

Если точка z такова, что $\ln |z| < (x - \alpha) \rho_1$, то-есть $|z| < e^{\rho_1(x-\alpha)}$, то при достаточно малом ε будет справедливо неравенство

$$x-\alpha-\frac{\ln|z|}{\rho_1-\varepsilon}-\varepsilon>\delta>0,$$

а так как ряд с общим членом $e^{-n\delta}$ сходится, то интеграл (1) сходится абсолютно в области G_1 : $|z| \gg 1$, $|z| < e^{p_1(x-\alpha)}$.

Если | z | ≤ 1, то

$$\left| \int_{a}^{n+1} |z^{\tau(t)} e^{-zt} dA(t) \right| < C |z|^{\frac{n}{p_{s}+z}} e^{-xn} e^{(n+1)\alpha+z},$$

откуда нетрудно заключить, что интеграл (1) сходится абсолютно также и в обласи G_2 : $|z| \ll 1$, $|z| < e^{\rho_2(x-\alpha)}$. Если $\rho_1 = 0$, то область G_1

О рядах типа Тейлора-Дирихле

пустая, если $p_2 = \infty$, то область G_2 превращается в сегмент $|z| \le 1, x > \alpha$ (если $\alpha > 1$, то область G_2 , при $p_2 = \infty$, пустая).

Из определения числа и следует, что, как мало бы ни было ≈>0, существует такая последовательность [r_i] (r_i↑∞), что

$$\int_{0}^{r_{l}} |dA(t)| > e^{r_{l}(\alpha-\varepsilon)}.$$

Отсюда при |z| > 1 и x > 0 имеем

$$\int_{0}^{t} |z^{z(t)} e^{-zt} dA(t)| > e^{-xr_i} e^{r_i (\alpha - z)}$$

и, следовательно, интеграл (1) не сходится абсолютно ни в одной точке области |z| > 1, $0 < x < \alpha$. Если x < 0, |z| > 1, то

$$\int_{0}^{r_{I}} |z^{\tau(t)} e^{-\varepsilon t} dA(t)| > e^{r_{I}(\alpha - \varepsilon)}$$

и поэтому, в случае $\alpha > 0$, интеграл (1) не сходится абсолютно в области |z| > 1, x < 0. При $\alpha = 0$, |z| > 1, x < 0 равенство

$$\int_{0}^{\infty} |z^{*(t)} e^{-zt} dA(t)| = \infty$$

очевидно. Таким образом. интеграл (1) не сходится абсолютно в области D_1 : $|z| \ge 1$, $x < \alpha$. Если |z| < 1, то сначала подберем к $\varepsilon > 0$ такое A, чтобы $\tau(r) < \frac{r}{\rho_1 - \varepsilon}$ при $r \ge A$. В силу определения числа α , к задянным ε и A можно подобрать такую последовательность $|r_i| (r_i \uparrow \infty)$, что

$$\int_{A}^{r_{i}} |dA(t)| > e^{r_{i}(\alpha-z)}$$

Тогда, при x > 0, будем иметь

$$\int_{A}^{r_{i}} |z^{z(t)}e^{-zt}dA(t)| > |z|^{\frac{r_{i}}{p_{i}-z}}e^{-xr_{i}}e^{r_{i}(\alpha-z)} = e^{r_{i}(\alpha-x+\frac{\ln|z|}{p_{i}-z}-z)}$$

Отсюда очевидно, что интеграл (1) не сходится абсолютно в области D_2 : $|z| \le 1$, $x \ge 0$, $|z| > e^{p_1(x-\alpha)}$. Столь же простые выкладки показывают, что интеграл (1) не сходится абсолютно в области D_3 : $e^{-p_1\alpha} < |z| < 1$, x < 0 (эта область пустая при $\alpha = 0$). На фиг. 6 показаны области G_1 , G_3 , D_1 , D_2 , D_3 в случае $0 < \alpha < 1$ и когда кривые $|z| = e^{p_1(x-\alpha)}$.



 $|z| = e^{s_t(x-x)}$ принадлежат к виду, соответствующему фиг. 3-5.

 $\int_{0}^{\infty} |dA(t)| < \infty,$

Если

то, обозначив

$$\alpha' = \overline{\lim_{r \to \infty} \frac{1}{r}} \frac{\int_{r}^{\infty} |dA(t)|}{r} \qquad (\alpha' \leqslant 0),$$

мсжно с помощью несложных оценок доказать, что интеграл (1) схолится абсолютно в областях $G'_1:|z| \ge 1$, $|z| \le e^{p_l(x-a')}$ н $G'_2:|z| \le 1$, $|z| \le e^{p_l(x-a')}$ и не сходится абсолютно в области $D:|z| \ge 1$, x < 0, $|z| \ge e^{p_l(x-a')}$. В случае $a' = -\infty$ интеграл (1) сходится абсолютно во всей плоскости.

Нетрудно также доказать, что во всех случаях интеграл (1) сходится равномерно в любой конечной части области абсолютной сходимости и является функцией, аналитической в области абсолютной сходимости (на римановой поверхности или на плоскости вне соответствующего разреза).

Если выбрать функцию A(t) так, что A(t) = 0 в интервале $[0, \lambda_1)$ н $A(t) = a_1 + a_2 + \dots + a_n$ в интервале $[\lambda_n, \lambda_{n+1})$ $(n = 1, 2, \dots)$, то интеграл (1) превратится в ряд (2), причем



§ 3. Теорема Абеля для ряда (2)

Очевилно, что если ряд (2) сходится абсолютно в некоторой точке $z_0 = x_0 + iy_0$, то он сходится абсолютно во всякой точке z, в которой начиная с некоторого n выполнено неравенство

$$|z|^{m_n} e^{-\lambda_n x} \leq |z_0|^{m_n} e^{-\lambda_n x_0}$$
 или $|z| \leq |z_0| e^{-\lambda_n x_0}$

Из определения чисел р₁ и р₂ получаем отсюда следующую теорему.

Теорема. Из абсолютной сходимости ряд (2) в точке z_0 следует его абсолютная сходимость в областях $G_1: x > x_0, |z| < \langle |z_0| e^{p_1(x-x_0)}$ и $G_2: x < x_0, |z| < \langle |z_0| e^{p_2(x-x_0)}$

На фиг. 7 показаны области G_1 и G_2 в случае, когда кривые $|z| = |z_0| e^{z_0(x-x_0)}$ и $|z| = |z_0| e^{z_0(x-x_0)}$ принадлежат к виду, соответствующему фиг. 3-5, а на фиг. 8 а), б)-в случае, когда эти кривые соответствуют фиг. 1.

Если $\rho_2 = \infty$, то из абсолютной сходимости ряда (2) в точке z_0 следует его абсолютная сходимость в области $x \ge x_0$, $|z| < |z_0| e^{\rho_1(x-x_0)}$ (фиг. 9 а), б)).

Если последовательность $|\lambda_n|$ такова, что $\ln n = o(\lambda_n)$, то доказанная теорема остается справедливой и в том случае, когда в точке z_0 ряд (2) сходится неабсолютно или даже когда в точке z_0 члены ряда (2) ограничены по модулю.

Для доказательства запишем

$$\sum_{n=1}^{\infty} |a_n z^{m_n} e^{-\lambda_n z}| = \sum_{n=1}^{\infty} |a_n z_0^{m_n} e^{-\lambda_n z_0}| \times |\frac{z}{z_0}|^{m_n} e^{-\lambda_n (x-x_0)} < A \sum_{n=1}^{\infty} |\frac{z}{z_0}|^{m_n} e^{-\lambda_n (x-x_0)},$$

где A-постоянная. Отсюда видно, что найдутся точки, сколь угодно близкие к точке $z_0 = x_0 + iy_0$. в которых ряд (2) сходится абсолютно.



Г. Л. Лунц



a



fi

Фиг. 8.



Фиг. 9.

Действительно, если $y_0 \neq 0$ и точка $z^* = x^* + iy^*$ такова, что $|z^*| = |z_0|$ и $x^* = x_0 + \varepsilon$, где ε -сколь угодно малое положительное число, то в точке z^* ряд (2) мажорируется рядом $A \sum_{n=1}^{\infty} e^{-\lambda_n \varepsilon}$, который сходится ввиду условия $\ln n = o(\lambda_n)$. Так как области G_1^* и G_2^* , соответствующие точке z^* , сколь угодно близки к областям G_1 и G_2 , то утверждение доказано.

Аналогичное утверждение справедливо и в случае, когда $\ln n = o(m_n)$.

§ 4. Сходимость ряда (2) в некоторых частных случаях

Теорема. Если выполнено условие

$$\lim_{n \to \infty} \frac{\ln n}{\lambda_n} = 0,$$
(3)

то ряд (2) сходится абсолютно в областях $G_1:|z| \ge 1$, $|z| < e^{p_1(x-k)}$ $u \ G_2:|z| \le 1$, $|z| < e^{p_2(x-k)}$ и расходится в областях $D_1:|z| \ge 1$, $|z| > e^{p_2(x-k)}$ и $D_2:|z| \le 1$, $|z| > e^{p_2(x-k)}$, где

$$k = \lim_{n \to \infty} \frac{\ln^+ a_n}{\lambda_n}$$

Доказательство. В силу определения числа k при достаточно большом n имеем

$$\left|a_{n}z^{m_{n}}e^{-\lambda_{n}z}\right| < e^{\lambda_{n}(k+\varepsilon)} |z|^{m_{n}}e^{-\lambda_{n}x} = e^{\lambda_{n}(k-x+\varepsilon)+m_{n}\ln|z|}$$

где $\epsilon > 0$ сколь угодно мало. Но $\frac{\lambda_n}{p_2 + \epsilon} < m_n < \frac{\lambda_n}{p_1 - \epsilon}$ при достаточно большом *n*, поэтому в случае |z| > 1 получим

$$\begin{vmatrix} -\lambda_n \left(x - k - \frac{\ln |z|}{2 - \varepsilon} - \varepsilon \right) \\ a_n z^{m_n} e^{-\lambda_n z} | < e \end{vmatrix}$$

а в случае |z| ≤1

$$\left|a_{n}z^{m_{n}}e^{-\lambda_{n}z}\right| < e^{-\lambda_{n}\left(x-k-\frac{|n||z|}{\rho_{2}+\varepsilon}-\tau\right)},$$

откуда следует абсолютная сходимость рядя (2) в областях G_1 и G_2 (ряд $\sum_{n=1}^{\infty} e^{-\lambda_n \eta}$, в силу условия (3), сходится при любом положительном η). Из определения числа k следует также, что, каково бы ни было $\epsilon > 0$, найдется такая бесконечная последовательность индексов $\{n_p\}$, что

$$a_{n_p} z^{m_{n_p}} e^{-\lambda_{n_p} z} \Big| > e^{\lambda_{n_p}(k-z) + m_{n_p} \ln |z| - \lambda_{n_p} x}.$$

Следовательно, в случае |z| > 1, при достаточно большом p, будем иметь

$$\left|a_{n_{\rho}}z^{m_{n_{\rho}}}e^{-\lambda_{n_{\rho}}z}\right| > e^{-\lambda_{n_{\rho}}} \left|z^{-\lambda_{n_{\rho}}}x^{-\lambda_{n_{\rho}}}z^{-\lambda_{n}$$

если $|z| > e^{z_0(x-k)}$ и с достаточно мало, а в случае $|z| \le 1$ -аналогично

$$\left|a_{n_p} z^{m_{n_p}} e^{-\lambda_{n_p} z} \right| > e^{-\lambda_{n_p} z} |z|^{-\lambda_{n_p}} e^{-\lambda_{n_p} z} |z|^{-\lambda_{n_p}} |z|^{-\lambda$$

если $|z| > e^{s_1(x-k)}$. Эгим теорема доказана. Для случаев, соответствующих фиг. 3—5 области G_1 , G_2 , D_1 , D_2 указаны на фиг. 10 (для |k| < 1). Легко видеть, что если $k = -\infty$, то ръд (2) сходится абсолютно

во всей плоскости. Если $\lim_{n\to\infty} \frac{\lambda_n}{m_n} = \infty$, то ряд сходится абсолютно в полуплоскости x > k и расходится в полуплоскости x < k (за исключением, быть можег, точки z = 0), то есть ведет себя как ряд Дирихле (см. [1]); если $\lim_{n\to\infty} \frac{\lambda_n}{m_n} = 0$, то ряд (2) сходится абсолютно в круге |z| < 1 и расходится вне этого круга, то есть ведет себя как ряд Тейлора; если же $p_2 = \infty$, то ряд (2) сходится абсолютно в обГ. Л. Лунц



Dur. 10.

ластях $|z| \ge 1$, $|z| < e^{p_0(x-k)}$ и |z| < 1, x > k и расходится в областях $|z| \ge 1$, x < k и |z| < 1, $|z| > e^{p_0(x-k)}$.

Из результатов предыдущего параграфа следует, что, в случае когда выполнено условие (3), существует область, состоящая не обязательно из одной связной компоненты (см. фиг. 1), внутри которой ряд (2) сходится абсолютно и вне которой он расходится (точки, в которых ряд сходится неабсолютно, могут находиться только на границе этой области, так как было доказано, что в любой окрестности такой точки имеются точки абсолютной сходимости, а вместе с ними и кусок области аб олютной сходимости. Таким образом, в этом отношении, при выполнении условия 3), ряд (2) ведет себя так же как ряд Тейлора и как рад Дирихле в аналогичном случае (см. [1]). Отсюда очевидно, что участвующие в формули, овке теоремы неравенства не определяют, вообще говоря (если $p_1 \neq p_2$), точно область абсолютной сходимости и область, расходимости ряда (2) при выполнении условия (3). Однако эти веравенства не могут быть улучшены. Действительно, задав произвольно действительные числа k, 9, >0, 9, >0, построим три ряда вида (2) следующим образом. Первые два ряда подберем так, чтобы для каждого из них $\lim_{n\to\infty} \frac{\ln |a_n|}{\lambda_n}$ =-∞; кроме того для первого ряда выберем последовательность [m_n] так; чтобы $\lim_{n\to\infty} \frac{\kappa_n}{m_n} = \rho_1$ (например, $m_n = [\lambda_n] \rho_1$), а для второго ряда-так, чтобы $\lim_{n\to\infty} \frac{\lambda_n}{m_n} = \rho_2$. Третий ряд постронм так, чтобы $\lim_{n\to\infty} \frac{\ln |a_n|}{\lambda_n} = k$, а $\lim \frac{h_n}{m} = \rho$, где $\rho - любое число, промежуточное между <math>\rho_1$ и ρ_2 . Для a-- on ma ряда, являющегося суммой построенных рядов будем иметь

$$\overline{\lim_{n \to \infty} \frac{\ln |a_n|}{\lambda_n}} = k, \quad \lim_{n \to \infty} \frac{\lambda_n}{m_n} = \rho_1, \quad \overline{\lim_{n \to \infty} \frac{\lambda_n}{m_n}} = \rho_1$$

н в то же время ряд будет сходиться абсолютно в области $|z| < e^{c(x-k)}$ и расходиться в области $|z| > e^{p(x-k)}$, так как первый и второй ряды сходится абсолютно во всей плоскости.

Если вместо условия (3) выполнено усливие

$$\lim_{n \to \infty} \frac{\ln n}{m_n} = 0, \tag{4}$$

то имеет место слелующее утверждение. Ряд (2) сходится абсолютно в областях x > 0, $|z| < e^{e_{2}x - x}$ и x < 0, $|z| < e^{e_{2}x - x}$ и расходится в областях x > 0, $|z| > e^{e_{2}x - x}$ и x < 0, $|z| > e^{e_{1}x - x}$, гое

$$z = \lim_{n \to \infty} \frac{\ln |a_n|}{m_n}$$

Доказательство основано на простых оценках и мы его опускаем. Если $\lim_{n\to\infty} \frac{\lambda_n}{m_n} = 0$, то при выполнении условия (4) ряд (2) сходится абсолютно в круге $|z| < e^{-x}$ и расходится вне его; если же $\lim_{n\to\infty} \frac{\lambda_n}{m_n} = \infty$, то ряд сходится абсолютно в полуплоскости x > 0 и расходится в полуплоскости x < 0. Заметим, что если одновременно выполнены ус. овия (3) и (4), то можно объединить соответствующие области абсолютной сходимости и расходимости.

Полученные результаты можно распространить на случай, когда $\{\lambda_n\}$ — последовательность комплексных чисел $(|\lambda_n| \uparrow \infty)$, методом, примененным автором для обобщенных рядов Дирихле (см. [2]).

Московский институт химического машиностроения

Поступила 29 Х1 1960.

(1)

9. L. Luig

թեՅԼՈՐ-ԴԻՐԻԽԼԵԻ ՏԻՊԻ ՇԱՐՔԵՐԻ ՄԱՍԻՆ

B. U Φ A Φ A Ի U

Thumphland & Umpaluh

$$\int z^{\tau(t)} e^{-zt} \, dA(t)$$

անօքի ինտեղրալը, որը A(t)-ի Տամապատասիան ընտրության դեպքում բերվում է Թելլոր-Դիրիխլեի ակպի

$$\sum_{i=1}^{\infty} a_n z^{m_n} z^{-\lambda_n z}$$
(2)

supph (A, >0, An 1 a, ma-p wilning pollop hu);

Որոչվում է այն տիրուլվեր, որտեղ (1) ինտեգրալը (համապատասխանորեն (2) շարքը) քացարձակ դուղամետ է և այն տիրուլվեր, որտեղ նա բացարձակ գուղամետ չէ։ (2) շարքի համար ապացուցվում է Արելի տիպի Յեորեմայ

 $\begin{aligned} & \lambda_mmuh k, nn Phihlath zunph Sundun nugunahl quaquidham [σ] μu unhpmi] σh h mupmidham [σ] μu unhqua h mu σh mu σh$

$$\ln n = o(\lambda_0), \quad (3)$$

hund

$$n n = o (m_n)$$
 (4)

Ungungungulari ξ [dhaphdan, npu Sunamunand ξ , np (3) qhuppard (2) suppu pungundanh quaquadhan ξ $G_1: |z| \ge 1, |z| < e^{p_0(x-k)}$ in $G_2: |z| < 1,$ $|z| < e^{p_2(x-k)}$ infipmelloularis k imapunathan' $D_1: |z| \ge 1, |z| > e^{p_0(x-k)}$ in $D_2: |z| < 1, |z| > e^{p_0(x-k)}$ infipmelloularis d_1 in $D_2: |z| > 1, |z| > e^{p_0(x-k)}$ in $D_2: |z| < 1, |z| > e^{p_0(x-k)}$ infipmelloularis, numbri

$$\rho_1 = \lim_{n \to \infty} \frac{\lambda_n}{m_n}, \qquad \rho_2 = \lim_{n \to \infty} \frac{\lambda_n}{m_n}, \qquad k = \lim_{n \to \infty} \frac{\ln |a_n|}{\lambda_n}$$

b[θh $p_1 \neq p_2$, ապա G_1 , G_2 , D_1 , D_2 տիրու[θύθρι իրննց հզրերի նետ d իսաին չեն ծածկում ամբողջ նարվունքլունը և այդ պատճառով (2) շարջի բացարձակ ղուդամիտու[վյան տիրու][θμ (3) դեպքում, ընդճանրապես ասած, չի ճամընկնում $G_1 + G_3$ -ի նետ։ Սակայն ապացաց ամ է, որ Թեորեմայի մեջ պարունակվող արդյունքը p_1 և p_2 մեծու[վյանների տերժիններով չի կարող բարելավվել:

 $G_1, G_2, D_1, D_2 = m p m_1 \beta^{2} w h p h^{2} \delta^{2} w h h^{2} \delta^{2} w h^{2} w h^{2} w h^{2} w h^{2} h^{2} w h^{2} h^{$

ЛИТЕРАТУРА

- Bernstein V. Leçons sur les progrès rècents de la théorie des sèries de Dirichlet, Paris, 1933.
- Луна Г. Л. О некоторых обобщениях рядов Дирихле. "Математ. сб.", 10 (52), № 1-2, стр. 33-50, 1942.

20.340.40.5 ООЛ ЧЕЗПЕРЗИРЬБЕРЕ ИЧИЧЕГЕЦЗЕ ЗБОВАЦЧЕР ИЗВЕСТИЯ АКАДЕМИИ НАУК АРМЯНСКОЙ ССР

Зhqhhu-duphdum, qhumpjachhe XIV, № 2, 1961 Физико-математические вауки

МАТЕМАТИКА

Р. А. Оганян

Разложение по собственным и присоединенным функциям краевой задачи, порожденной несамосопряженным, сингулярным дифференциальным операторам второго порядка и краевым условием, зависящим от λ

Рассмотрим краевую задачу на полуоси [0, ∞)

$$y'' - q(x)y + \lambda^2 y = 0, \tag{A}$$

$$y'(0) - h(\lambda) y(0) = 0,$$
 (B)

где q(x) — комплекснозначная функция, суммируемая на полуоси $[0,\infty)$

$$\int_{0}^{\infty} |q(x)| dx, \tag{1}$$

з $h(\lambda)$ — чегная и меромор рная функция во всей λ — плоскости, удовлетворяющая условию

 $i\lambda - h(\lambda) \to \infty$, KOLDA $\lambda \to \infty$, $\lambda \to \infty$, $\lambda \gg 0$. (2)

Целью настоящей статьи является доказательство формул разложения по собственным и присоединенным функциям краевой задачи (A)-(B). Для вещественных q(x) за ачи с краевым условием, зависящим от λ , рассмотрены А. В. Шграусом [4]. В случае, когда $(1+x^2) q(x)$ —комплекснозначная функция, суммируемая на полуоси $[0, \infty)$, а $h(\lambda) \equiv$ const, формулы разложения получены М. А. Наймарком [1] и Б. Я. Левиным [3]. Метод доказательства, предложенный в настощей статье, по существу совпадает с вычетным методом Коши и отличается от методов, используемых в [1, 2, 3, 4].

§ 1. Определение и свойства некоторых решений дифференциального уравнения (А)

Как известно [2], в случае (1) уравнение (A) имеет одно решение $-e_{1\lambda}$, x) ($\lambda \ge 0$, $0 < x < \infty$), удовлетворяющее интегральному уравнению

2 Известни АН, серия физ.-мат. наук, № 2

Р. А. Оганян

$$e(\lambda, x) = e^{i\lambda x} - \int_{x}^{\infty} \frac{\sin\lambda (x-t)}{\lambda} q(t) e(\lambda, t) dt,$$

причем $e(\lambda, x)$ —при фиксированном x—голомогфная функция от λ в полуплоскости $|\lambda\rangle > 0$ и непрерывная в $|\lambda\rangle > 0$, $\lambda \neq 0$.

При к→∞ имеют место асимптотические формулы

$$e(\lambda, x) = e^{i\lambda x} \left[1 + O\left(\frac{1}{\lambda}\right) \right], \quad e'(\lambda, x) = i\lambda e^{i\lambda x} \left[1 + O\left(\frac{1}{\lambda}\right) \right]$$
(1.1)

равномерно относительно x из интервала [0,∞); для lλ=0

$$e(\lambda, 0) e'(-\lambda, 0) - e'(\lambda, 0) e(-\lambda, 0) = -2i\lambda, \qquad (1.2)$$

Пусть $v(\lambda, x)$, $c(\lambda, x)$, $s(\lambda, x)$ —решения дифференциального уравнения (A), удовлетворяющие условням:

$$v(\lambda, 0) = 1, \quad v'(\lambda, 0) = h(\lambda),$$

$$c(\lambda, 0) = 1, \quad c'(\lambda, 0) = 0,$$

$$s(\lambda, 0) = 0, \quad s'(\lambda, 0) = \lambda.$$

Заметим, что

υ (λ, x)--удовлетворяет краевому условию (B) и при фиксированном x является четной и мероморфной функцией от λ во всей λ-плоскости;

 $c(\lambda, x), s(\lambda, x)$ -при фиксированном x-целые функции от λ , причем $s(\lambda, x)$ -нечетная;

при $\lambda \rightarrow \infty$, $l\lambda > 0$ имеет место асимптотическая формула

$$s(\lambda, x) = \sin\lambda x + e^{-i\lambda x}O\left(\frac{1}{\lambda}\right)$$
 (1.3)

равномерно относительно x из любого конечного промежутка полуоси [0, ∞).

Для удобства введем следующие обозначения

$$a(\lambda) = e'(\lambda, C) - h(\lambda) e(\lambda, 0), \quad \psi(\lambda, x) = \frac{\lambda e(\lambda, x)}{a(\lambda)}, \quad m(\lambda) = \frac{\lambda e(\lambda, 0)}{a(\lambda)}.$$

Из определения решений дифференциального уравнения (A) $e(\lambda, x)$, $v(\lambda, x)$, $c(\lambda, x)$, $s(\lambda, x)$, $\psi(\lambda, x)$ и из сдинственности решения задачи Коши следует, что

$$v(\lambda, x) = c(\lambda, x) + \frac{h(\lambda)}{\lambda} s(\lambda, x), \qquad (1.4)$$

$$\psi(\lambda, x) = s(\lambda, x) + m(\lambda) v(\lambda, x), \qquad (1.5)$$

$$\frac{\lambda v(\lambda, x)}{a(\lambda)} = -\frac{s(\lambda, x)}{e(\lambda, 0)} + \frac{\lambda e(\lambda, x)}{a(\lambda) \iota(\lambda, 0)} \cdot$$
(1.6)

Пусть К-множество всех финитных функций на [0, ∞) с суммируемыми производными. Для обобщенных преобразований Фурье функции f(x) из К введем следующие обозначения

$$V_f(t) = \int_0^\infty f(x) \, v(\lambda, x) \, dx, \qquad C_f(\lambda) = \int_0^\infty f(x) \, c(\lambda, x) \, dx,$$
$$S_f(\lambda) = \int_0^\infty f(x) \, s(\lambda, x) \, dx, \qquad \Psi_f(\lambda) = \int_0^\infty f(x) \, \psi(\lambda, x) \, dx.$$

Из (1.4) н (1.5) следует, что

$$V_f(\lambda) = C_f(\lambda) + \frac{h(\lambda)}{\lambda} S_f(\lambda), \qquad (1.7)$$

$$\Psi_f(\lambda) = S_f(\lambda) + m(\lambda) V_f(\lambda).$$
(1.8)

Пусть

đ

$$\Pi$$
емма. При $\lambda \rightarrow \infty$, $1\lambda \ge 0$ имеют место асимптотические
бормулы

 $\varphi(\lambda) \equiv \frac{1}{a(\lambda) e(\lambda, 0)} \, \cdot \,$

$$\frac{\lambda v \left(\lambda, x\right)}{a \left(\lambda\right)} = -\sin\lambda x + e^{-i\lambda x} O\left(\frac{1}{\lambda}\right) + e^{i\lambda x} O\left(\frac{1}{\lambda}\right) + e^{i\lambda x} \varphi\left(\lambda\right) \lambda + e^{i\lambda x} \varphi\left(\lambda\right) O\left(1\right),$$
(1.9)

 $\frac{\lambda v\left(\lambda, x\right)}{a\left(\lambda\right)} = e^{-i\lambda x}O\left(1\right) + e^{i\lambda x}O\left(1\right) + e^{i\lambda x}\varphi\left(\lambda\right)\lambda + e^{i\lambda x}\varphi\left(\lambda\right)O\left(1\right);$ (1.10)

причем при $\lambda \rightarrow \infty$, $1\lambda > 0$: $\varphi(\lambda) \rightarrow 0$.

Доказательство. Подставляя в (1.6) асимптотические формулы для $e(\lambda, x)$, $s(\lambda, x)$ получим

$$\begin{split} \frac{\lambda v\left(\lambda, x\right)}{a\left(\lambda\right)} &= -\frac{\sin\lambda x + e^{-i\lambda x} O\left(\frac{1}{\lambda}\right)}{1 + O\left(\frac{1}{\lambda}\right)} + e^{i\lambda x} \left[1 + O\left(\frac{1}{\lambda}\right)\right] \varphi\left(\lambda\right) \lambda = \\ &= -\left[1 + O\left(\frac{1}{\lambda}\right)\right] \left[\sin\lambda x + e^{-i\lambda x} O\left(\frac{1}{\lambda}\right)\right] + e^{i\lambda x} \varphi\left(\lambda\right) \lambda + e^{i\lambda x} \varphi\left(\lambda\right) O\left(1\right) = \\ &= -\sin\lambda x + e^{-i\lambda x} O\left(\frac{1}{\lambda}\right) + \sin\lambda x O\left(\frac{1}{\lambda}\right) + e^{-i\lambda x} O\left(\frac{1}{\lambda}\right) + \\ &+ e^{i\lambda x} \varphi\left(\lambda\right) \lambda + e^{i\lambda x} \varphi\left(\lambda\right) O(1). \end{split}$$
Отсюда, ввиду

$$\sin\lambda x O\left(\frac{1}{\lambda}\right) = e^{i\lambda x} O\left(\frac{1}{\lambda}\right) + e^{-i\lambda x} O\left(\frac{1}{\lambda}\right),$$

получим (1.9). А из (1.9), влиду

$$\sin\lambda x = \frac{e^{i\lambda x} - e^{-i\lambda x}}{2i}$$

получим (1.10). Теперь покажем, что при $\lambda \to \infty$, $|\lambda > 0$ $\varphi(\lambda) \to 0$.

Действительно. Из определения а (л) и (1.1) следует, что

$$\begin{split} a(\lambda) &= e'(\lambda, 0) - h(\lambda) e(h, 0) = b \left[1 + O\left(\frac{1}{\lambda}\right) \right] - h(\lambda) \left[1 + O\left(\frac{1}{\lambda}\right) \right] = \\ &= b - h(\lambda) + O(1) - h(\lambda) O\left(\frac{1}{\lambda}\right) = b - h(\lambda) + O(1) - h(\lambda) O\left(\frac{1}{\lambda}\right) + \\ &+ b A O\left(\frac{1}{\lambda}\right) - b A O\left(\frac{1}{\lambda}\right) = b - h(\lambda) + [b - h(\lambda)] O\left(\frac{1}{\lambda}\right) + O(1). \end{split}$$

Отсюда, ввиду условия (2), следует, что при $\lambda \to \infty$, $|\lambda \ge 0$: $a(\lambda) \to \infty$, но $e(\lambda, 0) = 1 + O\left(\frac{1}{\lambda}\right)$ поэтому при $\lambda \to \infty$, $|\lambda \ge 0$: $\varphi(\lambda) \to 0$. Лемма доказана.

§ 2. Основная формула

Пусть L_R —контур, идущий по вещественной оси от -R к R в обходящий в верхней полуплоскости все особенности функций $\frac{h(\lambda)}{\lambda}$, $m(\lambda)$, лежащие на отрезке вещественной оси [-R, R]. Пусть P_R — множество всех полюсов $\frac{h(\lambda)}{\lambda}$, лежащих на отрезке вещественной оси [-R, R].

В дальнейшем существенную роль играет следующая лемма. Лемма. Для любой f(x) из К имеет место формула

$$\int_{L_R} V_f(\lambda) v(\lambda, x) m(\lambda) d\lambda = \int_{L_R} \psi(\lambda, x) \int_0^\infty f(t) v(\lambda, t) dt d\lambda + \int_{L_R} v(\lambda, x) \int_x^\infty f(t) \psi(\lambda, t) dt d\lambda + \pi i \sum_{P_R} \operatorname{Res} \left\{ V_f(\lambda) v(\lambda, x) \frac{\lambda}{h(\lambda)} \right\}.$$
 (2.1)

Доказательство. Из (1.8)

$$V_f(\lambda) v(\lambda, x) m(\lambda) = \Psi_f(\lambda) v(\lambda, x) - S_f(\lambda) v(\lambda, x)$$

отсюда

$$\int_{L_R} V_f(\lambda) \, v(\lambda, x) \, m(\lambda) \, d\lambda = \int_{L_R} \Psi_f(\lambda) \, v(\lambda, x) \, d\lambda - \int_{L_R} S_f(\lambda) \, v(\lambda, x) \, d\lambda.$$
(2.2)

Очевидно, что

$$\int_{R} \Psi_{f}(\lambda) v(\lambda, x) dx = \int_{R} v(\lambda, x) \int_{V} f(t) \psi(\lambda, t) dt d\lambda + \int_{R} v(\lambda, x) \int_{X} f(t) \psi(\lambda, t) dt d\lambda.$$
(2.3)

Два раза применив (1.5) получим

$$\int_{L_R}^{t} v(\lambda, x) \int_{0}^{x} f(t) \psi(\lambda, t) dt d\lambda = \int_{L_R}^{t} \psi(\lambda, x) \int_{0}^{x} f(t) v(\lambda, t) dt d\lambda + \int_{L_R}^{t} \psi(\lambda, x) \int_{0}^{x} f(t) v(\lambda, t) dt d\lambda + \int_{0}^{t} \int_{0}^{t} f(t) v(\lambda, t) dt d\lambda$$

$$+ \int_{L_R} v(\lambda, x) \int_{0}^{x} f(t) s(\lambda, t) dt d\lambda - \int_{L_R}^{t} s(\lambda, x) \int_{0}^{t} f(t) v(\lambda, t) dt d\lambda.$$
(2.4)

Подставив (2.4) в (2.3), а потом (2.3) в (2.2), получим

$$\int_{L_R} V_f(\lambda) v(\lambda, x) m(\lambda) d\lambda = \int_{L_R} \psi(\lambda, x) \int_0^{\cdot} f(t) v(\lambda, t) dt d\lambda +$$

$$+\int_{L_R} v(\lambda, x) \int_{x}^{\infty} f(t) \psi(\lambda, t) dt d\lambda + \int_{L_R} A(\lambda) d\lambda, \qquad (2.5)$$

где

$$A(\lambda) \equiv v(\lambda, x) \int_{0}^{x} f(t) s(\lambda, t) dt - s(\lambda, x) \int_{0}^{t} f(t) v(\lambda, t) dt - S_{\ell}(\lambda) v(\lambda, x).$$

Покажем, что

$$\int_{L_R} A(\lambda) d\lambda = -\pi i \sum_{P_R} \operatorname{Res} A(\lambda).$$
(2.6)

Действительно. Пусть L_R^* —контур, описываемый переменной — λ , когда λ пробегает контур L_R , и направленный от $R \ltimes -R$. Замения λ на — λ и пользуясь нечетностью $A(\lambda)$, получим

$$\int_{L_R^*} A(\lambda) d\lambda = -\int_{L_R} A(-\lambda) d\lambda = \int_{L_R} A(\lambda) d\lambda.$$

Из теоремы Коши о вычетах и этой формулы получим

Р. А. Оганян

$$-2\pi i \sum_{P_R} \operatorname{Res} A(\lambda) = \int_{L_R} A(\lambda) \, d\lambda = \int_{L_R} A(\lambda) \, d\lambda = 2 \int_{L_R} A(\lambda) \, d\lambda,$$

откуда следует формула (2.6). Теперь покажем, что

$$\sum_{P_R} \operatorname{Res} A(\lambda) = -\sum_{P_R} \operatorname{Res} \left\{ V_f(\lambda) \ v \ | \lambda, x \rangle \ \frac{\lambda}{h(\lambda)} \right\}.$$
(2.7)

Из определения А (),

$$\sum_{P_R} \operatorname{Res} A(\lambda) = \sum_{P_R} \operatorname{Res} \left\{ v(\lambda, x) \int_{0}^{t} f(t) s(\lambda, t) dt - s(\lambda, x) \int_{0}^{x} f(t) v(\lambda, t) dt \right\} - \sum_{P_R} \operatorname{Res} \left\{ S_f(\lambda) v(\lambda, x) \right\}.$$
(2.8)

Из (1.4) следует, что разность

$$v(\lambda, x) \int_{0}^{x} f(t) s(\lambda, t) dt - s(\lambda, x) \int_{0}^{x} f(t) v(\lambda, t) dt$$

является целой функцией, поэтому

$$\sum_{P_R} \operatorname{Res}\left\{ v\left(\lambda, x\right) \int_{0}^{x} f(t) s\left(\lambda, t\right) dt - s\left(\lambda, x\right) \int_{0}^{x} f(t) v\left(\lambda, t\right) dt \right\} = 0, \quad (2.9)$$

а из (1.4) и (1.7) следует, что разность

$$S_f(\lambda) v(\lambda, x) = V_f(\lambda) v(\lambda, x) \frac{\lambda}{\hbar(\lambda)}$$

регулярна на множестве P_R, поэтому

$$\sum_{P_{R}} \operatorname{Res} \left| S_{f}(\lambda) \ v\left(\lambda, \ x\right) \right| = \sum_{P_{R}} \operatorname{Res} \left\{ V_{f}(\lambda) \ v\left(\lambda, \ x\right) \frac{\lambda}{h\left(\lambda\right)} \right\}.$$
(2.10)

Из (2.8)—(2.10) следует (2.7), а из (2.5)—(2.7) следует (2.1), т. е. лемма доказана.

§ 3. Вычисление некоторых контурных интегралов

Через C_R обозначим полуокружность в верхней λ —полуплоскости радиуса R с центром в нуле, направленную по часовой стрелке.

Лемма. Пусть $f(x) \in \mathcal{K}$. Если $\varphi(\lambda)$ такая, что при $\lambda \to \infty$, $1\lambda \ge 0$: $\varphi(\lambda) \to 0$, то для любого фиксированного x из $(0, \infty)$ при $R \to \infty$

$$\int_{C_R} \varphi(\lambda) \, \lambda e^{i\lambda t} \int_0^\infty f(t) \, e^{i\lambda t} \, dt \, d\lambda \to 0. \tag{3.1}$$

Доказательство. Интегрируя по частям, получим

$$\int_{0}^{\infty} f(t) e^{i t t} dt = \frac{1}{\lambda} f(0) - \frac{1}{\lambda} \int_{0}^{\infty} f'(t) e^{i t t} dt,$$

нвиду этого

$$\int_{C_R} \varphi(\lambda) \lambda e^{i\lambda x} \int_{0}^{\infty} f(t) e^{i\lambda t} dt d\lambda = if(0) \int_{C_R} \varphi(\lambda) e^{i\lambda x} d\lambda + i \int_{C_R} \varphi(\lambda) e^{i\lambda x} \int_{0}^{\infty} f'(t) e^{i\lambda t} dt d\lambda,$$
(3.2)

HO B D > 0

$$\left|\int_{0}^{\infty} f'(t) e^{ibt} dt\right| \leqslant \int_{0}^{\infty} |f'(t)| dt < \infty$$

поэтому к обоим интегралам справа в (3.2) применима лемма Жордана.

Леммв. Пусть $f(x) \in K$. Тогда для любого фиксированного xиз $[0, \infty)$ при $R \to \infty$

$$\int_{C_R} e^{i\lambda x} \int_{0}^{1} f(t) e^{-i\lambda t} O\left(\frac{1}{\lambda}\right) dt d\lambda \to 0,$$
(3.3)

$$\int_{C_R} e^{-i\lambda x} \int_{0}^{\infty} f(t) e^{i\lambda t} O\left(\frac{1}{\lambda}\right) dt \, d\lambda \to \infty.$$
(3.4)

Здесь под $O\left(\frac{1}{\lambda}\right)$ понимается функция $\varphi(\lambda, x)$ ($\lambda \ge 0, 0 \le x < \infty$), удовлетворяющая при больших $|\lambda|$ условию

$$|\varphi(\lambda, x)| \leq \frac{c}{|\lambda|}$$

равномерно по х из каждого конечного интервала полуоси [0,∞). Докажем только (3.3), так как (3.4) доказывается аналогично. . Доказательство. Обозначим

$$F(\lambda) = e^{\beta_X} \int_0^{\infty} f(t) \ e^{-\beta t} O\left(\frac{1}{\lambda}\right) dt.$$

Пусть

Р. А. Оганян

 $i = R (\cos \varphi + i \sin \varphi), \quad 0 \leq \varphi \leq \pi.$

Очевидно, что

 $|e^{i\lambda \epsilon}| = e^{-Rssin\varphi}$.

Пользуясь этим равенством легко показать, что

$$|F(\lambda)| \leq \left[e^{-R\delta\sin\varphi} \int_{0}^{x-\delta} |f(t)| dt + \int_{x-\delta}^{x} |f(t)| dt \right] \frac{c}{R}$$
(3.5)

где è—любое число из [0, x].

Перейдя к полярным координатам R и ф получим

$$\int_{C_R} F(\lambda) \, d\lambda = \int_0^\infty F(Re^{i\varphi}) \, Rie^{i\varphi} d\varphi. \tag{3.6}$$

Из (3.6) и (3.5) следует, что

$$\left| \int_{C_R} F(\lambda) \, d\lambda \right| \leq \int_0^\pi |F(Re^{i\varphi})| R \, d\varphi \leq c \int_0^\infty |e^{-R^{\delta} \sin\varphi} \int_0^x f(t)| \, dt + \int_{x-\bar{u}}^x |f(t)| \, dt \, d\varphi = c \int_0^x |f(t)| \, dt \int_0^\pi e^{-R^{\delta} \sin\varphi} \, d\varphi + c\pi \int_{x-\bar{u}}^x |f(t)| \, dt.$$

Однако, для любого фиксированного $\delta > 0$, при $R \to \infty$

$$\int_{0}^{x} e^{-R \delta \sin \psi} d\psi \to 0,$$
$$\int_{0}^{x} |f(t)| dt \to 0.$$

а при д→0

Поэтому для любого $\varepsilon > 0$ можно найти сначала тако
е $\delta_\varepsilon > 0,$ а потом такое R_s , что

$$\int_{C_R} F(\lambda) d\lambda \left| < \varepsilon. \right.$$

Отсюда следует утверждение (3.3) леммы.

x-0

Лемма. Пусть $f(x) \in K$. Тогда для любого фиксированного xиз $[0, \infty)$, при $R \to \infty$

$$\int_{C_R} \psi(\lambda, x) \int_{0}^{x} f(t) v(\lambda, t) dt d\lambda \to -\frac{i\pi}{2} f(x), \qquad (3.7)$$

$$\int_{C_R} v(\lambda, x) \int_{0}^{\infty} f(t) \psi(\lambda, t) dt d\lambda \longrightarrow -\frac{i\pi}{2} f(x).$$

Докажем только первую формулу, так как вторая доказывается аналогично.

Доказательство. Из определения $\psi(\lambda, x)$ и асимптотической формулы (1.1) следует

$$\int_{C_R} \psi(\lambda, x) \int_0^x f(t) v(\lambda, t) dt d\lambda = \int_{C_R} e(\lambda, x) \int_0^x f(t) \frac{\lambda v(\lambda, t)}{a(\lambda)} dt d\lambda =$$
$$= \int_{C_R} e^{i\lambda x} \int_0^x f(t) \frac{\lambda v(\lambda, t)}{a(\lambda)} dt d\lambda + \int_{C_R} O\left(\frac{1}{\lambda}\right) e^{i\lambda x} \int_0^x f(t) \frac{\lambda v(\lambda, t)}{a(\lambda)} dt d\lambda.$$

$$\begin{split} &\int_{C_R} \psi\left(\lambda, x\right) \int_{0}^{\lambda} f\left(t\right) v\left(\lambda, t\right) dt d\lambda = -\int_{C_R} e^{i\lambda x} \int_{0}^{\lambda} f\left(t\right) \sin \lambda t \, dt \, d\lambda + \\ &+ \int_{C_R} e^{i\lambda x} \int_{0}^{\lambda} f\left(t\right) \left[e^{-i\lambda t} O\left(\frac{1}{\lambda}\right) + e^{i\lambda t} O\left(\frac{1}{\lambda}\right) + e^{i\lambda t} \varphi\left(\lambda\right) \lambda + \\ &+ e^{i\lambda t} \varphi\left(\lambda\right) O\left(1\right) \right] dt \, d\lambda + \int_{C_R} O\left(\frac{1}{\lambda}\right) e^{i\lambda x} \int_{0}^{\lambda} f\left(t\right) \left[e^{-i\lambda t} O(1) + \\ &+ e^{i\lambda t} O(1) + e^{i\lambda t} \varphi\left(\lambda\right) \lambda + e^{i\lambda t} \varphi\left(\lambda\right) O(1) \right] dt \, d\lambda. \end{split}$$

Из предыдущих двух лемм и леммы Жордана следует, что последние два интеграла, при $R \rightarrow \infty$, стремятся к нулю.

Остается показать, что при $R \rightarrow \infty$

$$\int_{C_R} e^{i\lambda x} \int_0^{\hat{t}} f(t) \sin \lambda t \, dt \, d\lambda \to \frac{i\pi}{2} f(x).$$

Пусть

$$f^{*}(t) = \begin{cases} f(t), &$$
для $0 \le t \le x, \\ 0, &$ для $t > x. \end{cases}$

Тогда

$$\int_{C_R} e^{i\lambda x} \int_0^x f(t) \sin \lambda t \, dt \, d\lambda = \int_{C_R} e^{i\lambda x} \int_0^\infty f^*(t) \sin \lambda t \, dt \, d\lambda =$$

Р. А. Оганян

$$= \int_{-R}^{R} e^{i\lambda x} \int_{0}^{\infty} f^{*}(t) \sin \lambda t \, dt \, d\lambda = i \int_{-R}^{R} \sin \lambda x \int_{0}^{\infty} f^{*}(t) \sin \lambda t \, dt \, d\lambda \rightarrow$$
$$\rightarrow \frac{i\pi}{2} f^{*}(x) = \frac{i\pi}{2} f(x),$$

что и требовалось доказать.

§ 4. Теорема разложения

Пусть L—контур, который для любого R > 0 на отрезке вещественной оси [-R, R] совпадает с контуром L_R . Из теоремы Коши о вычетах и формул (3.7) следует, что при $R \to \infty$

$$\int_{L_R} \psi(\lambda, x) \int_0^\infty f(t) v(\lambda, t) dt d\lambda + \int_{L_R} v(\lambda, x) \int_x^\infty f(t) \psi(\lambda, t) dt d\lambda \rightarrow$$
$$\rightarrow -i\pi f(x) + 2\pi i \sum_N \operatorname{Res} B(\lambda), \qquad (4.1)$$

- где

$$B(\lambda) = \psi(\lambda, x) \int_{0}^{t} f(t) v(\lambda, t) dt + v(\lambda, x) \int_{0}^{\infty} f(t) \psi(\lambda, t) dt,$$

а N-множество всех полюсов B (л), расположенных над контуром L.

Лемма. Пусть М—множество всех полюсов h(h), расположенных над контуром L. Torda

$$\sum_{N} \operatorname{Res} B(\lambda) = \sum_{N} \operatorname{Res} \left\{ V_{f}(\lambda) \ v(\lambda, x) \ m(\lambda) \right\} + \sum_{N \cap M} \operatorname{Res} \left\{ V_{f}(\lambda) \ v(\lambda, x) \ \frac{\lambda}{h(\lambda)} \right\}.$$
(4.2)

Доказательство. Из формул (1.4) и (1.5) следует, что разность

$$B(\lambda) = V_f(\lambda) \ v(\lambda, x) \ m(\lambda) - S_f(\lambda) \ s(\lambda, x) \ \frac{\pi(\lambda)}{\lambda}$$

является целой функцией, поэтому

$$\sum_{N} \operatorname{Res} B(\lambda) = \sum_{N} \operatorname{Res} |V_{f}(\lambda) v(\lambda, x) m(\lambda)| + \sum_{N} \operatorname{Res} \left\{ S_{f}(\lambda) s(\lambda, x) \frac{h(\lambda)}{\lambda} \right\}$$

$$(4.3)$$

Очевидно, что

$$\sum_{\lambda'} \operatorname{Res} \left\{ S_f(\lambda) \ s(\lambda, x) \ \frac{h(\lambda)}{\lambda} \right\} = \sum_{\lambda \in \mathcal{M}} \operatorname{Res} \left\{ S_f(\lambda) \ s(\lambda, x) \ \frac{h(\lambda)}{\lambda} \right\}.$$
(4.4)

Из формул (1.4) и (1.7) следует, что разность

.26

$$S_f(\lambda) s(\lambda, x) \frac{h(\lambda)}{\lambda} = V_f(\lambda) v(\lambda, x) \frac{\lambda}{h(\lambda)}$$

является регулярной на множестве *M*, а. следовательно, и на множестве *N* ∩ *M*. Поэтому

$$\sum_{N \in M} \operatorname{Res} \left\{ S_{f}(\lambda) \ s\left(\lambda, \ x\right) \frac{h\left(\lambda\right)}{\lambda} \right\} = \sum_{N \in M} \operatorname{Res} \left\{ V_{f}(\lambda) \ v\left(\lambda, \ x\right) \frac{\lambda}{h\left(\lambda\right)} \right\}.$$
(4.5)

Из (4.3)-(4.5) следует утверждение (4.2) леммы.

Заметим, что N совпаляет с множеством всех корней уравнения

 $p(\lambda) e'(\lambda, 0) - n(\lambda) e(\lambda, 0) = 0,$

расположенных над контуром *L*, где $n(\lambda)$ н $p(\lambda)$ не имеют общих корней н $\frac{n(\lambda)}{p(\lambda)} = h(\lambda)$.

Действительно. Из формул (1.4) и (1.5) следует, что разность

$$B(\lambda) - v(\lambda, x) \int_{0}^{\infty} f(t) \psi(\lambda, t) dt$$

является целой функцией, поэтому N есть множество всех полюсов функции

$$v(\lambda, x) \int_{0}^{\infty} f(t) \psi(\lambda, t) dt,$$

расположенных над контуром L, а

$$v[\lambda, x] \int_{0}^{\infty} f(t) \phi(\lambda, t) dt = \frac{\lambda v(\lambda, x)}{a(\lambda)} \int_{0}^{\infty} f(t) e(\lambda, t) dt =$$
$$= \frac{\lambda p(\lambda) c(\lambda, x) + n(\lambda) s(\lambda, x)}{p(\lambda) e'(\lambda, 0) - n(\lambda) e(\lambda, 0)} \int_{0}^{\infty} f(t) e(\lambda, t) dt.$$

Отсюда следует наше утверждение относительпо множества N. Теорема. Пусть в задаче (A)—(B): q(x)—комплекснозначная и суммируемая на полуоси [0, ∞) функция, $h(\lambda)$ —четная и мероморфная во всей λ —плоскости функция, удовлетворяющая условию $\bar{h} - h(\lambda) \rightarrow \infty$, при $\lambda \rightarrow \infty$, $l\lambda > 0$.

Тогда любую f(x) из К можно представить в виде

$$f(x) = \frac{i}{\pi} \int_{\mathcal{L}} V_f(\lambda) v(\lambda, x) m(\lambda) d\lambda + 2 \sum_{N} \operatorname{Res} \{V_f(\lambda) v(\lambda, x) m(\lambda)\} +$$

$$+2\sum_{N\cap\mathcal{A}}\operatorname{Res}\left\{V_{f}(\lambda)v(\lambda,x)\frac{\lambda}{h(\lambda)}\right\}+\sum_{P}\operatorname{Res}\left\{V_{f}(\lambda)v(\lambda,x)\frac{\lambda}{h(\lambda)}\right\},\qquad(4.6)$$

где L—контур, который для людого R > 0 на отрезке вещественной оси [—R, R] совпадает с контуром L_R ; N—множество всех корней уравнения $p(\lambda) e^i(\lambda, 0) - n(\lambda) e(\lambda, 0) = 0$, расположенных над контуром L; М—множество всех полюсов $h(\lambda)$, расположенных над контуром L; Р—множество всех полюсов $\frac{h(\lambda)}{\lambda}$, лежащих на

вещественной оси.

Доказательство. Перейдя к пределу в формуле (2.1) при $R \to \infty$ и учитывая формулу (4.1), получим

$$\int_{L} V_{f}(\lambda) v(\lambda, x) m(\lambda) d\lambda = -i\pi f(x) + 2\pi i \sum_{N} \operatorname{Res} B(\lambda) + \sum_{P} \operatorname{Res} \left\{ V_{f}(\lambda) v(\lambda, x) \frac{\lambda}{h(\lambda)} \right\},$$

откуда

$$f(x) = -\frac{1}{i\pi} \int_{L} V_{f}(\lambda) v(\lambda, x) m(\lambda) d\lambda + 2\sum_{N} \operatorname{Res} B(\lambda) + \sum_{P} \operatorname{Res} \left\{ V_{f}(\lambda) v(\lambda, x) \frac{\lambda}{h(\lambda)} \right\}.$$

Подставив сюда (4.2) получим (4.6). Теорема доказана.

В частности, если $h(\lambda)$ и $m(\lambda)$ не имеют особенностей на вещественной оси, формулу (4.6) можно написать в виде

$$f(x) = \frac{2}{\pi} \int_{0}^{\infty} V_{f}(\lambda) v(\lambda, x) \frac{\lambda^{2} d\lambda}{a(\lambda) a(-\lambda)} + 2 \sum_{N} \operatorname{Res} \left\{ V_{f}(\lambda) v(\lambda, x) m(\lambda) \right\} + 2 \sum_{N \cap M} \operatorname{Res} \left\{ V_{f}(\lambda) v(\lambda, x) \frac{\lambda}{h(\lambda)} \right\}.$$

$$(4.7)$$

Действительно, в этом случае контур L совпадает с вещественной осью, а на вещественной оси, как следует из формулы (1.2),

$$\frac{m(\lambda) + m(-\lambda)}{2} = -\frac{i\lambda^2}{a(\lambda)}\frac{i\lambda^2}{a(-\lambda)} \cdot$$
(4.8)

Пользуясь нечетностью функции $\frac{m(\lambda) - m(-\lambda)}{2}$ и формулой (4.8)

получим

$$\int_{-\infty}^{\infty} V_f(\lambda) v(\lambda, x) m(\lambda) d\lambda = -i \int_{-\infty}^{\infty} V_f(\lambda) v(\lambda, x) \frac{\lambda^2 d\lambda}{a(\lambda) a(-\lambda)}$$

а ввиду четности функции $V_{I}(\lambda) v(\lambda, x) \frac{\lambda^{2}}{a(\lambda) a(-\lambda)}$ —

$$\int_{-\infty}^{\infty} V_f(\lambda) v(\lambda, x) \frac{\lambda^2 d\lambda}{a(\lambda) a(-\lambda)} = 2 \int_{0}^{\infty} V_f(\lambda) v(\lambda, x) \frac{\lambda^2 d\lambda}{a(\lambda) a(-\lambda)}$$

Разложение по собственным и присоединенным функциям краевой задачи 29

Объединая эти формулы, получим

$$\frac{i}{\pi}\int_{L}^{\infty} V_{f}(\lambda) \ v\left(\lambda, x\right) m\left(\lambda\right) d\lambda = \frac{2}{\pi} \int_{0}^{\infty} V_{f}(\lambda) \ v\left(\lambda, x\right) \frac{\lambda^{2} d\lambda}{a\left(\lambda\right) a\left(-\lambda\right)}$$
(4.9)

Подставив (4.9) в (4.6) и учтя, что множество *Р* пусто, получим формулу (4.7), т. е. т., что и требовалось доказать.

Замечание 1. Формула (4.7) доказана для f(x) из K, но с помощью предельного перехода ее можно распространить на все те функции f(x), для которых $f'(x) - q(x)f(x) \in L^{2}_{(0, -)}$.

Замечание 2. При $h(\Lambda) = \text{const}$ из формулы (4.7) получим

$$f(x) = \frac{2}{\pi} \int_{0}^{\infty} V_{f}(\lambda) v(\lambda, x) \frac{\lambda^{2} d\lambda}{a(\lambda) a(-\lambda)} + 2 \sum_{n} \operatorname{Res} \left[V_{f}(\lambda) v(\lambda, x) m(\lambda) \right],$$
(4.10)

где N-множество всех корней уравнення $a(\lambda) = 0$, лежащих в $1\lambda > 0$.

В случае, когда $(1 + x^2) q(x)$ —комплекснозначная функция, суммируемая на полуоси $[0, \infty)$, формула (4.10), доказана М. А. Наймарком [1] и Б. Я. Левиным [3].

В замключение выражаю глубокую благодарность профессору Владимиру Александровичу Марченко, под руководством которого выполнена настоящая работа.

Харьковский государственный университет

Поступила 23 VII 1960

Ո. Ա. Օհանյան

ՎԵՐԼՈՒԾՈՒԹՅՈՒՆ ԸՍՏ ՄԻ ԵԶՐ⅃ՅԻՆ ԽՆԴՐԻ ՍԵՓԱԿԱՆ ԵՎ ՄԻԱԿՑՎԱԾ ՖՈՒՆԿՑԻԱՆԵՐԻ, ՈՐԸ ԾՆՎԱԾ Է ՈԶ ԻՆՔՆԱՀԱՄԱԼՈՒԾ ՍԻՆԳՈՒԼՅԱՐ. ԴԻՖԵՐԵՆՑԻԱԼ ԵՐՎՐՈՐԴ ԿԱՐԳԻ ՕՊԵՐԱՏՈՐՈՎ ԵՎ >-ԻՑ ԿԱԽՎԱԾ ԵԶՐԱՅԻՆ ՊԱՅՄԱՆՈՎ

U. U. U.

Repummne Finh dhe mammengaris to Shanhimi Bunphamin.

Phanebdw - Physice (A) = (B) why must g $(x) \sim p$ had with pu und p = b by physician dh from by ghas ξ , and p = pu during models f(x) = p and f(x) = p.

h (λ)-ն դուլդ և մերոմորֆ ֆունկցիա է ամբողջ λ-նարխության վրա, որը բավարարում է (2) պալմանին։

 U_{iji} դեպքում ամեն մի f(x) ֆունկցիայի համար, որը ֆինիա է և ունի հանրադումարելի ածանցյալ՝ տեղի ունի (4.6) բանաձևը։

Umumunipp alapma, her $(1 + x^2) q(x)$ Guruhyhun suupaanduph t $[0, \infty)$ thommanipph dpm, $h(\lambda) = \text{const}, m(\lambda)$ -b such hamhmiliabbe рриций илийдер дри—(4.6) рийшай рищидтур bu U, U, bu plupp [1] β , β_{w} , $l_{h}h_{p}$ [3]:

Ապացույցի մեթողը նման է կոչիի մեթոդին և տարբերվում է [1, 2, 3, 4] աշխատություններում օգտադործված մեթոդներից։

ЛИТЕРАТУРА

- Наймарк М. А. О разложении по собственным функциям несамосопряженных сингулярных лифференциальных операторов второго порядка. "ДАН СССР*, 89, № 2, 1953, 213—216.
- Наймарк М. А. Исследование спектра и разложения по собственным функциям несамосопряженного дифференциального оператора второго порядка на полуоси. «Труды Матем. о-ва", № 3, 1954, 181—270.
- Левин Б. Я. Преобразование типа Фурье и Лапласа при помощи решевий дифференциального уравнения второго порядка. "ДАН СССР", 106, 1956, 187-190.
- Штраус А. В. О разложении по собственным функциям одной краевой задачи второго порядка на подуоси. "Известия АН СССР, сер. матем.", 20, 1956, 783-792.

24344446 UUR 9РSПРВЛРОВРИЦИИ ВИЗВЕСТИЯ АКАДЕМИИ НАУК АРМЯНСКОЙ ССР-

Зрариш- duphdum, артирацийн XIV, No 2, 1961 Физико-математические науки-

теория упругости

А. А. Баблоян

Изгиб круглых валов с продольными зубцами или выточкой

Рассматривается задача изгиба призматических стержней с поперечным сечением в виде кольцевого сектора с симметрично-расположенными зубцами и кольца с секториальной выточкой, когда изгибающая сила действует вдоль оси симметрии. Решение задачи ищется в виде тригонометрических рядов, коэффициенты которых определяются из бесконечных систем линейных уравнений. Доказываетсл. что эти системы вполне регулярны и имеют ограниченные сверху и стремящиеся к нулю (при $p \rightarrow \infty$) свободные члены.

Подобные задачи рассматривались в работах Лейбензона [4], Стявенсона [5, 6], М. Сигара и К. Пирсона [8] и других [2, 3, 7, 9, 10].

§ 1. Постановка задачи

Пусть внешняя изгибающая сила P приложена на свободном конце стержня и действует вдоль оси симметрии поперечного сечения стержия, т. е. изгиб не сопровождается кручением. Функция напряженый при изгибе F(x, y) внутри области поперечного сечения удовлетворяет следующему уравнению [4]

$$/{}^{2}F(x, y) = \frac{P}{J} \left[\frac{z}{1+z} y - \frac{1}{2} f'(y) \right],$$
 (1.1)

а на контуре сечения удовлетворяет условию

$$\frac{dF}{ds} = \frac{P}{J} \left[\frac{x^2}{2} - x_0 x - \frac{1}{2} f(y) \right] \frac{dy}{ds} .$$
(1.2)

гле x₀—координата центра тяжести сечения, *J*—осевой момент инерции поперечного сечения относительно оси т_i, *f*(y)—произвольная функция, σ—коэффициент Пуассона.

Положим

$$f(y) = b^2 - y^2 \tag{1.3}$$

и перейдем к новым координатам следующим образом [2, 3]

 $x = be^t \cos\varphi, \quad y = be^t \sin\varphi. \tag{1.4}$

А. А. Баблоян

Тогда уравнение (1.1) и условие (1.2) примут вид

$$\nabla^2 F(t, |\varphi) = \frac{Pb^3}{J} \frac{1+2\sigma}{1+\sigma} e^{3t} \sin\varphi, \qquad (1.5)$$

$$\frac{\partial F}{\partial s} = \frac{Pb^3}{2J} \left[e^{2t} - 1 - 2 \frac{x_0}{b} e^t \cos\varphi \right] \frac{d\left(e^t \cdot \sin\varphi\right)}{ds} \cdot \tag{1.6}$$

Касательные напряжения при изгибе определяются формулами

$$\tau_{zz}(t,\varphi) = -\frac{1}{be^t} \frac{\partial F}{\partial t} + \frac{Pb^2}{2J} \left[e^{2t} - 1 - 2\frac{x_0}{b} e^t \cos\varphi \right] \sin\varphi;$$
(1.7)

$$\tau_{zr}(t,\varphi) = \frac{1}{be^t} \frac{dF}{d\varphi} - \frac{Pb^2}{2J} \left[e^{2t} - 1 - 2\frac{x_0}{b} e^t \cos\varphi \right] \cos\varphi.$$

На оси симметрии y = 0 ($\varphi = 0; \pi$) напряжение $z_{2\varphi} = 0, \tau. e.$

$$F(t, \varphi)\Big|_{\varphi=0; \pi} = \text{const.}$$
(1.8)

§ 2. Изгиб стержня с поперечным сечением в виде кольцевого сектора с симметрично-расположенными зубцами

Рассмотрим задачу изгиба стержня с поперечным сечением в виде кольцевого сектора с симметрично-расположенными зубцами, когда изгибающая сила *P* проходит по оси симметрии (фиг. 1).

В силу симметрии области сечения, достаточно рассматривать только область ABCDEFGA. Чгобы решение, определенное в этой



части области, распространилось на всю область сечения, требуется, чтобы на оси симметрии имело бы место соотношение (1.8).

Из граничного условия (1.6) следует

$$F\left(-t_{1},\varphi\right) = \frac{Pb^{3}e^{-t_{1}}}{2J} \left[-\left(1-e^{-2t_{1}}\right)\sin\varphi - \frac{x_{0}e^{-t_{1}}}{2b}\left(2\varphi + \sin2\varphi\right)\right],$$

Изгиб круглых валов с продольными зубцами или выточкой

$$\begin{split} F(\mathbf{0}, \varphi) &= -\frac{Pb^{2}x_{0}}{4J}(2\varphi + \sin 2\varphi), \\ F(t_{2}, \varphi) &= \frac{Pb^{3}e^{t_{3}}}{2J} \left[(e^{2t_{2}} - 1)\sin\varphi - \frac{x_{0}e^{t_{3}}}{2b}(2\varphi + \sin 2\varphi) \right] + C_{2}, \\ F(t, \varphi_{3}) &= \frac{Pb^{3}\sin\varphi_{1}}{2J} \left[\frac{e^{3t}}{3} - e^{t} - \frac{x_{0}e^{2t}}{b}\cos\varphi_{1} \right] + C_{1}, \end{split}$$

$$\begin{aligned} F(t, \varphi_{2}) &= \frac{Pb^{3}\sin\varphi_{2}}{cJ} \left[\frac{e^{3t}}{3} - e^{t} - \frac{x_{0}e^{2t}}{b}\cos\varphi_{2} \right] + C_{3}. \end{aligned}$$

$$(2.1)$$

Из условия непрерывности граничных значений функции $F(t, \varphi)$ в точках C, D, E, F, получим выражения для C_t (i = 1, 2, 3) и координату центра тяжести

$$\begin{split} C_{1} &= \frac{P_{1}^{\prime,3}}{2J} \left[\frac{2}{3} \sin \varphi_{1} - \frac{x_{0}\varphi_{1}}{b} \right], \\ C_{2} &= \frac{Pb^{3}}{2J} \left[-\frac{2}{3} \left(e^{3t_{2}} - 1 \right) \sin \varphi_{1} + \frac{x_{0}\varphi_{1}}{b} \left(e^{2t_{2}} - 1 \right) \right], \end{split}$$
(2.2)
$$C_{3} &= \frac{Pb^{3}}{2J} \frac{Pb^{3}}{2J} \left[\frac{2}{3} e^{-3t_{1}} \sin \varphi_{1} - \frac{x_{0}e^{-2t_{1}}\varphi_{2}}{b} \right], \\ \frac{x_{0}}{b} &= \frac{2}{3} \frac{\left(e^{3t_{2}} - e^{-3t_{1}} \right) \sin \varphi_{2} - \left(e^{3t_{2}} - 1 \right) \sin \varphi_{1}}{\left(e^{2t_{2}} - e^{-2t_{1}} \right) \varphi_{2} - \left(e^{2t_{2}} - 1 \right) \varphi_{1}}. \end{split}$$
(2.3)

В области ABCDEFGA функцию F (t, ф) ищем в виде [1, 2, 3]

$$F(t, \varphi) = \begin{cases} F_1(t, \varphi) & в области 1, \\ F_2(t, \varphi) & в области II, \\ F_3(t, \varphi) & в области III. \end{cases}$$
(2.4)

Пользуясь условием симметрии (1.8) и граничными условиями (2.1), в силу (2.4) для $F_i(t, \varphi)$ (i = 1, 2, 3) получим следующие граничные условия

 $F_1(t, 0) = 0,$

$$F_{1}(-t_{1},\varphi) = F_{2}(-t_{1},\varphi) = \frac{Pb^{3}e^{-t_{1}}}{2J} \left[-(1-e^{-2t_{1}})\sin\varphi - \frac{x_{0}e^{-t_{1}}}{b} (2\varphi + \sin 2\varphi) \right],$$

 $F_{\mathbf{i}}(\mathbf{0},\varphi) = - \frac{Pb^2 \chi_0}{4J} (2\varphi + \sin 2\varphi),$

$$F_{3}(t_{2},\varphi) = \frac{Pb^{3}e^{t_{2}}}{2J} \left[(e^{2t_{2}} - 1) \sin\varphi - \frac{x_{0}e^{t_{2}}}{2\vartheta} (2\varphi + \sin 2\varphi) \right] + C_{2}, \quad (2.5)$$

З Известна АН, серпя фил.-мат. наук, № 2

А. А. Баблоян

$$\begin{split} F_{3}(t, \varphi_{1}) &= \frac{Pb^{3} \sin \varphi_{1}}{2J} \left[\frac{e^{3t}}{3} - e^{t} - \frac{x_{0}e^{2t_{1}}}{2b} \cos \varphi_{1} \right] + C_{1}, \\ F_{2}(t, \varphi_{2}) &= F_{3}(t, \varphi_{2}) = \frac{Pb^{3} \sin \varphi_{2}}{2J} \left[\frac{e^{3t}}{3} - e^{t} - \frac{x_{0}e^{2t}}{b} \cos \varphi_{2} \right] + C_{3}, \\ F_{1}(t, \varphi_{1}) &= F_{2}(t, \varphi_{1}), \qquad F_{3}(0, \varphi) = F_{3}(0, \varphi), \\ \frac{\partial F_{1}}{\partial \varphi} \Big|_{\varphi - \varphi_{1}} &= \frac{\partial F_{2}}{\partial \varphi} \Big|_{\varphi - \varphi_{1}}, \qquad \frac{\partial F_{2}}{\partial t} \Big|_{t=0} = \frac{\partial F_{3}}{\partial t} \Big|_{t=0}. \end{split}$$
(2.6)

§ 2. Определение функции напряжений

Решив уравнение (1.5) методом разделения переменных и удовлетворив условиям (2.5) и (2.6), как это сделано в работе [3], для функций $F_i(t, \varphi)$ (i = 1, 2, 3) получим выражения

$$F_{1}(t, \varphi) = C \sin \varphi \left[e^{3t} + e^{-3t_{1}} \frac{\operatorname{sh} t}{\operatorname{sh} t_{1}} - \frac{\operatorname{sh} (t_{1} + t)}{\operatorname{sh} t_{1}} \right] + \frac{Pb^{3}e^{-2t_{1}}}{J} \operatorname{sh} t \cdot \sin \varphi - \frac{Pb^{2}x_{0}}{4J} e^{2t} \sin 2\varphi - \frac{Pb^{2}x_{0}}{2J} \left(\frac{t_{1} + t}{t_{1}} - \frac{t}{t_{1}} e^{-2t_{1}} \right) \varphi + \frac{2}{t_{1}} \sum_{k=1}^{\infty} \frac{X_{k}}{\beta_{k}} \frac{\operatorname{sh} \beta_{k} \varphi}{\operatorname{sh} \beta_{k} \varphi_{1}} \sin \beta_{k} t$$

$$(2.7)$$

$$F_{2}(t, \varphi) = C \sin \varphi \left[e^{3t} + e^{-3t_{1}} \frac{\operatorname{sh} t}{\operatorname{sh} t_{1}} - \frac{\operatorname{sh} (t_{1} + t)}{\operatorname{sn} t_{1}} \right] + \frac{P b^{3} e^{-2t_{1}}}{J} \operatorname{sh} t \cdot \sin \varphi -$$

P OF TROTH l = t < t < 0 $0 < \pi$

$$-\frac{Pb^2 x_0}{4J} e^{2t} \sin 2\varphi - \frac{Pb^2 x_0 e^{-2t_1}}{2J} \varphi - \frac{Pb^3}{2J} \left[\frac{2\left(1 - e^{-3t_1}\right)}{3} \frac{\varphi - \varphi_1}{\varphi_2 - \varphi_1} \sin \varphi_2 + \right]$$

$$+ \frac{x_{0}\varphi_{1}(1-e^{-2t_{1}})}{b} \frac{\varphi_{2}-\varphi_{1}}{\varphi_{2}-\varphi_{1}} \left[\frac{t_{1}+t}{t_{1}} - \frac{2\sin\varphi_{2}}{t_{1}} \sum_{k=1}^{\infty} D_{k} \frac{\sinh\beta_{k}(\varphi-\varphi_{1})}{\sinh\beta_{k}(\varphi_{2}-\varphi_{1})} \sin\beta_{k}t + \frac{2}{t_{1}} \sum_{k=1}^{\infty} \frac{X_{k}}{\beta_{k}} \frac{\sinh\beta_{k}(\varphi_{2}-\varphi)}{\sinh\beta_{k}(\varphi_{2}-\varphi_{1})} \sin\beta_{k}t - \frac{2}{t_{1}} \sum_{k=1}^{\infty} Y_{k} - \frac{\sinh\beta_{k}(t_{1}+t)}{\sinh\beta_{k}(\xi_{1}+t)} \sin\beta_{k}t - \frac{2}{t_{1}} \sum_{k=1}^{\infty} Y_{k} - \frac{\sinh\beta_{k}(t_{1}+t)}{\sin\beta_{k}(\xi_{1}+t)} \sin\beta_{k}t - \frac{2}{t_{1}} \sum_{k=1}^{\infty} Y_{k} - \frac{\hbar\beta_{k}(t_{1}+t)}{\delta\beta_{k}(\xi_{1}+t)} \sin\beta_{k}t - \frac{2}{t_{1}} \sum_{k=1}^{\infty} Y_{k} - \frac{\hbar\beta_{k}(\xi_{1}+t)}{\delta\beta_{k}(\xi_{1}+t)} \sin\beta_{k}t - \frac{2}{t_{1}} \sum_{k=1}^{\infty} Y_{k} - \frac{2}{t_{1}} \sum_{$$

$$\frac{2}{\varphi_2 - \varphi_1} \sum_{k=1}^{\infty} \frac{Y_k}{\delta_k} \frac{\operatorname{sh} \delta_k(t_1 + t)}{\operatorname{sh} \delta_k t_1} \sin \delta_k (\varphi - \varphi_1)$$
(2.8)

в области
$$(-t_1 < t < 0, \varphi_1 < \varphi < \varphi_2).$$

$$F_{3}(t, \varphi) = C \sin\varphi \left[e^{3t} - e^{3t_{2}} \frac{\operatorname{sh} t}{\operatorname{sh} t_{2}} - \frac{\operatorname{sh} (t_{2} - t)}{\operatorname{sh} t_{2}} \right] + \frac{Pb^{3}e^{2t_{2}}}{J} \operatorname{sh} t \cdot \operatorname{sin}\varphi + C_{2} - C_{2} + C_{2}$$

$$=\frac{Pb^{2}x_{0}}{4J}e^{2t}\sin 2\varphi+\frac{Pb^{3}}{3J}\left(e^{3t_{t}}-1\right)\frac{(\varphi_{2}-\varphi)\sin\varphi_{1}+(\varphi-\varphi_{1})\sin\varphi_{2}}{\varphi_{2}-\varphi_{t}},\frac{t_{a}-t}{t_{a}}-$$

Изгиб круглых валов с продольными зубцами или выточкой

$$-\frac{Pb^2 x_0}{2J}e^{2t_1} \cdot \varphi + \frac{2}{t_2} \sum_{k=1}^{\infty} E_k \left[\sin \varphi_1 \frac{\operatorname{sh} \gamma_k (\varphi_2 - \varphi)}{\operatorname{sh} \gamma_k (\varphi_2 - \varphi_1)} + \frac{\sin \varphi_2 \frac{\operatorname{sh} \gamma_k (\varphi - \varphi_1)}{\operatorname{sh} \gamma_k (\varphi_2 - \varphi_1)} \right] \operatorname{sin} \gamma_k t -$$

$$\frac{2}{\varphi_2 - \varphi_1} \sum_{k=1}^{\infty} \frac{Y_k}{\delta_k} \frac{-\operatorname{sh} \delta_k (t_2 - t)}{\operatorname{sh} \delta_k t_2} \sin \delta_k (\varphi - \varphi_1)$$
(2.9)

в области ($0 < t < t_2$, $\varphi_1 < \varphi \leqslant \varphi_2$).

где

$$D_{k} = [1 + (-1)^{k+1} c^{-3t_{1}}] \left[8C \frac{\beta_{k}}{(\beta_{k}^{2} + 1)(\beta_{k}^{2} + 9)} - \frac{Pb^{3}}{J} \frac{\beta_{k}^{2} - 3}{\beta_{k}(\beta_{k}^{2} + 1)(\beta_{k}^{2} + 9)} \right].$$

$$E_{k} = \left[1 + (-1)^{k+1} e^{3t_{2}}\right] \left[\frac{8C}{(\gamma_{k}^{2}+1)} \left(\frac{\gamma_{k}}{\gamma_{k}^{2}+9}\right) - \frac{Pb^{3}}{J} \frac{\gamma_{k}^{2}-3}{\gamma_{k}(\gamma_{k}^{2}+1)(\gamma_{k}^{2}+9)}\right],$$

$$\beta_{k} = \frac{k\pi}{t_{1}}, \quad \gamma_{k} = \frac{k\pi}{t_{2}}, \quad \delta_{k} = \frac{k\pi}{\varphi_{2}-\varphi_{1}}, \quad (2.11)$$

$$C = \frac{Pb^{3}}{8J} \frac{1+2\sigma}{1+\sigma}. \quad (2.12)$$

$$X_{p} = \sum_{k=1}^{\infty} a_{kp} Y_{k} + P_{p},$$

$$(p = 1, 2...)$$

$$Y_{p} = \sum_{k=1}^{\infty} b_{kp} X_{k} + Q_{p},$$
(2.13)

где

 P_p

C

$$u_{kp} = \frac{2\beta_p}{(\varphi_2 - \varphi_1) \left[\operatorname{cth} \beta_p \, \varphi_1 + \operatorname{cth} \beta_p \, (\varphi_2 - \varphi) \right]} \cdot \frac{1}{\delta_k^2 + \beta_p^2} ,$$

(2.14)

(2.15)

$$b_{k\rho} = \frac{2\beta_{\rho}}{t_{1} \left[\coth \delta_{\rho} t_{1} + \coth \delta_{\rho} t_{2} \right]} \cdot \frac{1}{\beta_{k}^{2} + \delta_{p}^{2}} \cdot \frac{1}{\left[\cosh \beta_{\rho} \varphi_{1} + \cosh \beta_{\rho} (\varphi_{2} - \varphi_{1}) \right]} \left\{ \frac{Pb^{3}}{2J\beta_{\rho} (\varphi_{2} - \varphi_{1})} \left[\frac{2\left(1 - e^{-3t_{1}}\right)}{3} \sin \varphi_{2} - \frac{X_{0}\varphi_{2}}{b} \left(1 - e^{-2t_{1}}\right) \right] - \frac{\beta_{\rho} D_{\rho}}{\sinh \beta_{\rho} (\varphi_{2} - \varphi_{1})} \sin \varphi_{2} \right\},$$
(5)

А. А. Баблоян

$$Q_{\rho} = \frac{\delta_{\rho}}{\operatorname{cth} \delta_{\rho} t_1 + \operatorname{cth} \delta_{\rho} t_2} \Big\{ B_{\rho} \Big[\left[\sin \varphi_1 + (-1)^{\rho+1} \sin \varphi_2 \right] \Big(\operatorname{cth} \delta_{\rho} t_2 - \frac{e^{3t_2}}{\operatorname{sh} \delta_{\rho} t_2} \Big) + \frac{e^{3t_2}}{\operatorname{sh} \delta_{\rho} t_2} \Big] \Big\} + \frac{\delta_{\rho}}{\operatorname{cth} \delta_{\rho} t_1 + \operatorname{cth} \delta_{\rho} t_2} \Big\{ B_{\rho} \Big[\left[\sin \varphi_1 + (-1)^{\rho+1} \sin \varphi_2 \right] \Big(\operatorname{cth} \delta_{\rho} t_2 - \frac{e^{3t_2}}{\operatorname{sh} \delta_{\rho} t_2} \Big] + \frac{e^{3t_2}}{\operatorname{sh} \delta_{\rho} t_2} \Big] \Big\} + \frac{\delta_{\rho}}{\operatorname{cth} \delta_{\rho} t_2} \Big\{ B_{\rho} \Big[\left[\sin \varphi_1 + (-1)^{\rho+1} \sin \varphi_2 \right] \Big(\operatorname{cth} \delta_{\rho} t_2 - \frac{e^{3t_2}}{\operatorname{sh} \delta_{\rho} t_2} \Big] \Big\} + \frac{\delta_{\rho}}{\operatorname{cth} \delta_{\rho} t_2} \Big\} \Big\} \Big\}$$

$$+\sin\varphi_{2}\left(\operatorname{cth}\delta_{\rho}t_{1}-\frac{e^{-3t_{1}}}{\sin\delta_{\rho}t_{1}}\right)\right]+\left(\frac{Pb^{3}}{2J}-C\right)\left(\operatorname{cth}t_{1}-\frac{e^{-3t_{1}}}{\sin t_{1}}\right)\frac{\sin\varphi_{1}}{\delta_{\rho}^{2}-1}+$$

$$+\left(3C - \frac{Pb^3}{2J}\right)\frac{\sin\varphi_1}{\delta_p^2 - 9} - \frac{Pb^2x_0}{J} \frac{(1 - e^{-2t_1})\varphi_1}{2t_1\delta_p^2}\right\},\tag{2.16}$$

$$B_{p} = 8C \frac{\delta_{p}}{(\delta_{p}^{2} - 1)(\delta_{p}^{2} - 9)} - \frac{Pb^{3}}{J} \frac{\delta_{p}^{2} + 3}{\delta_{p}(\delta_{p}^{2} - 1)(\delta_{p}^{2} - 9)}$$
(2.17)

Покажем, что системы (2.13) вполне регулярны. Действительно, для суммы модулей коэффициентов систем (2.13) имеют место следующие неравенства

$$\sum_{k=1}^{\infty} |a_{kp}| = \frac{\operatorname{cth} \beta_p (\varphi_2 - \varphi_1) - 1/\beta_p (\varphi_2 - \varphi_1)}{\operatorname{cth} \beta_p (\varphi_2 - \varphi_1) + \operatorname{cth} \beta_p \varphi_1} \leq \frac{1}{2} .$$
(2.18)

$$\sum_{k=1}^{\infty} |b_{kp_1^k}| = \frac{\operatorname{cth} \delta_p t_1 - \frac{1}{\delta_p t_1}}{\operatorname{cth} \delta_p t_1 + \operatorname{cth} \delta_p t_2} \leqslant \frac{1}{2} \cdot$$

т. е. системы (2.13) оказались вполне регулярными.

Легко увидеть из (2.15)—(2.17), что свободные члены систем (2.13) ограничены сверху и, при $p \to \infty$, стремятся к нулю.

Числовые примеры. В качестве числовых примеров рассмотрен изгиб стержней с поперечным сечением в виде кольцевого сектора с в мешними симметрично расположенными зубцами, с размерами $t_1 = t_2 = 0.270; \quad \varphi_2 - \varphi_1 = 0.2366; \quad \varphi_2 = \frac{\pi}{2}$ и $\pi.$

Для этих случаев вычислены значения касательных напряжений в некоторых точках, которые показаны на фиг. 2 и 3.

Частные случаи. Рассмотрим изгиб стержия с поперечным сечением в виде кольцевого сектора с трещиной (фиг. 4). Решение этой задачи получается из формул (2.7)-(2.9), переходя к пределу $\varphi_1 = 0$. Для функции напряжений получаем следующие выражения

$$\begin{split} F_{2}(t,\varphi) &= C\sin\varphi \left[e^{3t} + e^{-3t_{1}} \frac{\operatorname{sh} t}{\operatorname{sh} t_{1}} - \frac{\operatorname{sh} (t_{1} + t)}{\operatorname{sh} t_{1}} \right] + \frac{Pb^{3}e^{-2t_{1}}}{J} \operatorname{sh} t \cdot \sin\varphi - \\ &- \frac{Pb^{2}x_{0}}{4J}e^{2t}\sin2\varphi - \frac{Fb^{2}x_{0}e^{-2t_{1}}}{2J}\varphi - \frac{Pb^{3}\sin\varphi_{2}}{3J\varphi_{2}} \left(1 - e^{-3t_{1}} \right)\varphi \frac{t_{1} + t}{t_{1}} - \\ &- \frac{2\sin\varphi_{2}}{\varphi_{2}} \sum_{k=1}^{\infty} \frac{(-1)^{k+1}B_{k}}{\operatorname{cih}\delta_{k}t_{1}} + \operatorname{cih}\delta_{k}t_{2} - \left(\operatorname{cth}\delta_{k}t_{1} + \operatorname{cth}\delta_{k}t_{2} - \frac{e^{-3t_{1}}}{\operatorname{sh}\delta_{k}t_{1}} - \frac{e^{3t_{2}}}{\operatorname{sh}\delta_{k}t_{2}} \right) \times \\ &\times \frac{\operatorname{sh}\delta_{k}(t_{1} + t)}{\operatorname{sh}\delta_{k}t_{1}} \sin\delta_{k}\varphi - \frac{2\sin\varphi_{2}}{t_{1}} \sum_{k=1}^{\infty} D_{k} \frac{\operatorname{sh}\beta_{k}\varphi}{\operatorname{sh}\beta_{k}\varphi_{2}} \sin\beta_{k} t \qquad (2.19) \\ &- \operatorname{sh}\delta_{3}\operatorname{actrik} \left(0 - \varphi - \varphi_{2}, -t_{1} < t < 0 \right), \end{split}$$

Изгиб круглых валов с продольными зубцами или выточкой





Фиг. З.

Для рассмотренного случая использованы значения $X_p = 0$,

$$Y_p = \frac{(-1)^{p+1} \delta_p \sin \phi_2}{\coth \delta_p t_1 + \coth \delta_p t_2} \left(\operatorname{cth} \delta_p t_1 + \operatorname{cth} \delta_p t_2 - \frac{e^{-3t_1}}{\operatorname{sh} \delta_p t_1} - \frac{e^{3t_2}}{\operatorname{sh} \delta_p t_2} \right) B_p,$$

полученные из (2.13)—(2.16) соответствующим предельным переходом.

Для этого случая приведен числовой пример, когда

$$t_1 = t_2 = 0,270, \ \varphi_2 = -\frac{\pi}{2}$$
. Вы

числены значения касательных напряжений в некоторых точках контура, которые приведены на фиг. 4.

При $\phi_2 = \pi$ (фиг. 5) формулы (2.19) и (2.20) упрощаются и принимают вид

$$F_{2}(t, \varphi) = C \sin \varphi \left[e^{3t} + e^{-3t_{1}} \frac{\operatorname{sh} t}{\operatorname{sh} t_{1}} - \frac{\operatorname{sh} (t_{1} + t)}{\operatorname{sh} t_{1}} \right] + \frac{P b^{3} e^{-2t_{1}}}{J} \operatorname{sh} t \cdot \sin \varphi -$$



37

(2.21)

А. А. Баблоян

$$-\left(2C - \frac{Pb^3}{J}\right)\frac{e^{2t_1} - e^{-2t_1}}{\coth t_1 + \coth t_2} \frac{\operatorname{sh}(t_1 + t)}{\operatorname{sh}(t_1 + t)} \sin \varphi,$$
(2.22)

$$F_{a}(t,\varphi) = C \sin \varphi \left[e^{3t} - e^{3t} \frac{\operatorname{sh} t}{\operatorname{sh} t_{a}} - \frac{\operatorname{sh} (t_{a} - t)}{\operatorname{sh} t_{a}} \right] + \frac{P b^{3} e^{3t}}{J} \operatorname{sh} t \sin \varphi -$$

$$-\left(2C - \frac{Pb^3}{J}\right) \frac{e^{2t_z} - e^{-2t_z}}{\coth t_x + \coth t_z} \frac{\operatorname{sh}\left(t_z - t\right)}{\operatorname{sh}\left(t_z\right)} \sin \varphi.$$
(2.23)

Переходя к пределу при $\ell_z = 0$, из формулы (2.22) получим формулу функции напряжений для кольца с трещиной (фиг. 6)



$$F_{2}(t, \varphi) = C \sin \varphi \left[e^{3t} + e^{-3t_{0}} \frac{\operatorname{sh} t}{\operatorname{sh} t_{1}} - \frac{\operatorname{sh} (t_{1} + t)}{\operatorname{sh} t_{1}} \right] + \frac{Fb^{3}e^{-2t_{0}}}{J} \operatorname{sh} t \cdot \sin \varphi.$$

$$(2.24)$$

Ниже приводятся значения напряжений на некоторых линиях ($\sigma = 0,3, t_1 = 0,270$)

$$\begin{aligned} \tau_{zr} \left(-\frac{t_1}{2}, \varphi \right) &= \frac{Pb^3}{J} 0,00863 \cdot \cos \varphi, \\ \tau_{z\varphi} (0, \varphi) &= -\frac{Pb^2}{J} 0,67352 \cdot \sin \varphi, \\ \tau_{z\varphi} \left(-\frac{t_1}{2}, \varphi \right) &= -\frac{Pb^2}{J} 0,78528 \cdot \sin \varphi, \\ \tau_{z\varphi} \left(-t_1, \varphi \right) &= -\frac{Pb^2}{J} 0,90922 \cdot \sin \varphi. \end{aligned}$$

Из формулы (2.19), предельным переходом $t_2 = 0$, после некоторого преобразования получим решение для кольцевого сектора

$$F_2(t, \varphi) = Ce^{3t} \left(\sin \varphi - \sin \varphi_2 \frac{\sin 3\varphi}{\sin 3\varphi_2} \right) - \frac{Pb^3}{2J} e^t \sin \varphi -$$

Изгиб круглых валов с продольными зубцами или выточкой

$$-\frac{Pb^{2}x_{0}}{4J}e^{2t}\sin 2\varphi + \frac{Pb^{3}}{6J}e^{3t}\frac{\sin 3\varphi}{\sin 3\varphi_{2}}\sin \varphi_{2} +$$

$$\frac{2\sin\varphi_2}{\varphi_3}\sum_{k=1}^{\infty} (-1)^{k+1} B_k \left[\frac{\operatorname{sh}\delta_k(t_1+t)}{\operatorname{sh}\delta_k t_1} - e^{-3t_1} \frac{\operatorname{sh}\delta_k t}{\operatorname{sh}\delta_k t_1} \right] \sin\delta_k \varphi \qquad (2.25)$$

з области
$$(-t_1 < t < 0, 0 < \varphi < \varphi_2).$$

Отсюда, перейдя к пределу при $t_1 \rightarrow \infty$ ($ae^{t_1} = b$), получим решение для кругового сектора (фиг. 7)

$$F_2(t,\varphi) = Ce^{3t} \left(\sin \varphi - \sin \varphi_2 \, \frac{\sin 3\varphi}{\sin 3\varphi_z} \right) - \frac{Pb^3}{2J} \, e^t \sin \varphi$$

$$\frac{Pb^2 x_0}{4J} e^{2t} \sin 2\varphi + \frac{Pb^3}{6J} \sin \varphi_2 \frac{\sin 3\varphi}{\sin 3\varphi_2} e^{3t} +$$

$$\frac{2\sin\varphi_2}{\varphi_2}\sum_{k=1}^{\infty} (-1)^{k+1} B_k e^{\delta_k t} \sin\delta_k \varphi \qquad (2.26)$$

в области ($-\infty < t < 0$, $0 < \varphi < \varphi_s$).

Последние две формулы совпадают с результатами, полученными М. Сигаром и К. Пирсоном [8] другим путем.

и [6] другим путем. Интересно отметить, что в этом случае при $\frac{\pi}{2} < \phi_2 \leqslant \pi$ каса-

тельные напряжения в точке 0 не обращаются в бесконечность.

Из последней формулы, при $\varphi_2 = \pi$, получается функция напряжений при изгибе круглого вала с трещиной до центра

$$F_{2}(t, \varphi) = C \sin \varphi \left[e^{3t} - e^{t} \right]. \tag{2.27}$$

Так как эта функция совпадает с функцией напряжений для круглого вала без трещины, полученной Л. С. Лейбензоном [4], то сдедует, что в этом случае наличие трещины не влияет на значения касательных напряжений.

§ 3. Изгиб стержня с поперечным сечением в виде кольца с секториальной выточкой

Рассматривается задача изгиба стержня с поперечным сечением в виде кругового кольца с симметрично расположенной выточкой, когда изгиблющая сила *P* проходиг по оси симметрии (фиг. 8).

Интегрируя граничное условие (1.6) по конгуру сечения, получим

$$\begin{split} P(-t_1,\varphi) &= \frac{Pb^3 e^{-t_1}}{2J} \Big[-(1-e^{-2t_1}) \sin\varphi - \frac{x_0 e^{-t_1}}{2b} \left(2\varphi + \sin 2\varphi \right) \Big] \,, \\ F(0,\varphi) &= -\frac{Pb^2 x_0}{4J} \left(2\varphi + \sin 2\varphi \right), \end{split}$$





А. А. Баблоян

$$F(t_2, \varphi) = \frac{Pb^3 e^{t_2}}{2J} \left[(e^{2t_2} - 1) \sin \varphi - \frac{x_0 e^{t_2}}{2b} (2\varphi + \sin 2\varphi) \right] + C_2,$$

$$F(t, \varphi_1) = \frac{Pb^3 \sin \varphi_1}{2J} \left[\frac{e^{3t}}{3} - e^t - \frac{x_0}{b} e^{2t} \cos \varphi_1 \right] + C_3,$$

$$F(t, \varphi) = C_3, \quad F(t, 0) = 0.$$
(3.1)

Обеспечивая непрерывность граничных значений функции напряжений в точках C, D, E, F, получим значения C_i (i = 1, 2, 3) и формулу для координаты центра тяжести поперечного сечения вала



В области ABCDEGFHA функцию $F(t, \varphi)$ ищем в виле (2.4). Тогда из (3.1) и (2.4) для функции $F_i(t, \varphi)$ (i = 1, 2, 3) получим следующие граничные условия и условия сопряжения

$$\begin{split} F_{1}(t, 0) &= 0, \\ F_{1}(0, \varphi) &= -\frac{Pb^{2}x_{0}}{4J}(2\varphi + \sin 2\varphi), \\ F_{1}(-t_{1}, \varphi) &= F_{2}(-t_{1}, \varphi) = \\ &= \frac{Pb^{3}e^{-t_{1}}}{2J} \left[-(1 - e^{-2t_{1}})\sin\varphi - \frac{x_{0}e^{-t_{1}}}{2b}(2\varphi + \sin 2\varphi) \right] , \\ F_{3}(t_{2}, \varphi) &= \frac{Pb^{3}e^{t_{1}}}{2J} \left[(e^{2t_{2}} - 1)\sin\varphi - \frac{x_{0}e^{t_{2}}}{2b}(2\varphi + \sin 2\varphi) \right] + C_{2}, \\ F_{3}(t, \varphi_{3}) &= \frac{Pb^{3}\sin\varphi_{3}}{2J} \left[\frac{e^{3t}}{3} - e^{t} - \frac{x_{0}}{b}e^{2t}\cos\varphi_{1} \right] + C_{3}, \\ F_{2}(t, \pi) &= F_{3}(t, \pi) = C_{1}, \\ F_{1}(t, \varphi_{1}) &= F_{2}(t, \varphi_{1}), \\ F_{2}(0, \varphi) &= F_{3}(0, \varphi), \\ \frac{\partial F_{1}}{\partial \varphi} \Big|_{\varphi = \varphi_{1}} &= \frac{\partial F_{2}}{\partial \varphi} \Big|_{\varphi = \varphi_{1}}, \\ \end{split}$$
(3.5)

Решив уравнение (1.5) и удовлетворив условчям (3.4) и (3.5), для функций $F_i(t, \varphi)$ (i = 1, 2, 3) получим следующие выражения

$$\begin{split} F_{1}(t,\varphi) &= C \sin \varphi \left[e^{3t} + e^{-3t_{1}} \frac{\operatorname{sh} t}{\operatorname{sh} t_{1}} - \frac{\operatorname{sh} (t_{1} + t)}{\operatorname{.sh} t_{1}} \right] - \\ &- \frac{Pb^{2} x_{0}}{2J} \left(\frac{t_{1} + t}{t_{1}} - \frac{t}{t_{1}} e^{-2t_{1}} \right) \varphi + \frac{Pb^{3} e^{-2t_{1}}}{J} \operatorname{sh} t \cdot \sin \varphi - \\ &- \frac{Pb^{2} x_{0}}{4J} e^{2t} \sin 2\varphi + \frac{2}{t_{1}} \sum_{k=1}^{\infty} \frac{\overline{X_{k}}}{\beta_{k}} \frac{\operatorname{sh} \beta_{k} \varphi}{\operatorname{sh} \beta_{k} \varphi_{1}} \sin \beta_{k} t \quad (3.6) \\ &\quad \operatorname{B} \operatorname{OGACTH} \left(0 \leq \varphi < \varphi_{1}, -t_{1} \leq t \leq \mathbf{0} \right), \\ F_{2}(t,\varphi) &= C \sin \varphi \left[e^{3t} + e^{-3t_{1}} \frac{\operatorname{sh} t}{\operatorname{sh} t_{1}} - \frac{\operatorname{sh} (t_{1} + t)}{\operatorname{sh} t_{1}} \right] - \\ &- \frac{Pb^{2} x_{0} \varphi_{1}}{2J} \left(\frac{t_{1} + t}{t_{1}} - \frac{t}{t_{1}} e^{-2t_{1}} \right) \frac{\pi - \varphi}{\pi - \varphi_{1}} + \frac{Pb^{3} e^{-2t_{1}}}{J} \operatorname{sh} t \cdot \sin \varphi - \\ &- \frac{Pb^{2} x_{0} \varphi_{2}}{4J} e^{2t} \sin 2\varphi + \frac{2}{t_{1}} \sum_{k=1}^{\infty} \frac{\overline{X_{k}}}{\beta_{k}} \frac{\operatorname{sh} \beta_{k} (\pi - \varphi)}{\operatorname{sh} \beta_{k} (\pi - \varphi_{1})} \sin \beta_{k} t - \\ &- \frac{2}{\pi - \varphi_{1}} \sum_{k=1}^{\infty} \frac{\overline{Y_{k}}}{\delta_{k}} \frac{\operatorname{sh} \delta_{k} (t_{1} + t)}{\operatorname{sh} \delta_{k} t_{1}} \sin \delta_{k} (\varphi - \varphi_{1}) \quad (3.7) \end{split}$$

в области (
$$\varphi_1 < \varphi < \pi, -t_1 < t < 0$$
)
 $F_3(t, \varphi) = C \sin \varphi \left[e^{\Im t} - e^{\Im t_1} \frac{\operatorname{sh} t}{\operatorname{sh} t_2} - \frac{\operatorname{sh} (t_2 - t)}{\operatorname{sh} t_2} \right] -$

$$-\frac{Pb^{3}\sin\varphi_{1}}{3J}\left(e^{3t_{2}}-1\right)\frac{\pi-\varphi}{\pi-\varphi_{1}}\cdot\frac{t}{t_{2}}+\frac{Pb^{3}e^{2t_{2}}}{J}\operatorname{sh} t\cdot\sin\varphi-$$

$$\frac{Pb^2 x_0}{4J} e^{2t} \sin 2\varphi - \frac{Pb^2 x_0}{2J} \frac{\varphi_1 (\pi - \varphi_1) + \pi e^{-2t_1} (\varphi - \varphi_1)}{\pi - \varphi_1} -$$

$$\frac{2}{\pi - \varphi_1} \sum_{k=1}^{\infty} \frac{\overline{Y_k}}{\delta_k} \frac{\operatorname{sh} \delta_k (t_2 - t)}{\operatorname{sh} \delta_k t_2} \sin \delta_k (\varphi - \varphi_1) + \cdots$$

$$+ \frac{2\sin\varphi_1}{t_2} \sum_{k=1}^{\infty} E_k \frac{\operatorname{sh} \gamma_k (\pi - \varphi)}{\operatorname{sh} \gamma_k (\pi - \varphi_1)} \sin \gamma_k t$$
(3.8)

в области ($\phi_1 < \phi < \pi$, $0 < t < t_2$),

$$\beta_k = \frac{k\pi}{t_1} , \qquad \gamma_k = \frac{k\pi}{t_n} , \qquad \delta_k = \frac{k\pi}{\pi - \varphi_1} . \tag{3.9}$$

Цля определения постоянных \overline{X}_k и \overline{Y}_k получаем совокупность двух бесконечных систем линейных уравиений

гле

А. А. Блблоян

$$\overline{X_{\rho}} = \sum_{k=1}^{\infty} \overline{a_{k\rho}} \, \overline{Y_{k}} + \overline{P_{\rho}},$$

$$(p = 1, 2, \cdots)$$

$$\overline{Y_{\rho}} = \sum_{k=1}^{\infty} \overline{b_{k\rho}} \, \overline{X_{k}} + \overline{Q_{\rho}},$$
(3.10)

где

$$\overline{a_{k\rho}} = \frac{2\beta_{\rho}}{(\pi - \varphi_1) \left[\operatorname{cth} \beta_{\rho} \varphi_1 + \operatorname{cth} \beta_{\rho} \left(\pi - \varphi_1 \right) \right]} \cdot \frac{1}{\delta_k^2 + \varphi_\rho^2} ,$$
(3.11)

$$\overline{b}_{kp} = \frac{2\delta_p}{|t_1| \operatorname{cth} \delta_p |t_1 + \operatorname{cth} \delta_p |t_2|} \cdot \frac{1}{\beta_k^2 + \delta_p^2} ,$$

$$\overline{Q}_p = -\frac{Pb^2 x_0 \pi (1 - e^{-2t_1})}{2J\beta_p (\pi - \varphi_1) |\operatorname{cth} \beta_p |\varphi_1 + \operatorname{cth} \beta_p (\pi - \varphi_1)|} , \qquad (3.12)$$

$$\overline{P}_{p} = \frac{\delta_{p} \cdot \sin \varphi_{1}}{\coth \delta_{p} t_{1} + \coth \delta_{p} t_{2}} \left\{ B_{p} + \left(\frac{Pb^{3}}{2J} - C \right) \left(\operatorname{cth} t_{1} - \frac{e^{-3t_{1}}}{\operatorname{sh} t_{1}} \right) \frac{1}{\delta_{p}^{2} - 1} + \left(3C - \frac{Pb^{3}}{2J} \right) \frac{1}{\delta_{p}^{2} - 9} - \frac{Pb^{2}x_{0}\varphi_{1}}{J\delta_{p}^{2}} \cdot \frac{1 - e^{-2t_{1}}}{2t_{1} \cdot \sin \varphi_{1}} \right\}.$$
(3.13)

Эти системы вполне регулярны (см. 2.18), а свободные члены этих систем ограничены сверху и, при $p \rightarrow \infty$, стремятся к нулю.

Числовой пример. В качестве числового примера рассмотрен изгиб стержия с поперечным сечением в виде кольца с трещиной. Принято

$$\frac{c}{a} = 2, \quad \frac{b}{a} = \frac{5}{3}, \quad \frac{c-b}{b-a} = \frac{1}{2}, \quad \varphi_1 = 0.2 = 11^{\circ}27'$$

(t₁=0,51)83; t₂=0.18232) Вычислены значения касательных напряжений в некоторых точках, которые приведены в таблицах 1 и 2.

Из таблицы 1 видно, что максимяльные значения касательного напряжения т₂₉ получаются на внутреннем контуре.

$$-\tau_{\pm\varphi}(t,\varphi)/\frac{Pb^{\pm}}{J}$$

Таблица 1

t	0	$\frac{\phi_1}{2}$	Ψı	φ ₁ +30	$\phi_1 + 60^{\circ}$	$\phi_1 + 90^\circ$	$\phi_1 + 120^\circ$	$\phi_1 + 150^\circ$	-
$-t_1$	0	0.0923	0.1480	0.6497	0,9856	1,0354	0,7981	0,3405	0
$-\frac{l_1}{2}$	0	0.0704	0,1279	0,5264	0.8025	0,8:22	0.6482	0,2774	0
0	0	0.0463	00	0,4680	0,7008	0,7395	0,5686	0,2385	0
$\frac{I_2}{2}$	-	-	0	0,4377	0.6447	0.6799	0,5289	0.2244	0
In.	-	-	0	0,4088	0,6105	0,6500	0,5029	0.2110	0
Изгиб круглых валов с продольными зубцами или выточкой

 $=\left(-\frac{t_1}{2}, \epsilon\right)/\frac{Pb^2}{2}$

$\hat{\mathbf{r}} = 0$	<u><u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u><u></u></u></u>	Ψı.	$\phi_1 + 30^\circ$	$\varphi_t + 60^+$	$\varphi_i + 90^\circ$	$\phi_1 + 120^\circ$	$\phi_1 + 150^\circ$	π	
0,0630	0.0640	0,0693	0.0764	0.0311	-0.0246	0.0775	-0.1108	-0,1177	

Частные случая. Из формул (3.6)— (3.13), перейдя к пределу при $\varphi_1 = 0$, получим решение задачи изгиба для полого вала с трещиной (фиг. 9). Это решение совпадает с формулами (2.22) и (2.23), т. е. наличие трещины AB на оси симметрии $\varphi = \pi$, $(-t_1, t_2)$ в этом случае не имеет нихакого значения для касательных напряжений.

Для полого вала без трещины функция напряжений принимает вид



$$\begin{split} (t,\varphi) &= C \sin \varphi \left[e^{st} + e^{-3t_{\mathrm{f}}} \frac{\operatorname{sh} t}{\operatorname{sh} t_{\mathrm{I}}} - \frac{\operatorname{sh} (t_{\mathrm{I}} + t)}{\operatorname{sh} t_{\mathrm{I}}} \right] + \\ &+ \frac{P b^{3} e^{-2t_{\mathrm{f}}}}{J} \operatorname{sh} t \cdot \sin \varphi. \end{split}$$

Институт математики и механики АН Армянской ССР

F.

Поступила 24 XI 1960

(3.14)

Ա. Հ. Բաբլոյան

ԵՐԿԱՅՆԱԿԱՆ ԱԿՈՍ ԿԱՄ ԱՏԱՄՆԵՐ ՈՒՆԵՑՈՂ ԿԼՈՐ ՁՈՂԵՐԻ ԾՌՈՒՄԸ

ԱՄΦΠΦΠՒՄ

Հոդվածում դիտարկվում է պրիզմատիկ ձողերի ծոման խնդիրը, երբ ձողի լայնական կարված ըը իրենից ներկալացնում է՝

w) which mphy and quanual applied an and the part of which while any,

p) օղակային սեկտորի տեսը ունեցող ակոսով շրջանային օղակ, երբ ծոող ուժը անցնում է հատված քի սիմեարիայի առանցքով։

անդերը բերվում է դծային անվերջ սիստեմների լուծմանը, ցույց է արվում, որ այդ սիստեմները լիովին ռեդուլյար են, իսկ ապատ անդամներն անեն $O\left(\frac{1}{k}\right)$ կարդը։ Դիտարկված են մի ջանի մասնավոր դեպքեր, բերված են թվային օրինակներ։

Նման խնդիրները դիտարկվել են Լելբենզոնի [4], Սաիվենսոնի [5, 6] ու Սիդարի և Պիրսոնի [8] աշխատություններում։

43

Tahanna 2

ЛИТЕРАТУРА

- Арутнонян Н. Х. Решенис задачи о кручении стержней полигонального поперечного сечения. "ПММ*, 13. в. 1, 1949.
- Абрамян Б. Л. Кручение круглых цилиндрических стержней с продольными цазами клиновидной формы. "ДАН АрмССР*, 28. № 3, 1959.
- Абрамян Б. Л., Баблоян А. А. Кручение круглых стержней, имеющих продольные выточки. "ПММ», 24, № 2. 1960.
- 4. Лейбензон Л. С. Курс теория упругости. Огиз. Гостехизд т. М. Л., 1947.
- Stevenson A. C. The centre of flexure of a hollow shaft. Proc. Lond. Math. Soc. (2), 50, 1949.
- Stevenson A. C. Flexure with shear and associated torsion in prisms of uni-axial and asymmetric cross-sections. Ph losophical Transaction of the Royal Society of London*, Ser. A., vol. 237, 1939.
- Зволинский Н. В. Некоторые случан точного решения проблемы о центре изгиба. , Труды ЦАГИ*, вып. 249. 1936.
- Mary Seegar, Karl Pearson, De Saint-Venant solution for the Flexure..., Proc. Roy. Soc.^{*} Ser. A, vol. 96, № A, 676, 1919.
- Бурак Я. Й. Деякі задачі кручення та эгину призматичних стержиів. Изд. АН УкрССР, Киев, 1959.
- Юнг, Элдертон и Пирсон (Young, Elderton and K. Pearson). On the torsion resulting from flesure in prismatic cross sections of uniaxial symmetry only. "Drapers Company Research Memoirs". Tech. Series 7, 1918, 175.

20340406 000 ЧЬ SOPPSOP 0407607035 SUD640907 ИЗВЕСТИЯ АКАДЕМИИ НАУК АРМЯНСКОЯ ССР

Зраран-Лирьбини, аралируньбые XIV, № 2, 1961 Физико-математические науки

ТЕОРИЯ УПРУГОСТИ

В. С. Саркисян

Кручение анизотропных призматических стержней сечением в виде удлиненного авиационного профиля

Впервые задача о кручении изотропного и ортотропного стержия сечением в виде авиационного профиля, как частного, так и общего типа, была приближенно решена, исходя из вариационного уравиения Лагранжа и из вариационной формулы Кастилиано, академиком Л. С. Леябензоном [1].

Позднее, та же задача для изотропного стержия сечением в виде звиационного профиля частного типа, т. е. сечением, ограниченным полукубической параболой, методом малого параметра была решена Дунквном [2] и тем же методом, но довольно строго математически обосновано — Д. Ю. Пановым [3, 4].

Та же задача в более общей постановке методом функций комплексного переменного приближению решена Икун [5].

Приближенное решение залачи о кручении анизотропного стержня, имеющёго только одну плоскость симметрии, нормальную к оси (т. е. неортогропного), сечением, ограниченным полукубическими параболами, было найдено В. Д. Ванториным [6]*.

Решение задачи кручения неортотропного стержня методом малого параметра получено А. Р. Янчольским [22] и нами в работе [8].

В настоящей работе рассматривается задача о кручении неортотропных стержней сечениями в виде удлиненного авиационного профиля общего типа. По методу малого параметра получены выражения функций напряжений, жесткости и касательных напряжений, определены максимальные напряжения.

Исследованы вопросы о точности приближенных формул жесткости кручения. Полученные результаты иллюстрируются числовыми примерами.

* В. Д. Вантории решия дифференциальное уравнение А. Ш. Локшина [7] и заличе кручения анилотропной (неорготропной) прилмы методом Рытил, ограничиваась первым приближением. Если в результатах, полученных В. Л. Ванториным [6], перейти от модулей упругости c_0 к коэффициентам деформации $a_0(l, j = 4, 5)$, то заметим, что выржения жесткости в касательных изпряжений не зависят от коэффициента деформации a_{45} , иначе товоря, получим решение задачи о кручении ортогропного стержив. На наш выгляд правильным было бы ограначиться не первым приближением решения уравнения кручения неорготропного стержив, а хотя бы вторым наи третым, чтобы выявидось вливние пеорготропности материала. Как частный случай, получены результаты для кручения анизотропных стержней сечением в виде удлиненного пагаболического серпа, параболического сегмента и полукубической параболы.

§ 1. Постановка и решение задачи

Пусть поперечное сечение стержня ограничено двумя кривыми ОР₁Р₂ и ОР₃Р₂ (фиг. 1), заданными следующими уравнениями

$$\mathbf{y} = a \left(\frac{x}{b}\right)^m \cdot \left[1 - \left(\frac{x}{b}\right)^p\right]^q, \quad (1.1)$$

$$= - a_1 \left(\frac{x}{b}\right)^m \cdot \left[1 - \left(\frac{x}{b}\right)^p\right]^q, (1.2)$$

гле *a*, *a*₁ — постоянные коэффициенты, *m*, *p*, *q* — положительные числа, *b* — ширина профиля.

Область, ограниченную кривыми (1.1) и (1.2), следуя академику Л. С. Лейбензону, назовем авиационным профилем.

Определим коэффициенты *а* и *a*₁. Легко видеть, что ордината у получает свое максимальное значение при значении абсциссы

$$x_0 = b \cdot \left(\frac{m}{m+pq}\right)^{\frac{1}{p}}.$$
(1.3)

Тогда, при помощи уравнений (1.1), (1.2) и выражения (1.3), находим

$$a = \Delta (m, p, q) \cdot h_1,$$

$$a_1 = \Delta (m, p, q) \cdot h_2,$$
(1.4)

 $m + p \sigma$

EAC

$$\Delta(m, p, q) = \Delta = \frac{(m+pq)^{\frac{p}{p}}}{m^{\frac{m}{p}}(pq)^{q}}, \qquad (1.5)$$

а h₁ и h₂ — наибольшие высоты профиля (соответственно верхияя и нижняя).

Так как поперечное сечение представляет собой узкую, длинную область, то отношение

$$\lambda = \frac{h_1 + h_2}{2b} \qquad 0 < h < \frac{1}{2} \tag{1.6}$$

естественно принять в качестве малого параметра. Тогда очертание авнационного профиля (1.1)-(1.2) можно описать уравнениями

$$y = \lambda c_1 \varphi(x),$$

$$y = \lambda c_2 \varphi(x),$$
(1.7)

которые эквивалентны уравнению

$$F(x, y) = [y - \lambda c_1 \varphi(x)] \cdot [y - \lambda c_2 \varphi(x)] = 0.$$

$$(1.7')$$

44

D

Xa->p

Фиг. 1.

Здесь введены обозначения:

$$\begin{aligned} \Psi(x) &= x^m (b^p - x^p)^q, \qquad c_1 &= \frac{2h_1 \Delta}{(h_1 + h_2) b^{m+pq-1}}, \\ c_2 &= -\frac{2h_2 \Delta}{(h_1 + h_2) b^{m+pq-1}}. \end{aligned}$$

F(x, y)=0 — уравнение кривой, ограничивающей поперечное сечение стержия.

Как известно [9], задача о кручении анизотропного стержня, имеющего в каждой точке плоскость упругой симметрии, нормальную к его оси (т. е. неортотропного), сволится к решению уравнения

$$a_{11} \cdot \frac{\partial^2 \Psi}{\partial x^2} - 2a_{12} \cdot \frac{\partial^2 \Psi}{\partial x \partial y} + a_{22} \cdot \frac{\partial^2 \Psi}{\partial y^2} = -2\theta \tag{1.8}$$

с граничным условнем $\Psi(x, y) = 0$ вдоль кривой F(x, y) = 0.

Здесь Ψ (x, y) — функция напряжений, a_{ik} — упругие постоянные, удовлетворьющие условиям

$$a_{11} > 0, \quad a_{22} > 0, \quad a_{11}a_{23} - a_{12}^2 > 0, \quad (1.9)$$

0 — относительный угол закручивания.

Положим

$$y = \lambda \eta \quad \Psi(x, y) = \Phi(x, \eta; \lambda). \tag{1.10}$$

Имея в виду (1.10), уравнение (1.8) и граничное условие можно написать так

$$\lambda^2 a_{11} \cdot \frac{\partial^2 \Phi}{\partial x^2} - 2\lambda a_{12} \cdot \frac{\partial^2 \Phi}{\partial x \partial \tau_i} + a_{22} \cdot \frac{\partial^2 \Phi}{\partial \tau_i^2} = -2\theta \lambda^2,$$
 (1.11)

$$\begin{split} \Phi \left[x, \ c_1 \varphi \left(x \right); \ \lambda \right] &= 0, \\ \Phi \left[x, \ c_2 \varphi \left(x \right); \ \lambda \right] &= 0. \end{split}$$
 (1.12)

Представим решение (1.11) в виде ряда по степеням 2*

$$\Phi(x, \eta; \lambda) = \sum_{k=0}^{\infty} P_k(x, \eta) \cdot \lambda^k.$$
(1.13)

Тогда, при помощи (1.11) — (1.13), для определения неизвестных функций $P_k(x, \eta)$ (k = 0, 1, 2, 3, ...) получатся следующие рекуррентные анфференциальные уравнения с соответствующими граничными условиями [8]

* Асимптотическая сходимость этого ряда довольно строго математически доказана в работе [8]. В. С. Саркисян

$$\begin{aligned} & \left. \frac{\partial^2 P_0}{\partial \eta^2} = 0, \\ & -2a_{12} \cdot \frac{\partial^2 P_0}{\partial x \partial \eta} + a_{22} \cdot \frac{\partial^2 P_1}{\partial \eta^2} = 0, \\ & a_{11} \cdot \frac{\partial^2 P_0}{\partial x^2} - 2a_{12} \cdot \frac{\partial^2 P_1}{\partial x \partial \eta} + a_{22} \cdot \frac{\partial^2 P_2}{\partial \eta^2} = -29, \\ & a_{11} \cdot \frac{\partial^2 P_k}{\partial x^2} - 2a_{12} \cdot \frac{\partial^2 P_{k+1}}{\partial x \partial \eta} + a_{22} \cdot \frac{\partial^2 P_{k+2}}{\partial \eta^2} = 0 \\ & (k = 1, 2, 3, ...), \end{aligned} \right\}$$
(1.14)
$$\begin{aligned} & P_k \left[x, \ c_1 \varphi \left(x \right) \right] = 0, \\ & P_k \left[x, \ c_2 \varphi \left(x \right) \right] = 0, \end{aligned} (k=0, 1, 2, ...) \end{aligned}$$

Из рекуррентных уравнений (1.14) при помощи (1.15) последовательно определяются функции $P_k(x, \eta)$ (k = 0, 1, 2, 3, ...)

 $P_0(x, \eta) \equiv 0,$ $P_1(x, \eta) \equiv 0,$ $P_{2}(x, \eta) = -\frac{\theta}{d_{xx}} \cdot \left[\eta^{2} - x^{m} (b^{p} - x^{p})^{q} \cdot [c\eta - dx^{m} (b^{p} - x^{p})^{q}]\right],$ $P_{3}(x, \eta) = \frac{\theta a_{12}}{a_{32}^{2}} \cdot cx^{m-1} (b^{p} - x^{p})^{q-1} \cdot (r - x^{p}s) \cdot (\eta^{2} - x^{m} (b^{p} - x^{p})^{q} \times a_{32}^{p}) \cdot (\eta^{2} - x^{m} (b^{p} - x^{p})^{q})$ $\times [c\eta - d x^m (b^p - x^p)^q]$ $P_{4}(x, \eta) = \frac{2a_{12}^{2}b}{a_{22}^{3}} \cdot \left[cx^{m-2} (b^{p} - x^{p})^{q-2} \cdot \left[(r - x^{p}s) (l - x^{p}u) - \frac{a_{12}^{2}b}{a_{22}^{3}} \right] \right]$ $-x^{p}(b^{p}-x^{p})sp]\cdot \left[\frac{\eta^{3}}{3}-\frac{\eta^{2}}{2}cx^{m}(b^{p}-x^{p})^{q}+\frac{\eta}{6}gx^{2m}(b^{p}-x^{p})^{2q}+\frac{\eta}{6}gx^{2m}(b^{p}-x^{$ $+ \frac{1}{3} c dx^{3m} (b^{p} - x^{p})^{3q} \left| - c^{2} x^{2(m-1)} (b^{p} - x^{p})^{2(q-1)} \cdot (r - x^{p} s)^{2} \times \right|$ $\times \left[\frac{\eta^2}{2} - \frac{\eta}{2} c x^m (b^\rho - x^\rho)^q + \frac{d}{2} x^{2m} (b^\rho - x^\rho)^{2q} \right] +$ $+\frac{a_{11}\theta}{a_{22}^2} \cdot \left\{ cx^{m-2}(b^p-x^p)^{q-2} \cdot \left[(r-x^ps)(l-x^pu) - \right] \right\}$ $-x^{p}(b^{p}-x^{p})sp]\cdot\left[-\frac{\eta^{3}}{6}+\frac{\eta}{6}gx^{2m}(b^{p}-x^{p})^{2q}-\frac{cd}{6}x^{3m}(b^{p}-x^{p})^{3q}\right]+$ $+ 2dx^{2(m-1)} \cdot (b^{p} - x^{p})^{2(q-1)} \cdot [(r - x^{p}s) (f - x^{p}v) - psx^{p}(b^{p} - x^{p})] \times$ $\times \left[\frac{\eta^{2}}{2} - \frac{\eta}{2} c x^{m} (b^{p} - x^{p})^{q} + \frac{d}{2} x^{2m} (b^{p} - x^{p})^{2q} \right] \right\}.$ (1.16)

где

$$c = c_1 + c_2, \quad d = c_1 \cdot c_2, \quad s = m + pq, \quad r = mb^p, \quad l = (m - 1)b^p,$$

$$u = m + pq - 1 - p, \quad g = c_1^2 + c_1c_2 + c_2^2, \quad v = 2m - 1 + 2pq - p,$$

$$f = (2m - 1) \cdot b^p.$$

Таким образом, последовательно определяя функции $P_k(x, \eta)$, можно записа.ь выражение для $\Phi(x, \eta; \lambda)$, следовательнно, и для функции напряжений

$$\begin{split} \Psi(x, y) &= -\frac{\theta}{a_{12}} y^2 + \lambda \beta cy x^{m-2} (b^p - x^p)^{q-2} \cdot \left\{ \frac{x^2 (b^p - x^p)^2}{a_{22}} + \right. \\ &+ y \cdot \frac{a_{12}}{a_{22}} \cdot x (b^p - x^p) (r - x^p s) + y^2 \cdot \frac{4a_{12}^2 - a_{11}a_{22}}{6a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (l - x^p u) - \\ &- x^p (b^p - x^p) sp] \right\} + \lambda^2 b x^{2(m-1)} (b^p - x^p)^{2(q-1)} \times \\ &\times \left\{ -\frac{d}{a_{22}} \cdot x^2 (b^p - x^p)^2 - y \cdot \frac{a_{12}}{a_{22}^2} c^2 x (b^p - x^p) (r - x^p s) - \\ &- y^2 \left(\frac{a_{12}^2 c^2}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (l - x^p u) - x^p (b^p - x^p) sp] + \right. \\ &+ \frac{a_{12}^2}{a_{22}^2} \cdot (r - x^p s)^2 \cdot c^2 - \frac{a_{11} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (f - vx^p) - x^p (b^p - x^p) sp] \right] + \\ &+ \lambda^3 y^{3m-2} (b^p - x^p)^{3g-2} c \left\{ \frac{a_{12} d}{a_{22}^2} (r - x^n s) (b^p - x^p) x + \right. \\ &+ y \left(\frac{a_{12}^2}{3a_{22}^3} \cdot [(r - x^p s) (l - x^p u) - x^p (b^p - x^p) sp] - \\ &- \frac{a_{11} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (l - x^p u) - x^p (b^p - x^p) sp] - \\ &- \frac{a_{11} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (l - x^p u) - x^p (b^p - x^p) sp] - \\ &- \frac{a_{11} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (l - x^p v) - p sx^p (b^p - x^p) sp] - \\ &- \frac{a_{11} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (f - x^p v) - x^p (b^p - x^p) sp] - \\ &- \frac{a_{11} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (f - x^p v) - x^p (b^p - x^p) sp] - \\ &- \frac{a_{11} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (f - x^p v) - p sx^p (b^p - x^p) sp] - \\ &- \frac{a_{12} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (f - x^p v) - x^p (b^p - x^p) sp] + \\ &+ \frac{a_{12} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (f - x^p v) - x^p (b^p - x^p) sp] - \\ &- \frac{a_{12} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (f - x^p v) - x^p (b^p - x^p) sp] - \\ &- \frac{a_{12} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (f - x^p v) - x^p (b^p - x^p) sp] - \\ &- \frac{a_{12} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (f - x^p v) - x^p (b^p - x^p) sp] - \\ &- \frac{a_{12} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (f - x^p v) - x^p (b^p - x^p) sp] - \\ &- \frac{a_{12} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (f - x^p v) - x^p (b^p - x^p) sp] + \\ &+ \frac{a_{12} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (f - x^p v) - x^p (b^p - x^p) sp] + \\ &+ \frac{a_{12} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (f - x^p v) - x^p (b^p - x^p) sp] + \\ &+ \frac{a_{12} d}{a_{22}^2} \cdot [(r - x^p s) (f - x^p v) - x^p (b^p$$

4 Известия АН, серня фил.-мат. наук, № 2.

§ 2. Жесткость кручения неортотропного стержня

Определим жесткость анизотропного призматического стержия удлиненного авиационного профиля

$$G_t = \frac{2}{\theta} \int_0^{\theta} \int_{\lambda_{exp}}^{\lambda_{exp}} \Psi(x, y) \, dx dy.$$

Подставив значение функции напряжений из (1.17), проинтегрировая по у и выполнив ряд нетрудных, но утомительных преобразований, получим

$$C_{t} = \frac{\lambda^{4} (c_{1} - c_{2})^{3}}{3a_{22}} \cdot J_{1} - \frac{\lambda^{4}c (c_{1} - c_{2})^{3} a_{12}}{3a_{22}^{2}} \cdot J_{2} + \frac{\lambda^{5} (c_{1} - c_{2})}{12a_{22}^{3}} \times \\ \times |c^{2} |a_{11}a_{22} (c_{1} - c_{2})^{2} + 12a_{12}^{2}c_{1}c_{2}| \cdot J_{3} + 4 (c_{1} - c_{2})^{2} \times \\ \times [c^{2}a_{12}^{2} \cdot J_{4} - d \cdot a_{11}a_{22} \cdot J_{5}]| + 0 (\lambda^{5}), \qquad (2.1)$$

где

$$\begin{split} I_{1} &= \int_{0}^{b} x^{3m} \left(b^{p} - x^{p} \right)^{3q} dx, \\ J_{2} &= \int_{0}^{b} x^{4m-1} \left(b^{p} - x^{p} \right)^{4q-1} (r - x^{p}s) dx, \\ J_{3} &= \int_{0}^{b} x^{5m-2} \left(b^{p} - x^{p} \right)^{5q-2} \left[(r - x^{p}s) \left(l - x^{p}w \right) - x^{p} \left(b^{p} - x^{p} \right) sp \right] dx, \\ J_{4} &= \int_{0}^{b} x^{5m-2} \left(b^{p} - x^{p} \right)^{5q-2} (r - x^{p}s)^{2} dx, \\ J_{5} &= \int_{0}^{b} x^{5m-2} \left(b^{p} - x^{p} \right)^{5q-2} \left[(r - x^{p}s) \left(f - x^{p}w \right) - psx^{p} \left(b^{p} - x^{p} \right) \right] dx. \end{split}$$

Вычислим эти интегралы. Для этого введем новую переменную г

$$x=bz^{\frac{1}{p}}.$$

Тогда

$$J_{1} = \int_{0}^{b} x^{3m} (b^{p} - x^{p})^{3q} dx = \frac{b^{3(m+pq)+1}}{p} \cdot \int_{0}^{1} \frac{3m+1}{p} (1-z)^{3q} dz =$$
$$= \frac{b^{3(m+pq)+1}}{p} \cdot B\left(\frac{3m+1}{p}, \ 3q+1\right). \tag{2.2}$$

Кручение анизотропных стержней авиационного профиля

Здесь введено общеизвестное обозначение эйлерова интеграда первого рода (бета-функция)*

$$B(\alpha, \beta) = \int_0^1 x^{\alpha-1} (1-x)^{\beta-1} dx.$$

Для вычисления остальных интегралов воспользуемся формулой приведения

$$B(\alpha, \beta) = \frac{\alpha - 1}{\alpha + \beta - 1} B(\alpha - 1, \beta) \quad (\alpha > 1).$$

Тогда

$$\begin{split} J_{z} &= \frac{b^{4(m+pq)}}{p} \left\{ mB\left(\frac{4m}{p}, 4q\right) - (m+pq) B\left(\frac{4m+p}{p}, 4q\right) \right\} = \\ &= \frac{b^{4(m+pq)}}{p} \left\{ m - (m+pq) \frac{m}{m+pq} \right\} B\left(\frac{4m}{p}, 4q\right) = 0, \quad (2.3) \\ J_{3} &= \frac{b^{5(m+pq)-1}}{p} \left\{ m (m-1) B\left(\frac{5m-1}{p}, 5q-1\right) - \right. \\ &- \left[2m (m+pq-1) + pq (p-1) \right] B\left(\frac{5m-1+2p}{p}, 5q-1\right) + \\ &+ (m+pq) (m+pq-1) B\left(\frac{5m-1}{p}, 5q-1\right) \right\} = \\ &= \frac{b^{5(m+pq)-1}}{p} \left\{ m^{2}B\left(\frac{5m-1}{p}, 5q-1\right) - 2m (m+pq) \times \right. \\ B\left(\frac{5m-1+p}{p}, 5q-1\right) + (m+pq)^{2}B\left(\frac{5m-1+2p}{p}, 5q-1\right) \right\} = \\ &= \frac{b^{5(m+pq)-1}}{p} \left\{ m^{2}B\left(\frac{5m-1}{p}, 5q-1\right) - 2m (m+pq) \times \right. \\ B\left(\frac{5m-1+p}{p}, 5q-1\right) + (m+pq)^{2}B\left(\frac{5m-1+2p}{p}, 5q-1\right) \right\} = \\ &= \frac{b^{5(m+pq)-1}}{p} \left\{ m(2m-1) B\left(\frac{5m-1}{p}, 5q-1\right) - \frac{(2.5)}{p} \right\} \\ &= \frac{b^{5(m+pq)-1}}{p} \left\{ m(2m-1) B\left(\frac{5m-1}{p}, 5q-1\right) - \frac{(2.5)}{p} \right\} \end{split}$$

* В дальчейшем, при решении конкретных примеров, для вычисления $B(\alpha, \beta)$ использовадась общензвестная формула $B(\alpha, \beta) = \frac{\Gamma(\alpha)\Gamma(\beta)}{\Gamma(\alpha+\beta)}$. Здесь $\Gamma(\alpha) = \int_{0}^{\infty} e^{-x} x^{\alpha-1} dx$ — ганиа-функция, численные значения которой брадись из [10]. В. С. Саркисян

$$+ (m + pq) (2m + 2pq - 1) B\left(\frac{5m - 1 + 2p}{p}, 5q - 1\right) = \frac{b^{5(m+pq)-1}}{p} \delta_3(m, p, q) B\left(\frac{5m - 1}{p}, 5q - 1\right),$$
(2.6)

где

$$\begin{split} \delta_1(m, p, q) &= m \left(m - 1 \right) - \frac{(5m - 1) \left[2m \left(m + pq - 1 \right) + pq \left(p - 1 \right) \right]}{5 \left(m + pq \right) - 1 - p} + \\ &+ \frac{(5m - 1) \left(5m - 1 + p \right) \left(m + pq \right) \left(m + pq - 1 \right)}{\left[5 \left(m + pq \right) - 1 - p \right] \left[5 \left(m + pq \right) - 1 \right]}, \\ \delta_2(m, p, q) &= m^2 - \frac{2m \left(m + pq \right) \left(5m - 1 \right)}{5 \left(m + pq \right) - p - 1} + \\ &+ \frac{\left(m + pq \right)^2 \left(5m - 1 \right) \left(5m - 1 + p \right)}{\left[5 \left(m + pq \right) - 1 - p \right] \left[5 \left(m + pq \right) - 1 \right]}, \\ \delta_3(m, p, q) &= m \left(2m - 1 \right) - \frac{\left[2m \left(2m + 2pq - 1 \right) - pq \left(1 - p \right) \right] \left(5m - 1 \right)}{5 \left(m + pq \right) - p - 1} + \\ &+ \frac{\left(m + pq \right) \left(2m + 2pq - 1 \right) \left(5m - 1 + p \right)}{5 \left(m + pq \right) - p - 1} \end{split}$$

$$[5(m+pq)-1-p][5(m+pq)-1]$$

Подставляя значения интегралов $J_1, ..., J_5$ из (2.2) – (2.6) в выражение (2.1), учитывая выражение (1.5) и значения c_1 и c_2 , для жесткости кручения неортотропного призматического стержия удлиненного авиационного профиля окончательно получим следующее выражение

$$C_{l} = \frac{8\lambda^{3}b^{3}\Delta^{3}}{3a_{22}\rho} B\left(\frac{3m+1}{\rho}, 3q+1\right) + \frac{8\lambda^{5}b^{4}\Delta^{3}}{3a_{22}^{3}p(h_{1}+h_{2})^{4}} \times \left\{(h_{1}-h_{2})^{2} \left[a_{11}a_{22}(h_{1}+h_{2})^{2}-12a_{12}^{2}h_{1}h_{2}\right]\delta_{1}(m, p, q) + 4(h_{1}+h_{2})^{2} \left[(h_{1}-h_{2})^{2}a_{12}^{2}\delta_{2}(m, p, q) + h_{1}h_{2}a_{11}a_{22}\delta(m, p, q)\right]\right] \times 5m-1$$

$$\times B\left(\frac{3m-1}{p}, 5g-1\right) + 0\,(\lambda^{\gamma}). \tag{2.7}$$

В частном случае, для жесткости кручения неортотропного призматического стержия удлиненного симметричного авиационного профиля (т. е. $h_1 = h_2 = h$) из (2.7) будем иметь

$$C_{t} = \frac{8\lambda^{3}b^{4}\Delta^{3}}{3a_{22}p}B\left(\frac{3m+1}{p}, 3q+1\right) + \frac{8\lambda^{3}b^{4}\Delta^{5}a_{11}}{3a_{22}^{2}p}\delta_{3}(m, p, q) \times \\ \times B\left(\frac{5m-1}{p}, 5q-1\right) + 0\,(\lambda^{5}).$$
(2.8)

Более точное [с точностью 0 (29)] выражение для жесткости при кру-

Кручение анизотропных стержней авиационного профиля

ченян анизотропного упругого стержня симметричного лоперечного сечения получено в работе [8].

Если стержень ортотропный (т. е. $a_{12} = 0$), то для жесткости кручения из (2.7) получим

$$C_{I} = \frac{8\lambda^{3}b^{4}\lambda^{3}}{3a_{22}p}B\left(\frac{3m+1}{p}, 3q+1\right) + \frac{8\lambda^{5}b^{4}\Delta^{5}a_{11}}{3a_{22}^{2}p(h_{1}+h_{2})^{2}} \times \\ \times \left[(h_{1}-h_{2})^{2}\delta_{1}(m, p, q) + 4h_{1}h_{2}\delta_{3}(m, p, q)\right] \times \\ \times B\left(\frac{5m-1}{p}, 5q-1\right) + 0(\lambda^{2}).$$
(2.9)

Л. С. Лейбензон, исследуя задачу о кручении ортотропного стержня с сечением в виде авиационного профиля, исходя из вариационной формулы Кастилиано, получил [1]

$$C_{I}^{*} = G_{13} \frac{b(a+a_{1})^{3} B\left(\frac{3m+1}{p} \cdot 3q+1\right)}{3p\left[1+\varepsilon \frac{a^{2}+aa_{1}+a_{1}^{2}}{b^{2}} \frac{G_{13}}{G_{23}}\right]},$$
(2.10)

где

$$= \frac{\frac{m^{2}}{p}B\left(\frac{5m-1}{p}, 5q-1\right) - \frac{2m(m+pq)}{p}B\left(\frac{5m-1+p}{p}, 5q-1\right)}{\frac{1}{p}B\left(\frac{3m+1}{p}, 3q+1\right)} + \frac{\frac{(m+pq)^{2}}{p}B\left(\frac{5m-1+2p}{p}, 5q-1\right)}{\frac{1}{p}B\left(\frac{3m+1}{p}, 3q+1\right)},$$
(2.11)

а G₁₃ в G₂₃ — общепринятые обозначения модуля сдвига в плоскостях, параллельных координатным плоскостям хог и уог.

Введем обозначение

 $\lambda_s = H_s \sqrt{G_s} \quad . \tag{2.12}$

Здесь $H_* = \sqrt{\varepsilon \frac{a^2 + aa_1 + a_1^2}{b^2}}$ назовем приведенной геометрической толщиной профиля, а $G_* = \frac{G_{13}}{G_{23}}$ – приведенной физической тол-

шиной профиля.

Тогда выражение (2.10) можно представить так

$$C_{t}^{*} = G_{13} \frac{b (a + a_{1})^{3} B\left(\frac{3m + 1}{p}, 3q + 1\right)}{3p} \frac{1}{1 + \lambda_{*}^{2}}$$
(2.13)

Если это выражение разложить в ряд по степеням $\lambda_*^{(i)}$ (где $\lambda_* < 1$), то получим

$$C_{t}^{*} = G_{13} \frac{b(a+a_{1})^{3} B\left(\frac{3m+1}{p}, 3q+1\right)}{3p} [1-\lambda_{*}^{2} + \lambda_{*}^{4} - \lambda_{*}^{6} + \cdots] \quad (2.14)$$

или

$$C_t^* = C_t^{(\text{npadd.})} + \zeta^*, \qquad (2.14)$$

где введены обозначения

$$C_{t}^{(npn6a,)} = G_{13} \frac{b(a+a_{1})^{3} B\left(\frac{3m+1}{p} \cdot 3q+1\right)}{3p} \times$$

$$<\left[1-e^{rac{a^2+aa_1+a_1^2}{b^2}rac{G_{13}}{G_{23}}}
ight]$$
(2.15)

$$\zeta^* = G_{13} \cdot \frac{b(a+a_1)^3 B\left(\frac{3m+1}{p} \cdot 3q+1\right)}{3p} \cdot \frac{\lambda_*^4}{1+\lambda_*^2} \cdot (2.16)$$

Докажем, что если в выражениях (2.14) или (2.14') пренебревчетвертой и высшей степенью малого параметра λ_* , т. е. принять приближение с точностью $1 + \lambda_*^4 \approx 1$, то выражение (2.10) или, что то же, выражение (2.14) совпадает с формулой (2.9). Строго говора выражение (2.14') эквивалентно формуле (2.9) с точностью малой величины $0(\lambda_*^4)$. Это станет очевидным, если нам удастся доказать что выражение (2.15) совпадает с (2.9).

Для этой цели, учитывая соотношения (1.4) и (1.6), выражение (2.9) преобразуем так

$$C_{t} = \frac{b(a+a_{1})^{3}}{3a_{22}} \frac{B\left(\frac{3m+1}{p}, 3q+1\right)}{p} \times \left\{ 1 + \frac{a_{11}}{a_{22}} \frac{(a-a_{1})^{2}\delta_{1} + 4aa_{1}\delta_{3}}{b^{2}} \frac{B\left(\frac{5m-1}{p}, 5q-1\right)}{4B\left(\frac{3m+1}{p}, 3q+1\right)} \right\}.$$
(2.17)

Теперь, пользуясь формудой приведения бета-функции, выражение (2.11) представим в виде

$$\varepsilon = \delta_2 \frac{B\left(\frac{5m-1}{p}, 5q-1\right)}{B\left(\frac{3m+1}{p}, 3q+1\right)}.$$
(2.18)

) Это легко сделать для удлиненных профилей за счет приведенной геомотрической толщины H_{} и приведенной физической голщины G_{*}. Затем, имея в виду тождества

$$\delta_1(m, p, q) + 4\delta_2(m, p, q) \equiv 0,$$

 $3\delta_1(m, p, q) - 4\delta_3(m, p, q) \equiv 0,$

можно написать

$$(a - a_1)^2 \delta_1 + 4aa_1 \delta_3 = -4\delta_2 (a^2 + aa_1 + a_1^2).$$
(2.19)

Таким образом, учитывая (2.18) и (2.19), из выражения (2.17) окончательно получим

$$C_{t} = \frac{(a+a_{1})^{3}b}{3a_{22}} \frac{B\left(\frac{3m+1}{p}, 3q+1\right)}{3p} \left[1-\varepsilon \frac{a^{2}+aa_{1}+a_{1}^{2}a_{11}}{b^{2}}a_{22}\right]$$

MIN

$$C_{t} = G_{13} \frac{(a+a_{1})^{3} b B\left(\frac{3m+1}{p}, 3q+1\right)}{3p} \left[1 - \varepsilon \frac{a^{2} + aa_{1} + a_{1}^{2}}{b^{2}} \frac{G_{13}}{G_{23}}\right],$$
(2.20)

которое точно совпадает с формулой (2.15) для выражения жесткости кручения С^(врабл.), что и требовалось доказать.

Перейдем к оценке погрешности при сохранении двух членов формулы (2.14). т. е. оценим погрешность определения жесткости кручения выражением (2.15). Для этого определим относительную погрешность

$$* = \frac{\zeta^*}{C_t^{(apn(\delta,a))}} = \frac{\lambda_*^4}{1 - \lambda_*^4}$$
 (2.21)

Для того, чтобы при помощи (2.15) жесткость кручения ортотропного стержня сечением в виде авиационного профиля вычислять с точностью до одного процента, значения λ_* должны удовлетворять неравенству

 $\frac{\lambda_*^4}{1-\lambda^4} < 0,01$

откуда.

$$\lambda_* < 0.3154$$
. (2.22)

Этот результат показывает, что при определении жесткости длинных и узких ортотропных авиационных профилей для практических целей вместо формулы (2.14) с большим успехом можно применять приближенную формулу (2.9). Обратное утверждение тоже верно. Более точные оденки для жесткости кручения неортотропного стержня получены в последнем параграфе.

§ 3. Определение касательных напряжений

Имея функцию напряжений $\Psi(x, y)$, для касательных напряжений получим следующие выражения

$$\begin{split} \bar{\tau}_{xz} &= \frac{\partial \Psi}{\partial y} = \frac{\theta}{a_{zz}} [-2y + \lambda c x^m (b^p - x^p)^q] + \frac{\lambda 5 c x^{m-2} (b^p - x^p)^{y-2} y}{2 a_{zy}^2} \times \\ &\times [4 a_{zy} a_{zy} x (b^p - x^p) (r - x^p s) + y (4 a_{zy}^2 - a_{zy} a_{zy}) \times \\ &\times [(r - x^p s) (l - x^p u) - x^p (b^p - x^p) sp]] + \\ &+ \frac{\lambda^2 \theta x^{2(m-1)} (b^p - x^p)^{2(q-1)}}{a_{zy}^2} \left\{ -a_{zx} a_{zy} c^2 (b^p - x^p) (r - x^p s) x - \\ -2y \left(a_{zy}^2 c^q [(r - x^p s) (l - x^p u) - x^p (b^p - x^p) sp] + a_{zy}^2 (r - x^p s)^q c^q - \\ -a_{zy} a_{zy} c^q (l (r - x^p s) (l - x^p u) - x^p (b^p - x^p) sp] + a_{zy}^2 (r - x^p s)^q c^q - \\ -a_{zy} a_{zy} c^q (b^p - x^p)^{3q-2} c \left[g (2 a_{zy}^2 + a_{zy} a_{zy}) [(r - x^p s) (l - x^p u) - \\ -x^p (b^p - x^p) sp] + 6 a_{zy}^2 c^2 (r - x^p s)^2 - 6 a_{zy} a_{zy} (l (r - x^p s) (l - x^p u) - \\ -p s x^p (b^p - x^p) sp] + 6 a_{zy}^2 c^2 (r - x^p s)^2 - 6 a_{zy} a_{zy} (l (r - x^p s) (l - x^p u) - \\ -p s x^p (b^p - x^p)]| + 0 (\lambda^q), \quad (3.1) \\ \bar{\tau}_{yx} = -\frac{\partial \Psi}{\partial x} = -\frac{\lambda 6 c y x^{m-3} (b^p - x^p) (q^{-3})}{6 a_{zy}^2} \left[6 a_{zy}^2 x^2 (b^p - x^p)^2 (r - x^p s) + \\ + 6 a_{zy} a_{zy} x y (b^p - x^p) [(r - x^p s) (l_1 - x^p l_2) + b^p r + x^p s (1 + 2p) - \\ - x^p (1 + p) (b^p s + r)] + y^z (4 a_{zy}^2 - a_{zy} a_{zy}) [(l_1 - l_x x^p) \times \\ \times \left((r - x^p s) (l - x^p u) - x^p (b^p - x^p) sp \right) - p x^p (b^p - x^p) (f_1 - x^p u_1) \right] \right\} + \\ + \frac{\lambda^2 b x^{2m-3} (b^p - x^p)^{2q-3}}{a_{zy}^3} \left\{ a_{zy}^2 d (b^p - x^p)^2 x^2 [l - x^p (u + 2p + 2) + 2b^p] + \\ + a_{zy} a_{zy}^2 c^2 y [(l - x^p u) (r - x^p s) + b^p r + s x^{2p} (1 + 2p) - \\ - x^p (1 + p) (b^p s + r)] x (b^p - x^p) + y^q (a_{zy}^2 c^2 (|(r - sx^p) (l - x^p u) - \\ - x^p (b^p - x^p) sp [(l - ux^p) - px^p (b^p - x^p) (g^1 - x^p s) + \\ - x^p (b^p - x^p) sp [(l - ux^p) - px^p (b^p - x^p) (f_1 - x^p s_1) + (r - x^p s)^2 \times \\ \times (l - x^p u) - 2p s x^p (r - x^p s) (b^p - x^p) + x^q (a_{zy}^2 c^2 (|(r - x^p u_1) (r - x^p s) + \\ - x^p (b^p - x^p) sp [(l - ux^p) - px^p (b^p - x^p) (b^p - x^p)] \right) \right] - \\ - \frac{\lambda^3 b c x^{2m-3} (b^p - x^p) (b^p - x^p)}{6 a_{zy}^2} \left[6 a_{zy} a_{zy} x d [(r_1 - x^p u$$

$$-2psx^{p}(r-x^{p}s)(b^{p}-x^{p})] - a_{11}a_{22}gy\Big[(r_{1}-x^{p}u_{1})\left((l-x^{p}u)(r-x^{p}s)-x^{p}(b^{p}-x^{p})sp\right) - px^{p}(f_{1}-x^{p}v_{1})(b^{p}-x^{p})\Big] - 6a_{11}a_{22}y\Big[(r_{1}-x^{p}u_{1})\times \\\times \left((r-x^{p}s)(f-x^{p}v) - psx^{p}(b^{p}-x^{p})\right) - px^{p}(f_{2}-x^{p}v_{2})\times \\\times (b^{p}-x^{p})\Big]\Big\} + 0(\lambda^{q}).$$
(3.2)

Здесь

$$\begin{split} l_1 &= (m-2) \ b^p, \quad l_2 = m + pq - 2 - 2p, \\ f_1 &= b^p \left(2m^2 + 2pq - 2m - pq - mp \right), \quad f_2 = b^p m \left(4m + 4pq - 1 - p \right), \\ v_1 &= m + pq - 1, \quad v_2 = 2 \left(m + pq \right) \ 2m + 2pq - 1 \right), \\ r_1 &= \left(3m - 2 \right) \ b^p, \quad u_1 = 3m - 2 + 3pq - 2p. \end{split}$$

Нанбольшее напряжение сдвига получается в одной из точек Р, ния Ра, в которых касательная параллельна оси профиля ох (фиг. 1). Следовательно, из (3.1) будем иметь

$$\Delta_{2}(m, p, q) = \frac{m^{\frac{p-2}{p}}(m+pq)^{\frac{2+p}{p}}}{q}.$$

Как известно, относительный угол кручения определяется формулой

$$\theta = \frac{M_f}{C_t}, \qquad (3.4)$$

где Мл-скручивающий момент.

Подставив значение в из (3.4) в (3.3) и учитывая выражение (2.7), после несложных преобразований, для наибольшего напряжения окончательно получим

$$[\tau_{xx}]^{max} = k_1 \frac{M_\ell}{b (h_1 + h_2)^2} \frac{1 - \lambda^2 E_1 \Delta_2}{1 - \lambda^2 E_2 k_2}$$
(3.5)

или

$$|\tau_{xz}|^{\max} = h_1 \frac{M_l}{b \left(h_1 + h_2\right)^2} \left[1 - \frac{\lambda^2 \left(E_1 \Delta_2 - E_2 k_2\right)}{1 - \lambda^2 E_2 k_2} \right]$$
(3.5')

Здесь

$$E_1 = \frac{2}{3} \frac{a_{11}a_{22} \left(2h_1^3 + 5h_1^2h_2 + 4h_1h_2^2 + h_3^3\right) - 2a_{12}^2 \left(h_1^3 + 4h_1^2h_2 - 4h_1h_2^2 - h_3^2\right)}{a_{22}^2 \left(h_1 + h_2\right)^3} ,$$

В. С. Саркисян

$$\begin{split} \hat{z}_{2} &= \frac{(h_{1}-h_{2})^{2}\left[12a_{12}^{2}h_{1}h_{2}-a_{11}a_{22}\left(h_{1}+h_{2}\right)^{2}\right]\delta_{1}}{a_{22}^{2}(h_{1}+h_{2})^{4}} \\ &- \frac{4\left(h_{1}+h_{2}\right)^{2}\left[(h_{1}-h_{2})^{2}a_{12}^{2}\delta_{2}+h_{1}h_{2}a_{11}a_{22}\delta_{3}\right]}{a_{22}^{2}\left(h_{1}+h_{2}\right)^{4}} \\ k_{1} &= \frac{3pm^{\frac{3m}{p}}(pq)^{3q}}{(m+pq)^{\frac{3(m+pq)}{p}}}B\left(\frac{3m+1}{p}, 3q+1\right)} \\ k_{2} &= \frac{\Delta^{2}B\left(\frac{5m-1}{p}, 5q-1\right)}{B\left(\frac{3m+1}{p}, 3q+1\right)} \end{split}$$

Из формулы (3.5') видно, что первое слагаемое наибольшею напряжения не зависит от упругих постоянных и имеет такой же вид, как и в соответствующем изотропном стержне [1] и в стержне обладающем анизотропней первого случая Сен-Венана [11], а второе слагаемое показывает влияние неортотропности материала стержия.

В частном случае из (3.5) или (3.5') находим, что для неортотропного призматического стержия удлиненного симметричного авиационного профиля максимальное касательное напряжение имеет вы

$$\tau_{xr}|^{\max} = k_1 \frac{M_t}{bH^2} \frac{1 - \lambda^2 \frac{a_{11}}{a_{22}}}{1 + \lambda^2 \frac{a_{11}}{a_{22}}} \delta_3 k_2$$

нли

$$|\tau_{xz}|^{\max} = k_1 \frac{M_I}{bH^2} \left[1 - \frac{\lambda^2 \frac{a_{11}}{a_{22}} (\Delta_2 + \delta_3 k_2)}{1 + \lambda^2 \frac{a_{11}}{a_{22}} \delta_3 k_2} \right], \tag{3.6}$$

где *H* = 2*h* - высота профиля.

§ 4. Конкретные примеры

а) Кручение стержня с сечением в виде параболического серпа (фиг. 2). Для такого стержня имеем

$$m = p = q = 1,$$

$$a = 4h_1, a_1 = -4h_2, \Delta = 4,$$

$$h = \frac{h_1 - h_2}{2b}, \quad 0 < h < \frac{1}{2}.$$
(4.1)



функции напряжений для анизотропного стержня с поперечным сечением в виде параболического

cepna

$$\begin{split} \Psi(x, y) &= -\frac{\theta y^2}{a_{22}} + \lambda \frac{\theta c y}{3a_{22}^2} \left[3a_{22}^2 \left(b - x \right) x - 3a_{12}a_{22}y \left(b - 2x \right) - \\ &- y^2 \left(4a_{12}^2 - a_{11}a_{22} \right) \right] + \lambda^2 \frac{\theta}{a_{22}^3} \left[-a_{22}x \left(b - x \right) \left[da_{22} \left(b - x \right) x + \\ &+ ya_{12}c^2 \left(b - 2x \right) \right] + y^2 \left(a_{11}a_{22}d - a_{12}^2c^2 \right) \left(b^2 - 6bx + 6x^2 \right) \right] + \\ &+ \lambda^3 \frac{\theta x \left(b - x \right) c}{3a_{22}^3} \left[3a_{12}a_{22}d \left(b - x \right) \left(b - 2x \right) x - \\ &- y \left[a_{12}^2 \left(3c^2b^2 + 2x \left(6c^2 - g \right) \left(x - b \right) \right) + a_{11}a_{22} \left(3b^2d + \left(18d - g \right) \times \\ &\times x \left(x - b \right) \right) \right] \right] - \lambda^4 \frac{\theta \left(b - x \right)^2 x^2 d}{3a_{22}^3} \left[a_{12}^2c^2 \left(3b^2 - 8bx + 8x^2 \right) - \\ &- a_{11}a_{22} \left[3db^2 + x \left(c^2 - 18d \right) \left(b - x \right) \right] \right\} + \cdots, \end{split}$$
(4.3)

ГД

 $c = \frac{8(h_1 + h_2)}{(h_1 - h_2)b}, \qquad d = \frac{64h_1h_2}{(h_1 - h_2)^2b^2}.$

Ниже приводятся значения некоторых величин, необходимых при определении жесткости кручения и максимального напряжения стержня.

$$\delta_1 = -\frac{4}{9}, \quad \delta_2 = \frac{1}{9}, \quad \delta_3 = -\frac{1}{3}, \quad \Delta_2 = 8,$$

 $k_1 = \frac{105}{16}, \quad k_2 = 16.$
(4.4)

Теперь, пользуясь формулой (2.7) и значениями (4.4), найдем величину жесткости кручения неортотролного призматического стержня сечением в виде параболического серпа

$$C_{t} = \frac{16}{105} \frac{(h_{1} - h_{2})^{3} b}{a_{22}} \left\{ 1 - \frac{16}{9} \frac{1}{a_{22}^{2} b^{2} (h_{1} - h_{2})^{2}} \left[(h_{1} - h_{2})^{2} (h_{1}^{2} - h_{1} h_{2} + h_{2}) \times a_{11} a_{22} - (h_{1} + h_{2})^{2} (14 h_{1} h_{2} - h_{1}^{2} - h_{2}^{2}) a_{12}^{2} \right] \right\}.$$

$$(4.5)$$

Для ортотропного стержня будем иметь

$$C_{\ell} = G_{13} \frac{16}{105} (h_1 - h_2)^3 b \left[1 - \frac{16}{9} \frac{h_1^2 - h_1 h_2 - h_2^2}{b^2} \frac{G_{13}}{G_{23}} \right].$$
(4.6)

Из выражения (3.5') лля максимального касательного напряжения неортотропного стержня сечением в виде параболического серпа нолучим

$$|\tau_{xz}|^{\max} = \frac{105}{16} \frac{M_{\ell}}{b(h_1 - h_2)^2} \left(1 - \frac{\frac{4A_1}{9a_{22}^2(h_1 - h_2)^2 b^2}}{1 - \frac{16A_2}{9a_{22}^2(h_1 - h_2)^2 b^2}} \right), \quad (4.7)$$

где

$$\begin{split} A_{1} &= a_{11}a_{12}\left(h_{1} + h_{2}\right)\left(2h_{1}^{5} - 31h_{1}^{2}h_{2} + 28h_{1}h_{2}^{2} + h_{2}^{5}\right) + \\ &+ a_{12}^{2}\left(2h_{2}^{4} - 10h_{1}^{4} - 88h_{1}^{2}h_{2}^{2} - 18h_{1}^{3}h_{2} - 78h_{1}h_{2}^{3}\right), \\ A_{2} &= a_{11}a_{22}\left(h_{1} - h_{2}\right)^{2}\left(5h_{1}h_{2} + h_{1}^{2} + h_{2}^{2}\right) + \\ &+ a_{12}^{2}\left(h_{1} + h_{2}\right)^{2}\left(10h_{1}h_{2} + h_{1}^{2} + h_{2}^{2}\right). \end{split}$$

Для ортотропного стержня будем иметь

$$= \frac{105}{16} \frac{M_{1}}{b(h_{1} - h_{2})^{2}} \left[1 - \frac{\frac{4(h_{1} + h_{2})(2h_{1}^{3} - 31h_{1}^{2}h_{2} + 28h_{1}h_{2}^{2} + h_{2}^{3})}{9(h_{1} - h_{2})^{2}b^{2}} \frac{G_{13}}{G_{23}} \right] \cdot (4.8)$$

б) Кручение стержня сечением в виде параболического сегмента (фиг. 3). Настоящая задачя является частным случаем предылущей. Приняв $h_1 = h$, $h_2 = 0$, будем иметь



Фиг. З.



 $\lambda = \frac{h}{2b}, \quad c = \frac{8}{b}, \quad d = 0. \quad (4.9)$

Учитывая (4.9), из (4.3), (4.5) и (4.7) находим

$$\Psi(x, y) = -\frac{\theta y^2}{a_{22}}.$$

$$+ \lambda \frac{80y}{3a_{22}^3b} [3a_{22}^3 (b-x) x + 3a_{12}a_{22}y (b-2x) - y^2 (4a_{12}^2 - a_{11}a_{22})] - \\ - \lambda^2 \frac{64a_{12}by}{a_{22}^3b^2} [a_{22}x (b-x) (b-2x) + ya_{12} (b^2 - 6bx + 6x^2)] - \\ - \lambda^3 \frac{512x9 (b-x) y}{3a_{22}^3b^3} [a_{12}^2 [3b^2 + 10x (x-b)] - a_{11}a_{22}x (x-b)], \quad (4.10)$$

$$C_{\ell} = \frac{16h^{3}b}{105a_{22}} \left\{ 1 - \frac{16}{9} \frac{h^{2}}{b^{2}} \frac{a_{11}a_{22} + a_{12}^{2}}{a_{22}^{2}} \right\},$$
(4.11)

Кручение анизотропных стержней авиационного профиля

$$|\tau_{xz}|^{\max} = \frac{105}{16} \frac{M_s}{bh^2} \left[1 - \frac{\frac{8h^2}{9a_2^2 b^2} (a_{11}a_{12} - 5a_{12}^2)}{1 - \frac{16h^2}{9a_{22}^2 b^2} (a_{11}a_{12} + a_{12}^2)} \right].$$
(4.12)

Для ортотропного стержня из (4.10) -(4.12) находим

$$\begin{split} \Psi(x, y) &= -\frac{by^2}{a_{22}} + k \frac{8by}{3a_{22}^{2}b} \left[3a_{22}(b - x) x + y^2 a_{11} \right] + \\ &+ k^3 \frac{512b(b - x)^2 x^2 y a_{12}}{3a_{22}^2 b^3}, \\ C_t &= \frac{16h^3 bG_{13}}{105} \left[1 - \frac{16}{9} \frac{h^2}{b^2} \frac{G_{13}}{G_{23}} \right], \\ \left[\tau_{xz} \right]^{\max} &= \frac{105}{16} \frac{M_t}{bh^2} \left[1 - \frac{\frac{8}{9} \frac{h^3}{b^2} \frac{G_{13}}{G_{23}}}{1 - \frac{16}{9} \frac{h^2}{b^2} \frac{G_{13}}{G_{23}}} \right]. \end{split}$$

 в) Кручение стержня сечением в виде полукубической параболы (физ. 4). Пусть сечение авиационного профиля ограничено дугами полукубических парабол 18

$$\left(m = \frac{1}{2}, p = q = 1\right)$$

$$y = \pm \lambda \frac{3\sqrt{3}}{2} \sqrt{\frac{x}{b}}(b - x),$$



где $\lambda = \frac{h}{b}$.

Вычисление показывает, что

$$c_{1} = -c_{2} = \frac{\Delta}{\sqrt{b}}, \quad c = 0, \quad d = -\frac{\Delta^{2}}{b}, \quad \Delta = \frac{3\sqrt{3}}{2}, \\ \delta_{3} = -\frac{3}{13}, \quad k_{1} = 6,175, \quad k_{2} = 24,750.$$

$$(4.13)$$

Имея в виду (4.13), из (2.8) для жесткости кручения находим"

$$C_{i} = 0,162 \frac{h^{3}b}{a_{zz}} \left[1 - 1,428 \frac{H^{2}}{b^{2}} \frac{a_{zz}}{a_{zz}} \right]$$

Максимальные напряжения возникают на контуре в самом широком месте сечения $\left(x = \frac{b}{3}, y = \pm h\right)$

Волее точная формула жесткости кручения неортотропного стержия получена и работе [8], но там нет звыражения максимального напряжения, которое здесь приводится.

$$|\tau_{xx}|^{\max} = 6,175 \left[1 - \frac{0,235 \frac{H^2}{b^2} \frac{a_{11}}{a_{22}}}{1 - 1,428 \frac{H^2}{b^2} \frac{a_{11}}{a_{22}}} \right] \mathcal{M}_r.$$

§ 5. О точности приближенных формул жесткости кручения

Пользуясь найденным выражением (2.7), докажем, что для неортотропных стержней, поперечное сечение которых ограничено кривой (1.7'),

$$\lim_{\lambda \to 0} \frac{T}{J} = \frac{(h_1 + h_2)^3}{h_1^3 + h_2^3},$$
(5.1)

где *J* — момент инерции относительно оси *x*, *T* = *C*_t*a*₂₂ — назовем приведенной геометрической жесткостью при кручении анизотропных стержней.

Имеем

$$I = \int_{0}^{b} \int_{\lambda c_{1}\bar{v}}^{\lambda c_{1}\bar{v}} y^{2} dx dy = \frac{\lambda^{3} (c_{1}^{3} - c_{2}^{3})}{3} \int_{0}^{b} x^{3m} (b^{p} - x^{p})^{3q} dx$$

или учитывая (1.5), (2.2) и значения c1 и c2,

$$J = \frac{8\lambda^3 b^4 \Delta^3}{3p} \frac{h_1^3 + h_2^3}{(h_1 + h_2)^3} B\left(\frac{3m+1}{p}, \ 3q+1\right).$$
(5.2)

Следовательно, при помощи (27) и (5.2) находим

$$T = \frac{(h_1 + h_2)^3}{h_1^3 + h_2^3} J + 0 \ (\lambda^5), \tag{5.3}$$

откуда и вытекает соотношение (5,1).

Соотношение (5.1) или (5.3), для тонких анизотропных профилей, эквивалентно следующему утвержлёнию

$$T \approx \frac{8\lambda^3 b^4 \Delta^3}{3p} B\left(\frac{3m+1}{p}, \ 3q+1\right). \tag{5.4}$$

которое совпадает с формулой Гриффита [12]—Прескотта [13] для тонких изотропных профилей. Между прочим, формулу (5.4) можно получить иным путем, т. е. приближенно интегрируя уравнение мембранной аналогии для случая удлиненного поперечного сечения закручиваемой анизотропной призмы [14,7]. Точно такой же приближенный результат для жесткости кручения тонких изотропных и ортотропных стержней получен в работах [1, 15—18].

Из приближенной формулы (5.4) видно, что жесткость кручения для тонких анизотропных стержней совпадает с формулой для жесткости тонких изотропных и ортотропных стержней. Кручение анизотропных стержней авнационного профиля.

В частном случае, когда поперечное сечение представляет симметричную область, т. е. $h_1 = h_2$, из (5.3) получим выражение

$$T = 4J + 0 \,(\lambda^5),\tag{5.5}$$

которое сояпадает с результатом для изотропного симметричного стержия, полученным Д. Ю. Пановым [3].

Формулы жесткости кручения (2.7) или (5.4) получены для тонких стержней. Естественно возникает вопрос: для каких стержней эти приближенные формулы можно считать точными? Иначе говоря, какому условию должен удовлетворять параметр $\lambda = -\frac{h_1 + h_2}{2b}$, чтобы выражение жесткости кручения неортотролного

стержня (2.7) или (5.4) было бы точным?

С этой целью рассмотрим вопрос о точности приближенной формулы (2.7), когда в ней сохраняем один, два или более членов. Строго говоря, оценим погрешность, допускаемую нами при сохранении первых членов этой формулы.

Для этой цели напишем выражение приведенной геометрической жесткости кручения для неортотропного призматического стержия сечением в виде авиационного профиля

$$T = C_t a_{22} = \frac{2a_{22}}{9} \int_{0}^{b} \int_{|x_{z}|^2}^{x_{z}_{22}} \Psi(x, y) \, dx \, dy.$$

Внеся значение функции напряжений и учитывая выражения. (1.10), (1.13), (1.16), из этой формулы находим

$$T = \frac{8i^3 b^4 \Delta^3}{3p} B\left(\frac{3m+1}{p} \cdot 3q+1\right) + \varsigma_{\rm g}.$$
(5.6)

Здесь введены обозначения

$$\zeta_n = \frac{2a_{22}}{\theta} \iint_{D_\lambda} \varphi_n(x, y; \lambda) \, dx \, dy, \tag{5.7}$$

$$\rho_n(x, y; \lambda) = \Psi(x, y) - P_0\left(x, \frac{y}{\lambda}\right) - \lambda P_1\left(x, \frac{y}{\lambda}\right) - \\ -\lambda^2 P_2\left(x, \frac{y}{\lambda}\right) - \lambda^3 P_3\left(x, \frac{y}{\lambda}\right) - \dots - \lambda^n P_n\left(x, \frac{y}{\lambda}\right), \quad (5.8)$$

а область D_{λ} отличается от области авиационного профиля D только тем, что все ординаты ограничивающих се кривых уменьшены в отношении $1:\lambda$.

Составим выражение

$$R_n(x, y; \lambda) = a_{11} \frac{\partial^2 \rho_n}{\partial x^2} - 2a_{12} \frac{\partial^2 \rho_n}{\partial x \partial y} + a_{22} \frac{\partial^2 \rho_n}{\partial y^2}.$$
 (5.9)

Подставив значение р_п из (5.8) в (5.9) и имея в виду уравнения (1.14), после некоторых элементарных преобразованый получим [8] В. С. Саркисян

тде

$$|R_{n}(x, y; \lambda)| < \lambda^{n-1} |(p_{n-1} + \lambda p_{n}) a_{11} + 2\lambda a_{12}q_{n}|,$$
(5.10)

$$p_{n-1} = \max_{D} \left| D_{xx}^2 P_{n-1}\left(x, \frac{y}{\lambda}\right) \right|,$$
$$p_n = \max_{D} \left| D_{xx}^2 P_n\left(x, \frac{y}{\lambda}\right) \right|,$$
$$q_n = \max_{D} \left| D_{xy}^2 P\left(x, \eta\right) \right|.$$

Введем новую функцию следующим образом

$$\varphi_{n}'(x, y; \lambda) = \frac{6}{\lambda^{n-1}((\rho_{n-1} + \lambda \rho_{n}) a_{11} + 2\lambda a_{12}q_{n})} \varphi_{n}(x, y; \lambda).$$
(5.11)

Составим

$$R_{n}' = a_{11} \frac{\partial^{2} p_{n}'}{\partial x^{2}} - 2a_{12} \frac{\partial^{2} p_{n}'}{\partial x \partial y} + a_{22} \frac{\partial^{2} p_{n}'}{\partial y^{2}}$$

Очевидно, подобно (5.10), будем иметь

Таким образом, условия леммы, которые сформулированы и доказаны в работе [8], удовлетворены. Следовательно,

$$|\varphi_n(x, y; \lambda)| < \Psi_1(x, y)$$

или, учитывая (5.11), будем иметь

$$|p_{n}| < \frac{\lambda^{n-1}[(p_{n-1} + \lambda p_{n})a_{11} + 2\lambda a_{12}q_{n}]}{\theta} \Psi_{1}(x, y).$$
 (5.13)

Здесь $\Psi_1(x, y)$ — функция напряжений при кручении эллипса D^* $y^2 = 4e^3 x (b - x) = 0,$

который, легко видеть, охватывает область D, ограниченную кривой (1.7).

Кручение анизотропных стержней авнационного профиля

Функция напряжений для эллипса D* имеет вид [8]

$$\Psi_{1}(x, y) = \frac{\theta b^{2} \lambda^{2}}{a_{22} + 4\lambda^{3} a_{11}} \left\{ 1 - \frac{y^{2}}{b^{2} \lambda^{2}} - \frac{(2x - b)^{2}}{b^{2}} \right\}.$$
 (5.14)

Оценим выражения (5.7) при помощи (5.13) и (5.14).

$$\begin{aligned} |\zeta_{n}| &= \frac{2a_{22}}{\theta} \left| \iint_{D_{\lambda}} \rho_{n}\left(x, \, y; \, \lambda\right) \, dx dy \right| &\leq \frac{2a_{22}}{\theta} \iint_{D_{\lambda}} |\rho_{n}\left(x, \, y; \, \lambda\right)| \, dx dy < \\ &\leq \frac{2a_{23}}{\theta} \iint_{D_{\lambda}^{*}} |\rho_{n}\left(x, \, y; \, \lambda\right)| \, dx dy < \frac{a_{22}\lambda^{n-1} \left| \left(\rho_{n-1} + \lambda \rho_{n}\right) a_{11} + 2\lambda a_{12}q_{n} \right|}{\theta} \, T^{*}. \end{aligned}$$

$$(5.15)$$

тле

$$T^* = \frac{2}{\theta} \iint_{D^*} \Psi_1(x, y) \, dx dy = \frac{\pi \lambda^3 h^4}{2(a_{22} + 4\lambda^2 a_{11})}.$$
 (5.16)

Таким образом, учитывая (5.16), будем иметь

$$\zeta_n < \frac{\lambda^{n+2} \pi b^4}{2} \frac{a_{22} \left[(p_{n-1} + \lambda p_n) a_{11} + 2\lambda a_{12} q_n \right]}{0 \left(a_{22} + 4\lambda^2 a_{11} \right)} \quad (n = 2, 4...).$$
(5.17)

Несколько увеличивая правую часть неравенства (5.17), находим

$$|\zeta_n| < \frac{\lambda^{n+2} \pi b^4}{2} \frac{\left[(p_{n-1} + \lambda p_n) \, a_{11} + 2\lambda a_{12} q_n \right]}{6}$$
(5.18)

Чтобы оценить точность формулы приведенной геометрической жесткости кручения, вычислим относительную погрешность

$$|z_{n}| = \left| \frac{T - T_{\text{upada,}}^{(n-1)}}{T_{\text{npuda,}}^{(n-1)}} \right| = \frac{|\zeta_{n}|}{T_{\text{npuda,}}^{(n-1)}} < \frac{\lambda^{n+2} \pi b^{4}}{2 T_{\text{npuda,}}^{(n-1)}} \frac{\left[(p_{n-1} + \lambda p_{n}) a_{11} + 2\lambda a_{12} q_{n} \right]}{\theta},$$
(5.19)

Если мы хотим воспользоваться формулой (5.4), то относительная погрешность будет

$$\varepsilon_2 < \frac{\lambda^4 \pi b^4}{2T_{\mathrm{npu6}n.}^{(1)}} \frac{\left[\left(p_1 + \lambda p_2 \right) a_{11} + 2\lambda a_{12} q_2 \right]}{\theta}.$$

или, подставив значения T⁽¹⁾ из (5.4), получим

$$s_2 < \frac{3\pi\rho\lambda}{16\Delta^3 B\left(\frac{3m+1}{\rho}, 3q+1\right)} \frac{\left[(\rho_1 + \lambda\rho_2) a_{11} + 2\lambda a_{12}q_2\right]}{\theta}.$$
 (5.20)

Если при помощи (5.6) величину приведенной геометрической жесткости кручения анизотропного стержня желаем получить с точностью до 1%, то согласно (5.20) (учитывая, что $p_1 = \max\left\{\frac{\partial^2 P_1}{\partial x^2}\right\} =$

=0 значения λ должны удовлетворять неравенству

Э Изветия АН, серия физ.-мат. наук, № 2.

В. С. Саркисян

$$\frac{\frac{3\pi p\lambda^2}{16\Delta^3 B\left(\frac{3m+1}{p}, \ 3q+1\right)}}{\frac{a_{11}p_2 + 2a_{12}q_2}{9} < 0.01}$$

откуда находим

$$\lambda < 0.4\Delta \bigvee^{\prime} \frac{\Delta \, \theta \, B \left(\frac{3m+1}{p}, \ 3q+1\right)}{3\pi p \left(a_{11} p_{2} + 2a_{12} q_{2}\right)}. \tag{5.21}$$

Для наглядности рассмотрим численный пример. Пусть имеем $m = \frac{1}{2}$, p = q = 1, т. е. сечение стержня ограничено дугами полу-

кубической параболы (фиг. 4).

Вычисления показывают, что

$$p_2 = \frac{27\theta}{a_{22}}, \qquad q_2 = 0.$$
 (5.22)

Тогда из (5.21) при помощи (5.22) находим

$$\frac{h}{b} < 0.034 \sqrt{\frac{a_{22}}{a_{11}}}$$
 (5.23)

нли

$$\frac{H}{b} < \frac{0.034}{VG_*}$$
 (5.23')

Таким образом получаем следующий результат. Для жесткости кручения рассматриваемого авиационного профиля можно пользоваться практически точным выражением

$$C_t = 0,162 \frac{H^3 b}{a_{22}},\tag{5.24}$$

Таблица 1

если только имеет место (5.23).

Ниже, в таблицах 1 и 2, приведены некоторые значения $\frac{H}{b}$, подсчитанные по неравенству (5.23) при разных значениях коэффициен-

считанные по неравенству (5.23) при разных значениях коэффициентов деформации.

$\frac{G_{21}}{G_{11}} =$	1	0.5	0.4	0,25	0,10	0.05
$\frac{H}{b} <$	0,034	0,024	0,021	0,017	0,011	0,007
		21.3		1	1	Таблица 2
$\frac{G_{21}}{G_{11}} =$	1	9	16	25	40	50
$\frac{H}{b} <$	0,034	0,102	0,136	0,170	0.215	0,240

Кручение анизотропных стержней авнационного профиля-

Из таблицы 1 видно, что если приведенная физическая толщина $G_* = \frac{G_{13}}{G_{23}}$ возрастает, то приближенная формула (5.24) применима для очень тонких удлиненных профилей, а из таблицы 2 вилно, что если G_* убывает, то формулу (5.24) можно считать точной для достаточно тонких профилей.

Если принять

$$T = \frac{8\lambda^{3}b^{4}\Delta^{3}}{3} \frac{B\left(\frac{3m+1}{p}, 3q+1\right)}{p} + \frac{8\lambda^{3}b^{4}\Delta^{5}}{3a_{22}^{2i}p(h_{1}+h_{2})^{4}} \times$$

 $\times \left\{ (h_1 - h_2)^2 \left[a_{11} a_{22} \left(h_1 + h_2 \right)^2 - 12 a_{12}^2 h_1 h_2 \right] \delta_1(m, p, q) + 4 \left(h_1 + h_2 \right)^2 \times \right\}$

$$\times \left[(h_1 - h_2)^2 a_{12}^2 \delta_2(m, p, q) + h_1 h_2 a_{11} a_{22} \delta_3(m, p, q) \right] B\left(\frac{5m - 1}{p}, 5q - 1 \right),$$
(5.25)

то относительная погрешность, согласно (5.19), будет

$${}^{\mathbf{1}_{4}} < \frac{3\pi p\lambda^{3}}{160\Delta^{3}B\left(\frac{3m+1}{p}, \ 3q+1\right)} \frac{(p_{3}+\lambda p_{4}) \ a_{\mathbf{1}\mathbf{1}} + 2\lambda a_{\mathbf{1}\mathbf{2}}q_{4}}{1 + \frac{\lambda^{2}\Delta^{2}A_{3}}{a_{\mathbf{1}\mathbf{2}}^{2}(h_{1}+h_{2})^{4}} \frac{B\left(\frac{5m-1}{p}, \ 5q-1\right)}{B\left(\frac{3m+1}{p}, \ 3q+1\right)}$$

E AL

$$\begin{split} A_{3} &= (h_{1} - h_{2})^{2} \left[a_{11} a_{22} \left(h_{1} + h_{2} \right)^{2} - 12 a_{12}^{2} h_{1} h_{2} \right] \delta_{1} + \\ &+ 4 \left(h_{1} + h_{2} \right)^{2} \left[(h_{1} - h_{2})^{2} a_{12}^{2} \delta_{2} + h_{1} h_{2} a_{11} a_{22} \delta_{3} \right], \end{split}$$

откуда, потребовав, чтобы е4 < 0,01, получим, что значения х удовлетворяют неравенству

$$\lambda^4 + A\lambda^3 + B\lambda^2 + C < 0, \tag{5.26}$$

где

$$\begin{split} A &= \frac{p_3 a_{11}}{p_4 a_{11} + 2a_{12} q_4}, \\ B &= -\frac{0,16\Delta^{50} B \left(\frac{5m-1}{p}, 5q-1\right)}{3\pi p a_{22}^2 (h_1 + h_2)^4} \times \\ &\times \left\{ \frac{(h_1 - h_2)^2 \left[a_{11} a_{22} (h_1 + h_2)^2 - 12a_{12}^2 h_1 h_2\right] \delta_1}{p_4 a_{11} + 2a_{12} q_4} + \frac{4(h_1 + h_2)^2 \left[(h_1 - h_2)^2 a_{12}^2 \delta_2 + h_1 h_2 a_{11} a_{22} \delta_3\right]}{p_4 a_{11} + 2a_{12} q_4} \right\}, \\ Y &= -\frac{0,16\Delta^{30}}{3\pi p \left(p_4 a_{11} + 2a_{12} q_4\right)} B \left(\frac{3m+1}{p}, 3q+1\right), \end{split}$$
(5.27)

Для иллюстрации полученного результата опять рассмотрим численный пример для того же авиационного профиля $\left(m=rac{1}{2},\ p=q=
ight)$

=1). Вычисления показывают, что

$$p_{3} = q_{3} = 0$$

$$p_4 = 637,875 \frac{a_{11}0}{a_{22}^2}, \ q_4 = 40,5 \frac{a_{11}0}{a_{22}^2}$$

Тогда из (5.27) находим

$$A = 0, \quad B = \frac{738 \cdot 10^{-7} \cdot \frac{a_{22}}{a_{11}}}{1 + 0,129 \cdot \frac{a_{12}}{a_{11}}}, \quad C = -\frac{12922 \cdot 10^{-9} \frac{a_{22}}{a_{11}^2}}{1 + 0,129 \frac{a_{12}}{a_{11}}}$$

Учитывая это, из (5.26) находим

$$\frac{H}{b} < 2 \sqrt{\frac{a_{22}}{a_{11} + 0.129 a_{12}}} \cdot \sqrt{-0.00004 + 0.00359} \cdot \sqrt{1 + 0.129 \cdot \frac{a_{12}}{a_{11}}}$$

или, перейдя к общепринятым обозначениям, получим

$$\frac{H}{b} < 0.0126 \cdot \frac{\sqrt{89.75 \cdot \beta - 1}}{3\sqrt[3]{G_*}}, \tag{5.28}$$

где

$$\beta = \sqrt{1 + 0.129 \cdot \mu_{zx, zy}}, \qquad G_* = \frac{G_{13}}{G_{23}}$$

а µ_{2x, 2y} — коэффициент Ченцова [19—21], который характеризует сдвиг в плоскости, параллельной *гоу*, вызванный напряжением т_{xr}.

Для рассматриваемого стержня из (5.28) будем иметь

$$\frac{H}{b} < \frac{0.118}{\sqrt{G_*}},\tag{5.29}$$

так как $\beta = 1$.

Таким образом, если имеет место (5.28) для неортотропного стержня или (5.29) для ортотропного стержня, то

$$C_{\ell} = 0,162 \cdot \frac{H^3 b}{a_{22}} \left[1 - 1,428 \cdot \frac{H^2}{b^2} \frac{a_{11}}{a_{22}} \right]$$
(5.30)

можно считать точной формулой для жесткости кручения авиационного профиля (ограниченного полукубической параболой).

В таблицах 3 и 4 приведены некоторые значения $\frac{H}{b}$, подсчитанные по неравенству (5.29), при разных значениях коэффициента деформации, а в таблицах 5 и 6 приведены значения $\frac{H}{b}$, вычисленные по (5.28).

Кручение анизотропных стержней авиационного профиля

$u_{12} = 0$					1	Габлица З
$\frac{G_{23}}{G_{13}} =$	1	9	16	25	40	50
$\frac{H}{b} <$	0.118	0,354	0.472	0,590	0,745	0,834
$a_{12} = 0$						Таблица 4
$\frac{G_{23}}{G_{13}} =$	1	0,50	0,40	0,25	0,10	0,05
$\frac{H}{b} <$	0,118	0,083	0.074	0.059	0.037	0,026
μ _{2x, 2y}	0,4	-			3	Габлица 5
$\begin{array}{c} G_{23} \\ \widetilde{G}_{13} \end{array}$	1	9	16	25	40	50
$\frac{H}{h} <$	0,120	0,361	0,481	0.601	0.760	0,850
	-0.4					Габлина б

16/63163	0000					10.
$\frac{G_{21}}{G_{11}} =$	1	0,50	0,40	0,25	0,10	0,05
$\frac{H}{b} < 0$	0,120	0,085	0,076	0.060	0,038	0,017

Из этих таблиц видно, для каких анизотропных профилей верно выражение (5.30).

Ереванский государственный университет

Поступила 22 X1 1960

4. U. Umrquimh

ԵՐԿԱՐԱՑՎԱԾ ԱՎԻԱՑԻՈՆ ՊՐՈՖԻԼՆԵՐՈՎ ԼԱՅՆԱԿԱՆ ՀԱՏՎԱԾՔՆԵՐ ՈՒՆԵՑՈՂ ԱՆԻՉՈՏՐՈՊ ՊՐԻՉՄԱՅԱՁԵՎ ՁՈՂԵՐԻ ՈԼՈՐՈՒՄԸ

ԱՄՓՈΦՈՒՄ

Աշխատունքյան մեջ դիտարկված է երկարացված ընդեանուր տեսջի ավիացիոն պրոֆիլներով լալնական ճատվածջներ ունեցող անկղոտրոպ (ոչ օրնոտրոպ) պրիդմալաձև ձողերի ոլորման խնդիրը։

Լուծումը Ներկակացված է շարքով ըստ փոքը՝ ծ պարամետրի։ Ստացված են ամենաընդճանուր դեպքում լարումների ֆունկցիայի, շոշափող լարումների, մաքսիմում լարումների և ոլորման կոշտունկան ճամար արտաճալտուներու

Ուսամնասիրված է ոլորման կոշտության մոտավոր բանաձևի ճշգրատթյան չարցը։ Ստացված արդյունքների չամար կազմված են աղյուսակներ։ Դիտարկված են մի բանի կոնկրետ ինդիրներ։

ЛИТЕРАТУРА

- 1. Лейбензон Л. С. Собрание трудов. Том 1, Изд. АН СССР, М., 1951.
- 2. Duncan W. T. Torsion and Flexure of Cylinders and Tubes. "R. & M. ", № 1444, 1932.
- Паноз Д. Ю. Об одном методе решения красвых задач дофференциальных уравнений в частных производных. "ДАН СССР, новая серия", 3 (VIII), № 12 (62), 1935, 63-66.
- Панов Д. Ю. Решение красвых задач дифференциальных уравнений в частных производных для длишных и узких областей. Изв. АН СССР, серия математическая*, 1937.
- Икуи. Кручение стержней, имеющих авиационные профили "Trans. Japan. Soc. Mech. Engrs*, 20, №95, 1954, 462-465.
- Ванторин В. Д. О кручении авизотропной призмы, сечение которой ограничено кривой у⁸=k²x(1→x)². .ПММ^{*}. 3, вып. 3, 1939.
- Локшин А. Ш. К кручению анизотропных призм. "Записки Днепропетровского института народного образования", 1927.
- Саркисян В. С. Кручение анизотропных призматических стержней с удлиненным профилем. "Известия АН АрмССР, серия физ.-мат. наук* 12, № 2, 1959.
- Лехницкий С. Г. Теория упругости анизотропного тела. Госиздат технико-теоретической литературы, М.-Л., 1950.
- Янке Е. и Эмиде Ф. Таблицы функций с формулами и кривыми. ОГИЗ, Гостехизлат, М.—Л., 1948.
- 11. Ляв А. Математическая теория упругости. ОНТИ НКТП СССР, М.-Л., 1935.
- Griffith. Preliminary Report on the twisting of Propeller Blades. R. & M.*, № 454-1918.
- 13. Prescott I. Applied Elasticity, 1924.
- Olszak W. Uogólnienie analogii membranowej do zagadnien ukladow anizotropowych. "Arch. mech. stosowanej*, 1953, 5, № 1, 89-106.
- Лехницкий С. Г. Кручение многослойного прямоугольного стержня. "Инженерный сборник", 23, 1956.
- Саркисян В. С. Кручение многослойных призматических стержней прямоугольного поперечного сечения с учетом линейной ползучести. "Известя АН АрмССРсеря физ.-мат., наук[±], 12, № 4, 1959.
- Леонов М. Я. и Панасюк В. В. О приближенном определении жесткости при кручении. "Научные записки ин-та машиновел. и автоматики АН УССР*, 5, 1956, 46-50.
- 18 Martin A. I. On a formula for the torsional rigidity of thin—symmetrical—sections. .1. Math. and Phys^{*}. 38, № 1, 1957, 10-25.
- Ченцов Н. Г. Исследование фанеры, как ортотропной пластинки. .Технические заметки ШАГИ^{*}, № 9), 1936.
- Рабинович Л. Л. Об упругих постоянных и прочности анизотропных материалов. .Труды ЦАГИ*, № 582, 1946.
- Митинский А. Н. Упругие постоянные вревесины, как ортотропного материала. .Труды Лесотехнической академии им. С. М. Кирова*, № 63, 1948.
- Янпольский А. Р. Расчет крутильной жесткости аназотропното стержня. "Труды МВМИ", вып. П. 1955.

20.340.400 000 9-0500-050000 040.96000030 560.640.960 ИЗВЕСТИЯ АКАДЕМИИ НАУК АРМЯНСКОЙ ССР

Зрариш-Лирьбини, арилагрупские XIV, No 2, 1961 Физико-математические изуки

ФИЗИКА

Х. А. Симонян

Прохождение через квадратичный резонанс в синхротроне с жесткой фокусировкой

Полные уравнения бетатронных колебаний вокруг некоторой плоской периодической орбиты в синхротроне с жесткой фокусировкой даны в [1].

Здесь мы рассмотрим эффект совместного действия возмущений из-за флуктуаций квадратичной нелинейности и несимметрии поля огносительно плоскости орбиты (z = 0).

Уравнения движения имеют вид

$$\frac{d^2r}{db^2} - \left(\frac{l}{2\pi}\right)^2 \frac{n}{\rho^2} r = -\left(\frac{l}{2\pi}\right)^2 \frac{1}{H\rho} \left[\delta\left(\frac{1}{2}\frac{\partial^2 H}{\partial r^2}\right)(r^2 - z^2) + \frac{\partial^2 H}{\partial r \partial z} rz\right],$$

$$\frac{d^2z}{db^2} + \left(\frac{l}{2\pi}\right)^2 \frac{n}{\rho^2} z = \left(\frac{l}{2\pi}\right)^2 \frac{1}{H\rho} \left[2\delta\left(\frac{1}{2}\frac{\partial^2 H}{\partial r^2}\right)rz + \frac{1}{2}\frac{\partial^2 H}{\partial r \partial z}(z^2 - r^2)\right],$$
(1)

где r — означает горизонтальное, а z — вертикальное отклонения частицы от периодической орбигы; ρ — раднус этой орбиты. "Угол" 9 изменяется на длине периодического элемента l на величину 2π ,

 $\pi = -\frac{\rho}{H} \frac{\partial H}{\partial r} - \text{показатель спадания магнитного поля по радиусу;} \\ \delta \left(\frac{1}{2} \frac{\partial^2 H}{\partial r^2}\right) - \text{ошибка в квадратичной нелинейности; величина } \frac{\partial^2 H}{\partial r \partial z} - \text{описывает несимметрию поля огносительно плоскости } z = 0.$

Решение системы (1) ищем в виде

$$x_{k}(\theta) = a_{k}\varphi_{k} + a_{k}^{*}\varphi_{k}^{*},$$

$$\frac{dx_{k}(\theta)}{d\theta} = a_{k}\frac{d\varphi_{k}}{d\theta} + a_{k}^{*}\frac{d\varphi_{k}^{*}}{d\theta},$$

$$(k = r, z \quad x_{r} = r \quad x_{z} = z),$$

$$(2)$$

тде φ_k и φ_k^* —суть два линейно независимых решения уравнений (1) без правой части, нормированных условием

Х. А. Симонян

$$\varphi_k \frac{d\varphi_k^*}{d\theta} - \varphi_k^* \frac{d\varphi_k}{d\theta} = -2iw \tag{3}$$

(4)

с известными свойствами

$$\begin{split} \varphi_{k}\left(\boldsymbol{\theta}\right) &= f_{k}\left(\boldsymbol{\theta}\right) e^{i\int_{0}^{\mathbf{v}_{k}}d\boldsymbol{\theta}},\\ f_{k}\left(\boldsymbol{\theta}+2\pi\right) &= f_{k}\left(\boldsymbol{\theta}\right), \end{split}$$

у_k == у_k(θ) − мгновенная квази-частота бетатронных колебаний.

Полставляя (2) в (1) и учитывая (3), получим уравнение для коэффициентов $a_k(\theta)$

$$\begin{aligned} \frac{da_{r}}{d\theta} &= -\frac{\varphi_{r}^{*}}{2iw} \left(\frac{l}{2\pi}\right)^{2} \frac{1}{H_{p}} \left[\Delta_{1} \left(a_{r}^{2}\varphi_{r}^{2} + a_{r}^{*2}\varphi_{r}^{*2} + 2|a_{r}|^{2}|\varphi_{r}|^{2} - a_{z}^{*2}\varphi_{z}^{*2} - 2|a_{z}|^{2}|\varphi_{z}|^{2}\right) + \Delta_{2} \left(a_{r}a_{z}\varphi_{r}\varphi_{z} + a_{r}^{*}a_{z}^{*}\varphi_{r}^{*}\varphi_{z}^{*} + a_{r}a_{z}^{*}\varphi_{r}\varphi_{z}^{*} + a_{r}^{*}a_{z}^{*}\varphi_{r}^{*}\varphi_{z}^{*}\right], \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} & -a_{z}^{2}\varphi_{z}^{2} - a_{z}^{*2}\varphi_{z}^{*2} - 2|a_{z}|^{2}|\varphi_{z}|^{2}\right) + \Delta_{2} \left(a_{r}a_{z}\varphi_{r}\varphi_{z} + a_{r}^{*}a_{z}^{*}\varphi_{r}\varphi_{z}^{*} + a_{r}^{*}a_{z}^{*}\varphi_{r}\varphi_{z}^{*} + a_{r}^{*}a_{z}^{*}\varphi_{r}\varphi_{z}^{*}\right), \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} & \frac{da_{z}}{d\theta} = \frac{\varphi_{z}^{*}}{2iw} \left(\frac{l}{2\pi}\right)^{2} \frac{1}{H_{p}} \left[2\Delta_{1} \left(a_{r}a_{z}\varphi_{r}\varphi_{z} + a_{r}^{*}a_{z}^{*}\varphi_{r}^{*}\varphi_{z}^{*} + a_{r}^{*}a_{z}^{*}\varphi_{r}^{*}\varphi_{z}^{*} + a_{r}^{*}a_{z}^{*}\varphi_{r}^{*}\varphi_{z}^{*}\right) + \frac{1}{2}\Delta_{2} \left(a_{z}^{2}\varphi_{z}^{2} + a_{z}^{*2}\varphi_{z}^{*2} + a_{z}^{*2}\varphi_{z}^{*2}\right) + \end{aligned}$$

$$+ 2 |a_{z}|^{2} |\varphi_{z}|^{2} - a_{r}^{2} \varphi_{r}^{2} - a_{r}^{*2} \varphi_{r}^{*2} - 2 |a_{r}|^{2} |\varphi_{r}|^{2} \Big) \bigg] \cdot$$
(6)

где введены обозначения

$$\Delta_1 = \delta \left(\frac{1}{2} \frac{\partial^2 H}{\partial r^2} \right), \qquad \Delta_2 = \frac{\partial^2 H}{\partial r \partial z}. \tag{7}$$

Правые части уравнений (5) и (6) являются 'малыми периодическими возмущениями, зависящими от частот ч_{г, г} и, несмотря на свою малость, при определенных резонансных значениях этих частот могут дать большой вклад в изменение величин a_8 (6).

Учитывая это, мы можем оставить в правых частях (5) в (6) только резонансные члены и в первом приближении отбросить нерезонансные. Полученные таким способом резонансные уравнения первого приближения совпадают с так называемыми укороченными уравнениями, полученными по методу Крылова и Боголюбова [2].

Учет нерезонансных членов и оценка их влияния проводится по резонансной теории возмущений, подробное изложение которой дано. в частности, в [1].

Из уравнений (5) и (6) видно, что резонансы (при которых правые части обращаются в постоянные, если $a_k = \text{const}$) могут возникнуть при соотношениях

Прохождение через квадратичный резонанс в снихротроне

$$v_{r,z} = \frac{k}{M}, \qquad 3v_{r,z} = \frac{k}{M},$$

$$v_{r,z} + 2v_{z,r} = \frac{k}{M}, \qquad 2v_{r,z} - v_{z,r} = \frac{k}{M},$$
(8)

т. к. функции Δ_1 и Δ_2 имеют период в один оборот

$$\Delta_{\mathbf{1}} \left(\theta + 2\pi \mathcal{M} \right) = \Delta_{\mathbf{1}} \left(\theta \right),$$

$$\Delta_{\mathbf{a}} \left(\theta + 2\pi \mathcal{M} \right) = \Delta_{\mathbf{a}} \left(\theta \right),$$
(9)

М-число периодических секторов.

Мы не будем рассматривать резонансы при $v_{r,z} = \frac{k}{M}$, т. к. частоты $v_{r,z}$ всегда выбираются в пределах

$$\frac{k}{M} - \frac{1}{2M} < \mathsf{v}_{r,z} < \frac{k}{M}, \quad * \tag{10}$$

а также резонансы на разности 2_{2, г} — _{2, г} = $\frac{k}{M}$, дающие, как известно, только связь колебаний.

Истинные резонансы при $3v_{r,z} = \frac{k}{M}$ и $2v_{r,z} + v_{z,r} = \frac{k}{M}$ (назовем их квадратичными) из-за синхротронных колебаний бетатронной частоты могут неоднократно проходиться. Оценим прирост амплитуды, например, радиальных колебаний при однократном прохождении через квадратичный резонанс.

Учитывая, что частоты обычно выбираются близкими -

$$|\mathbf{v}_{t} - \mathbf{v}_{z}| \ll \mathbf{v}_{t,z} = \mathbf{v}, \tag{11}$$

получим резонансное уравнение для а,

$$\frac{da_r}{d\theta} = -\left(\frac{l}{2\pi}\right)^2 \frac{1}{2\,lw\rho} \left(a_r^{*2}g_1e^{i\gamma_1} + a_z^{*2}g_2e^{i\gamma_2} + a_r^{*}a_z^{*}g_3e^{i\gamma_3}\right) \times \\ \times \exp\left\{-3i\int_{0}^{\theta} \left(v - \frac{k}{3M}\right)d\theta\right\},$$
(12)

где

$$g_{1}e^{i\gamma_{1}} = \frac{1}{2\pi MH} \int_{0}^{2\pi M} \Delta_{1}f_{r}^{*3}e^{-i\frac{k}{M}\theta} d\theta, \qquad (13),$$
$$g_{2}e^{i\gamma_{1}} = \frac{1}{2\pi MH} \int_{0}^{2\pi M} \Delta_{1}f_{r}^{*}f_{z}^{*2}e^{-i\frac{k}{M}\theta} d\theta,$$

N. A CHMOHAH

$$g_3 e^{i\gamma_5} = \frac{1}{2\pi M H} \int_0^{2\pi M} \Delta_2 f_r^{*2} f_{\pm} e^{-i\frac{k}{M}b} d\theta.$$
(13)

Вблизи резонанса $\sim \sim_{\rm pea} = \frac{k}{3\,M}$ можно пользоваться разложением

$$\nu(\theta) = \nu_{\text{pen}} + \left(\frac{d\nu}{d\theta}\right)_{\text{pen}} (\theta - \theta_{\text{pen}}) + \frac{1}{2} \left(\frac{d^2\nu}{d\theta^2}\right)_{\text{pen}} (\theta - \theta_{\text{pen}})^2 + \cdots$$
(14)

причем для случая v_{pes} ≠ 0 можно отбросить последний член в (14). 1) Рассмотрим этот основной случай. Тогда (12) примет вид

$$\frac{da_{r}}{d\theta} = -\left(\frac{l}{2\pi}\right)^{2} \frac{1}{2iwp} \left(a_{r}^{*2}g_{1}e^{i\gamma_{1}} + a_{z}^{*2}g_{2}e^{i\gamma_{2}} + a_{r}^{*}a_{z}^{*}g_{3}e^{i\gamma_{3}}\right) \times \\ \times \exp\left\{\frac{3}{2}iv_{pes}^{'}\left(\theta - \theta_{pes}\right)^{2}\right\}.$$
(15)

Полагая резонанс достаточно тонким, получим

$$|\Delta a_r| \approx \left(\frac{l}{2\pi}\right)^2 \frac{1}{2\omega\rho} \sqrt{\frac{2\pi}{3v_{peq}^*}} |a_r^{*2}g_1e^{i\gamma_1} + a_z^{*2}g_2e^{i\gamma_2} + a_r^*a_z^*g_3e^{i\gamma_1}|.$$
(16)

Фазы ү1, ү2, ү3 имеют самые различные значения, т. к. они получены в результате интегрирования разных величин.

Предполагая статистическую независимость возмущений в различных магнитах, получим

$$\overline{|\Delta a_r|^2} \approx \left(\frac{l}{2\pi}\right)^4 \left(\frac{1}{2w\rho}\right)^2 \frac{2\pi}{3\nu_{\text{pes}}^2} \left(|a_r|^4 \overline{g}_1^2 + |a_2|^4 \overline{g}_2^2 + |a_r|^2 |a_2|^2 \overline{g}_3^2\right), \quad (17)$$

где усреднение проведено по различным величинам

$$\begin{split} & \left(\frac{H_2}{H}\right)_1 = \frac{1}{2} \frac{\partial^2 H/\partial r^2}{H} \quad \text{is} \quad \left(\frac{H_2}{H}\right)_2 = \frac{\partial^2 H/\partial r \partial z}{H}, \\ & \overline{g}_1^2 \approx \frac{1}{4\pi^2 M} \overline{\left(\frac{H_2}{H}\right)_1^2} \left\{ \left\| \int_0^\pi \varphi_r^{*3} d\theta \right\|^2 + \left\| \int_0^{2\pi} \varphi_r^{*3} d\theta \right\|^2 \right\}, \\ & \overline{g}_2^2 \approx \frac{1}{4\pi^2 M} \overline{\left(\frac{H_2}{H}\right)_1^2} \left\{ \left\| \int_0^\pi \varphi_r^{*} \varphi_z^{*2} d\theta \right\|^2 + \left\| \int_0^{2\pi} \varphi_r^{*} \varphi_z^{*2} d\theta \right\|^2 \right\}, \\ & \overline{g}_3^2 \approx \frac{1}{4\pi^2 M} \overline{\left(\frac{H_2}{H}\right)_2^2} \left\{ \left\| \int_0^\pi \varphi_r^{*2} \varphi_z d\theta \right\|^2 + \left\| \int_0^{2\pi} \varphi_r^{*2} \varphi_z^{*2} d\theta \right\|^2 \right\}. \end{split}$$

1

(18)

Введя фазу $\psi_k(\theta)$ по формуле

Прохождение через квадратичный резонанс в синхротроне

$$a_k(0) = \frac{A_k e^{l \frac{1}{\nabla}_k}}{2 |\varphi|_{\max}},$$

$$|\varphi|_{\max} \approx |\varphi|_{\max} = |\varphi|_{\max}^1$$

и усредняя по этим фазам, получим

$$\overline{\Delta A_r^2} \approx \left(\frac{l}{2\pi}\right)^4 \left(\frac{1}{2wp}\right)^2 \frac{2\pi}{3v_{\text{pea}}} \frac{\left[A_r^4 \overline{g}_1^2 + A_z^4 \overline{g}_2^2 + A_r^2 A_z^2 \overline{g}_3^2\right]}{4 |\varphi|_{\text{max}}^2} \cdot$$
(191)

Вблизи центра области устойчивости выполняется соотношение

$$\frac{\Delta v}{v} \approx -\frac{\Delta z}{z}$$
(20)

где Δу — отклонение частоты и Δε — отклонение энергии при синхротронных колебаниях.

В линейном приближении

$$\frac{\Delta \varepsilon}{\varepsilon} = \left(\frac{\Delta \varepsilon}{\varepsilon}\right)_{\max} \cos \Theta t, \tag{21}$$

где Q - частота синхротронных колебаний.

Подставляя значение удел из (20) и (21) в (191), получим

$$\Delta A_r^2 \approx \left(\frac{l}{2\pi}\right)^4 \left(\frac{1}{2\varpi_p}\right)^2 \frac{2\pi}{3} \frac{\omega_0 M}{4+\varphi |_{\max}^2 \left(\Delta^{\gamma}\right)_{\max} \Omega \sin \Omega t_{\max}} \times \left[A_r^4 \overline{g}_1^2 + A_r^4 \overline{g}_2^2 + A_r^2 A_r^2 \overline{g}_3^2\right], \qquad (22_1)$$

где wo - частота обращения.

При грубой оценке эффекта можно положить

$$\left(\frac{H_2}{H}\right)_1^2 \sim \left(\frac{H_2}{H}\right)_2^2, \quad A_r \sim A_z \sim A, \quad \sin \Omega t_{\text{pes}} = \frac{1}{2}, \\
\overline{g}_1^2 \sim \overline{g}_2^2 \sim \overline{g}_3^2 \sim \left(\frac{l_M}{l}\right)^2 \frac{|\varphi|_{\text{max}}^6}{M} \left(\frac{H_2}{H}\right)_1^2,$$
(23)

где l_M — длина магнита.

Тогда

$$\overline{\Delta A}^2 \sim 0.5 \cdot 10^{-3} \left(\frac{\mathcal{U}_{AI}}{\rho}\right)^{\alpha} \frac{\omega_0 |\varphi|_{max}^4}{\Omega w^4 (\Delta v)_{max}} A^4 \left(\frac{H_2}{H}\right)_1^2.$$
(24)

 В случае, когда у = 0 берем следующий член в разложении (14). Уравнение (12) приобретает вид

$$\frac{da_{r}}{d^{\eta}} = -\left(\frac{l}{2\pi}\right)^{2} \frac{1}{2w_{p}} \left(a_{r}^{*2}g_{1}e^{i\gamma_{1}} + a_{z}^{*2}g_{2}e^{i\gamma_{2}} + a_{r}^{*}a_{z}^{*}g_{3}e^{i\gamma_{3}}\right) \times \\ \times \exp\left\{-\frac{1}{2}i\nu_{pes}^{*}\left(\theta - \theta_{pes}\right)^{3}\right\} \cdot$$
(15₂)

При тех же предположениях, что и в пункте 1), получим

$$|\Delta a_{r}| \approx \left(\frac{l}{2\pi}\right)^{2} \frac{1}{2w\rho} |a_{r}^{i\gamma}g_{i}e^{i\gamma_{i}} + a_{r}^{*2}g_{i}e^{i\gamma_{i}} + a_{r}^{*}a_{r}^{*}g_{3}e^{i\gamma_{i}}| \times \\ \times \frac{2\pi}{3} \frac{1}{\sqrt[3]{0.5\gamma_{pes}^{*}} \cdot \Gamma\left(\frac{q}{s}\right)} \cdot$$
(16)

откуда

$$\begin{aligned} \overline{|\Delta a_r|^2} \approx \left(\frac{l}{2\pi}\right)^4 \left(\frac{1}{2wp}\right)^2 \left(\frac{2\pi}{3}\right)^2 \frac{1}{\Gamma^2\left(\frac{2}{4}\right)\left(0.5\,v_{pen}^*\right)^{v_0}} \times \\ \times \left(|a_r|^4 \overline{g_1^2} + |a_z|^4 \overline{g_2^2} + |a_r|^2 |a_z|^2 \overline{g_3^2}\right). \end{aligned} \tag{17}$$

Усредняя по фазам ф. (6), получим

$$\overline{\Delta A_r^2} \approx \left(\frac{l}{2\pi}\right)^4 \left(\frac{\pi}{3w\rho}\right)^2 \left(\frac{1}{2|\varphi|_{\max} \cdot \Gamma(2/3)}\right)^2 \times \left(\frac{1}{0.5 v_{pex}^2}\right)^{N_s} [A_r^4 \overline{g}_1^2 + A_z^4 \overline{g}_2^2 + A_r^2 A_z^2 \overline{g}_3^2].$$
(192)

Подставим значение » из (20) и (21) в (192)

$$\overline{\Delta A_{r}^{2}} \approx \left(\frac{l}{2\pi}\right)^{4} \left(\frac{\pi}{3w_{P}}\right)^{2} \left(\frac{1}{2|\varphi|_{\max} \cdot \Gamma(2/_{4})}\right)^{2} \left(\frac{(M\omega_{B})^{2}}{0.5 (\Delta \nu)_{\max} \Omega^{2} \cos \Omega t_{pen}}\right)^{\nu_{1}} \times \left[A_{r}^{4} \overline{g}_{1}^{2} + A_{r}^{4} \overline{g}_{2}^{2} + A_{r}^{2} A_{r}^{2} \overline{g}_{3}^{2}\right].$$

$$(22_{2})$$

При грубой оценке, согласно (23), получим

$$\overline{\Delta A^2} \sim 0.72 \cdot 10^{-3} \left(\frac{ll_M}{p}\right)^2 \frac{|\varphi|_{max}^4}{\varpi^2} \frac{M^{3/\epsilon}}{(\Delta v)_{max}^{4_{\theta}}} \left(\frac{\omega_0}{\Omega}\right)^{3/\epsilon} A^4 \left(\frac{H_2}{H}\right)_1^2. \tag{24}$$

За все время ускорения, частица проходит через резонанс *n* раз (*n* — число фазовых колебаний за цикл ускорения). Поэтому полный прирост амплитуды за время ускорения равен

$$\overline{A}_{\ell}^{2} = \sum \Delta \overline{A}_{\ell}^{2}, \qquad (25)$$

Принимая оценку (24₁), (24₂) и возлагая требования на A_r^2 , можно получить допуск на величниу $\sqrt{\left(\frac{H_s}{H}\right)^2}$.

В качестве примера найдем допуски на $\sqrt{\left(\frac{H_2}{H}\right)^2}$ в электрояном ускорителе с жесткой фокусировкой.

Полагая A ~ (0,45 → 0,56) см (в формулы входят амплитуды свободных колебаний вокруг периодической орбиты) Прохождение через квадратичный резонанс в синхротроне

$$\frac{\mathcal{U}_{\mathcal{M}}}{\rho} \sim 130 \, cm, \qquad \mathcal{M} \, (\Delta \nu)_{\max} \sim 3 \cdot 10^{-2}, \qquad |\varphi|_{\max}^2 \sim 8.5, \qquad \frac{\omega_0 \mathcal{M}}{Q} \sim 25 \cdot 10^{\alpha}.$$

 $w = 1, n = 100 \div 300,$

согласно (241) получим

$$\overline{\Delta A^2} \sim (2 - 4, 5) \cdot 10^6 \left(\frac{H_2}{H}\right)^2, \tag{26_1}$$

а согласно (242)

$$\overline{\Delta A^2} \sim (0,4 := 1) \cdot 10^5 \overline{\left(\frac{H_2}{H}\right)^2}.$$
(26₂)

Полный прирост амплитуды за время ускорения соответственно равен

$$\overline{A}^2 \sim (100 \div 1000) \cdot 10^6 \left(\frac{H_2}{H}\right)^2,$$
 (27₁)

$$\overline{A}^2 \sim (10 \div 100) \cdot 10^5 \overline{\left(\frac{H_2}{H}\right)^2}.$$
(27₂)

Потребуем, например, чтобы $\overline{\Delta A^2} < 10^{-2} c M^2$.

Тогда в первом случае $\sqrt{\left(\frac{H_2}{H}\right)^2} \sim (0.5 \div 0.7) \cdot 10^{-4}$, а во вто-

м случае
$$\sqrt{\left(\frac{H_2}{H}\right)^2} \sim (0,3+0,5) \cdot 10^{-3}.$$

Это является жестким допуском на флуктуации нелинейности второго порядка и поэтому необходимо соответствующим выбором рабочей частоты избегать прохождения через квадратичные резонансы.

Автор глубоко признателен Ю. Ф. Орлову за обсуждения, стимулирующие возникновению настоящей работы.

Физический институт АН Армянской ССР

00

Поступила 26 V 1960

Խ. Ս. Սիմոնյան

ԱՆՑՈՒՄԸ ՔԱՌԱԿՈՒՍԱՅԻՆ ՌԵԶՈՆԱՆՍԻ ՄԻՋՈՎ ԿՈՇՏ ՖՈԿՈՒՍԱՑՄԱՄԲ ՍԻՆԽՐՈՖԱԶԱՏՐՈՆՈՒՄ

ԱՄՓՈՓՈՒՄ

Տվլալ աշխատուխյան մեջ ըննարկված է ըստակուսային ոչ-ղծալին ֆլլուկաուացիաներով և օրբիտի հարխուխյան նկատմամբ մագնիսական դաշտի ոչ-սիմետրիկուխյամբ պայմանավորված գրգռումների համատեղ ազգեցուխյան էֆեկտը։

Ստացված է և լուծված շարավղային տատանումների, ալսպես կոչված, «եզոնանսալին հավասարումը։

Ուսումնասիրված են ռեղոնանսով անցնելու երկու հիմնական դեպքեր, որոնը պալմանավորված են բետատրոնալին հահախականության սինխրոտրոնալին տատանումներով։

Գնահատված է ռեղոնանսով անցնելիս ստացված շարավղային տատանումների ամպլիտուդալի աճը։

Արդյուն քները բերված են ֆորմուրոների տես քով, օրոնք պարունակում են արադացուցչի պարամետրները։

ЛИТЕРАТУРА

- Орлов Ю. Ф. Нелинейная теория бетатронных колебаний в ускорителе с жесткой фокусировкой. Диссертация, Ергосунт, 1958
- 2. Крылов Н. М. и Боголюбов Н. Н. Введение в целинейную мехацику. Кнев. 1937.
- Рыжик И. М. и Градитейн И. С. Таблицы интеградов, сумм рядов и произведений. Гостехиздат, М.-Л., 1951.
- Ватсон Г. Н. Теория бесселевых функций. Часть І, Иадательство Иностранной литературы, М., 1949.
20340405 000 95805050606 040960508 Sb954096 ИЗВЕСТИЯ АКАДЕМИН НАУК АРМЯНСКОЯ ССР

Эраріна- марыман, арманерінійсь XIV, No 2, 1961 Физико-математические науки

ФИЗИКА

В. А. Шахбазян

О радиационных поправках низших порядков в скалярной квантовой электродинамике

При рассмотрении репормализационной группы в скалярной электродинамике [1]—[3] были использованы приближенные выражения радиационных поправок низших порядков к одночастичным функциям Грина и вершинным частям, справедливые в ультрафиолетовой и инфракрасной областях (см., например, ф-лы (16) в [1]). Представляют, однако, интерес также точные выражения указанных поправок. Ниже приводятся формулы радиационных поправок низших порядков к мезонной и фотонной функциям Грина, справедливые во всей области изменения импульсного аргумента, расчет дважды логарифмической ультрафиолетовой асимптотики вершинной части порядка е² и инфракрасной асимптотики четырехвершинной функции □₁ (определение последней см. в [1]—[3]). В последнем разлеле статьи излагается получение второго обобщенного тождества Уорда в скалярной электродинамике. Рассмотрение везде проводится в формализме Дэффина-Кеммера.

§ 1. Радиационные поправки низших порядков к мезонной и фотонной функциям Грина

Пользуясь методом, развитым в [4], для мезонной собственноэнергетической части получаем во втором порядке теории возмушений

$$\begin{split} \Sigma_{M}^{(2)}(p) &= -\frac{3e^{2}}{8\pi^{2}} X \frac{M^{2}}{m} + \left(\frac{3e^{2}}{64\pi^{2}} - \frac{e^{2}d_{1}^{0}}{64\pi^{2}}\right) \ln\left(\frac{M}{m}\right)^{2} (\overset{*}{p} - m) + \\ &+ \left(\frac{5e^{2}}{64\pi^{2}} + \frac{e^{2}d_{1}^{0}}{64\pi^{2}}\right) m \ln\left(\frac{M}{m}\right)^{2} - \frac{3e^{2}(d_{1}^{0} - 1)}{64\pi^{2}} \ln\left(\frac{M}{m}\right)^{2} \left(\frac{p^{2} - m^{2}}{m}\right) X + \\ &+ \frac{e^{2}}{64\pi^{2}} \left\{ -2\frac{p^{2} - m^{2}}{m^{2}} \left(\overset{*}{p}\frac{p^{2} + m^{2}}{p^{2}} + 2m\right) A(p) - 2\frac{p^{2} - m^{2}}{p^{2}} \overset{*}{p} + \right. \\ &+ \left[\overset{*}{p} - m + \frac{3X}{m} \left(p^{2} - m^{2}\right) \right] \frac{p^{2} - m^{2}}{m^{2}} \left(\frac{p^{2} + m^{2}}{p^{2}} A(p) + \frac{m^{2}}{p^{2}}\right) (d_{1}^{0} - 1) + \end{split}$$

В. А. Шахбазян

$$+4m\frac{\hat{p}^{2}}{p^{2}}\cdot\frac{p^{2}-m^{2}}{p^{2}}\left[A\left(p\right)+1\right]\left(d_{I}^{0}-1\right)+$$

$$+ \left[2m \, \frac{\hat{p}^2}{m^2} \cdot \frac{p^2 - m^2}{p^2} - \frac{2}{m} \left(\hat{p}^2 - m^2 \right) \right] \left(d_t^0 - 1 \right) \right\}, \tag{1.1}$$

где

$$A(p) = \begin{cases} \frac{m^2}{p^2} \ln \left| \frac{p^2 - m^2}{m^2} \right|, & |p^2 - m^2| \gg \lambda_0^2 \\ \frac{1}{2} \ln \frac{\lambda_0^2}{m^2}, & p^2 = m^2, \end{cases}$$

 λ_0 —фиктивная масса фотона, введенная для устранения инфракрасной расходимости. Выражение для A(p) получено с точностью до мнимой части. Из (1.1) следует, что при снятии промежуточной регуляризации Паули-Вилларса (т. е. при $M \to \infty$) $\Sigma_M(p)$ расходится. Как извество [4], после устранения расходимостей из *S*-матрицы, регулярные части диаграмм, содержавших особености, определяются с точностью до конечных полиномов по импульсам той же степени и операторной структуры, что и устраненные сингулярные члены. Поэтому регулярная часть (1.1) будет определяться с точностью до членов $\sim (p - m) \sim X \frac{p^2 - m^2}{m^2}$, $\sim m$, $\sim Xm$ с произвольными коэффициентами. Опре-

деляя произвольные постоянные из условия обращения в нуль радиационных поправок во внешние линии, мы получим не содержащее произвола конечное выражение для $\Sigma(p)$.

Учитывая, что полная мезонная функция Грина определяется формулой

$$G(p) = \Delta^{c}(p) + \Delta^{c}(p) \Sigma(p) G(p), \qquad (1.2)$$

мы получим следующее выражение $G_{(2)}(p)$ с точностью до членов третьего порядка по e

$$G_{(2)}(p) = \frac{1}{m} \frac{m^2 a_{(2)}(p) + (\hat{p}^2 - p^2) b_{(2)}(p) + m \hat{p} d_{\mathcal{M}}^{(2)}(p)}{m^2 - p^2} - \frac{1}{m} Y_{\varphi_{(2)}}(p), \qquad (1.3)$$

где

$$\begin{split} a_{(2)}\left(p\right) &= 1 + \frac{e^2}{64\pi^2} \left[\left(4 \frac{p^2 - m^2}{p^2} - 4 \frac{m^2}{p^2} - 12 \right) \ln \left| \frac{p^2 - m^2}{m^2} \right| + \right. \\ &+ \left(4 \frac{p^4 - m^4}{p^4} + 4 \frac{m^2}{p^2} \cdot \frac{p^2 + m^2}{p^2} \right) \ln \left| \frac{p^2 - m^2}{m^2} \right| \left(d_l^0 - 1 \right) + \\ &+ 4 \frac{p^2 - m^2}{p^2} \left(d_l^0 - 1 \right) + 4 \frac{p^2 + m^2}{p^2} \left(d_l^0 - 1 \right) + \end{split}$$
(1.4)

О раднационных поправках в квантовой электродинамике

$$+2\frac{p^{2}+m^{2}}{p^{2}}(d_{l}^{0}-1)+2(d_{l}^{0}-1)\bigg],$$

$$b_{(2)}(p) = 1+\frac{e^{2}}{64\pi^{2}}\bigg[-4\frac{m^{2}-p^{2}}{p^{2}}\cdot\frac{m^{2}+p^{2}}{p^{2}}\ln\bigg|\frac{p^{2}-m^{2}}{m^{2}}\bigg|-$$

$$-16\frac{m^{2}}{p^{2}}\ln\bigg|\frac{p^{2}-m^{2}}{m^{2}}\bigg|+4\bigg(\frac{p^{2}-m^{2}}{p^{2}}\cdot\frac{p^{2}+m^{2}}{p^{2}}+$$

$$+\frac{m^{4}}{p^{4}}\cdot\frac{p^{2}+m^{2}}{p^{2}}\bigg)\ln\bigg|\frac{p^{2}-m^{2}}{m^{2}}\bigg|(d_{l}^{0}-1)+$$

$$(1.5)$$

$$(p^{2}-m^{2}-m^{2}-p^{2}+m^{2})=0$$

$$+4\left(\frac{p^{2}-m^{2}}{p^{2}}+\frac{m^{2}}{p^{2}}\cdot\frac{p^{2}+m^{2}}{p^{2}}\right)(d_{l}^{0}-1)+2\frac{p^{2}+m^{2}}{p^{2}}(d_{l}^{0}-1)+\\+8\left(3-d_{l}^{0}\right)A\left(m^{2}\right)+4\left(4-3d_{l}^{0}\right)\right],$$

$$\begin{aligned} d_{M}^{(2)}(p) &= 1 + \frac{e^{2}}{64\pi^{2}} \left[-2\left(\frac{p^{2}+m^{3}}{p^{2}}\right)^{2} \ln\left|\frac{p^{2}-m^{2}}{m^{2}}\right| - 8\frac{m^{2}}{p^{2}}\ln\left|\frac{p^{2}-m^{2}}{m^{2}}\right| - \\ &- 2\frac{p^{2}+m^{2}}{p^{2}} + 4\frac{p^{2}-m^{2}}{p^{2}} \cdot \frac{p^{2}+m^{2}}{p^{2}}\ln\left|\frac{p^{2}-m^{2}}{m^{2}}\right| (d_{l}^{0}-1) + \\ &+ 8\frac{m^{4}}{p^{4}}\ln\left|\frac{p^{2}-m^{2}}{m^{2}}\right| (d_{l}^{0}-1) + \left(4\frac{p^{2}-m^{2}}{p^{2}} + 8\frac{m^{2}}{p^{2}}\right) (d_{l}^{0}-1) + \\ &+ 8(3-d_{l}^{0})A(m^{2}) + 4(3-d_{l}^{0})\right], \end{aligned}$$

$$\varphi_{(2)}(p) = \frac{3e^2}{64\pi^2} \left[\frac{p^2 - m^2}{p^2} \left(\frac{p^2 + m^2}{p^2} \ln \left| \frac{p^2 - m^2}{m^2} \right| + 1 \right) \right] (d_l^0 - 1). \quad (1.7)$$

При $|p^2| \gg m^2$ нетрудно получить выражения для $a_{(2)}(p)$, $b_{(2)}(p)$, $d_M^{(2)}(p)$ и $\varphi_{(2)}(p)$, гриведенные в [1].

В инфракрасной области, т. е. при $p^2 \rightarrow m^2$, имеем в согласии с [5] н [6]

$$a_{(2)}(p) = b_{(2)}(p) = d_{\mathcal{M}}^{(2)}(p) = 1 + \frac{e^2}{8\pi^2} \left(d_1^0 - 3 \right) \ln \left| \frac{p^2 - m^2}{m^2} \right|, \qquad (1.8)$$
$$\varphi_{(2)}(p) \to 0,$$

Аналогично можно получить выражение для поперечной функции Грина фотона

$$D_{tr}^{C_{mn}}(k) = -\frac{d(k^2)}{k^2} \left(g^{mn} - \frac{k^m k^n}{k^2} \right).$$
(1.9)

С точностью до члена ~ e^4

$$d_{(2)}(k^2) = 1 + \frac{e^2}{16\pi^2} I(k^2), \qquad (1.10)$$

6 известна АН, серия физ.-мат. наук, № 2

где

$$I(k^{2}) = \int_{0}^{1} dx \left[4x \left(1 - x \right) - 1 \right] \ln \left| \frac{m^{2} - x \left(1 - x \right) k^{2}}{m^{2}} \right|.$$
(1.11)

Произведя те же преобрязования, что и в [4], придем к следующему параметрическому представлению [7], [8] фотонной функции Грина

$$D_{(2)_{tr}}^{C_{mn}}(k) = -\left(g^{mn} - \frac{k^m k^n}{k^2}\right) \left[\frac{1}{k^2 + i\varepsilon} + \frac{e^z}{48\pi^2} \int_{i_m}^{\infty} dM^2 \frac{(1 - 4m^2/M^2)^{\gamma_h}}{M^2 (M^2 - k^2 + i\varepsilon)}\right]$$
(1.12)

При $|k^2| \gg m^2$

$$d(k^2) = 1 + \frac{e^2}{48\pi^2} \ln \left| \frac{k^2}{m^2} \right| + \cdots$$
 (1.13)

§ 2. О радиационных поправках к вершинным частям

Рассмотрим радиационные поправки к вершинным частям Г и (определение Г и см. [1], [2]). При их вычисления в общем случае не удается избавиться от конечных ин егрирований. Поэтому получающиеся выражения выписывать не будем. Ограничимся нахождением дважды-логарифмической асимптотики функции Г порядка е² и инфракрасной асимптотики функции и инфракрасной асимптотики функции и порядка е² и *h*. Методика нахождения дважды-логарифмической асимптотики вершинной части порядка e² была разработана Судаковым [9] для спинорной электродинамики. Техника вычисления типового интеграла, дающего двойной логарифм, в скалярной з ектродинамике сохраняется без изменения. Раз. ичие в зникает при исследовании матричных структур. Типовой интеграл имеет вид

$$J = \int \frac{d^4k'}{[(p-k')^2 + i\varepsilon]} \frac{d^4k'}{[(q-k')^2 + i\varepsilon](k'^2 + i\varepsilon)}$$
(2.1)

Асимптотика Ј при

$$|k^{2}| \sim |pq| \gg |q^{2}|, |p^{2}| \gg m^{2}$$
(2.2)

имеет вид [9]

$$J = -\frac{i}{\xi pq} \ln \left| \frac{pq}{q^2} \right| \ln \left| \frac{pq}{p^2} \right|.$$
 (2.3)

В числителе подинтегрального выражения вершинной части

$$\sum_{i} g^{ii} \left\{ \Gamma^{i} \left[\left(\overset{\star}{q} - \overset{\star}{k'} \right) - \frac{1}{m} \left(q - k' \right)^{2} + \frac{1}{m} \left(\overset{\star}{q} - \overset{\star}{k'} \right)^{2} \right] \Gamma^{n} \times \right.$$

О раднационных поправках в квантовой электродинамике

$$\times \left[(\overset{\star}{p} - \overset{\star}{k'}) - \frac{1}{m} (p - k')^2 + \frac{1}{m} (\overset{\star}{p} - \overset{\star}{k'})^2 \right] \Gamma'$$

вклад в дважды-логарифмическую асимптотику дают члены

$$\sum_{i} g^{ii} \left\{ \Gamma^{i} \stackrel{*}{q} \Gamma^{n} \stackrel{*}{p} \Gamma^{i} + \Gamma^{i} \left[-\frac{1}{m} \left(q^{2} - \stackrel{*}{q^{2}} \right) \right] \Gamma^{n} \stackrel{*}{p} \Gamma^{i} + \Gamma^{i} \stackrel{*}{q} \Gamma^{n} \left[-\frac{1}{m} \left(p^{2} - \stackrel{*}{p^{2}} \right) \right] \Gamma^{i} \right\}.$$

Пользуясь свойствами пятирядного представления матриц Кеммера [10], последнее выражение можно переписать в виде

$$\sum_{i} g^{ii} \Gamma^{i} \stackrel{*}{q} \Gamma^{n} \stackrel{*}{p} \Gamma^{i} + \frac{p^{n} + q^{n}}{m} Xpq$$

HIH

 $-\dot{\hat{q}} \dot{\hat{p}} \Gamma^{a} + \dot{\hat{q}} p^{a} + \hat{\hat{p}} \dot{\hat{q}} \Gamma^{a} + \frac{p^{a} + q^{a}}{m} Xpq.$

Так как справа и слева от вершинной части должны стоять функции Грина мезона, рассмотрим следующее выражение

$$\left[\dot{q} + \frac{1}{m}\left(\dot{q}^2 - q^2\right)\right]\left(-\dot{q}\,\dot{p}\,\Gamma^a + \dot{q}\,p^a + \dot{p}\,\dot{q}\,\Gamma^a\right)\left[\dot{p} + \frac{1}{m}\left(\dot{p}^2 - p^2\right)\right]$$

Пользуясь неравенствами (2.2) и опять совершая преобразования с использованием свойств матриц Кеммера, получим

$$\begin{bmatrix} \dot{q} + \frac{1}{m} (\dot{q}^2 - q^2) \end{bmatrix} \left(- \dot{q} \dot{p} \Gamma^n + \dot{q} p^n + \dot{p} \dot{q} \Gamma^n \right) \begin{bmatrix} \dot{p} + \frac{1}{m} (\dot{p}^2 - p^2) \end{bmatrix} \cong$$
$$\cong \begin{bmatrix} \dot{q} + \frac{1}{m} (\dot{q}^2 - q^2) \end{bmatrix} p q \cdot \Gamma^n \begin{bmatrix} \dot{p} + \frac{1}{m} (\dot{p}^2 - p^2) \end{bmatrix} \cdot$$

Так же, как и в [9], доказывается, что вклад недиагональной части функции Грина фотона $\sim (d_t^0 - 1)$ в дважды-логарифмическую асимптотику равен нулю.

Окончательно для вершинного оператора второго порядка получаем

$$\Gamma_{(2)}^{n}(p, q, k) = \Gamma^{n} \left(1 - \frac{e^{2}}{32\pi^{2}} \ln \left| \frac{k^{2}}{p^{2}} \right| \ln \left| \frac{k^{2}}{q^{2}} \right| \right) - \frac{e^{3}}{32\pi^{2}} \frac{p^{n} + q^{n}}{m} X \ln \left| \frac{k^{2}}{p^{2}} \right| \ln \left| \frac{k^{2}}{q^{2}} \right|.$$
(2.4)

Перейдем к рассмотрению инфракрасной асимптотики функции , Таковая имеет место, когда квадраты четырех наружных импульсов стремятся к m². При этом, разумеется, существенно поведение

тех диаграмм, которые имеют инфракрасные особенности. Такима особенностями обладают диаграммы б), в) и г) на фиг. 1.

Нахождение инфракрасных асимптотик значительно сложнее нежели нахождение симметричных асимптотик в ультрафиолетовой области. Элементы S-матрицы, соответствующие диаграммам 16), 1в) и 1г) и обладающие матричной структурой $X_{us}X_{us}$, обозначим через S_{het} , $S_{cl}^{(1)}$, $S_{cl}^{(2)}$ (α , β , γ , δ =0, 1, 2, 3, 4). Тогда радиационные опе-



раторы [4], [11] четвертого порядка для рассеяния частиц одинакового знака имеют вид

$$\frac{1}{S_{\Phi}} \left\langle \frac{\delta^{4}S_{he^{4}}}{\delta\overline{\psi_{4}} (p') \,\delta\overline{\psi_{4}} (q') \,\delta\psi_{4} (-p) \,\delta\psi_{4} (-q)} \right\rangle_{0} = \\ = -\frac{he^{2}}{(2\pi)^{8}} \left\{ \frac{1}{2} \sum_{(p_{1}, p_{2})=(p', q'), \ (q', p')}^{(q, p)} J_{he^{4}}^{(1)} (p_{1}, p_{2}) + \right.$$

$$+ \sum_{(p_1, p_2)=(q', q), (q', p)}^{(p', p)} f_{he^3}^{(2)}(p_1, p_2) \bigg| \tilde{o}(p' + q' - p - q), \qquad (2.5)$$

$$\frac{1}{S_{0}} \left\langle \frac{\delta^{4}\left(S_{e^{i}}^{(1)}+S_{e^{i}}^{(2)}\right)}{\delta \overline{\psi_{4}}\left(p^{\prime}\right) \delta \overline{\psi_{4}}\left(q^{\prime}\right) \delta \overline{\psi_{4}}\left(-p\right) \delta \overline{\psi_{4}}\left(-q\right)}}{\sum_{\left(p_{4},p_{2},p_{4}\right) = \left(p^{\prime},q^{\prime}-p\right), \left(q^{\prime},p^{\prime},q^{\prime}-q\right)} J_{e^{i}}^{(1)}\left(p_{1},p_{2},p_{3}\right) + \left\{ \frac{\left(q,q^{\prime},p^{\prime},q^{\prime}-p\right), \left(q^{\prime},p,q^{\prime}-q\right)}{\sum_{\left(p_{4},p_{2},p_{3}\right) = \left(p^{\prime},q^{\prime},p^{\prime}-q\right), \left(p^{\prime},p,q^{\prime}-q\right)} J_{e^{i}}^{(1)}\left(p_{1},p_{2},p_{3}\right) + \left(q,q^{\prime},q^{\prime}-p\right), \left(q^{\prime},p,q^{\prime}-q\right)} J_{e^{i}}^{(2)}\left(p_{1},p_{2},p_{3}\right) \right\} + \left(p_{4},p_{5},p_{5}\right) = \left(p^{\prime},q^{\prime},p^{\prime}-p\right), \left(p^{\prime},p,p^{\prime}-q\right)} J_{e^{i}}^{(2)}\left(p_{1},p_{2},p_{3}\right) \right\} . \tag{2.6}$$

Здесь

$$J_{he^{4}}^{(1)}(p_{1}, p_{2}) = \int (p_{1} - k) (p_{2} + k) D^{e}(p_{1} - k) D^{e}(p_{2} - k) D_{0}^{e}(k) d^{4}k.$$
(2.7)

$$J_{he^{4}}^{(2)}(p_{1}, p_{2}) = \int (p_{1} - k) (p_{2} - k) D^{e}(p_{1} - k) D^{e}(p_{2} - k) D_{0}^{e}(k) d^{4}k.$$
(2.8)

$$J_{e^{4}}^{(1)}(p_{1}, p_{2}, p_{3}) = \int \left\{ 4m^{2} - 3(p_{1} - k)^{2} - 3(p_{2} + k)^{2} + \right\} d^{4}k.$$
(2.8)

$$\frac{1}{m^2} \left[2 \left(p_1 - k \right)^2 \left(p_2 + k \right)^2 + \left| \left(p_1 - k \right) \left(p_2 + k \right) \right|^2 \right] \right] \times \\ \times D^c \left(p_3 - k \right) D^c \left(p_2 + k \right) D^c_0 \left(p_3 - k \right) D^c_0 \left(k \right) d^3k,$$
(2.9)
$$J^{(2)}_{e^*} \left(p_1, p_2, p_3 \right) = \int \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 - 3 \left(p_2 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 - 3 \left(p_2 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 - 3 \left(p_2 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 - 3 \left(p_2 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 - 3 \left(p_2 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 - 3 \left(p_2 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 - 3 \left(p_2 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 - 3 \left(p_2 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 - 3 \left(p_2 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 - 3 \left(p_2 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 - 3 \left(p_2 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 - 3 \left(p_2 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 - 3 \left(p_2 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k + \frac{1}{2} \left\{ 4m^2 - 3 \left(p_1 - k \right)^2 + 4m^2 \right\} d^3k$$

$$+ \frac{1}{m^2} \left[2(p_1 - k)^2 (p_2 - k)^2 + [(p_1 - k) (p_2 - k)]^2 \right] \right] \times \\ \times D^c (p_1 - k) D^c (p_2 - k) D^c_0 (p_3 - k) D^c_2 (k) d^3 k,$$
(2.10)

D^f — причинная функция мезона в формализме Клейна-Гордона, D^c — фотонная функция Грина. Использована стандартная калибровка d⁰_l = 1.

В формулах (2.5) и (2.6) суммирование производится по выписанным значениям групп импульсов. Например, сумма

$$\sum_{p_1, p_2)=(p', q'), (q', p')}^{(q, p), (p, q)} J_{he}^{(1)}(p_1, p_2)$$

означает, что берется сумма величин $J_{he^1}^{(1)}(p_1, p_2)$, когда импульсы (p_1, p_2) принимают значения (p', q'), (q', p') (q, p), (p, q).

p, q — начальные импульсы частиц,

p', q' — конечные импульсы частиц.

Ищется поведение интегралов (2.7)—(2.10) при p^2 , q^2 , q'^3 , $p'^4 \rightarrow m^2$ одновременно в окрестности $k \sim 0$. Отбрасывая в числителях все малые члены, заметим, что для нахождения инфракрасных асимптотик интегралов (2.7)—(2.10) необходимо оценить интегралы следующих типов

$$\int \frac{d^4k}{(2p_1 k - a^2)(2p_2 k + a^2)k^2} , \qquad a^2 = p^2 - m^2,$$

$$k^2 = (k^0)^2 - \vec{k}^2,$$

$$\int \frac{d^4k}{(2p_1\,k-a^2)\,(.\,p_2k-a^2)\,k^2} \, \cdot \qquad p^2 = q'^* = q^2 = p'^* \to m^2$$

Вычисляя их обычным способом [12] в окрестности $k \sim 0$, получим следующее выражение для функции $\Box_1^{(2)}$

$$\Box_{1}^{(2)}\left(\frac{p^{2}-m^{2}}{m^{2}}, s_{1}, s_{2}, s_{3}, e^{2}, h\right) = 1 + \left[e^{2}f_{1}\left(s_{1}, s_{2}, s_{3}\right) + \frac{e^{4}}{h}f_{2}\left(s_{1}, s_{2}, s_{3}\right)\right] \ln \frac{p^{2}-m^{2}}{m^{2}}, \qquad (2.11)$$

где

$$f_{1}(s_{1}, s_{2}, s_{3}) = \frac{1}{4\pi^{2}} \left\{ -\frac{s_{1} - \frac{1}{\sqrt{s_{1}(s_{3} - 1)}} \ln \frac{1 + V(s_{1} - 1)/s_{1}}{1 - V(s_{1} - 1)/s_{1}} + \frac{(s_{2}| + \frac{1}{2})}{V(s_{2}|(1 + |s_{3}|)} \ln \frac{1 + V(s_{2}|/(1 + |s_{2}|)}{1 - V(s_{2}/(1 + |s_{2}|)}) + (2.12) + \frac{(s_{3}| + \frac{1}{2})}{V(s_{3}|(1 + |s_{3}|)} \ln \frac{1 + V(s_{3}|/(1 + |s_{3}|))}{1 - V(s_{3}/(1 + |s_{3}|))} \right\},$$

$$s_{1}(s_{1}, s_{2}, s_{3}) = \frac{1}{16\pi^{2}} \left\{ -\frac{(s_{1} - \frac{1}{2})^{2}}{V(s_{1}(s_{1} - 1))} \cdot \frac{s_{2} + s_{3}}{4s_{2} \cdot s_{3}} \ln \frac{1 + V(s_{1} - 1)/s_{1}}{1 - V(s_{1} - 1)/s_{1}} + \frac{(|s_{2}| + \frac{1}{2})^{2}}{4s_{3}V(s_{2}|(1 + |s_{2}|))} \ln \frac{1 + V(s_{3}/(1 + |s_{3}|))}{1 - V(s_{2}|/(1 + |s_{3}|))} + \frac{(2.13)}{4s_{2}V(s_{1}(1 + |s_{3}|))} \ln \frac{1 + V(s_{3}/(1 + |s_{3}|))}{1 - V(s_{3}/(1 + |s_{3}|))} \right\},$$

$$s_{1} = \frac{(p + q)^{2}}{4m^{2}}, \quad s_{2} = \frac{(p' - p)^{2}}{4m^{2}}, \quad s_{3} = \frac{(p' - q)^{2}}{4m^{2}}, \quad (2.14)$$

Чтобы получить выражение □⁽²⁾ для рассеяния частиц с противоположными зарядами, в формулах (2.11)—(2.13) следует произвести замену

 $S_1 \xrightarrow{\rightarrow} S_3, \quad S_2 \longrightarrow S_2.$

§ 3. Об обобщенных тождествах Уорда в скалярной электродинамике

Как об этом упоминалось в [1], при устранении расходимостей скалярной электродинамики, приходится пользоваться двумя тождествами Уорда—между мезонной собственно-энергетической частью и вершинной частью и между вершинной и комптоновской частями.

В работах [13] было получено, так называемое, обобщенное тождество Уорда в спинорной электродинамике. В скалярной электродинамике возможно получить соответственно два обобщенных тождества Уорда. Первое из них по своей форме в точности совпадает с таковым в спинорной электродинамике. Получим второе обобщенное тождество Уорда—между вершинной и комптоновской частями.

Для этого заметим, что соотношение для коэффициентных функций

О радиационных поправках в квантовой электродинамике

$$\operatorname{div}_{\xi}^{(i)} K_{n+1}(x_1, \cdots, x_n \xi) = i \left[\sum_{a} \delta(\xi - x_a) - \sum_{b} \delta(\xi - x_b) \right] K_n(x_1, \dots, x_n),$$
(3.1)

полученное в [4], справедливо также и в скалярной электродинамике. Рассматривая его для комптоновской (n + 2-го порядка) и вершинной (n + 1-го порядка) частей, запишем (3.1) в импульсном представлении

$$\pi_{2}K'_{n+2}(p_{1},\cdots,p_{n}|\pi_{1},\pi_{2}) = \Gamma'_{n+1}(p_{1},\cdots,p_{2}+\pi_{2},\cdots,p_{n}|\pi_{1}) - \Gamma'_{n+1}(p_{1},\cdots,p_{a}+\pi_{2},\cdots,p_{a}|\pi_{1}),$$
(3.2)

где π_1 , π_2 —интересующие нас наружные фотонные линии. Штрихи означают, что из k и Г выделены δ -функции суммарных импульсов. Проинтегрируем (3.2) по всем импульсам, кроме p_a , p_b , π_1 , π_2 . Надо заметить, что K_{n+2} (как и Γ_{n+1}) представляет собой сумму членов, соответствующих последовательным включениям вершины с внешним фотонным импультом π_2 во все втугренние мезонные линии цикла. При этом, поскольку рассматривается комптоновская диаграмма, т. е. диаграмма с двумя внешними фотонными линиями и двумя внешними мезонными линиями, следует различать совокупность членов, в которых фотонная линия с импульсом π_2 расположена левее фотонной линии с импульсом π_1 , от совокупности членов, в которых имеет место обратное. Поэтому при интегрировании комптоновского члена по всем внутренним линиям, получим

$$\int K_{a+2}'(p_1, \cdots, p_n | \pi_1, \pi_2) \, dp_1 \cdots dp_{a-1} \, dp_{a+1} \cdots dp_{b-1} \, dp_{b+1} \cdots dp_n =$$
$$= K_{a+2}(p_a, p_b | \pi_1, \pi_2) + K_{a+2}(p_a, p_b | \pi_2, \pi_1). \tag{3.3}$$

Здесь первый член представляет собой интеграл от суммы членов, в которых линин с импульсом π₁ расположена левее линии с импульсом π₂. Второй член соответствует обратному расположению внешних фотонных линий. Интегрируя вершинные части, из (3.3) получаем

$$\pi_{2} K_{n+2}(p_{a}, p_{b}|\pi_{1}, \pi_{2}) + \pi_{2} K_{n+2}(p_{a}, p_{b}|\pi_{2}, \pi_{1}) = \Gamma_{n+1}(p_{a}, p_{b} + \pi_{2}|\pi_{1}) - \Gamma_{n+1}(p_{a} + \pi_{2}, p_{b}|\pi_{1}).$$
(3.4)

Формулу (3.4) можно переписать в виде

$$\sum_{l} g^{ll} k^{'l} K_{n+2}^{ml}(p', p, k, k') + \sum_{l} g^{ll} k^{'l} K_{n+2}^{lm}(p', p, k', k) =$$
$$= \Gamma_{n+1}^{m}(p', p'-k) - \Gamma_{n+1}^{m}(p'+k', p), \qquad (3.5)$$

гле

$$\begin{split} K_{n+2}^{ml}(p', p, k, k') &= K_{n+2}^{ml}(p, -p'|k, -k'), \\ K_{n+2}^{lm}(p', p, k', k) &= K_{n+2}^{lm}(p, -p'|-k', k), \\ \Gamma_{n+1}^{m}(p', p-k') &= \Gamma_{n+1}^{m}(p-k', -p'|k), \\ \Gamma_{n+1}^{m}(p'+k', p) &= \Gamma_{n+1}^{m}(p, -p'-k'|k). \end{split}$$

Формула (3.5) и представляет собой второе обобщенное тождество-Уорда в скалярной электродинамике.

В заключение, пользуюсь случаем выразить глубокую благодарность Д. В. Ширкову, под руководством которого выполнена настоящая работа.

Математический институт им. В. А. Стеклова АН СССР

Поступила 24 VI 1960

4. U. Suhpuqjuli

ՍԿԱԼՅԱՐ ԿՎԱՆՏ՝՝ՅԻՆ ԷԼԵԿՏՐԱԴԻՆԱՄԻԿԱՅՈՒՄ ՑԱԾՐ ԿԱՐԳԵՐԻ ՃԱՌԱԳԱՅՔԱՅԻՆ ՈՒՂՂՈՒՄՆԵՐԻ ՄԵՍԻՆ

U. U & A & A & F U

Ստացված հն գրդռումների տեսունլան երկրորդ կարդում Գրինի մեղոնալին և ֆոտոնային ֆունկցիաների ռադիացիոն ուղղումների արտահալտունլուններ, որոնը ճշմարտացի են իմպուլսային արգումետների փոփոխունյան ամբողջ տիրունլում։ Բերվում է 2² կարդի դադանային մասի կրկնակի լոդարինմական ասիմտոտիկայի և ցածր կարդերում ըստ շ²-ի ու և-ի միլերովյան փոխազդեցունլան Գրինի ֆունկցիայի ինֆրակարմիր ասիմտոտիկալի ճաշվարկու

Դիտարկված է Ուորդի ընդճանրացված նույնությունը գագաթարնալին և կոմառնովյան մասերի միջե։

ЛИТЕРАТУРА

- Шахбазян В. А. Об улучшении теории возмущений в квантовой электролинамике частии со спином нуль. "Изв. АН АрмССР*, 12. № 6, 1959.
- Шахбазян В. А О двухазрядной ренормализационной группе в скалярной квантовой электродинамике. ЖЭТФ*, 37, 1959, 1789.
- Шахбазян В. А. Об инфракрасной катастрофе в скалярной квантовой электродинамике. "ЖЭТФ*. 39. 1960, 484.
- Боголюбов Н. Н., Ширков Д. В. Введение в теорию квантованных полей. ГИТТЛ, М., 1957.
- Логунов А. А. Функция Грина в скалярной электродинамике в области малых импульсов. "ЖЭТФ*, 29, 1955, 871.

- Горьков Л. П. Функции Грина заряженных частиц в области "инфракрасной катастрофы". "ЖЭТФ" 30, 1936, 790.
- Kallán G. On the definition of the Renormalisation constants in Quantum Electrodynamics, "Helv, Phys. Acta", 25, 1952, 417.
- Lehman H. Über Eigenschaften von Ausbereitings funktionen und Renormierungs Konstanten quanti-ierter Felder. "Nuovo cimento", 11, 1954, 342.
- Судаков В. В. Верилинные части для сверхвысоких энергий в квантовой электродинамике. "ЖЭТФ*, 30, 1956, 87.
- Satam A. Renormalisation of scalar electrodynamics using β-formalism. ,PROC-POV. Soc.*, A 211, 1972, 276.
- Н. Воголюбов Н. Н. Медеедев Б. В., Поливанов М. К. Вопросы теории дисперсионных соотношений. ГИТТЛ, М., 1958.
- 12. Ахиезер А. Н., Берестецкий В. Б. Квантовая электродицамика. ГИТТЛ, М., 1959-
- Такаhashi Y. On the Generalized Ward Identity. "Nuovo Cimento", 6, 1957, 371. Ширков Д. В. Об обобщенном тождестве Уорда (неопубликовано).

20340406 000 9580503056605 040.960505055605 040.960 0

Фајца-барьбаан, ајпантрикббъг XIV, № 2, 1961 Физико-математические науки

ФИЗИКА

С. М. Дарбинян

Внутренняя конверсия с образованием пар на поляризованном ядре

После установления несохранения четности в β-распаде появилось неско, ько работ [1], [2], [3], посвященных корреляции поляризаций частиц внутренней конверсии с направлением вылета электронов, предшествующего β-распада. В силу несохранения четности в β-распаде, ядро, получающееся после β-распада, остается поляризованным по направлению вылета β-электрона. Поэтому и будут поляризованы частицы внутренней конверсии, следующей за β-распадом.

В настоящей работе рассматривается процесс внутренней конверсии с образованием электроино-позитронной пары на полярязованвом ядре. Предполагается, что состояние полярязации начального ядра определяется средним моментом $\langle \vec{J} \rangle$. Вычисляются средние значения поляризаций электронов и позитронов конверсии и коэффициент конверсии с образованием пар на поляризованном ядре. Влияине кулоновского поля не учитывается. Однако до появления данной статьи вышла работа Лобова [3], где вычислены средние значения частиц пары внутренней конверсии, следующей за β -распадом. Поэтому мы здесь не приводим явные выражения для средних значений поляризаций.

Ядро из состояния с квантовыми числами I_1 , m_1 переходит в состояние с квантовыми числами I_2 , m_2 . Если состояние поляризации начального ядра определяется средним моментом $\langle \vec{J} \rangle$, то матрица плотности, определяющая распределение проекции момента m_1 , будет [1]:

$$\varrho_{m_{1}m_{1}} = \frac{1}{2I_{1}+1} \left(\delta_{m_{1}m_{1}} + \sum_{\mu=-1}^{1} \frac{3 (J^{\mu})}{V I_{1} (I_{1}+1)} C_{I_{1}m_{1}}^{I_{1}m_{1}} \right), \quad (1)$$

где C_{-} коэффициенты Клебша-Гордана, а $\langle J^{\mu} \rangle - c$ ферические составляющие вектора $\langle J^{\lambda} \rangle$ [4].

Пользуясь результатами § 27 и § 40 [4], напишем матричный элемент конверсии в виде

С. М. Дарбинян

$$M_{m_1m_2} = -i \sqrt{\frac{a}{2\pi}} \sqrt{\frac{L+1}{L(2L+1)}} \frac{\omega^{L+1}}{(2L+1)!!} (I_1m_1 | Q_{LM}^{(\lambda)} | I_2m_2)^* (B_{LM}^{(\lambda)})_{\text{TP}}$$

где а-постоянная тонкой структуры, L, M-квантовые числа момеян и проекции момента фотона, Q_{LM} - оператор мультипульного момент ядра, $B_{LM}^{(\lambda)}$ — оператор вззимодействия электрона и позитрона с поле мультиполя, в (B_{LM})_т - матричный элемент этого оператора.

Вероятность конверсии будет [1]

$$W_{\text{sconn.}} = \frac{\alpha}{2\pi} \frac{L+1}{L (2L+1)} \frac{\omega^{2(L+1)}}{[(2L+1)!!]^2} \sum_{\substack{m_i m_i^{'}, m_i \\ M, M'}} p'_{m_i m_i^{'}} \times$$

$$\times (I_1 m_1 | Q_{LM}^{(\lambda)} | I_2 m_2)^* (I_1 m_1^{'} | Q_{LM^{'}}^{(\lambda)} | I_2 m_3) (B_{LM}^{(\lambda)})_{21} (B_{LM^{'}}^{(\lambda)})_{21}.$$
(3)

Матричные элементы мультипольного момента ядра можно написать в виде [1]

$$(I_1 m_1 | Q^{(k)} | I_2 m_2) = Q^{(k)} C_{I_2 m_1 M_1}^{I_1 m_1}, \tag{4}$$

1

где Q^(λ)- не зависят от *m* - индексов.

Если пренебречь кулоновским полем ядра, то волновые функции электрона и позитрона можно написать в виде

$$\psi_{\text{SM}} = N_{-} \begin{pmatrix} U \\ \overrightarrow{\sigma} \overrightarrow{p}_{-} \\ \overrightarrow{\varepsilon_{-} + m} & U \end{pmatrix} e^{-i \overrightarrow{p}_{-} \overrightarrow{r}} , \qquad (5)$$

$$\psi_{\text{nos.}} = N_{+} \left(\begin{array}{c} \overrightarrow{\sigma} & \overrightarrow{p}_{+} \\ \overrightarrow{\varepsilon}_{+} & + m \end{array}^{V} \right) e^{l \overrightarrow{p}_{+}} \overrightarrow{r}, \qquad (6)$$

где $N_{\pm} = \sqrt{\frac{\varepsilon_{\pm} + m}{2\varepsilon}}$ – нормирующий коэффициент, ε_{\pm} , $\overrightarrow{p_{\pm}}$ – энергия

и импульс позитрона и электрона, $\vec{\alpha} = \begin{pmatrix} 0 & \vec{\alpha} \\ \vec{\sigma} & 0 \end{pmatrix}$ —матрицы Дирака, U, V спиноры.

Если подставить (4), (5), (6) в (3) и пользоваться следующими соотношениями

$$U_{\alpha}U_{\beta}^{*} = \frac{1}{2} (1 + \vec{\xi}^{(-)}\vec{\sigma})_{\alpha\beta},$$

$$V_{\gamma}V_{\delta} = \frac{1}{2} (1 + \vec{\xi}^{(+)}\vec{\sigma})_{\gamma\delta},$$
 (7)

то для вероятности конверсии получим выражение следующего вида

Внутренняя конверсия с образопанием пар на поляризованном ядре

$$W_{\text{xone}} = \frac{\alpha \left(L+1\right)}{8\pi\varepsilon_{+}\varepsilon_{-}L\left(2L+1\right)} \frac{\omega^{2\left(L+1\right)} |Q^{(\lambda)}|^{2} |R_{L}|^{2}}{\left|\left(2L+1\right)!\right|^{2}} |A^{(\lambda)}+\vec{B}^{(\lambda)}\vec{\xi}^{(-)}+ \vec{C}^{(\lambda)}\vec{\xi}^{(+)}+D^{(\lambda)}_{ij}\vec{\xi}^{(-)}\vec{\xi}^{(+)}\right].$$

$$(8)$$

Зявчения $A^{(\lambda)}, \vec{B}^{(\lambda)}, \vec{C}^{(\lambda)}$ и $D^{(\lambda)}$ приводятся ниже.

Отсюда можно получить выражения для средних значений помризаций электрона и позитрона следующим образом

$$\langle \sigma_{aa.} \rangle = \frac{\vec{B}^{(\lambda)}}{A^{(\lambda)}}, \qquad \langle \vec{\sigma}_{noa.} \rangle = \frac{\vec{C}^{(\lambda)}}{A^{(\lambda)}},$$
(9)

которые совпадают с приведенными в работе [3] значениями.

Коэффициент конверсии есть отношение вероятности конверсии к вероятности излучения. Пользуясь данными § 27 [4], напишем вероятность излучения в виде

$$W_{\text{usays.}} = \frac{2(L+1)}{L(2L+1)} \frac{\omega^{2L+1}}{[-2L+1)!!} |Q^{(2)}|^2.$$
(10)

Из (8) и (10) дифференциальный коэффициент конверсии элекпрического или магнитного мультиполя с образованием электрона в интервале импульсов $d\vec{p}_{\perp}$ с поляризацией $\vec{\xi}^{(-)}$, и позитрона в интервале импульсов $d\vec{p}_{\perp}$ с поляризацией $\vec{\xi}^{(+)}$, будет

$$d\beta_{I}^{(i)} = \frac{\alpha\omega}{16\pi\varepsilon_{+}\varepsilon_{-}} |R_{I}|^{2} [A^{(i)} + \vec{b}^{(i)}\vec{z}^{(i-)} + \vec{C}^{(i)}\vec{z}^{(i-)} + D^{(i)}_{ij}\vec{z}^{(-)}\vec{z}^{(i)}_{j}] \times \\ \times \frac{d\vec{p}_{+}d\vec{p}_{-}}{(2\pi)^{6}}\delta_{+}\omega - \varepsilon_{+} - \varepsilon_{-}).$$
(11)

Магнитные переходы ($\lambda = 0$). Матричный элемент оператора ззяямодействия электрона и позитрона с полем мультиполя будет (4)

$$(\mathcal{B}_{LM}^{(0)})_{\mathrm{II}} = -N_{+}N_{-}U^{*}\left(\overrightarrow{\sigma} + \frac{\overrightarrow{\sigma}\overrightarrow{p}_{-}}{\varepsilon_{-} + m}\overrightarrow{\sigma}\frac{\overrightarrow{\sigma}\overrightarrow{p}_{+}}{\varepsilon_{+} + m}\right)V\overrightarrow{Y}_{LLM}\left(\frac{\overrightarrow{q}}{q}\right)R_{L},\quad(12)$$

где $\vec{Y}_{LLM}\begin{pmatrix} \vec{q} \\ q \end{pmatrix}$ — впаровой вектор, $R_L = (-1)^L \frac{(4\pi)^2 i}{\omega^2 (\omega^2 - q^2)} \begin{pmatrix} q \\ \omega \end{pmatrix}^L$. $\vec{q} = \vec{p}_+ + \vec{p}_-, \ \omega = \varepsilon_+ + \varepsilon_-.$

Подставляя (4), (7) и (12) в (3) и учитывая следующие соотношения для шаровых функций

$$\sum_{\substack{0:BCCM, m\\ MHLERCAN}} p_{m_1m_1} C_{I_2m_1LM}^{I_1m_1} C_{I_2m_3LM}^{I_1m_1} \left(\vec{Y}_{LLM}(\vec{n}) \vec{Y}_{LLM}^{*}(\vec{n}) \right) = \frac{1}{4\pi}$$

 $i\sum_{l} p_{m_lm_l} C_{l_lm_lLM}^{l_lm_l} C_{l_lm_lLM'}^{l_lm_l} \left[\vec{Y}_{LLM}(\vec{n}) \vec{Y}_{LLM'}(\vec{n}) \right] = \frac{3}{8\pi} \frac{r}{L(L+1)} \left(\langle \vec{J} \rangle \vec{n} \right) \vec{n} ,$

С. М. Дарбинян

$$\sum_{n} \rho_{m_{1}m_{1}^{*}} C_{I_{s}m_{3}LM}^{I_{s}m_{3}} C_{I_{s}m_{3}LM^{*}}^{I_{s}m_{3}} \left\{ \left(\vec{a} \, \vec{Y}_{LLM}(\vec{n}) \right) \left(\vec{b} \, \vec{Y}_{LLM^{*}}^{*}(\vec{n}) \right) + \left(\vec{a} \, \vec{Y}_{LLM^{*}}(\vec{n}) \right) \left(\vec{b} \, \vec{Y}_{LLM}(\vec{n}) \right) \right\} = \frac{1}{4\pi} \left[\left(\vec{a} \, \vec{b} \right) - \left(\vec{a} \, \vec{n} \right) \left(\vec{b} \, \vec{n} \right) \right], \quad (13)$$

получим следующие значения для коэффициентов $A^{(0)}$, $\vec{B}^{(0)}$, $\vec{C}^{(0)}$, $D_{ij}^{(0)}$ $A^{(0)} = \varepsilon_{+}\varepsilon_{-} + m^{2} - \frac{1}{q^{2}}(\vec{p}_{+}\vec{q})(\vec{p}_{-}\vec{q}),$

$$\vec{B}^{(0)} = \frac{3r}{2L(L+1)} \frac{(\vec{d}) \vec{q}}{q^2} \left[m_{w} \vec{q} - \left[(\vec{p}_{+} \vec{q}) - \frac{\varepsilon_{+} - m}{\varepsilon_{-} + m} (\vec{p}_{-} \vec{q}) \right] \vec{p}_{-} \right],$$

$$\vec{C}^{(0)} = -\frac{3r}{2L(L+1)} \frac{(\vec{J})\vec{q}}{q^2} \left\{ m_{\omega}\vec{q} - \left[(\vec{p}_{-}\vec{q}) - \frac{\epsilon_{-}-m}{\epsilon_{+}+m} (\vec{p}_{+}\vec{q}) \right] \vec{p}_{+} \right\}$$

$$D_{IJ}^{(0)} = \left[1 - \frac{\varepsilon_{+} \varepsilon_{-} + m^{z} - \overrightarrow{p}_{+} \overrightarrow{p}_{-}}{q^{z}} - \frac{\overrightarrow{p}_{+} \overrightarrow{p}_{-}}{(\varepsilon_{+} + m)(\varepsilon_{-} + m)}\right] p_{+I} p_{-I} - (14)$$

$$-\frac{1}{q^2}\left(\varepsilon_{+}\varepsilon_{-}+m^{\overline{z}}-\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{p}_{-}\right)p_{+i}p_{-i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\omega+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\cdots+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\cdots+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\cdots+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right]p_{+i}+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_{-}\cdots+\frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m}\left(\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}\right)\right$$

$$+\frac{1}{q^2}\left[-\varepsilon_+\omega+\frac{\varepsilon_+-m}{\varepsilon_-+m}\left(\stackrel{\rightarrow}{p}_-\stackrel{\rightarrow}{q}\right)\right]p_{-l}p_{-l}+\frac{p_+p_--(p_+p_-)^2}{q^2}\,\delta_{ll},$$

где $\vec{n} = \frac{q}{q}$, \vec{a} , \vec{b} , — векторы, которые составляют постоянный угол с \vec{n} , а $r = \frac{I_1(I_1 + 1) + L(L + 1) - I_2(I_2 + 1)}{I_1(I_1 + 1)}$.

Запишем произведение дифференциалов в виде

$$\vec{dp}_{+}\vec{dp}_{-} = \vec{dp}_{+}\vec{dq} = q^2 dq d\Omega q p_{+}^2 dp_{+} d\Omega_{+}.$$

Если выбрать ось z вдоль \vec{q} , то $d\Omega_{+} = d\cos\vartheta d\varphi$, где ϑ угол между \vec{p}_{+} и \vec{q} , тогла при интегрировании ϑ функцию можно заменить следующим образом (4)

$$\delta\left(\omega-z_+-z_-\right)d\cos\theta\to\frac{z_-}{p_+q}$$

Таким образом, подставив (14) в (11) и проинтегрирован последнюю по $d\varphi_+$ и $d\Omega q$, получим

$$\begin{split} d_{\rm PL}^{\rm g(0)}(z_+, q) &= \frac{2\pi}{\pi} \frac{q^{2(+1)}}{w^{z_++1} (w^2 - q^2)^2} \left\{ \frac{(\gamma^2 - q^{2+2})}{q^2} \left[-\frac{1}{4} + \frac{\omega^2 m^2}{(w^2 - q^2)^2} + \right. \\ &+ \frac{p_+^2 + p_-^2}{2(\omega^2 - q^2)} \left] + \frac{r}{L(L - 1)} (\langle \vec{J} \rangle \vec{\xi}^{(-)}) \left[m\omega + \frac{z_+ - m}{z_- + m} q^2 - \right] \right] \end{split}$$

$$-\frac{\varepsilon_{+}+\omega-m}{\varepsilon_{-}+m}p_{+}q\cos\vartheta + \frac{\omega}{\varepsilon_{-}+m}p_{+}^{2}\cos^{2}\vartheta \Big] -$$

$$-\frac{r}{L(L+1)}(\langle \vec{J} \rangle \vec{\xi}^{(+)}) \Big[m\omega-p_{+}q\cos\vartheta + \frac{mp_{+}^{2}}{\varepsilon_{+}+m}\cos^{2}\vartheta \Big] + (15)$$

$$+\frac{1}{3}(\vec{\xi}^{(+)}\vec{\xi}^{(-)}) \Big[\Big(1-\frac{\omega^{2}-q^{2}}{q^{2}}+2\frac{\varepsilon_{+}\omega}{q^{2}}-\frac{\varepsilon_{+}-m}{\varepsilon_{-}+m}+$$

$$+\frac{\varepsilon_{+}-m}{\varepsilon_{-}+m}\frac{\varepsilon_{-}^{2}+\varepsilon_{+}^{2}}{q^{2}}\Big)p_{+}q\cos\vartheta - m^{2}-\varepsilon_{+}\varepsilon_{-}+\frac{\varepsilon_{+}-m}{\varepsilon_{-}+m}q^{2} +$$

$$+\Big(-\frac{3}{q^{2}}+2\frac{\varepsilon_{+}-m}{\varepsilon_{-}+m}\frac{1}{q^{2}}-\frac{1}{(\varepsilon_{+}+m)(\varepsilon_{-}+m)}\Big)p_{+}^{2}q^{2}\cos^{2}\vartheta \Big]dqd\varepsilon_{+},$$

где

$$\cos\vartheta = \frac{2\omega\varepsilon_{+} - (\omega^{2} - q^{2})}{2p_{+}q}.$$

Подставив это значение и проинтегрировав (15) по dq в пределах от $q_{\min} = |p_+ - p_-|$ до $q_{\max} = p_+ + p_-$, напишем коэффициент конверсии в следующем виде

$$d\mathfrak{Z}_{L}^{(0)}(\mathfrak{z}_{+}) = \frac{\alpha}{\pi \omega^{2L+1}} \left[a^{(0)} + \frac{r}{2L(L+1)} \frac{(\langle \vec{J} \rangle \vec{\xi}^{(-)})}{\mathfrak{z}_{-} + m} b^{(0)} - \frac{r}{2L(L+1)} \frac{(\langle \vec{J} \rangle \vec{\xi}^{(+)})}{\mathfrak{z}_{+} + m} c^{(0)} + \frac{1}{3} (\vec{\xi}^{(+)} \vec{\xi}^{(-)}) d^{(0)} \right] d\mathfrak{z}_{+},$$
(16)

где

$$\begin{split} a^{(0)} &= \omega^{2(L-1)} \left[p_{+}^{2} + p_{-}^{2} - 2(L-1)m^{2} \right] \ln \frac{\varepsilon_{+}\varepsilon_{-} + p_{+}p_{-} + m^{*}}{m\omega} - \\ &- \frac{1}{4L} \left[(p_{+} + p_{-})^{2L} - (p_{+} - p_{-})^{2L} \right] + \frac{1}{2} \left(\varepsilon_{+}\varepsilon_{-} + p_{+}p_{-} - m^{2} \right) \times \\ &\times (p_{+} + p_{-})^{2(L-1)} - \frac{1}{2} \left(\varepsilon_{+}\varepsilon_{-} - p_{+}p_{-} - m^{2} \right) \left(p_{+} - p_{-} \right)^{2(L-1)} - \\ &- \frac{1}{2} \left[p_{+}^{2} + p_{-}^{2} - 2(L-1)m^{2} \right] \sum_{n=1}^{L-1} \frac{\omega^{2(L-n-1)}}{n} \times \\ &\times \left[(p_{+} + p_{-})^{2n} - (p_{+} - p_{-})^{2n} \right], \\ b^{(0)} &= \omega^{2L-1} \left[2 \left(\varepsilon_{-}^{2} - Lm^{2} \right) - \omega \left(\varepsilon_{-} - m \right) \right] \ln \frac{\varepsilon_{+}\varepsilon_{-} + p_{+}p_{-} + m^{2}}{m\omega} + \\ &+ \frac{1}{4L} \left(\omega - 2\varepsilon_{-} - 2m \right) \left[(p_{+} + p_{-})^{2L} - (p_{+} - p_{-})^{2L} \right] + \\ &+ \frac{\omega}{2} \left(\varepsilon_{+}\varepsilon_{-} + p_{+}p_{-} - m^{2} \right) \left(p_{+} + p_{-} \right)^{2(L-1)} - \end{split}$$

$$\begin{split} &-\frac{\omega}{2}\left(z_{+}z_{-}-p_{+}p_{-}-m^{2}\right)\left(p_{+}-p_{-}\right)^{2(L-1)}-\frac{\omega}{2}\left[2\left(z_{-}^{2}-Lm^{2}\right)-\right.\\ &-\omega\left(z_{-}-m\right)\right]\sum_{n=1}^{L-1}\frac{\omega^{2(L-n-1)}}{n}\left[\left(p_{+}+p_{-}\right)^{2n}-\left(p_{+}-p_{-}\right)^{2n}\right],\\ &c^{(0)}=\omega^{2L-1}\left[2\left(z_{+}^{2}-Lm^{2}\right)-\omega\left(z_{+}-m\right)\right]\ln\frac{z_{+}z_{-}+p_{+}p_{-}+m^{2}}{m\omega}+\\ &+\frac{1}{4L}\left(\omega-2z_{+}-2m\right)\left[\left(p_{+}+p_{-}\right)^{2L}-\left(p_{+}-p_{-}\right)^{2L}\right]+\\ &+\frac{\omega}{2}\left(z_{+}z_{-}+p_{+}p_{-}-m^{2}\right)\left(p_{+}+p_{-}\right)^{2(L-1)}-\\ &-\frac{\omega}{2}\left(z_{+}z_{-}-p_{+}p_{-}-m^{2}\right)\left(p_{+}-p_{-}\right)^{2(L-1)}-\frac{\omega}{2}\left[2\left(z_{+}^{2}-Lm^{2}\right)-\\ &-\omega\left(z_{+}-m\right)\right]\sum_{n=1}^{L-1}\frac{\omega^{2(L-n-1)}}{n}\left[\left(p_{+}+p_{-}\right)^{2n}-\left(p_{+}-p_{-}\right)^{2n}\right], \end{split} \tag{17} \\ &d^{(0)}=2\omega^{2(L-1)}\left[\frac{\omega^{2}}{2}+z_{+}z_{-}+Lm^{2}+m\omega^{2}\frac{Lm-\omega}{\left(z_{+}+m\right)\left(z_{-}+m\right)}\right]\times\\ &\times\ln\frac{z_{+}z_{-}+p_{-}p_{-}+m^{2}}{m\omega}+\frac{1}{4L}\left(1-4\frac{z_{+}z_{-}+m^{2}}{\left(z_{+}+m\right)\left(z_{-}+m\right)}\right)\times\\ &\leq\left[\left(p_{+}+p_{-}\right)^{2L}-\left(p_{+}-p_{-}\right)^{2L}\right]-\frac{\left(p_{+}+p_{-}\right)^{2(L+1)}-\left(p_{+}-p_{-}\right)^{2(L+1)}}{4\left(L+1\right)\left(z_{+}+m\right)\left(z_{-}+m\right)}-\\ &-\frac{1}{2}\left(1+\frac{\omega^{2}}{\left(z_{+}+m\right)\left(z_{-}+m\right)}\right)\left[\left(z_{+}z_{-}+p_{+}p_{-}-m^{2}\right)\left(p_{-}+p_{-}\right)^{2(L-1)}-\\ &-\left[\frac{\omega^{2}}{2}+z_{+}z_{-}+Lm^{2}+m\omega^{2}\frac{Lm-\omega}{\left(z_{+}+m\right)\left(z_{-}+m\right)}\right]\times\\ &\times\sum_{n=1}^{L-1}\frac{\omega^{2(L-n-1)}}{n}\left[\left(p_{+}+p_{-}\right)^{2n}-\left(p_{+}-p_{-}\right)^{2n}\right]. \end{split}$$

Электрические переходы ($\lambda = 1$). Матричный элемент оператора $B_{LM}^{(1)}$ в этом случае имеет вид (4)

$$(B_{LM}^{(l)})_{21} = -N_{+}N_{-}\sqrt{\frac{L}{L+1}}U^{*}\left(\frac{\overrightarrow{\sigma}\overrightarrow{p}_{+}}{z_{+}+m} + \frac{\overrightarrow{\sigma}\overrightarrow{p}_{-}}{z_{-}+m}\right)VY_{LM}(\overrightarrow{n})R_{L} - \\ -N_{+}N_{-}\sqrt{\frac{2L+1}{L+1}}U^{*}\left(\overrightarrow{\sigma}\overrightarrow{Y}_{LL-1M}(\overrightarrow{n}) + \right. \\ + \frac{\overrightarrow{\sigma}\overrightarrow{p}_{-}}{z_{-}+m}\overrightarrow{\sigma}\overrightarrow{Y}_{LL-1M}(\overrightarrow{n})\frac{\overrightarrow{\sigma}\overrightarrow{p}_{+}}{z_{+}+m}\right)VR_{L-1}.$$
(18)

Для шаровых функций в этом случае встречаются выражения следующего вида* (по всем т индексам производится суммирование) $\sum \varphi_{m_{i}m_{i}^{*}} C_{I_{i}m_{i}LM}^{I_{i}m_{i}} C_{I_{i}m_{i}LM}^{I_{i}m_{i}^{*}} Y_{LM}\left(\vec{n}\right) Y_{LM^{*}}^{*}\left(\vec{n}\right) = \frac{1}{4\pi},$ $\sum_{l} \varrho_{m_{1}m_{1}^{*}} C_{l_{2}m_{2}LM}^{l_{1}m_{1}} C_{l_{2}m_{2}LM^{*}}^{l_{1}m_{1}^{*}} \left(\overrightarrow{Y}_{lL-1M} \left(\overrightarrow{n} \right) \overrightarrow{Y}_{LL-1M^{*}}^{*} \left(\overrightarrow{n} \right) \right) = \frac{1}{4\pi},$ $\sum_{l_1m_1} \rho_{m_1m_1'} C_{l_1m_1LM}^{l_1m_1} C_{l_2m_1LM'}^{l_3m_1'} \left(Y_{LM}(\vec{n}) \overrightarrow{Y}_{LL-1M'}^*(\vec{n}) + Y_{LM'}^*(\vec{n}) \overrightarrow{Y}_{LL-1M}(\vec{n}) \right) =$ $=\frac{1}{2\pi}\left|\frac{L}{2l+1}\vec{n}\right|$ (19) $i\sum_{l'}\mathbb{P}_{\tilde{m}_{1}\tilde{m}_{1}'}C_{J_{2}m_{2}LM}^{J_{1}m_{1}}C_{J_{2}m_{2}LM'}^{I_{1}\tilde{m}_{1}'}\left(Y_{LM}(\vec{n})\overrightarrow{Y}_{LL-1M'}^{*}(\vec{n})-Y_{LM'}^{*}(\vec{n})\overrightarrow{Y}_{LL-1M}(\vec{n})\right)=$ $= -\frac{3}{8\pi} \frac{r}{\sqrt{L(2L+1)}} [\vec{n} \times \langle \vec{J} \rangle],$ $i \sum \rho_{m_1 m_1'} C_{I_1 m_2 LM}^{I_1 m_1'} C_{I_2 m_2 LM'}^{I_1 m_1'} [\vec{Y}_{LL-1M}(\vec{n}) \times \vec{Y}_{LL-1M}^*(\vec{n})] =$ $=\frac{3}{8\pi}\frac{r}{2l+1}\left(\langle \vec{J}\rangle-\frac{L-1}{l}\left(\langle \vec{J}\rangle\vec{n}\right)\vec{n}\right),$ $\sum \varphi_{m_im'_i} C_{I_im_iLM}^{I_im_i} C_{I_2m_iLM'}^{I_im'_i} \left[\left(\overrightarrow{a} \ \overrightarrow{Y}_{LL-1M}(\overrightarrow{n}) \right) \left(\overrightarrow{b} \ \overrightarrow{Y}_{LL-1M'}(\overrightarrow{n}) \right) + \right]$ $+\left(\vec{a} \, \vec{Y}_{LL-1M'}^{*}(\vec{n})\right)\left(\vec{b} \, \vec{Y}_{LL-1M}(\vec{n})\right) =$ $= \frac{1}{4\pi (2L+1)} \left[(L+1) \left(\overrightarrow{a} \overrightarrow{b} \right) + (L-1) \left(\overrightarrow{a} \overrightarrow{n} \right) \left(\overrightarrow{b} \overrightarrow{n} \right) \right],$ $i \sum \varphi_{m_1m_1} C_{I_2m_2LM}^{I_1m_1} C_{I_2m_2LM'}^{I_1m_1} \Big[\left(\overrightarrow{a} \overrightarrow{Y}_{LL-1M}(n) \right) \left(\overrightarrow{b} \overrightarrow{Y}_{LL-1M'}(\overrightarrow{n}) \right) -$ $-\left(\overrightarrow{a}\overrightarrow{Y}_{LL-1M'}^{*}(\overrightarrow{n})\right)\left(\overrightarrow{b}\overrightarrow{Y}_{LL-1M}(\overrightarrow{n})\right)\right]=$ $=\frac{3r}{16\pi}\frac{1}{L\left(2L+1\right)}\left[\left(L+1\right)\left(\left(\overrightarrow{J}\right)\left[\overrightarrow{a}\overrightarrow{b}\right]\right)-\left(L-1\right)\left(\left(\left(\overrightarrow{J}\right)\overrightarrow{n}\right)\left(\overrightarrow{a}\left[\overrightarrow{a}\overrightarrow{b}\right]\right)\right]$ Подставляя (4), (7) и (18) в (3) и учитывая (19) получим следующие значения для $A^{(1)}$, $\vec{B}^{(1)}$, $\vec{C}^{(1)}$ и $D^{(1)}_{ij}$

$$\begin{split} A^{(1)} &= \frac{L}{L+1} \left\{ \varepsilon_{+} \varepsilon_{-} - m^{2} + \frac{2L+1}{L} \frac{\omega^{2}}{q^{2}} \left(\varepsilon_{+} \varepsilon_{-} + m^{2} \right) + \right. \\ &+ \left(1 - \frac{\omega^{2}}{q^{2}} \right) \left(\overrightarrow{p}_{+} \overrightarrow{p}_{-} \right) - 2 \frac{\omega}{q^{2}} \left[\varepsilon_{-} \left(\overrightarrow{p}_{+} \overrightarrow{q} \right) + \varepsilon_{+} \left(\overrightarrow{p}_{-} \overrightarrow{q} \right) \right] + \\ &+ \frac{L-1}{L} \frac{\omega^{2}}{q^{4}} \left(\overrightarrow{p}_{+} \overrightarrow{q} \right) \left(\overrightarrow{p}_{-} \overrightarrow{q} \right) \right\} . \end{split}$$

 $\vec{B}^{(l)} = \frac{3}{2} \frac{r}{(L+1)} \frac{\omega}{q^2} \Big\{ m \left\{ \omega^2 - q^2 \right\} \left\{ \vec{J} \right\} + \left(2\omega + \frac{\vec{p}_{\perp} \vec{q}}{z_+ + m} \right) \left(\vec{p}_+ \left\langle \vec{J} \right\rangle \right) \vec{p}_- + \frac{\omega}{2} \Big\} \left\{ \vec{p}_{\perp} \vec{q} \right\} \left\{ \vec{p}_{\perp} \vec{q} \right\} + \left(2\omega + \frac{\vec{p}_{\perp} \vec{q}}{z_+ + m} \right) \left(\vec{p}_+ \left\langle \vec{J} \right\rangle \right) \vec{p}_- + \frac{\omega}{2} \left\{ \vec{p}_{\perp} \vec{q} \right\} \left\{ \vec{p$

* Значения этих выражений определяются непосредственным вычислением. 7 Изместия АН, серия фил.-мат. плук. № 2

С. М. Дарбинян

$$+ \left(m + \omega \frac{\varepsilon_{+} - m}{\varepsilon_{-} + m} - \frac{\overrightarrow{p}_{+} \overrightarrow{q}}{\varepsilon_{+} + m}\right) (\overrightarrow{p}_{-} \langle \overrightarrow{J} \rangle) \overrightarrow{p}_{-} + m (\overrightarrow{q} \langle \overrightarrow{J} \rangle) \overrightarrow{p}_{+} + + \frac{L - 1}{L} \frac{\omega}{q^{2}} \left[-m\omega + (\overrightarrow{p}_{+} \overrightarrow{q}) - \frac{\varepsilon_{+} - m}{\varepsilon_{-} + m} (\overrightarrow{p}_{-} \overrightarrow{q}) \right] (\overrightarrow{q} \langle \overrightarrow{J} \rangle) \overrightarrow{p}_{-} - - \frac{L - 1}{L} \frac{m\omega^{2}}{q^{2}} (\overrightarrow{q} \langle \overrightarrow{J} \rangle) \overrightarrow{p}_{+} \right\},$$
(20)
$$\overrightarrow{C}^{(1)} = -\frac{3}{2} \frac{r}{(L + 1)} \frac{\omega}{q^{2}} \left\{ m (\omega^{2} - q^{2}) \langle \overrightarrow{J} \rangle + + \left(2\omega + \frac{\overrightarrow{p}_{+} \overrightarrow{q}}{\varepsilon_{-} + m} \right) (\overrightarrow{p}_{-} \langle \overrightarrow{J} \rangle) \overrightarrow{p}_{+} + \left(m - \frac{\overrightarrow{p}_{-} \overrightarrow{q}}{\varepsilon_{-} + m} + \omega \frac{\varepsilon_{-} - m}{\varepsilon_{+} + m} \right) \times \times (\overrightarrow{p}_{+} \langle \overrightarrow{J} \rangle) \overrightarrow{p}_{+} + m \left(1 - \frac{L - 1}{L} \frac{\omega^{2}}{q^{2}} \right) (\overrightarrow{q} \langle \overrightarrow{J} \rangle) \overrightarrow{p}_{-} +$$

$$\begin{split} &+ \frac{L-1}{L} \frac{\omega}{q^2} \left[-m\omega + (\overrightarrow{p}_{-}\overrightarrow{q}) - \frac{\varepsilon_{-}-m}{\varepsilon_{+}+m} (\overrightarrow{p}_{+}\overrightarrow{q}) \right] (\overrightarrow{q} \langle \overrightarrow{J} \rangle) \overrightarrow{p}_{+} \right], \\ D_{lj}^{(1)} &= \frac{L}{L+1} \left\{ \left[\varepsilon_{-}+m - (\varepsilon_{-}+3m) \frac{\omega^{\varepsilon}}{q^2} + \frac{L-1}{2L} \frac{\omega^{2}}{q^4} \left(m \left(\omega^{2}+q^2 \right) + \right. \right. \right. \\ &+ \left. \varepsilon_{-} \left(\omega^{2}-q^2 \right) \right) \right] \frac{p_{+l}p_{+l}}{\varepsilon_{+}+m} + \left[\varepsilon_{+}+m - \left(\varepsilon_{+}+3m \right) \frac{\omega^{2}}{q^2} + \left. \frac{L-1}{2L} \frac{\omega^{2}}{q^4} \left(m \left(\omega^{2}+q^2 \right) + \varepsilon_{+} \left(\omega^{2}-q^2 \right) \right) \right] \frac{p_{-l}p_{-l}}{\varepsilon_{-}+m} + \end{split}$$

$$\begin{split} + \left[1 + \frac{\omega^2}{L q^2} + \frac{L - 1}{2L} \frac{\omega^2 \left(\omega^2 - q^2\right)}{q^4} + \frac{L + 1}{L} \frac{\omega^2}{q^2} \frac{(\overrightarrow{p}_+ \overrightarrow{p}_-)}{(\varepsilon_+ + m) \left(\varepsilon_- + m\right)} \right] p_{-i} p_{+i} + \\ + \left(1 - \frac{L - 1}{2L} \frac{\omega^2}{q^2}\right) \frac{q^2 - \omega^2}{q^2} p_{+i} p_{-i} + \left[2\varepsilon_+ \varepsilon_- \frac{\omega^2 - q^2}{q^2} - \frac{(\omega^2 - q^2)^2}{2q^2} - \frac{(\omega^2 - q^2)^2}{2q^2} - \frac{2m^2}{q^2} \frac{\omega^2}{q^2} + \frac{L - 1}{L} \left((\overrightarrow{p}_+ \overrightarrow{p}_-)^2 - p_+^2 p_-^2\right) \frac{\omega^2}{q^4}\right] \delta_{ij} \bigg] \cdot \end{split}$$

Поступая далее также, как и в случае магнитных переходов, получим 'следующее выражение для дифференциального коэффициента конверсии

$$\begin{split} d\beta_{L}^{(1)}(\varepsilon_{+}, q) &= \frac{2\pi}{\pi (L+1)} \frac{q^{2L-1}}{\omega^{2L} (\omega^{2}-q^{2})^{2}} \left\{ \frac{(\omega^{2}-q^{2})^{2}}{\omega} \left[\frac{L}{2} - \frac{L-1}{4} \frac{\omega^{2}}{q^{2}} + \right. \\ &+ \frac{L+1}{2} \frac{\omega^{3}}{\omega^{2}-q^{2}} - 2L \frac{z_{+}z_{-}}{\omega^{2}-q^{2}} + (L+1) \frac{m^{2}\omega^{2}}{(\omega^{2}-q^{2})^{2}} + \\ &+ (L-1) \frac{z_{+}z_{-}\omega^{2}}{q^{2} (\omega^{2}-q^{2})} \left] + r\left((\vec{J})^{-} \vec{z}^{(-)} \right) \left[(3\omega-m) (z_{+}z_{-}+m^{2}) + \right] \right] \end{split}$$

Внутренняя конверсия с образованием пар па поляризованном ядре

$$\begin{split} &+ \frac{m^2 \omega^2 (z_- - \varepsilon_+)}{(z_+ + m) (z_- + m)} + \frac{1}{L} \frac{m^2 \omega^2}{\varepsilon_- + m} + \left(\frac{5}{2}m - \frac{3L - 1}{2L}\omega - \right. \\ &- \frac{\varepsilon_+ \varepsilon_- + m^2}{\varepsilon_+ + m}\right) (\omega^2 - q^2) + \frac{L - 1}{L} \frac{\omega^2 \varepsilon_+ \varepsilon_-}{z_- + m} \frac{\omega^2 - q^2}{q^2} + \frac{(\omega^2 - q^2)^2}{4(\varepsilon_+ + m)} - \\ &- \frac{L - 1}{4L} \frac{\omega^2}{\varepsilon_- + m} \frac{(\omega^2 - q^2)^2}{q^2} \left] - r\left((\vec{J})^{-\frac{2}{5}(+)}\right) \left[(3\omega - m) (\varepsilon_+ \varepsilon_- + m^2) + \right. \\ &+ \frac{m^2 \omega^2 (\varepsilon_+ - \varepsilon_-)}{(\varepsilon_+ + m) (\varepsilon_- + m)} + \frac{1}{L} \frac{m^2 \omega^2}{\varepsilon_+ + m} + \left(\frac{5}{2}m - \frac{3L - 1}{2L}\omega - \right. \\ &- \frac{\varepsilon_+ \varepsilon_- + m^2}{\varepsilon_- + m}\right) (\omega^2 - q^2) + \frac{L - 1}{L} \frac{\omega^2 \varepsilon_+ \varepsilon_-}{\varepsilon_+ + m} \frac{\omega^2 - q^2}{q^2} + \frac{(\omega^2 - q^2)^2}{4(\varepsilon_- + m)} - \\ &- \frac{L - 1}{4L} \frac{\omega^2}{\varepsilon_+ + m} \frac{(\omega^2 - q^2)^2}{q^2} \right] + \frac{2}{3} (\overline{\epsilon}^{+}, \overline{\epsilon}^{+}) \frac{\omega}{\omega} \left[\frac{L + 1}{L} m^2 \omega^2 \times \right. \\ &\times \frac{m\omega + m^2 + \varepsilon_+ \varepsilon_- - \omega^2}{(\varepsilon_+ + m) (\varepsilon_- + m)} + \left(m^2 - \varepsilon_+ \varepsilon_- + \frac{L + 1}{2L} \omega^2 \frac{\varepsilon_+ \varepsilon_- - m\omega + m^2}{(\varepsilon_+ + m) (\varepsilon_- + m)} \right) \times \\ &\times (\omega^2 - q^2) - \frac{L - 1}{L} m^2 \omega^2 \frac{\omega^2 - q^2}{q^2} + \frac{1}{2} \left(1 - \frac{L + 1}{2L} \frac{\omega^2}{(\varepsilon_+ + m) (\varepsilon_- + m)} \right) \times \\ &\times (\omega^2 - q^2)^2 + \left(\varepsilon_+ \varepsilon_- + m^2 - \frac{L + 1}{4L} \omega^2\right) \frac{(\omega^2 - q^2)^2}{q^2} \left] \right] dq d\varepsilon_+. \tag{21}$$

После интегрирования по dq запишем коэффициент конверсии в следующем виде ($L \neq 1$)

$$d\beta_{L}^{(1)}(\varepsilon_{+}) = \frac{\alpha}{\pi\omega^{2L+1}} \left[a^{(1)} + \frac{r}{2(L+1)} (\langle \vec{J} \rangle \vec{\xi}^{(-)}) b^{(0)} - \frac{r}{2(L+1)} (\langle \vec{J} \rangle \vec{\xi}^{(+)}) c^{(0)} + \frac{L}{3(L+1)} (\vec{\xi}^{(+)} \vec{\xi}^{(-)}) d^{(0)} \right] d\varepsilon_{+}, \quad (22)$$

тде $a^{(1)}, b^{(1)}, c^{(1)}, d^{(1)}$ имеют следующий вид

$$\begin{split} a^{(0)} &= \frac{1}{2(L+1)} \left[(p_+ + p_-)^{2L} - (p_+ - p_-)^{2L} \right] - \left(\frac{(\varepsilon_+ - \varepsilon_-)^2}{4(L+1)} + m^2 \right) \times \\ &\times \left[(p_+ + p_-)^{2(L-1)} - (p_+ - p_-)^{2(L-1)} \right] + \frac{\omega^2}{2} (\varepsilon_+ \varepsilon_- + p_+ p_- - m^2) \times \\ &\times (p_+ + p_-)^{2(L-2)} - \frac{\omega^2}{2} (\varepsilon_+ \varepsilon_- - p_+ p_- - m^2) (p_+ - p_-)^{2(L-2)} + \\ &+ \omega^{2(L-1)} \left(\varepsilon_+^2 + \varepsilon_-^2 - 2(L-1)m^2 \right) \left\{ \ln \frac{\varepsilon_+ \varepsilon_- + p_+ p_- + m^2}{m\omega} - \right. \\ &- \frac{1}{2} \sum_{n=1}^{L-1} \frac{\omega^{-2n}}{n} \left[(p_+ + p_-)^{2n} - (p_+ - p_-)^{2n} \right] \right\}, \end{split}$$

$$\begin{split} b^{(1)} &= \frac{\omega}{4L (z_{+} + m)} \left[(p_{+} + p_{-})^{2L} - (p_{+} - p_{-})^{2L} \right] + \\ &+ \omega \left[(m - 3\omega) \frac{z_{+}z_{-} + m^{2}}{\omega^{2}} - m^{2} \frac{z_{+} - z_{+}}{(z_{+} + m) (z_{-} + m)} + \\ &+ \frac{1}{L} \frac{m^{2}}{z_{-} + m} + \frac{1}{L} \frac{z_{+}z_{-}}{z_{-} + m} - \frac{1}{4L} \frac{\omega^{2}}{z_{-} + m} \right] \left[(p_{+} + p_{-})^{2(L-1)} - \\ &- (p_{+} - p_{-})^{2(L-1)} \right] + \frac{\omega}{2m^{2}} \left[(3\omega - m) (z_{+}z_{-} + m^{2}) + \\ &(23) \\ &+ m^{2}\omega^{2} \frac{z_{-} - z_{+}}{(z_{+} + m) (z_{-} + m)} + \frac{1}{L} \frac{m^{2}\omega^{2}}{z_{-} + m} \right] \left[(z_{-}z_{+} + p_{+}p_{-} - m^{2}) \times \\ &\times (p_{-} + p_{-})^{2(L-2)} - (z_{+}z_{-} - p_{+}p_{-} - m^{2}) (p_{+} - p_{-})^{2(L-2)} \right] - \\ &- 2(L-1) \omega^{2L-1} \times \\ &\times \left[(3\omega - m) \frac{z_{+}z_{-} + m^{2}}{\omega^{2}} + m^{2} \frac{z_{-} - z_{+}}{(z_{+} + m)(z_{-} + m)} + \frac{1}{L} \frac{m^{2}}{z_{-} + m} - \\ &- \frac{5m}{2(L-1)} + \frac{3L-1}{2L(L-1)} \omega + \frac{z_{+}z_{-} + m^{2}}{(L-1)(z_{-} + m)} - \frac{1}{L} \frac{z_{+}z_{-}}{z_{-} + m} \right] \times \\ &\times \left\{ \ln \frac{z_{+}z_{-} + p_{+}p_{-} + m^{2}}{m^{2}} - \frac{1}{2} \sum_{n=1}^{L-1} \frac{\omega^{-2}n}{n} \right] \left[(p_{+} + p_{-})^{2n} - (p_{+} - p_{-})^{2n} \right] \right\}, \\ &c^{(1)} = \frac{\omega}{4L(z_{+} + m)} \left[(p_{+} + p_{-})^{2L} - (p_{+} - p_{-})^{2L} \right] + \\ &+ \omega \left[(m - 3\omega) \frac{z_{+}z_{-} + m^{2}}{\omega^{2}} - m^{2} \frac{z_{+}z_{-} - z_{-}}{(z_{+} + m)(z_{-} + m)} + \frac{1}{L} \frac{m^{2}}{z_{+} + m} + \\ &+ \frac{1}{L} \frac{z_{+}z_{-}}{\omega^{2}} - m^{2} \left[(3\omega - m) (z_{+}z_{-} + m^{2}) \right] \left[(p_{+} + p_{-})^{2(L-1)} - (p_{+} - p_{-})^{2(L-1)} \right] + \\ &+ \frac{\omega}{2m^{2}} \left[(3\omega - m) (z_{+}z_{-} + m^{2}) + m^{2}\omega^{2} \frac{z_{+} - z_{-}}{(z_{+} + m)(z_{-} + m)} + \\ &+ \frac{1}{L} \frac{m^{2}\omega^{2}}{z_{+} + m} \right] \left[(z_{+}z_{-} + p_{+}p_{-} - m^{2}) (p_{-} + p_{-})^{2(L-1)} - \\ &- (z_{+}z_{-} - p_{+}p_{-} - m^{2}) (p_{-} - p_{-})^{2(L-2)} \right] - 2(L-1)\omega^{3(L-1)} \times \\ &\times \left[\left(3\omega - m \right) \frac{z_{+}z_{-} + m^{2}}{\omega^{2}} + m^{2} \frac{z_{+} + -z_{-}}{(z_{+} + m)(z_{-} + m)} + \frac{1}{L} \frac{m^{2}}{z_{+} + m} - \\ &- \frac{5m}{2(L-1)} + \frac{3L-1}{2L(L-1)} \omega + \frac{z_{+}(z_{-} + m^{2}}{(z_{+} + m)(z_{-} + m)} + \frac{z_{+}z_{-}}{z_{+}(z_{+} + m)} \right] \times \\ &\times \left[\ln \frac{z_{+}z_{+} + p_{+}p_{-} + m^{2}}{m^{2}} - \frac{1}{2} \frac{z_{+$$

Внутренняя конверсия с образованием пар на поляризованном ядре

$$\begin{split} d^{(1)} &= \left[\frac{\varepsilon_{+}\varepsilon_{-} - (L-2) \ m^{2}}{L-1} + \frac{L+1}{L} \frac{m^{2}\omega^{2}}{(\varepsilon_{+}+m) (\varepsilon_{-}+m)} - \right. \\ &\left. - \frac{L+1}{4L \ (L-1)} \omega^{2} \right] \left[\ (p_{+}+p_{-})^{2(L-1)} - (p_{+}-p_{-})^{2(L-1)} \right] + \\ &+ \frac{L+1}{L} \omega^{2} \frac{m\omega + m^{2} + \varepsilon_{+}\varepsilon_{-} - \omega^{2}}{(\varepsilon_{+}+m) (\varepsilon_{-}+m)} \left\{ (\varepsilon_{+}\varepsilon_{-}+p_{+}p_{-}-m^{2}) \ (p_{+}+p_{-})^{2(L-2)} - \right. \\ &\left. - (\varepsilon_{+}\varepsilon_{-}-p_{+}p_{-}-m^{2}) \ (p_{+}-p_{-})^{2(L-2)} \right] + \\ &+ \frac{1}{2L} \left(1 - \frac{L+1}{L} \frac{\omega^{2}}{(\varepsilon_{+}+m) (\varepsilon_{-}+m)} \right) \left[\ (p_{+}+p_{-})^{2L} - (p_{+}-p_{-})^{2L} \right] - \\ &\left. - 2\omega^{2(L-1)} \frac{L+1}{L} \left[(L-1) \ m^{2} - \frac{\omega^{2}}{2} - \frac{(L-1) \ m-\omega}{(\varepsilon_{+}+m) (\varepsilon_{-}+m)} \ m\omega^{2} - \\ &\left. - \frac{m^{2} - L\varepsilon_{+}\varepsilon_{-}}{L+1} \right] \left\{ \ln \frac{\varepsilon_{+}\varepsilon_{-} + p_{+}p_{-} + m^{2}}{m\omega} - \\ &\left. - \frac{1}{2} \sum_{a=1}^{L-1} \frac{\omega^{-2a}}{a} \left[\ (p_{+}+p_{-})^{2a} - (p_{+}-p_{-})^{2a} \right] \right\} \end{split}$$

При L = 1 получим:

×

$$\begin{split} d\xi_{1}^{(1)}(\varepsilon_{+}) &= \frac{\pi}{\pi\omega^{2}} \Big\{ (\varepsilon_{+}^{2} + \varepsilon_{-}^{2}) \ln \frac{\varepsilon_{+}\varepsilon_{-} + p_{+}p_{-} + m^{2}}{m\omega} + 2p_{+}p_{-} + \\ &+ r \left(\langle \vec{J} \rangle \vec{\xi}^{(-)} \right) \Big[\left(\frac{3\omega - m}{m^{2}\omega} (\varepsilon_{+}\varepsilon_{-} + m^{2}) + \frac{\omega}{\varepsilon_{+} + m} \right) p_{+}p_{-} + \\ &+ \omega \left(\frac{5}{2} m - \omega - \frac{\varepsilon_{+}\varepsilon_{-} + m^{2}}{\varepsilon_{+} + m} \right) \ln \frac{\varepsilon_{+}\varepsilon_{-} + p_{+}p_{-} + m^{2}}{m\omega} \Big] - \\ &- r (\langle \vec{J} \rangle \vec{\xi}^{(+)}) \Big[\left(\frac{3\omega - m}{m^{2}\omega} (\varepsilon_{+}\varepsilon_{-} + m^{2}) + \frac{\omega}{\varepsilon_{-} + m} \right) p_{+}p_{-} + \\ &+ \omega \left(\frac{5}{2} m - \omega - \frac{\varepsilon_{+}\varepsilon_{-} + m^{2}}{\varepsilon_{-} + m} \right) \ln \frac{\varepsilon_{+}\varepsilon_{-} + p_{+}p_{-} + m^{2}}{m\omega} \Big] + \\ &+ \frac{2}{3} (\vec{\xi}^{(-)}\vec{\xi}^{(+)}) \Big[\frac{2\omega^{2}}{(\varepsilon_{+} + m) (\varepsilon_{-} + m)} p_{+}p_{-} + \\ &+ \left(m^{2} - \varepsilon_{+}\varepsilon_{-} + \omega^{2} \frac{\varepsilon_{+}\varepsilon_{-} + \omega^{2} - m\omega}{(\varepsilon_{+} + m) (\varepsilon_{-} + m)} \right) \times \\ \ln \frac{\varepsilon_{+}\varepsilon_{-} + p_{+}p_{-} + m^{2}}{m\omega} - \frac{1}{2} (p_{+}^{2} + p_{-}^{2}) \ln \left| \frac{p_{+} + p_{-}}{p_{+} - p_{-}} \right| \Big| \Big\} d\varepsilon_{+}. \end{split}$$

Результаты интегрирования по d =+ в общем случае не выражаются через элементарные функции.

С. М. Дарбанян

В заключение выражаю благодарность профессору Берестецкому В. Б. за указание темы и за оказанную помощь.

Физический институт АН Армянской ССР

Поступнаа 18 VIII 1960

Ս. Մ. Դաբբինյան

ՋՈՒՅԳԻ ԱՌԱՋԱՑՈՒՄՈՎ ՆԵՐՔԻՆ ԿՈՆՎԵՐՍԻԱՆ ԲԵՎԵՌԱՑԱԾ ՄԻՋՈՒԿԻ ՎՐԱ

UUTONONFU

Հողվածում՝ ուսումնասիրվում է էլեկտրոն-պողիտրոնալին դուլդի առաջացումով ներքին կոնվերսիան ընհռացած միջուկի վրա։ Միջուկի կուլոնդան դաշտը անտեսվում է։

նին միջուկը ընհռացած է, ապա այդ միջուկի վրա առաջացած կոնվեր սիոն էլնկարոնի ու պոզիարոնի միջին բնհռացումը տարբեր է գերոլից։ Համապատասխան արտանալաունվունները մադնիսական ().=0) և էլնկարական ().=1) տիպի անցումների համար բերված են (9) բանաձներում։

Ստացված են արտաճալտունլուններ ներքին կոնվերսիայի դիֆերենցիալ դործակցի ճամար (16), (22) (ճամապատասխանորեն մադնիսական ու էլեկարական անցումների դեպքերում), երբ միջուկը, էլեկտրոնն ու պողիարոնն ունեն միջին բեեռացում։

ЛИТЕРАТУРА

- Берестецкий В. Б., Рудик А. П. Поляризация электронов внутренней конверсии следующей за р-распадом. "ЖЭТФ", 35, 1 (7), 1958.
- Гешкенбейн Б. В. Поляризация электронов внутренней конверсии следующей за β-распадом. "ЖЭТФ*, 35, 5 (11), 1958.
- Лобов Г. А. Поляризация электронов и позитронов внутренней конверсии следующей за β-распадом ядра. "ЖЭТФ", 39, 3 (9), 1950.
- Ахиезер А. И., Берестецкий В. Б. Квантовая электродинамика. Физматиз, М., 1959.

2ЦЗЧЦЧЦЪ ООЛ ЧРЗЛРФЗЛРБЪРР ЦЧЦЧБОРЦЗР ЗБДБЧЦЧРГ ИЗВЕСТИЯ АКАДЕМИИ НАУК АРМЯНСКОЙ ССР

Зрариш-dupbdum, арыпперально XIV, 1/2 2, 1961 Физико-математические науки

ФИЗИКА

М. Л. Тер-Микаелян

Излучение фотонов быстрыми частицами в неоднородной среде*

В работе рассмотрено излучение, возникающее при прохождении заряженных частии с постоянной скоростью через произвольную неоднородную среду.

Исходя из законов сохранения энергии и импульса, для периодической среды выведено необходимое условие возникновения излучения - условие резонанса (2.1). Полное излучение в периодической среде будет складываться из излучений различных порядков (гармоник). Для каждого порядка излучения имеется свой интервал излучаемых частот (2.6) и свой энергетический порог (2.10). Излучение каждого порядка концентрировано около нижней границы своего спектра. Окончательные формулы для интенсивности резонансного излучения и его спектра получены: а) для среды, меняющей свои свойства по закону косинуса (§ 4); б) для произвольной периодической среды, при слабом изменении плотности (§ 4), а также в) для слоистой среды (§ 5), нанболее пригодной, по-видимому, для целей эксперимента. В § 6 рассмотрены различные причины, влияющие на точность выведенных формул. Перечисленные свойства резонансного излучения могут быть использованы в экспериментах в области сверхвысоких энергий.

Последний параграф посвящен исследованию излучения, возникающего на случайных неоднородностях.

§1. Введение

Хорошо известно, что электромагнитные процессы, происходящие при взаимодействии быстрых заряженных частиц с произвольной совокупностью неподвижных центров, обладают при сверхвысокой энергии характерной направленностью вперед. Из этого утверждения сразу следует, что в этих процессах могут играть роль большие и растущие с энергией продольные расстояния. Действительно, импульс q_a , переданный среде вдоль направления движения первоначальной частицы, будет равен

* Первые шесть параграфов настоящей статьи печатаются одновременно в журнале Nuclear Physics.

$$q_{\mu} = p_0 - \sum \frac{\overrightarrow{(p_i p_0)}}{p_0}.$$
 (1.1)

Здесь p₀ — импульс начальной частицы, p_i — импульсы частиц после реакции.

Учитывая закон сохранения энергии

$$E_0 - \sum E_i = 0, \tag{1.2}$$

мы видим, что при релятивистских энергиях и резкой направленности.

т. е. когда $\frac{(p_i p_0)}{p_0} \approx p_i \approx E_i$, q_{μ} становится малым и при дальнейшем

увеличении энергий и направленности — уменьшается. Из соотношения неопределенности следует, что, эффективные в процессе, продольные расстояния

$$l_{s\phi} \sim \frac{h}{q_{\mu}} \tag{1.3}$$

могут стать достаточно большими. Нетрудно догадаться, что на столь больших расстояниях различные внешние причины могут оказывать влияние на взаимодействие двух, отдельно взятых, центров и приводить к резкому изменению обычных поперечников. Эти рассуждения применялись автором при исследовании интерференционного рассеяния и излучения в кристалле [1] (см. также [3]), где, благодаря росту $l_{2\Phi}$, соседние атомы в решетке начинают действовать когерентно^{*}.

Настоящая работа посвящена исследованию излучения, которое образует равномерно движущаяся частица в неоднородной среде [4], [5]. Мы увидим, что интерференция излучения, возникающего на различных неоднородностях, будет существенной в силу малости q_a. Кроме того, неоднородности будут приводить к излучению квантов, длина которых инчтожно мала по сравнению с размерами неоднородностей.

Известно, что в однородной среде равномерно движущаяся частица образует только излучение Вавилова-Черенкова. Ниже будут рассмотрены изменения, которые претерпевает это излучение в неоднородной среде. Но кроме того, мы увидим, что в случае неоднородной среды излучение будет существовать и в области частот, превышающих характерные атомные частоты, где диэлектрическая постоянная меньше единицы и излучение Вавилова-Черенкова невозможно. Резкая завысимость всследуемого ниже излучения от энергия частицы может быть использована для детектирования частиц сверхвысоких энергий.

Причину появления излучения в неоднородной среде легко выяснить, если заметить, что прохождение фотонов сквозь мут-

В статье, которая в ближайшее время выйдет в "Успехах физических наук", автором сделана попытка дать обзор работ по тормозному излучению в кристалае, а также изложить повые результаты по этому кругу вопросов.

ную среду всегда сопровождается рассеянием снета. Поскольку поле заряженной частицы представляет из себя совокупность псевдофотонов, то рассеяние этих псевдофотонов на неоднородностях среды в есть интересующее нас излучение. Наиболее простым примером излучения в неоднородной среде является, так называемое, переходное излучение Гинзбурга-Франка [6], возникающее при пересечении заряженной частицей границы двух сред. Франк [6] рассмотрел вопрос о суммировании интенсивностей переходного излучения, возникающего на многих границах и показал, что простое суммирование интенсивностей возможно, если расстояние между границами превышает I_{иф}.

Неоднородность среды может быть либо периодической, либо случайной функцией пространства. Наличие периодически расположенных неоднородностей приводит к интерференции излучения, возивкающего на различных участках неоднородной среды. В результате интерференционных явлений заметное излучение в периодической среде может появиться только тогда, когда ныполняется определенное резонансное условие, к выводу которого мы перейдем. Рассмотрение излучения на случайно расположенных неоднородностях мы отложим до § 7.

Условие резонанса; угловое распределение и энергетический порог резонансного излучения

Будем считать, что среда изменяет свои свойства периодически полько вдоль оси z, оставаясь однородной в плоскости x, y.

Пусть частица, скорость которой составляет угол ϕ с направлением оси *z*, излучает квант с энергией $\hbar \omega$ и импульсом $\frac{\hbar \omega}{c} \sqrt{\varepsilon}$. Для данного конкретного случая закон сохранения энергии и продольного импульса (1.2) и (1.1) перепишем в виде

 $\delta E - h \omega = 0.$

$$q_{\theta} = \frac{v \, \delta p}{v} - \frac{h \omega}{c} \, V = \cos \theta' = \frac{2\pi h}{l} r \cos \psi$$

У—угол между направлением излученного кванта и скоростью *v*, *bE* и *bp* — изменения энергии и импульса частицы, *r* — произвольное целое число, *l* — период среды.

Подчеркнем, что излучение порядка r в периодической среде возможно только, если импульс, переданный среде вдоль оси z, равен 2πh r,

Поскольку для малых изменений энергии частицы $\delta E = v \delta p$, тоиз законов сохранения (1.7) и (1.2) мы сразу получаем основное условие излучения

$$\frac{v_{\varphi\varphi}}{v} = \frac{w}{v} \left(1 - \frac{v}{c} \sqrt[v]{\varepsilon_0} \cos \theta' \right) = \frac{2\pi r}{l} \cos \phi.$$
(2.1)

Условие резонанся (2.1) по своему физическому содержанию эквивалентно условню Брэгга-Лауэ-Бульфа в дифракции рентгеновских лучей (см. также [1], [7]). Из условия (2.1) вытекают интересные свойства исследуемого излучения. Прежде всего, угол излучения кванта дается выражением

$$\cos \theta' = \frac{c}{v \sqrt{z_0}} - \frac{2\pi r c \cos \phi}{l \omega \sqrt{z_0}}, \qquad (2.2)$$

При $l \to \infty$ (или для нулевого порядка r = 0) мы приходим к известному соотношению для угла Черенковского излучения. В отличие от случая $l \to \infty$, (2.2) может выполняться в области частот, значительно превышающих характерные атомные частоты. Для столь больших частот диэлектрическая постоянная имеет вид

$$\varepsilon = \varepsilon_0 + \Delta \varepsilon_1(z) = 1 - \frac{4\pi N e^2}{m_e \omega^2} - \frac{4\pi N' e^2}{m_e \omega^2} \varepsilon_1(z); \quad \Delta \cdot \varepsilon_1(z) \ll \varepsilon_0.$$
(2.3)

Здесь N — постоянная составляющая электронной плотности, а N' — переменная. Очевидно, что всегда выполнено неравенство $N'z_1 \ll N$.

Из требования | cos θ' | <1 мы получим

$$\frac{c}{vV\overline{\varepsilon_0}}\left(1+\frac{v}{c}V\overline{\varepsilon_0}\right) \ge \frac{2\pi r\lambda}{l} \ge \left(1-\frac{v}{c}V\overline{\varepsilon_0}\right)\frac{c}{vV\overline{\varepsilon_0}},\tag{2.4}$$

где

$$\lambda = \frac{c}{\omega / \bar{z_0}}.$$
 (2.5)

В случае излучения частот, для которых диэлектрическая постоянная задается формулой (2.3), правая часть неравенства (2.4) приводит сразу к двум условиям

$$\frac{E}{h} \gg \omega_{\max} = \frac{2b}{a} \left[1 - \sqrt{1 - 4\left(1 - \frac{v}{c}\right)\frac{b}{a^2}} \right]^{-1} \gg \omega \gg$$

$$\gg \frac{2b}{a} \left[1 + \sqrt{1 - 4\left(1 - \frac{v}{c}\right)\frac{b}{a^2}} \right]^{-1} = \omega_{\min}, \qquad (2.6)$$

где величины b. A и a равны

$$b = \frac{2\pi e^2}{m_e} N; \qquad a = \frac{2\pi c}{l} r; \qquad A = \left(1 - \frac{v}{c}\right) \frac{b}{a^2}.$$
 (2.7)

Неравенства (2.6) для энергий, значительно превосходящих пороговую [см. формулу (2.10)], можно упростить

Издучение фотонов быстрыми частицами в неоднородной среде

$$\frac{E}{\hbar} \gg \omega_{\max} \approx \frac{4\pi\ell}{l} r \left(\frac{E}{m\ell^2}\right)^2 \gtrsim \omega \gtrsim \frac{Ne^2}{m_e} \frac{l}{cr} \approx \omega_{\min}.$$
(2.6)

Левая часть неравенства (2.4) приводит к условию

$$\omega \gg \frac{\pi cr}{l}$$
 (2.8)

Неравенство (2.8) будет автоматически следовать из (2.6), если жи ограничимся излучением, порядок которого удовлетворяет условню

$$-r \ll r_{\max} = \frac{l}{2\pi} \left(\frac{4\pi N c^2}{m_e c^2} \right)^{3/\epsilon}.$$
 (2.9)

Если (2.9) выполнено, то интервал излученных частот дается перавенствами (2.6), из которых вытекает условие на энергетический порог, при котором начинается излучение *r*-го порядка

$$\frac{E}{mc^2} = \left(\frac{E}{mc^2}\right)_{ir} > \frac{l}{2\pi cr} \sqrt{\frac{4\pi Ne^2}{m_e}}.$$
(2.10)

Из (2.9) следует, что исследуемый случай может осуществляться только для релятивистских частии, поэтому во всех формулах, начиная с (2.6), мы, где это возможно, положили v = c.

Условне на угол излучения (2.2) в рассматриваемом случае можно написать в виде

$$(\theta')^2 \approx \frac{4\pi rc\cos\phi}{l\omega} - \left(1 - \frac{\psi^2}{c^2}\right) - \frac{4\pi Nc^2}{m_e\omega^2}.$$
(2.11)

Отметим, что соя 9' обращается в единицу для излучения как максимально, так и минимально возможной частоты [определяемой (2.6)]. Для излучения промежуточных частот, угол излучения увеличивается, достигая максимума, равного

$$\theta' \approx \frac{r}{l\left(\frac{Ne^2}{m_e \pi c^2}\right)^{r_e}} \ll 1$$
(2.12)

лля частот, всего в два раза превышающих о_{тіп}.

Рассмотрим теперь излучение, порядок которого превышает r_{max}. Интервал частот, излученных в переднюю полусферу, получается из условия (2.4)

$$w_{\max} = \frac{2\pi v r}{l} \frac{1}{(1-v/c)} > \omega > \frac{2\pi v}{l} r = w_{\min}^{\prime}.$$
 (2.13)

Излучение в этом случае будет направлено: при $\omega = \omega_{\min}^{'}$ под прямым углом к траектории, а при $\omega = \omega_{\max}^{'}$ — вдоль движения. Излучение, порядок которого превышает r_{\max} , резко уменьшается с увеличением r. Однако этот случай может осуществляться при произ-

вольных скоростях. Как мы увидим ниже, интенсивность излучения высокого порядка мала, а влияние малых искажений периодичности, приводящее к уменьшению резонансного излучения, возрастает с порядком излучения. Резюмируя можно отметить, что излучение с упомянутыми выше свойствами (энергетический порог, резкая направленность и т. д.) можно наблюдать в том случае, если $r_{\rm max} \gg 1$, т. е если период среды больше величины l_1

$$I \gg I_1 = \left(\frac{m_c \pi c^2}{c^2 N}\right)^{1/\epsilon}$$
(2.14)

Для того чтобы избежать влияния фотоэффекта на область частот около ω_{\min} , где, как мы увидим ниже, концентрируется резонансное излучение, необходимо в эксперименте с твердыми пластвнами выбирать $l > 10^{-2}$ см. Поэтому (2.14) всегда выполняется с большим запасом. Детальное рассмотрение среды, для которой $l < l_1$, мы здесь опускаем ради краткости изложения.

§ 3. Квазиклассическое рассмотрение

Уравнения Максвелла для неоднородной среды сохраняют свой обычный вид и специфика будет заключаться в том, что теперь диэлектрическая и магнитная проницаемости будут функциями координат x, y, z. Мы будем писать уравнения Максвелла для Фурье компонент полей по времени, выбирая временные множители в форме $\exp(-i\omega t)$. Уравнения для векторного потенциала \vec{A} можно записать в виде [8]

$$\Delta \vec{A} + k^2 \vec{A} - \operatorname{div} \vec{A} \operatorname{grad} \left(\lg k^2 \right) = -\frac{2\mu}{c} \int \vec{j}(t) e^{i\omega t} dt, \qquad (3.1)$$

где

$$k^{2} = \frac{\varepsilon \mu w^{2}}{c^{2}}; \quad z = \varepsilon_{0} + \Delta \varepsilon_{1} (z). \tag{3.2}$$

В дальнейшем положим µ = 1. Будем считать, что свойства среди изменяются только в одном направлении—вдоль оси z. Примем, что ток направлен также по оси

$$j_z = e \cdot v_z(t) \,\delta(x) \,\delta(y) \,\delta[z - z(t)]. \tag{3.3}$$

Рассмотрение для произвольно направленного тока можно превести аналогично описываемому ниже методу. При этом, в противоположность случаю тормозного излучения в кристалле [1], можно убедиться, что для малых углов влета и малых углов излучения интен ивность излучения меняется слабо и все изменение сводится к замене *I* на *I*/cos \$. В случае падения вдоль оси *z*, уравнение (3.1) превращается в уравнение для *A_z*. Компоненты *A_x* и *A_y* можно положить равными нулю. Этим, в частности, уже определяется поляри-

зация исследуемого излучения, именно вектор \vec{H} резонансного излучевия перпендикулярен плоскости, содержащей ось z и вектор распространения волны \vec{k} .

Решение уравнения (3.1) будем искать в виде (индекс z в дальнейшем будем опускать)

$$A(x, y, z) = \int A(k_x, k_y, z) \exp(ik_x x + ik_y y) dk_x dk_y.$$
(3.4)

Уравнение для

$$A(k_x, k_y, z) = A(q, z),$$
 (3.5)

где

$$q = \sqrt{k_x^2 + k_y^2} , \qquad (3.6)$$

перенншем следующим образом

$$\varepsilon \frac{\partial}{\partial z} \left(\frac{1}{\varepsilon} \frac{\partial A(q, z)}{\partial z} \right) + \left(\frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon - q^2 \right) A(q, z) = \\ = -\frac{e}{2\pi^2 c} \int v(z) \,\delta \left[z - z(t) \right] e^{i\omega t} dt.$$
(3.7)

При произвольной зависимости г₁ от *г*, уравнение (3.7) может быть рещено в общем виде в квазиклассическом приближении. Квазиклассические решения соответствующего однородного уравнения имеют хородо известный вид (с точностью до двух первых членов в квазиклассическом разложении)

$$A_{1,2} = C_{1,2} \left(\frac{z}{z}\right)^{\nu_0} \exp\left\{\pm \int x dz\right\},\tag{3.8}$$

5.J.C

$$s = \sqrt{-\frac{m^2}{c^2}} \varepsilon - q^2 \quad . \tag{3.9}$$

Отметим, что возможность приведения уравнения (3.7) к цепочке уравнений для конечного числа функций в квазиклассическом разложении требует выполнения условия квазиклассики

$$\frac{\varepsilon}{\mathsf{x}^{\varepsilon}} \frac{\partial}{\partial z} \left(\frac{\mathsf{x}}{\varepsilon} \right) \bigg| \ll 1. \tag{3.10}$$

В действительности нам необходимо еще потребовать, чтобы на интересующих нас расстояниях изменение фазы векторного потенциала, вносниюе следующими членами разложения в квазиклассическом прибляжении, было мало.

В случае среды, рассматриваемом ниже (§ 4), это требование дегко выполнить, если потребовать выполнения более жесткого усдовия, чем (3.10), а именно

$$\lambda \ll l_{\star}$$

После нахождения двух линейно независимых решений (3.8), функция Грина уравнения (3.7) строится обычным образом [9]. Нужва только заметить, что G(z, z') должно приводить к волнам расходящимся от точки z = z', где находится источник. Для этого [поскольку временные множители у нас выбраны в виде $\exp(-i\omega t)$] G(z, z') необходимо искать в форме

$$G(z, z') = \begin{cases} CA_1(q, z) A_2(q, z') & \text{при } z > z', \\ CA_1(q, z') A_2(q, z) & \text{при } z < z', \end{cases}$$
(3.12)

Этим соотношеннем функция Грина определяется с точностью до постоянного множителя. Если, кроме того, мы потребуем, чтоби функция G(z, z') удовлетворяла уравнению (3.7), в котором правае часть заменена на — $4\pi z\delta(z - z')$, то тогда постоянный множитель определится из условия, чтобы скачок производной функции Грина в точке z = z' был равен

$$G'(z'+0, z') - G'(z'-0, z') = -z(z') 4\pi.$$
(3.13)

Следовательно, $C = 2\pi i$. Искомое решение уравнения (3.7) можно записать в виде

$$A(q, z) = \frac{ie}{4\pi^{2}c} \left(\frac{z(z)}{z(z)}\right)^{\eta_{i}} \int \frac{v(t) \exp\left(i\omega t + i\left|\int_{z(t)}^{z} x(z) dz\right|\right)}{[x(t)z(t)]^{\eta_{i}}} dt, \quad (3.14)$$

Модуль в экспоненте подинтегрального выраження означает, что, согласно определению функции Грима (3.12), мы должны брать только положительное значение интеграла по z. Мы увидим в дальнейшем, что в действительности нам придется использовать (3.14) только для вычисления интенсивности излучения в переднюю полусферу $z \rightarrow \infty$ и, поскольку, * по определению положительно, то интеграл по z будет всегда положительным.

Вычислим поток энергии, проходящей через плоскость x, y, перпечдикулярную траектории частицы (для простоты мы будем предаюлогать в дальнейшем, что частица движется равномерно и прямолинейно). Для этого необходимо подсчитать [EH]_z.

Потенциал у определяется из обычного условия Лоренца и равен

$$\varphi = -\frac{ic}{\varepsilon_{\infty}} \operatorname{div} A = \frac{c}{\omega \varepsilon} \times A(q, z)$$
(3.15)

нбо, согласно условию квазиклассики (3.10), лифференцировать в (3.14) по переменной z нужно только экспоненту подинтегрального выражения.

Окончательное выражение для потока энергии через плоскость, расположенную на расстоянии г от начала координат и перпендикулярную траектории, за все время движения есть

$$S = \frac{8\pi^3 c^2}{\omega z} \, d\omega \int_0^\infty x q^3 dq \, |A(q, z)|^2, \tag{3.16}$$

В силу квазиклассичности мы можем считать, что изменение свойств среды мало сказывается на распространении кванта, поэтому чы можем ввести угол излучения кванта 9, согласно соотношению

$$q = \frac{\omega}{c} \sqrt{\varepsilon_0} \sin \theta,$$
$$z_0 = \frac{\omega}{c} \sqrt{\varepsilon_0} \cos \theta = \sqrt{\frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon_0 - q^2}.$$

Средние отклонения при распространении в периодической средеот изправления, определяемого углом 0, равны нулю (средние квадраты на расстояниях порядка l_{эф} ничтожно малы).

§ 4. Излучение в среде, изменяющей свои свойства по закону косинуса

Рассчитаем резонансное излучение в среде, диэлектрическая постоянная которой равна

$$\varepsilon(\omega, z) = \varepsilon_0(\omega) + \Delta \cos \frac{2\pi z}{l}; \quad \Delta \ll \varepsilon_0(\omega). \tag{4.1}$$

Расчет интенсивности проводится с помощью (3.14) и (3.16). Величина «. входящая в (3.14), для упрощения последующих выкладок разлагается в ряд

$$c \approx \varkappa_0 + \frac{1}{2} \frac{\omega^2}{c^2} \frac{\Delta z_1}{\varkappa_0}.$$
 (4.2)

Для рассматриваемой среды, при $z \to \infty$ и постоянной скорости, A(q, z) дается выражением

$$A\left(q, z\right) = \frac{iev}{8\pi^{3}c} \left(\frac{z}{z}\right)^{v_{x}} \int \frac{dt}{(zz)^{v_{f}}} \exp\left\{i\omega t + iz_{0}\left(z - vt\right) + \frac{i\omega^{2}\Delta I}{4\pi c^{2}z_{0}} \left(\sin\frac{2\pi z}{l} - \sin\frac{2\pi vt}{l}\right)\right\}.$$

$$(4.3)$$

Если же (3.11) выполняется, то зависимостью от *t* знаменателя выражения (4.3) можно превебречь и, воспользовавшись формулой известной из теории функций Бесселя [10]

$$\exp\left(-iB\sin\frac{2\pi vt}{l}\right) = \sum_{r=-\infty}^{r=+\infty} J_r(B)\exp\left(-i\frac{2\pi vrt}{l}\right), \quad (4.4)$$

представить (4.3) в виде суммы слагаемых, каждое из которых содержит дельта функцию вида $\delta\left(\omega - z_0 v - \frac{2\pi v}{l} r\right). \tag{4.5}$

Легко видеть, что мы пришли к условию резонанса (2.1), из которого, в частности, следует выражение для косинуса угла излучения (2.2) и интервала излученных частот (2.4) Поскольку мы рассматриваем сейчас поток энергии через плоскость $z \to \infty$, то возможны только положительные углы излучения. Поэтому в (2.4) левую часть неравенства нужно заменить на $\frac{c}{v \sqrt{z_0}}$. После подстановки квадрата

модуля выражения (4.3) в (3.16) и интегрирования по всем углам, мы получим величину всей излученной энергии за время T

$$dI = \frac{e^2 v}{c^2} \omega d\omega T \sum_r J_r^2(B) \left[1 - \left(\frac{c}{v \sqrt{\varepsilon_0}} - \frac{2\pi r c}{l \omega \sqrt{\varepsilon_0}} \right)^2 \right] \cdot$$
(4.6)

Выражение, стоящее в квадратных скобках, есть sin² 6 [см. (2.2)]. Величина *B*, входящая в аргумент функции Бесселя, равна

$$B = \frac{l\Delta\omega}{4\pi \sqrt{z_0} c \cos\theta} \,. \tag{4.7}$$

Прежде чем перейти к анализу выражения (4.6) напомним, что квазиклассический расчет, использованный нами, теряет свою применимость около точек поворота z = 0. Используя формулы (3.10) и (2.2), получаем

$$-\frac{2\pi rc}{l\omega \sqrt{z_0}} + \frac{c}{v\sqrt{z_0}} \gg \delta, \tag{4.8}$$

где d — малая величина, определяемая наименьшими допустимыми значениями соз θ согласно квазиклассическому рассмотрению. Нужно, чтобы ограничение (4.8) не влияло на результаты. Заметим, что при $l \gg l_{s\phi}$ можно просуммировать ряд по r и придти к формуле Тамма — Франка,

а) Перейдем к анализу выражений (4.6), (4.7), (2.4), (2.2). Начнем с рассмотрения излучения частот, не превышающих атомные. Рассмотрим отдельные члены ряда (4.6). Если выполняется условие

$$\frac{v}{c}\sqrt{z} > 1, \tag{4.9}$$

то член ряда (4,6) с r = 0 дает нам интенсивность черенковского излучения в периодической среде, а (4.8) и (2.4) выполняются автоматически. Формула (4.6) в этом случае отличается от формулы Тамма-Франка только тем, что вместо единицы стоит величина $J_0^2(B)$, уменьшающая интенсивность черенковского излучения. Величина B(напомним, что $\lambda \ll l; \Delta \ll \varepsilon_0$) зависит от скорости налетающей частицы.

Излучение фотонов быстрыми частицами в неоднородной среде

Рассмотрим слагаемое r = -1. Угол излучения определяется условнем (2.2) Интенсивность задается слагаемым с r = -1 в формуле (4.6). Для определения интервала излученных частот, помимо аыполнения (4.9), необходьмо учесть и правую часть (2.4), которое также накладывает ограничение на допустимый спектр излученных частот.

Рассмотрим слагаемое r = +1. Условие (4.8) будет налагать определенные ограничения на частоту излучения. В то же время (2.4) для r = 1 дзет нам интервал излученных частот. Сравнение двух условий показывает, что только малую часть спектра излученных частот около ϖ_{\min} нельзя описать формулой (4.6). Это может оказаться несущественным, так как при больших значениях B [т. е. когда (4.8) не выполнено] интенсивность из-за наличия $J_a^2(B)$ будет чала. Случай r = +1 интересен тем, что излучение может возникать в тогда, когда (4.9) не выполняется, т. е. до порога черенковского налучения. Рассуждения можно распространить на $r = \pm 2$ и т. д. Отметим, что излучение положительного порядка (r > 0) может возникать до порога черенковского излучения.

Подчеркнем еще раз, что формулы (4.6) полностью описывают взлучение при ограничении (4.8) для $\lambda \ll l$ и $\Delta \ll z_0$; угол излучения аля каждого порядка задается условием (2.2), а интервал излученных истог определяется условием (2.4).

А. Ц. Аматуни и Н. А. Корхмазяном [10] была получена формула ия излучения порядкя $r = 0; \pm 1$ без допущения $\lambda \ll l$, но при $B \ll 1$ $l^{4} \ll z_{0}$. Эти результаты (для $r = \pm 1$) дегко проверить, используя методнку расчета, развитую в § 7.

Б. Болотовский, любезно обратил внимание на то, что полученне формулы имеют совершенно такой же вид, как и в эффекте, рассмотренном В. Л. Гинзбургом и В. Я. Эйдманом [12]. В упомянутой работе рассчитано излучение осциллятора, движущегося в однородной среде со сверхсветовой скоростью.

в) Перейдем теперь к рассмогрению частот, превышающих хаэктерные атомные частоты. Тогда мы можем пользоваться предельчыми значениями с и Δ в форме (2.3) и анализ формул может быть начительно продвинут вперед. Заметим, что здесь возможно излутение только положительного порядка (r>0).

В рассматриваемом случае правая часть неравенства (2.4) приводат сразу к двум неравенствам (2.5), если выполнено (2.9). Порог жергии, при которой начинается излучение данного порядка, опрецеляется формулой (2.10), угол излучения дается формулой (2.11).

Если порядок излучения превышает r_{\max} (2.9), то интервал излученных частот вместо (2.6) будет даваться неравенством (2.13). Это приведет к тому, что аргумент функции Бесселя [см. (4.6), либо (4.12)] будет для всех значений ∞ значительно меньше индекса r. Поэтому, поскольку индексы $r \gtrsim r_{\max}$ предполагаются большими, чисМ. Л. Тер Микаелян

ленные значения функций Бесселя будут приводить к ничтожно интенсивности.

Вернемся к случаю $r \ll r_{max}$. Ввиду направленности излучени мы можем упростить квадратную скобку в (4.6) и переписал упомянутую формулу в переменных

$$y = \frac{b}{a\omega} \tag{410}$$

разделив предварительно dl на ho и на vT. Тогда для В получню выражение

$$B = \beta y, \qquad \beta = \frac{N'}{N}r, \qquad (4.11)$$

а для числа излученных квантов на единицу пути из (4.6) будо иметь

$$m = \frac{4\pi}{137l} \sum_{r=1}^{r} r \int_{y_1}^{y_1} \frac{dy}{y^2} J_r^2(\beta y) \{y - y^2 - A\}, \qquad (4.12)$$

где

$$y_2 = \frac{b}{a \omega_{\min}}, \qquad y_1 = \frac{b}{a \omega_{\max}}, \tag{4.13}$$

Обратны внимание, что условие $A \ll \frac{1}{4}$ определяет порогову

энергию. Заметим, что значения у1 и у2 являются одновременно коиями выражения, стоящего в фигурных скобках в (4.12).

Перейдем к знализу формулы (4.12).

Используя асимптотическое представление Дебая для функт Бесселя, а также обычное разложение в степенной ряд, можно т казать, что при $N' \ll N$ основной вклад в (4.12) дает только излучен первого порядка. При $N' \sim N$ становится существенным излучен высокого порядка.

Для выяснения спектра излучения вернемся к формуле (4) или (4.12), опуская интегрирование по о. Исходя из свойств функци Бесселя легко заметить, что подавляющее число излученных квашто будет концентрировано около оmin.

Рассмотренный выше пример среды, изменяющей свои свойст по закону косинуса, дает возможность получить результаты для пр извольной периодической среды в случае N' « N.

Как и прежде, свойства сједы мы будем описывать диэлекти ческой постоянной (2.3). Переменную часть с разложим в ряд Фун

$$\varepsilon_1(z) = \sum_{r=1}^{\infty} \left(a_r \cos \frac{2\pi zr}{l} + b_r \sin \frac{2\pi zr}{l} \right)$$
(4.1)

Опуская детали вычислений, мы приводим окончательную фу мулу для интенсивности излучения

Излучение фотонов быстрыми частицами в неоднородной среде

$$dI = \frac{e^2 v}{c^2} \omega d\omega T \sum_r \frac{B_r^2 + B_{r'}^2}{4} \left[1 - \left(\frac{c}{v \sqrt{\varepsilon_0}} - \frac{2\pi r c}{I_w \sqrt{\varepsilon_0^2}} \right)^2 \right] \cdot$$
(4.16)

Величины B_r н B_r равны величине B [см. (4.7)], умноженной ш $\frac{a_r}{r}$ и $\frac{b_r}{r}$ соответственно. Угловое направление излучения и ин-

Используя теорию возмущений (см. § 7), легко получить формулу зналогичную (4.16) для произвольного угла влета и без допущения ««1.

§ 5. Слоистая среда

Ввиду того, что слоистая среда является наиболее удобной с жспериментальной точки зрения для использования резонансного излучения в физике частиц высоких энергий, в настоящем параграфе приводятся вынод и исследование соответствующих формул в общем аучае различных толщин и произвольных N", N (сравни с [5], где меются ссылки на работы других авторов). Ниже будем пользоваться формулами, полученными выше в квазиклассическом приближенчи. Применимость квазиклассики к слоистой среде требует сглаживаявя границ перехода между слоями. Это всегда возможно, так как ля созлания излучения важны большие расстояния пролета частиц возтому интересующий нас результат не зависит от резкости границ. Заметим далее, что поскольку квазиклассическое приближение приводит к неправильным результатам для отраженных волн, мы лолжны требовать, чтобы эффектами, связанными с отраженными волнами, зожно было пренебречь. Это будет выполнено, если изменение димектрических свойств среды от слоя с диэлектрической постоянной

4 к слою ε_2 будет мало, т. е. $\left|\frac{\varepsilon_1-\varepsilon_2}{\varepsilon_1+\varepsilon_2}\right|\ll 1$. В области больших ча-

пот. которые и будут нас интересовать в дальнейшем, это условие выполнено всегда. Кроме (2:3) нам необходимо будет считать, что т≈с и углы излучения малы. Последнее условие окажется выполвенным, если выполнено (3.11).

Энергия, излученная частицей, движущейся вдоль оси z через москость перпендикулярную к траектории частицы и отстоящую на ристояния $z \to \infty$ от начала координат, дается выражением (3.16), A(q, z) вычисляется по формуле (3.14).

Обозначим через / интеграл, входящий в (3.14)

$$I = \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{1}{\left[z \left(vt\right) x \left(vt\right)\right]^{\nu_{t}}} \exp\left(\left|i\omega t\right| + i\left|\int_{vt}^{t} x dz\right|\right) dt.$$
(5.1)

Вычисление S сводится к вычислению интеграла I для слоистой среды. Рассмотрим вначале конечное число чередующихся слоев из двух различных веществ с диэлектрическими постоянными є, и є,
$$x_1 = \frac{\omega}{c} \sqrt{z_1} \cos \theta; \quad x_2 = \frac{\omega}{c} \sqrt{z_2} \cos \theta.$$
 (52)

Пусть слой из первого вещества ε_1 , $*_1$ имеет толщину $\Delta z_1 = v\Delta t_1$ из второго вещества ε_2 , $*_2$ — толщину $\Delta z_2 = v\Delta t_2$. Пронумируем слоп числами, изменяющимися от 1 до *n*, пусть нечетные числа характризуют первую среду, а четные—вторую. Выберем для удобства з четным числом, т. е. мы будем иметь n/2 слоев одной среды и $n^{1/2}$ слоев второй. В дальнейшем мы устремим *n* к бесконечности (факт чески это будет означать, что множитель $\left[\sin\frac{n\gamma}{2}/\sin\gamma\right]^2$, входящий

 I^{2} [cm. (5.5)] можно будет заменить на $\frac{n\pi}{2} \sum_{n=-\infty}^{n=+\infty} \delta(\gamma - \pi r).$

Обозначим через t_1, t_2, \dots, t_n времена влета частицы в первы второй и т. д. слон, t_{n+1} — время вылета из последнего слоя. Тоги интеграл можно разбить на сумму интегралов по t (от — ∞ до t_i от t_1 до t_2 и т. д., от t_{n+1} до ∞), причем первым интегралом от — ∞ до t_1 и последним от t_{n+1} до ∞ , мы интересоваться не будем, так ки они связаны с переходными эффектами на первой и последней границах. Каждый интеграл легко вычислить, если точка z лежит далыш последнего слоя (в дальнейшем мы должны устремить z к бесковеч ности быстрее, чем число слоев). Суммирование вычисленных интгралов сводится к суммированию геометрической прогрессии. Для получается окончательное выражение

$$I = \frac{1}{(\mathbf{z}_{1}\mathbf{x}_{1})^{i_{j_{z}}}} \frac{1}{(\omega - \mathbf{x}_{1}v)} \left\{ \sum_{l=1}^{n-i} e^{i_{l}t} (-1)^{l} + 1 \right\} - \frac{1}{(\mathbf{x}_{2}\mathbf{z}_{2})^{i_{j_{z}}}} \frac{1}{(\omega - \mathbf{x}_{2}v)} \left\{ \sum_{l=1}^{n-i} e^{i_{l}t} (-1)^{l} + e^{i_{l}t} \right\},$$
(5.3)

(54)

$$r_{1} = (\omega - \varkappa_{1} \upsilon) \Delta t_{1},$$

$$r_{2} = (\omega - \varkappa_{3} \upsilon) \Delta t_{2} + r_{1},$$

$$r_{3} = (\omega - \varkappa_{1} \upsilon) \Delta t_{3} + r_{3},$$

$$\ldots \ldots \ldots \ldots \ldots \ldots$$

$$r_n = (\omega - \mathbf{x}_2 v) \Delta t_n + r_{n-1}.$$

При вычислении (5.3) мы считали, что i^{3*} пластина имеет толщину $v\Delta t_i$. Выражение (5.3) мы используем в следующем параграфи для вычисления излучения с учетом случайных отклонений от срезней толщины. Сейчас мы примем, что все нечетные слои имеют толщину Δz_1 , а четные Δz_2 . Тогда выражение (5.3) можно переписать

где

$$l = 2\sin\frac{(\omega - \varkappa_2 \upsilon)}{2} \Delta t_2 \left| \frac{1}{(\varepsilon_1 \varkappa_1)^{1/2} (\omega - \varkappa_1 \upsilon)} - \frac{1}{(\varepsilon_2 \varkappa_2)^2 (\omega - \varkappa_2 \upsilon)} \right| \frac{\sin\frac{\omega}{2} \gamma}{\sin\gamma},$$
(5.5)

The

$$2\gamma = (\omega - z_1 v) \Delta t_1 + (\omega - z_2 v) \Delta t_2, \qquad (5.6)$$

При достаточно больших n, величина I отлична от нуля там, где $t=\pi r$, τ . е. где выполняется условие резонанса (2.1), в котором t=0 н

$$\varepsilon_{\overline{s_0}} = \frac{\varepsilon_1^{\gamma} \Delta z_1 + \varepsilon_2^{\gamma} \Delta z_2}{I} = 1 - \frac{2\pi e^2}{m} N_{eff}, \qquad (5.7)$$

$$N_{eff} = \frac{N_1 + N_2 \alpha}{1 + \alpha}$$
(5.8)

Через / обозначена сумма толщин двух соседних пластин (период слоистой среды), а через а их отношение

$$a = \frac{\Delta z_2}{\Delta z_1}.$$
(5.9)

Интервал частот для каждого порядка излучения дается формулой (2.6). При условни (2.9) угол излучения каждого порядка определается формулой (2.11) и (2.12). Энергетический порог излучения на каждой гармонике определяется формулой (2.10). Во всех перечисленных формулах под N нужно понимать N_{eff} (5.8). Отмеченный франком [4] случай независимого суммирования от различных пластии соответствует резонансу высокого порядка. Если r достаточно велико, 1 е. выполняется условие

$$\frac{w}{v}\left(1-\frac{v}{c}\sqrt{\varepsilon_0}\right)l\gg 1,$$

то суммирование по r можно заменить интегрированием, или попросту говоря, заменить в формуле (5.5) $\sin \frac{n}{2} \left| \sin \gamma \right| = 1$ просто на $\frac{n}{2}$. Полставив найденное таким образом I в формулы (3.14) и (3.16), получим угловое распределение излучения в случае выполнения вишеприведенного неравенства. Упомянутое условие эквивалентно одному из двух неравенств: $\omega \gg \omega_{10000}$ или $\omega \ll \omega_{10000}$, где ω_{100000} и ω_{100000} издучения на первой наксимально и минимально возможная частота излучения на первой гармонике [см. (2.6) при r = 1]. Как видно из (5.5), поляризация среды (т. е. учет ε_1 и ε_2) влияет на формулы излучения только в том случае, когда выполнено соотношение [2]

$$\omega \ll \sqrt{\frac{4\pi N_1 e^2}{m}} \frac{E}{mc^2} = \omega_a, \qquad N_1 > N_2.$$

8 противном случае величина I, а следовательно и интенсивность заучения, ничтожно малы. Таким образом, для наличия заметного излучения в области чстот $\omega \gg \omega_{1max}$ необходимо выполнение условия $\omega_{1max} \ll \omega_0$, которое срађ приводит к ограничению, накладываемому на энергию налетающе частицы. Именно энергия излучающей частицы должна быть значтельно меньше порогового значения для первой гармоники, обозачаемой ниже через $\left(\frac{E}{mc^2}\right)_{1,tr}$. В этом случае первые гармоники излучения пропадают, а излучение на высоких гармониках, ввиду значтельного их взаимного перекрытия, нужно просуммировать (т. с проинтегрировать по r). Аналогичные формулы для интенсивности имеют место и в случае $\omega \ll \omega_{min}$. В последием случае энергия может быть произвольной. Приведем формулу для полного чис. а кванто на единицу пути в интервале частот $d\omega$ в исследуемом случае (сразна с формулой для переходного излучения на одной границе [13])

$$m = \frac{2}{137\pi l} \frac{d\omega}{\omega} \left[\ln \frac{2\pi N_1 e^2}{m\omega^2 \left(1 - v^2/c^2\right)} - 1 \right].$$
(5.10)

Во избежание недоразумений отметим также, что потеря экср гии согласно (5.10') будут линейно расти с энергией вплоть до экср гий $\left(\frac{E}{mc^2}\right)_{i,ir}$. При дальнейшем увеличении энергии, зависимость (5.10') перествет быть справедливой. Исследуемые ниже формуля (5.10) и (5.13) показывают, что потери энергии перестают зависть от энергии излучающей частицы и выходят на плато. Потери энергы на резонансное излучение составляют примерно $10^4 - \frac{ev}{c/cm^2}$ в твераю пластинкях, рисположенных в газе с произвольным периодом.

Перейдем к исследованию произвольных энергий и порядков илучений.

Используя найденное значение *I*, мы по формуле (3.16) подсчитаем поток энергии через плоскость *x*, у на большом расстояния о слоев. Проинтегрируем полученный результат по углам излучения. Тогда окончательная формула для интенсивности излучения релятивистской частицей частог, значительно превышающих атомные, щ сантиметр слоистого вещества примет вид

$$m = \frac{4p^2 (1+\alpha)^2}{137\pi l} \sum_{r=1}^{\infty} \frac{1}{r} \int_{y_r}^{y_2} \frac{[y-A-y^2]}{(1-py)^2 (1+pxy)^2} \sin^2 \left[\frac{\alpha \pi r}{1+\alpha} - y \pi r \frac{\alpha p}{1+\alpha} \right] dy.$$
(5.10)

Здесь

$$p = \frac{N_1 - N_2}{N_1 + N_2 \alpha}.$$
 (5.11)

Переменная интегрирования у введена согласно формуле (4.10), пределы интегрирования по у определяются кориями выражения.

Излучение фотонов быстрыми частицами в неоднородной среде

споящего в квадратных скобках в интеграле (5.10) и соответствуют «пля и опах. При построении спектра излучения для каждого отдельного порядка удобнее исходить из уравнения (5.13), записанного в переменных

$$a' = \frac{\omega a}{rb} = \frac{1}{yr}.$$
(5.12)

Обратим внимание на то, что величина $\frac{rb}{a}$ для энергий значительно

превышающих пороговое значение (2.10) есть минимально возможная взлучаемая частота на первой гармонике

$$dm = \frac{4p^{2}(1+\alpha)^{2}}{137l\pi} \sum_{r} \frac{d\omega'}{r^{3}\omega'} \frac{\left[1-A\omega'r-\frac{1}{\omega'r}\right]}{\left(1-\frac{p}{\omega'r}\right)^{2} \left(1+\frac{p\alpha}{\omega'r}\right)^{2}} \times \sin^{2}\left[\frac{\alpha}{1+\alpha}\pi r-\frac{\alpha\pi p}{\omega'(1+\alpha)}\right].$$
(5.13)

Спектр для каждой гармоники будет описываться кривой, ордината которой обращается в нуль при $\omega' = \omega'_{\min} \approx \frac{1}{r}$ и при $\omega' = \omega'_{\max} \approx$

$$\frac{a^*}{br(1-v/c)}$$

Подавляющее число излученных фотонов концентрируется вблизи левой границы спектра (при ω'≈1,5ω'mm). Приведем некоторые численные результаты для полного числа *m* резонансных квантов на единицу пути слоистых веществ. Пусть $p \approx 1$ ($\alpha N_o \ll N_1$), а α меняется от единицы до десяти. Энергия частиц превосходит пороговую энергию для первой гармоники примерно в 2,2 раза, т. е. параметр А равен $A = \frac{1}{20r^2}$ [см. (5.8), (2.7), (2.10)]. Численные значения $\frac{mI}{1+a}$: 10³ для различных порядков r и для различных « приведены в таблице. Огметим, что при увеличении энергии полное число квантов, излученных на первой гармонике, несколько увеличится (примерно на 30%) в то время, как число резонансных квантов на последующих гармоннках не изменится так как для больших гармоник выбранное значение А соответствует энергиям, значительно превышающим соответствующие пороговые энергии. Для очень больших г полное число квантов уменьшается, примерно, как 1/r. Для больших а полное число уменьшается также по закону 1. Для небольших значений

т н r зависимость полного числа квантов, излученных на 1 см, от r н a представлена на фигурах 1 и 2. По оси ординат отложена величина $\frac{ml}{1+a}$, по оси абсцисс, r и a соответственно. На остальных фигу-

рах представлен спектр резонансного излучения для различных α и r. По оси абсцисс отложена частота излученного кванта в единицах минимально возможной излучаемой частоты на первой гармонике [см. формулу (5.12)]. По оси ординат отложена величина $\frac{ml}{1+\alpha}$. Полное число излученных фотонов, соответствующих каждой из кривых на фигурах 3—9, приведено в упоминавшейся выше таблице.

Пользуясь случаем, хотел бы поблагодарить Л. В. Парийскую за расчет кривых, приведенных в данной статье.

§ 6. Конкурирующие процессы

а) "Тепловой" фон

В настоящем параграфе мы приведем оценку различных причин, видоизменяющих приведенные в предыдущих параграфах выволы.

Прежде всего рассмотрим вопрос о том, как будут влиять на формулы резонансного излучения случайные отклонения от идеальной периодичности. Этот вопрос тесно связан с аналогичным рассмотрением теплового или диффузного фона в диффракции рентгеновских лучей. Близкое рассмотрение проводилось также при исследовании интерференционного излучения в кристалле [1].

Рассмотрение случайных отклонений мы приведем на примере слоистой среды, рассмотренной в предыдущем параграфе. Будем исходить из формузы (5.3). Величины r_l , входящие в (5.3), флуктуируют около своих средних значений благодаря флуктуациям толщин пластинок Δt_l . Поскольку слоистая среда, необходимая для эксперимента, создается искусственным образом, то вопрос о флуктуациях сводится к вопросу о флуктуациях толщин различных пластин. В случае среды, состоящей из твердых пластин (всего n/2 пластин), размещенных в газе на определенном расстоянии Δz_2 друг от друга, флуктуации Δz_2 будут соответствовать источностям в расстановке пластинок, а флуктуации Δz_1 — неточностям толщин самих пластин. Поскольку мы имеем периодическую среду, в которой положения одинаковыми для эквивалентных точек. Это можно записать, например, в виде

$$r_{l} = r_{l0} + (\omega - z_{l} v) \xi_{l} \tag{6.1}$$

либо в виде

$$r_{l} = r_{l0} + (\omega - \varkappa_{1}\upsilon)\xi_{l1} + (\omega - \varkappa_{2}\upsilon)\xi_{l2}, \tag{6.2}$$

где для четных $l(z_l = x_2)$ средний квадрат случайных отклонений рався ξ_2^2 , а для нечетных l — равен $\overline{\xi_1^2}$. Пусть распределение различных значений ξ_1 дается законом Гаусса

$$f_{1,2}(\xi_l) d\xi_l = \frac{d\xi_l}{\sqrt{\pi \,\xi_{1,2}^2}} \exp\left(-\frac{\xi_l^2}{\xi_{1,2}^2}\right).$$
(6.3)

Излучение фотонов быстрыми частицами в неоднородной среде

Рассмотрим для иллюстрации случай, когда отклонения от положений равновесия определяются условием (6.1). После усреднения модуля квадрата выражения (5.3) с помощью функции (6.3), для интенсивности излучения при прохождении *n* границ мы обычным образом получим следующую формулу

$$S = \frac{e^2}{2\pi c} \theta^3 d\theta d\omega \left[\frac{1}{\varepsilon_1^{\eta_4} \left(1 - \frac{v}{c} \sqrt{\varepsilon_1} \cos \theta \right)} - \frac{1}{\varepsilon_2^{\eta_4} \left(1 - \frac{v}{c} \sqrt{\varepsilon_2} \cos \theta \right)} \right]^2 (A_1 + A_2),$$
(6.4)

$$A_{1} = n \left[1 - \frac{1}{2} \exp \left[-\frac{(\omega - x_{1} \upsilon)^{2}}{2} \overline{\xi}_{1}^{2} \right] - \frac{1}{2} \exp \left[-\frac{(\omega - x_{2} \upsilon)^{2}}{2} \overline{\xi}_{2}^{2} \right] \right], \quad (6.5)$$

$$A_{2} = \frac{\sin^{2}\frac{\pi_{1}}{2}}{\sin^{2}\gamma} \left\{ \exp\left[-\frac{(\omega - z_{1}\upsilon)^{2}}{2}\overline{\xi}_{1}^{2}\right] + \exp\left[-\frac{(\omega - z_{2}\upsilon)^{2}}{2}\overline{\xi}_{2}^{2}\right] - \exp\left[-\frac{(\omega - z_{1}\upsilon)^{2}}{4}\overline{\xi}_{1}^{2} - \frac{(\omega - z_{2}\upsilon)^{2}}{4}\overline{\xi}_{2}^{2}\right] 2\cos\left(\omega - z_{1}\upsilon\right)\Delta t_{1}\right\}.$$
 (6.6)

Первое слагаемое определяет "тепловой фон". Второе слагаемое приводит к формулам резонансного излучения несколько отличающимся от формул для идеальной слонстой среды. Если

$$(\omega - z_1 v)^2 \overline{z_1^2} \ll 2$$
 If $(\omega - z_2 v)^2 \overline{z_2^2} \ll 2$, (6.7)

то тепловой фон обращается в коль и формулы не отличаются от случая излучения в идеальной среде. В противоположном случае резонвисный член исчезает и остается только "аморфиая" часть. Интересно отметить, что рассматриваемый случай (6.1) лопускает существование резонансного излучения, даже если одна из флуктуаций сколь угодно велика, т. е. условия (6.7) выполняются только для одного индекса.

6) Влияние многократного рассеялия, фотоэффекта и других причии

Формулы § 3 выведены для частиц, скорость которых может произвольным образом изменяться влоль оси г. Это дает возможность оценить погрешность, связанную с торможением частицы, и показать, что если скорость частиц мало изменяется на длине, равной периоду среды, то торможением частиц можно пренебречь.

Влияние поглощения кванта является значительно более существенным. Легко понять, что поглощение должно быть пренебрежимо мало на расстояниях порядка периода среды. Это приводит к тому, что резонансные эффекты можно наблюдать в твердых пластинках помимо оптической области, начиная с частот, превышающих мягкие ревтгеновские лучи. Поскольку в этой области частот поглощение обусловлено в основном фотоэффектом, резко зависящим от атомного комера слоистой среды, то последнюю предпочтительно изготовлять

М. Л. Тер-Микаелян

из легких веществ, тем более, что полное число резонансных квантов, образованных на одном сантиметре, слабо зависит от плотности вещества, входящей в формулы через величину p [см. (5.11), (5.10), (5.13)], когда $\lambda N_2 \ll N_{1*}$

Мы подчеркивали, что резонансные кванты концентрируются около нижней границы спектра. Максимум интенсивности приходи ся примерно при $\omega \approx 1.5 \omega_{\min}$. Из (2.6) видно, что фиксирование ω_{\min} полностью определяет величину $\Delta z_1 (N_1 + N_2 \alpha)$. Если $N_2 \alpha \ll N_1$, то пороговую энергию [см. (2.10)] можно изменять произвольным образом. изменяя α .

Перейдем к рассмотренню влияния многократного рассеяния на резонансное излучение. Углы, характерные в излучении, даются выражением (2.11) и имеют порядок $\Psi_i \approx \left(\frac{4\pi r\lambda}{l}\right)^{r/t}$. Влиянием многократного рассеяния можно пренебречь, если углы отклонения частицы,

на расстояниях порядка длины периода, значительно меньше 01, т. е.

$$\frac{E_s^2}{E^2} \frac{l}{L} \ll \frac{4\pi r\lambda}{l}.$$
(6.8)

Здесь L — радиационная длина для электрона в сантиметрах. Точнее говоря $\frac{l}{L} = \frac{\Delta z_1}{L_1} + \frac{\Delta z_2}{L_2}$; где L_1 и L_2 — соответствующие лавинные единицы в первой и второй средах.

Условие (6.8) можно переписать в виде

$$\omega \ll \left(\frac{E}{E_s}\right)^2 \frac{4\pi r c L}{l^2} = \omega_s, \tag{6.9}$$

Как мы неоднократно подчеркивали, на каждой гармонике излучение резко концентрируется около соответствующего остав, поэтому, если оставится на результатах. Это приводит к условню

$$\frac{E}{mc^2} \gg \left(\frac{E}{mc^2}\right)_{tr} \sqrt{\frac{I}{L}} \left(\frac{E_s}{mc^2}\right).$$
(6.10)

налагаемому на энергию частиц.

Условие (9.10) практически всегда легко выполнить.

§ 7. Излучение на случайных флуктациях плотности

а) метод псевдофотонов

Настоящий параграф посвящен расчету излучения, возникающего при прохождении частиц с произвольной скоростью через среду со случайно расположенными неоднородностями. Фактически произвольная среда, ввиду наличия статистических флуктуаций плотности, будет подходить под рассматриваемый ниже случай. Поскольку флук-

Излучение фотонов быстрыми частицами в неоднородной среде

туации пло ности не имеют выделенного направления, нам придется решать трехмерную задачу. Метод, изложенный в § 2, становится здесь неприменниым. Отметим большую аналогию, которая существует между явлением рассеяния света в мутных средах и рассматриваемым здесь явлением излучения. Поле движущейся частицы характеризуется электрическим и магнитным векторами. Прохождение частицы через вещество приводит к его поляризации действием магнитного поля частицы, если мы отвлекаемся от специальных магнитных высний, всегда можно пренебречь), т. е. к созданию вторичного поля. Среднее значение вторичного поля в однородной среде, благодаря интерференции волн, исходящих от различных участков среды, обращается в ноль (исключением является излучение Черенкова-Вазилова). Среднее значение же квадратов полей, которое важно для излучения, не исчезает, благодаря наличню флуктуаций плотности. Отличие от обычного рассеяния света заключается только в том, что первичная поляризация вещества создается заряженной частицей, а не электромагнитной волной. Однако, поскольку магнитные силы малы и в рассматриваемых ниже явлениях несущественны, мы всегда можем к электрическому полю движущейся частицы добавить такое магнитное поле, чтобы сумма была эквивалентна суперпозиции электромагнитных волн. Эти рассуждения справедливы для произвольной скорости при заданной траектории. Таким образом, чтобы найти полное число излученных квантов в неоднородной среде, мы должны подсчитать число эквивалентных псевдофотонов, соответствующих полю частицы, проходящих в данном интервале частот через 1 см² в данной точке вещества за все время пролета час.ицы. Эти псевлофотоны будут рассеяваться на неоднородностях среды, согласно известным законам рассеяния света [14]. Наиболее наглядным примером излучения в неоднородной среде будет случай излучения на флуктуациях в газе, который соответствует релеевскому рассеянию света.

Для определения потока псевдофотонов будем исходить из макроскопических уравнений Максвелла (µ = 1) для потенциалов в случае равномерно движущейся частицы вдоль оси г.

$$\Delta \vec{A}^{*} - \frac{\varepsilon}{c^{2}} \frac{\partial^{2} A}{\partial t^{2}} = -\frac{4\pi e v}{c} \delta(z - vt),$$

$$\Delta \varphi - \frac{\varepsilon}{c^{2}} \frac{\partial^{2} \varphi}{\partial t^{2}} = -\frac{4\pi}{\varepsilon} e \delta(z - vt),$$

$$\frac{\varepsilon}{c} \frac{\partial \varphi}{\partial t} + \operatorname{div} A = 0.$$
(7.1)

Разлагая в трехкратные интегралы Фурье по переменным x, y, z, мы находим решение в виде

$$\vec{E}(r,t) = \frac{i}{8\pi^3} \iint dk_x dk_y dk_z \frac{4\pi e \left(\frac{\omega z}{c^2} \vec{v} - \vec{k}\right) \exp\left(i\vec{k}\vec{r} - i\omega t\right)}{z \left[k^2 - \frac{z}{c^2} \left(\vec{k} \cdot \vec{v}\right)^2\right]}, \quad (7.2)$$

где

$$\omega = k \, v \,. \tag{7.3}$$

Использование макроскопических уравнений типа (7.1) предполагает, что, эффективные в процессе, расстояния должны превышать междуатомные расстояния. Другими словами это означает, что

$$k_{y} = \sqrt{k_{x}^{2} + k_{y}^{2}} < \frac{\hbar}{R_{memayar,}},$$
(7.4)

Если бы мы учли пространственную дисперсию, то результаты были бы справедливы для произвольных $k_{\rm p}$. Однако, ввиду логарифмической зависимости результата от $k_{\rm p}$, приводимые ниже результаты существенным образом не изменяются.

Исходя из (7.2) вычислим поток вектора Пойтинга

$$S = \frac{c\sqrt{z}}{4\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} E^{z} dt$$
(7.5)

через площадку, отстоящую от оси движения на расстоянии р. Для определения потока через всю плоскость, перпендикулярную скорости частицы, вектор Пойтинга необходимо проинтегрировать по всем x, y (т. е. по всем прицельным параметрам). Неприменимость макроскопических уравлений Максвелла на малых расстояниях будет означать, что результат интегрирования будет справедлив для значений k_p , удовлетворяющих (7.4). Тогда полное число псевдофотонов в интервале частот d_{Θ} окажется равным

$$S_{\omega}d\omega = \frac{2\sqrt{z}}{137\pi} \frac{c^{2}}{v^{2}} \frac{d\omega}{\omega} \int_{0}^{*} \frac{k_{p} dk_{p} \left[k_{p}^{2} + \left|1 - \frac{v^{2}}{c^{2}}z\right| \frac{\omega^{2}}{v^{2}}\right]}{\left|z(\omega)\right| k_{p}^{2} + \frac{\omega^{2}}{v^{2}}\left(1 - z\frac{v^{2}}{c^{2}}\right)\right|^{2}}.$$
 (7.6)

Суммарное число фотонов всех частот дается интегрированием (7.6) по ω от 0 до ∞ .

Число прошедших квантов в интервале d_{w} , за все время движения частицы, слагается из суммы по различным k_{p} , т. е. по различным прицельным параметрам. Если мы умножим (7.6) на коэффициент экстинции, то получим полное число излученных квантов в интервале частот d_{w} .

После интегрирования по k_p (нули знаменателя обходятся обычным образом и приволят к рассеянию черенковского излучения) в умножения на коэф рициент экстинкции, для полного числа из ученных квантов на единицу пути в интервале частот, мы получим выражение

$$m = \frac{1}{137} \frac{c^2}{v^2 \varepsilon^{\gamma_{1}} \pi} \frac{d\omega}{\omega} \left[\ln \frac{k_{\text{pmax}}^2}{\left|1 - \varepsilon \frac{v^2}{c^2}\right| \frac{\omega^2}{v^2}} - \frac{v^2}{c^2} \varepsilon \left| \hat{h} \left(\omega \right) \right|.$$
(7.7)

Формула (7.7) дает решение задачи на излучение в изотропной среде при произвольных неоднородностях, описываемых коэффициентом экстинкции электромагнитных волн. Коэффициент экстичкции определяется как отношение числа рассеянных фотонов в единицу времени и в единице объема к плотности потока фотонов в падающем пучке. Следовательно, коэффициент экстичкции имеет размерность cm^{-1} . Поскольку поле частицы содержит большие частоты, нам нужно исследовать зависимость $h(\omega)$ от ω , т. е. исследочать возможность излучения квантов, длина волны которых значительно меньше размеров неоднородностей. В частном случае рассеяния в газе, формальная подстановка вместо h выражения Релея

$$h = \frac{2\omega^4}{3\pi c^4} \frac{(1/z - 1)^2}{N},$$
(7.8)

для излучения частот превышающих атомные, приводит к неправильному результату. Мы хотим подчеркнуть здесь, что, так же как и в случае периодически расположенных неоднородностей, основные результаты будут получены исходя из того факта, что в излучении сущес венны большие продольные расстояния, растущие с энергией частицы. Это дает нам возможность применять макроскопическую электродинамику в области очень жестких квантов. Мы увидим, что, в случае случайно расположенных неоднородностей, релятивистские частицы будут возбуждать излучение, длина волны которого ничтожно мала по сравнению с размерами неоднородностей.

Формулу (7.7) можно применять для расчета полного числа излученных фотонов, длина волны которых превышает междуатомные расстояния. Нужно отметить, что, по-видимому, наибольший интерес будет представлять экспериментальное изучение излучения в веществах с большими флуктуациями (критическая опалесценция; переход в сверхпроводящее и сверхтекучее состояние).

б) Излучение квантов произвольной частоты

Для детального расчета излучения мы будем пользоваться обычной теорией рассеяния света [14], заменяя в последней падающую электромагнитную волну суперпозицией электромагнитных волн, образующих поле движущейся частицы.

Будем исходить из макроскопических уравнений Максвелла

$$\operatorname{rot} E_{w} = \frac{i\omega}{c} H_{w},$$

$$\operatorname{rot} H_{w} = -\frac{i\omega}{c} \varepsilon(\omega) E_{w} + \frac{2ev}{c} \int_{-\infty}^{\infty} \delta(z - vt) \delta(x) \delta(y) e^{i\omega t} dt,$$

$$\operatorname{div} z \vec{E}_{w} = \frac{2e}{v} \delta(x) \delta(y) e^{\frac{i\omega z}{v}},$$

$$\operatorname{div} H_{w} = 0.$$

125

(7.8)

М. Л. Тер-Микаелян

Будем считать, что случайные изменения плотности мало сказываются на величине поля движущейся частицы. Используем теорию возмущений и найдем поля *H'* и *E'*, связанные с флуктуациями диэлектрической постоянной є'. В нулевом приближении уравнения (7.8) сохраняют свой вил. Будем обозначать все величины в нулевом приближении индексами (*H*_{wa}, *ε*₀, *E*_{wo}). Вволя величину

$$D'_{\omega} = \varepsilon_0 E_{\omega} - \varepsilon' E_{\omega \sigma}, \qquad (7.9)$$

уравнение для флуктуационных полей перепишем в виде

$$\operatorname{rot} \vec{E}_{\omega} = \frac{i\omega}{c} \vec{H}_{\omega},$$

$$\operatorname{rot} \vec{H}_{\omega} = -\frac{i\omega}{c} D_{\omega},$$

$$\operatorname{div} \vec{D}_{\omega} = 0,$$

$$\operatorname{div} \vec{H}_{\omega} = 0.$$
(7.10)

Из (7.10) найдем уравнение для D'

$$\Delta D'_{\omega} + \frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon D'_{\omega} = -\operatorname{rot} \cdot \operatorname{rot} \left(\varepsilon' \mathcal{E}_{\omega \sigma} \right). \tag{7.11}$$

где E_{wo} дается выражениями (7.2) и (7.3). Решение (7.11) в виде запаздывающих потенциалов имеет вид

$$D'_{\omega}(r) = -\frac{1}{4\pi} \left\{ k' \left[k' \int \frac{E_{\omega \phi}(r_1)}{|r - r_1|} \varepsilon'(r_1) e^{i \overrightarrow{k'(r-r_0)}} dv_{r_1} \right] \right\}.$$
(7.12)

Через

$$\vec{k'} = \frac{\omega}{c} \sqrt{\varepsilon} \vec{n}$$
(7.13)

обозначен волновой вектор излученного кванта.

Для удобства дальнейших вычислений выделим из $E_{\infty 0}$ (r_1) множитель, зависящий только от переменной *г*

$$\vec{E}_{\omega o}(r_1) = e^{i \frac{\omega}{v} \varepsilon} \frac{ie}{2\pi^2 v} \int \left\{ \frac{\vec{\omega v}}{c^2} - \frac{\vec{k}}{\varepsilon(\omega)} \right\} \frac{\exp\left(ik_x x_1 + ik_y y_1\right)}{\left[k^2 - \frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon(\omega)\right]} dk_x dk_y = e^{i \frac{\omega}{v} \varepsilon} E_{\omega}(x_1, y_1).$$
(7.14)

Исходя из (7.12), рассчитаем поле излучения на больших расстояниях от излучаемого объема⁴. Отметим, что $\epsilon'(r_1)$ является случайной величиной, среднее значение когорой равно нулю. При нахожлении среднего значения квадрата поля $E_{w}^{'2}(r)$, нам необходимо будет усреднить квадрат выражения (7.12), т. е. найти среднее от

^{*} Я хотел бы поблагодарить С. П. Капину, любезно информировавшего меня о том, что аналогичны! метод расчета применялся им для данной задачи. Им было рассчитано полное сечение, угловое распределение и поляризация квантов, возникающих в среде со случайными флуктуациями при условии λ≫I.

произведения двух ≈' [умноженных на определенную экспоненциальную функцию см. (7.15)], взятых в разных точках.

Рассмотрим теперь такие флуктуации, для которых длина корреляции l порядка междуатомных размеров. Это означает, что $\overline{\epsilon'(r_1)} \cdot \epsilon'(r_2) \neq 0$ когда $|r_1 - r_2|$ порядка или меньше междуатомных размеров, обозначаемых ниже также через l. Поскольку выражение (7.14) справедливо для прицельных параметров, превышающих междуатомные расстояния, то мы можем брать различные $E_w(x_1, y_1)$ в одной и той же точке. Запишем среднее значение квадрата флуктуационного поля в виде

$$\overline{|E_{\omega_1}^{(2)}|} = \frac{D_{\omega}^{(2)}}{\varepsilon^2} = \frac{1}{16\pi^2 R^2 \varepsilon^2} \int \left\{ \left[\vec{k'} \left[\vec{k'} \cdot \vec{E}_{\omega} \left(x_1, y_1 \right) \right] \right] \right\}^2 dv_{r_1} \times \sqrt{\int e^{i \vec{k'} (\vec{r_1} - \vec{r_2}) - i \frac{w}{\psi} (\vec{z_1} - \vec{z_1})} \varepsilon' (r_1) \varepsilon' (r_2) dv_{r_2}} \cdot$$
(7.15)

Экспонентой в последнем интеграле можно пренебречь при

$$\frac{\omega}{v} \left(1 - \frac{v}{c} \sqrt{\varepsilon} \cos \theta \right) l \ll 1, \tag{7.16}$$

$$I - \frac{\omega}{c} \sqrt{\varepsilon} \sin \theta \ll 1, \tag{7.17}$$

При выполнении (7.16) и (7.17) мы будем пользоваться, хорошо известным из теории рассеяния света, выражением для величины $h \sim \int \varepsilon'(r_1) \varepsilon'(r_2) dv_{r_2}$. В случае, если неравенства (7.16) или (7.17) нарушаются, величина (7.15) становится малой и излучение исчезает.

Условня (7.16) и (7.17) выполняются всегла, если длина излу-

ченной волны превышает межлуатомные расстояния. В случае жестких квантов, когда

$$\lambda \ll l, \tag{7.18}$$

условие (7.17) будет выполнено для $\theta \ll \frac{k}{l}$ (7.17'). Условие (7.16) может выполняться только для релятивнстских частиц и при учете (7.17') приводит сразу к двум неравенствам

[учитывая (7.18) мы видим что $\omega > \omega_{at.}$], весьма напоминяющим соотвегс вующие перавенства для излучения на периодически расположенных неолнородностях. Интенсивность излучения в интервале частот $d\omega$ и интервале телесного угла $d\Omega$ равна

$$I = c V \varepsilon |E'_{\omega}|^2 R_0^2 d\Omega d\omega.$$
(7.19)

После подстановки (7.14) в (7.15) нам необходимо будет произвести интегрирование по k_x и k_y . Вначале произведем интегрирование по язимутальному углу φ , отсчитываемому от плоскости, содержащей векторы $\vec{k'}$ и \vec{v} . Тогда линейные члены по соз φ исчезнут и, воспользованшись формулой

$$\int d\varphi \left[\vec{k'} \left(\frac{\omega^2}{c^2} \vec{v} - \frac{\vec{k}}{\varepsilon(\omega)} \right) \right]^2 = 2\pi \left(\frac{\omega}{c^4} v - \frac{\omega}{v \varepsilon} \right)^2 (k_y^{\prime 2} + k_x^{\prime 2}) + \frac{2\pi}{\varepsilon^2} k_z^{\prime 2} k_p^2 + \frac{\pi k_{\varphi}^2}{\varepsilon^4} (k_x^{\prime 2} + k_y^{\prime 2}), \qquad (7.20)$$

для углового распределения флуктуационного излучения мы получим

$$I = \frac{Ze^{2}\omega^{4}}{24c^{3}\varepsilon^{3}r\pi^{3}v^{2}} \bigg[(1 + \cos^{2}\theta) \left\{ \ln \frac{k_{\rho \max}^{2}v^{2}}{\omega^{2} \left(1 - \frac{v^{2}}{c^{2}}z\right)} - 1 \right\} + 2\sin^{2}\theta \left(1 - \frac{v^{2}}{c^{2}}z \right) \bigg] \int \varepsilon'(r_{1}) \varepsilon'(r_{2}) dv_{r_{1} - r_{2}}}$$
(7.21)

Здесь Z есть длина пути частицы. После интегрирования по углам излучения (пусть $\lambda \gtrsim l$) мы получим для числа излученных квантов на единицу пути

$$m = \frac{I}{h\omega \cdot Z} = \frac{1}{137} \frac{c^2}{\upsilon^2 \varepsilon^{2/g} \pi} \frac{d\omega}{\omega} \left\{ \ln \frac{h_{\rho \max}^2 \upsilon^2}{|1 - \varepsilon \upsilon^2/c^2| \omega^2} - \frac{\upsilon^2}{c^2} \varepsilon \right\} h(\omega), \quad (7.22)$$

где

$$h(\omega) = \frac{\omega^4}{c^4 \cdot 6\pi} \int \varepsilon'(r_1) \varepsilon'(r_2) dv_{r_1 - r_2}$$
(7.23)

совпадает с обычным [14] определением коэффициента экстинкции.

Если имеет место условие (7.18), то интеграл по углам нужно распространить до углов порядка —

Обратим внимание на то, что для идеальных газов мы имеем

$$\int z'(r_1) z'(r_2) dv_{r,-r_2} = \frac{4 (V z - 1)^2}{N} .$$
(7.24)

Тогда для излучения частот больших атомных, мы получим

$$m \sim \frac{4r_0^2 Z^2 N}{137} \frac{d\omega}{\omega^3} \frac{c^2}{l^2} \left\{ \ln \frac{k_{\rm pmax}^2 \cdot c^2}{\omega^2 + 1 - \vartheta^2 \varepsilon(\omega) + 1} - 1 \right\}.$$
 (7.25)

Здесь Z — атомный номер вещества, $r_0 = \frac{e^2}{m_e c^2}$, а N — число

атомов в 1 см³. Формула (7.25), как уже указывалось в [4], мало отличается от соответствующих формул для полного числа излученных квантов на 1 см в среде с периодическими флуктуациями (при N' « N). Излучение фотонов быстрыми частицами в неоднородной среде

3начения <u>ml</u> -10 ³									
a r	1	2	3	4	5	10	20		
1	1,94	2,34	1,89	1,57	1.35	0,86	0.54		
2	2,51	1.96	1.62	1,26	1.09				
-3	2,09	1.63	1.34	1,08	0,95	- 24	-		
4	2,24	1.47	1,15	0,95	0.81	-	-		
5	1,93	1,33	1,01	0,82	0.68	-	-		
6	1,63	1,19	0.88	0.74	0;61	-	-		
7	1.55	1.10	0.80	0,64	0.54	-	~		
8	1,44	1.02	0,74	12	-	-	-		
9	1,38	0,95	0.69	-	-		-		
10	1,33	0,91	0,66	-	-		-		





Фиг. 3.

130

.



Фиг. б.

.



АН Армянской ССР

-

Поступила 27 Х 1960

U. L. Shr-Ohfmibijus

ԱՐԱԳ ՄԱՍՆԻԿՆԵՐԻ ՃԱՌԱԳԱՅԹՈՒՄԸ ՈՉ-ՀԱՄԱՍԵՌ ՄԻՋԱՎԱՅՐՈՒՄ

ԱՄՓՈՓՈՒՄ

Landadord manufumahodad & Swampuffardp, opti mangutard t, hop յիցթավորված ռելյատիվիստիկ մասնիկը հաստատուն արադությամբ անդնում t hadayadan ny-Sudanta dhomfayadir bisting tutoghash to bergingah պանպանման օրեն ընհրից, պարբերական միջավայրերի համար ստացված է ձառադալիքման առաջացման համար անհրաժեշտ պարմանը՝ ռեզոնանսի պալduly (2,1): Jupph pubula diguidan pour popul Sunangan Ando Sulaphan Sun 5 mupply Swindo bhly hop Swamy wift a Subop gardings Swamy wift das in purpuny june Sundarhilly atth by Susanhanhantar Buntahlph handpulay (2.6) to he thipphuph shipp (2.10): Bacomputizing Suparticiple Summanifander Su-Suppringenting and to be unphanet gude inferial Regaring in the Summe դայնման ինտենսիվունյունն ու սպեկտրը ստացված են տարրեր միջովայրերի համար։ 6-րդ պարագրաֆում հետաղոտված են տարրեր պատճառներ, որոնը կարող են աղդել բանաձևերի ճշտության վրայ Ռեզոնանսային ճառաquildan Somhen Bimasuber hopen a bu hepmada and tuberhout downaphishe ասամնասիրման էրսպերիմենտներում։ Վերջին պարագրաֆր նվերված է պաաահական ոչ-համասեռ միջավայրերում առաջացող ճառադայթմանը։

ЛИТЕРАТУРА

- Тер-Микаелян М. Л. Интерферевционное излучение сверхбыстрых электронов. ЖЭТФ*. 25, 1953, 296.
- Тер-Микаелян М. Л. Излучение и расселине быстрых частиц в среде. "Изв. АН СССР, серия физическая", XIX, 1955, 657.
- 3. ФайнСерг Е. Л. Неупругие диффракционные процессы при высоких энергиях. "УФН+, 68, 193, 1956.
- Тер-Микаелин М. Л. Излучение быстрой частицы в неоднородной среде. .ДАН СССР*, 134, 318, 1960.
- Тер-Микае інн М. Л., Газазян А. Резовансные эффекты при излучении в слоистой среде. "ЖЭТФ", 39, 1693, 1960.
- Ганзбург В. Л., Франк И. М. (см. нобелевскую лекцию Франка И. М.) Оптика источников света, движущихся в преломляющих средах. "УФН^{*}, 18, вып. 3, т. 17, вып. 1.
- Файкберг Я. Б., Хижняк. Н. А. Потери энергии заряженной частицы при прохождении через слонстый дизлектрик. "ЖЭТФ", 32, 883, 1957.
- См., напр., Гринберг Г. А. Избранные вопросы математической теории электрических и магнитных явлений. М., Гостехиздат, 1957.
- 9. Смирков В. И. Курс высшей математики, том IV, М., Гостехиздат, 1957.
- 10. Ватсон. Теория бесселевых функций. М., Гостехиздат, 19 7.
- Аматуни А. Ц., Корхмазян Н. А. Излучевне заряженной частицы в среде с периолически меняющейся плотвостью. "Изв. АН АрмССР, серия физ.-мат. наук*, 13, № 5, 960.
- Ганзбург В. Л., Эйдман В. Я. О силе реакции излучения при движении заряда в среде. "ЖЕТФ*, 35, 1509, 1958.
- Гарибян Г. М. К теории переходного излучения и ионизационных потерь энергии частицы. "ЖЕТФ», 37, 527, 1959.
- См., напр., Ландиу Л. Д., Лафшац Е. Н. Электродинамика сплошных сред. М., Гостехнадат, 1957.

20.340.40.5 ООР 958058055666 U409605035 Sb9540966 ИЗВЕСТИЯ АКАДЕМИИ НАУК АРМЯНСКОЙ ССР

Зрари- dupbdum, артаграссбор XIV, № 2, 1961 Физико-математические вауки

СТРОИТЕЛЬНАЯ МЕХАНИКА

М. А. Алоян

О динамической устойчивости параболической арки переменного полеречного сечения

Статической устойчивости и свободным колебаниям параболических арок посвящено много работ как отечественных, так и зарубежных исследователей.

Сравнитељно мало исследованы задачи о динамической устойчивости параболических арок. Насколько нам известно, единственной работой, посвященной решению этой задачи для пологих арок, является работа Н. Г. Бондаря [5], однако его решение содержит ошибки [2, 3].

В настоящей статье рассматривается динамическая устойчивость двухшарнирных и бесшарнирных параболических арок переменного сечения любого подъема, нагруженных вертикальной периодической нагрузкой, равномерно распределенной вдоль пролета арки.

Решение задачи дается применением приближенного метода Бубнова-Галеркина.

§ 1. Вывод основного дифференциального уравнения задачи и его решение

Рассмотрим тонкий, упругий криволинейный стержень (фиг. 1), ось которого и все приложенные к нему силы лежат в одной и той же плоскости хоу. Рассмотрим перемещения точек оси стержня в плоскости хоу. Обозначим через и и v проекции перемещения соответственно на оси x и y.

Координаты точек оси стержия после деформации будут

$$\begin{cases} x_1 = x + u, \\ y_1 = y + v, \end{cases}$$

$$(1.1)$$

где y = f(x) — уравнение осевой линии недеформированоого криволинейного стержня, x — абсцисса точки.

Рассмотрим такие отклонения от первоначальной недеформированной формы равновесия, при которых удлинение осевой линин стержня было бы малой величиной вгорого порядка. Это условие дает следующую зависимость между перемещениями и и v

$$u' = -y'v', \tag{1.2}$$

полученную Л. С. Гильманом в работе [6]. В этой же работе дано изменение кривизны осевой линии криволинейного стержия

$$\frac{1}{\rho_1} - \frac{1}{\rho} = \frac{v''}{\sqrt{1 + {y'}^2}}$$
(1.3)

и условие, выражающее отсутствие поворота какого либо сечения

$$v' = 0,$$
 (1.4)

где р — радиус кривизны оси стержия в недеформированном состоянии, р₁ — раднус кривизны оси стержия после деформации.

Выделим бесконечно малый элемент AB дуги стержия (фиг. 2) и составим уравнения его равновесия в декартовой системе координат. Отбрасывая малые величины высших порядков, получим

$$\frac{dN_x}{dx} - y'q_x = 0,$$

$$\frac{dN_y}{dx} - q_y = 0,$$

$$\frac{dM}{dx} - N_y + y'N_x = 0.$$
(1.5):



Здесь N_x и N_y — проекции главного вектора внутренних сил в сечении A соответственно на оси x и y, M — изгибающий момент, q_x и q_y — проекции внешней нагрузки соответственно на оси x и y.

Если ось стержня совпадает с веревочной кривой данной нагрузки (мы в дальнейшем будем рассматривать именно такие стержни), то стержень будет испытывать только сжатие или растяжение, но не изгиб. Тогда во всех сечениях изгибающий момент M = 0 и уравнения равновесия для такого стержня примут вид

$$\frac{dN_x^0}{dx} - y'q_x = 0,$$

$$\frac{dN_y^0}{dx} - q_y = 0,$$

$$-N_y^0 + y'N_x^0 = 0,$$

(1.6)

136

О дниамической устойчивости параболической арки

где N_x^0 и N_y^0 – соответственно значения N_x и N_y в безмоментном состоянии равновесия.

Так например, если $q_x = 0$, $q_y = -q = \text{const}$, на (1.6) получаем $N_x^q = \frac{ql^2}{8f}$, $N_y^q = \frac{1}{2} ql - qx$ (l — расстояние между концевыми сече-

ниями по горизонтали), а осевая линия — квадратная парабола.

Презположим, что внешняя нагрузка q(x, t) есть некоторая перволическая функция времени t. Тогда невозмушенное безмоментное напряженное состсяние можно определить из системы уравнений (1.6), которая примет вид

$$\frac{\partial}{\partial x} N_x^0(x, t) - y' q_x(x, t) = 0,
\frac{\partial}{\partial x} N_y^0(x, t) - q_y(x, t) = 0,
- N_y^0(x, t) + y' N_x^0(x, t) = 0.$$
(1.7)

Это будет верно, если пренебречь силами инерции продольных колебаний (считаем, что стержень находится вне резонанса продольных колебаний).

Пусть теперь какой то внешний импульс отклонил стержень от его первоначального недеформированного состояния и заставил колебаться около этого состояния. Тогда во всех сечениях появятся изгибающие моменты, а $N_{\pi}^{0}(x, t)$ и $N_{\gamma}^{0}(x, t)$ получат малые приращения. Приращения получат также координаты точек оси, которые могут быть определены из (1.1).

Уравнение изгибных колебаний стержия можно получить из уравнений равновесия (1.5) воспользовавшись методом кинетостатики. Для этого, кроме действующих на стержень сил следует учесть еще и силы инерции, вызванные поперечными смещениями точек оси стержия. Влияниями продольных сил инерции, а также сил инерции, связанных с вращением поперечных сечений относительно своих главных осей, будем пренебрегать.

После учета всех сделанных выше замечаний, система уравнений (1.5) примет вид

$$\left. \begin{array}{l} \frac{\partial}{\partial x_{1}} \left(N_{x}^{0} + \delta N_{x} \right) - \left(q_{x} + p_{x} \right) y_{1}^{\prime} = 0, \\ \frac{\partial}{\partial x_{1}} \left(N_{y}^{0} + \delta N_{y} \right) - \left(q_{y} + p_{y} \right) = 0, \\ \frac{\partial M}{\partial x_{1}} - \left(N_{y}^{0} + \delta N_{y} \right) + \left(N_{x}^{0} + \delta N_{x} \right) y_{1}^{\prime} = 0, \end{array} \right\}$$

$$(1.8)$$

где δN_x и δN_y — весьма малые приращения N_x и N_y ,

$$p_{x} = -m \frac{V + y'^{a}}{y'} \cdot \frac{\partial^{2} u}{\partial t^{2}}, \qquad p_{y} = -m V + y'^{a} \frac{\partial^{2} v}{\partial t^{a}}.$$
(1.9)

m — масса единицы длины стержня.

Имея в виду (1.1), получим

$$y_{1} = \frac{\partial y_{1}}{\partial x_{1}} = \frac{\frac{\partial y}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial x}}{1 + \frac{\partial u}{\partial x}}, \qquad \frac{\partial M}{\partial x_{1}} = \frac{\frac{\partial M}{\partial x}}{1 + \frac{\partial u}{\partial x}}.$$
(1.10)

Подставляя (1.10) в (1.8), учитывая (1.7) и отбрасывая малые величины высших порядков, система уравнений (1.8) приводится к виду

$$\frac{\partial^{\delta}N_{x}}{\partial x} - q_{x}\frac{\partial v}{\partial x} - y'p_{x} = 0,$$

$$\frac{\partial^{\delta}N_{y}}{\partial x} - q_{y}\frac{\partial u}{\partial x} - p_{y} = 0,$$

$$\frac{\partial M}{\partial x} + N_{x}^{0}(1 + y'^{2})\frac{\partial v}{\partial x} - \delta N_{y} + y'\delta N_{x} = 0,$$
(1.11)

Исключив из (1.11) δN_x и δN_y , подставив значения ρ_x и ρ_y из (1.9) и значение изгибающего момента

$$\mathcal{M} = B(x) \left(\frac{1}{p_1} - \frac{1}{p}\right) = \frac{B(x)}{V(1 + {y'}^2)} \cdot \frac{\partial^2 v}{\partial x^2}, \qquad (1.12)$$

получим следующее уравнение

$$\frac{\partial^2}{\partial x^2} \left[\frac{B(x)}{\sqrt{1+{y'}^2}} \cdot \frac{\partial^2 v}{\partial x^2} \right] + \frac{\partial}{\partial x} \left[N_x^0 \left(1+{y'}^2\right) \frac{\partial v}{\partial x} \right] + \left(q_x y' \frac{\partial v}{\partial x} - q_y \frac{\partial u}{\partial x} \right) + m \sqrt{1+{y'}^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} \left(v - y' u \right) + y'' \delta N_x = 0,$$
(1.13)

где B(x) - жесткость изгиба в плоскости кривизны стержия.

Уравнение (1.13) и есть дифференциальное уравнение динамической устойчивости криволинейного стержня, очерченного по веревочной кривой данной нагрузки. При у = 0 (1.13) принимает вид

$$\frac{\partial^2}{\partial x^2} \left(B(x) \frac{\partial^2 v}{\partial x^2} \right) + \frac{\partial}{\partial x} \left(N_x^0 \frac{\partial v}{\partial x} \right) + m(x) \frac{\partial^2 v}{\partial t^2} = 0$$

и представляет известное дифференциальное уравнение динамической устойчивости прямолинейного стержия.

Если $q_x = 0$, $q_y = -q(t)$ (случай неповорачивающихся сил), то из (1.7) будем иметь

$$y = \frac{4f}{l^2} x (l - x) \quad \text{if} \quad N_x^0 = \frac{l^2}{8f} q (t). \tag{1.14}$$

В этом случае (1.13) принимает следующий вид

$$\frac{\partial^2}{\partial x^2} \left[\frac{B(x)}{\sqrt{1+{y'}^2}} \cdot \frac{\partial^2 v}{\partial x^2} \right] + q(t) \frac{\partial}{\partial x} \left[u + \frac{l^2}{8f} (1+{y'}^2) \frac{\partial v}{\partial x} \right] + m(x) \sqrt{1+{y'}^2} \frac{\partial^2}{\partial l^3} (v-y'u) = 0$$
(1.15)

О динамической устойчивости параболической архи

и представляет собой дифференциальное уравнение динамической устойчивости параболической арки нагруженной периодической, равкомерно распределенной вдоль пролета вертикальной нагрузкой q(t). Весьма малая величина у"дN_x в (1.15) не учтена. В (1.14) f – стрела подъема, l – пролет арки.

Решение (1.15) ищем в виде

$$\begin{array}{c} v(x, t) = V(x) T(t), \\ u(x, t) = U(x) T(t), \end{array}$$
 (1.16)

Нетрудно убедиться что точное разделение переменных подстановкой (1.16) невозможно. Поэтому задачу приходится решать приближенными методами, среди которых нанболее удобным является метод Бубнова-Галеркина.

Пользуясь этим методом (переменные разделяются приближенно [7]), для функции T(t) получаем следующее дифференциальное уравнение

$$\frac{d^{2}T(t)}{dt^{2}} + \omega^{2} \left[1 - \frac{q(t)}{q_{kp}} \right] T(t) = 0, \qquad (1.17)$$

где

$$\omega^{2} = \frac{\int_{0}^{t} \left\{ \frac{d^{2}}{dx^{2}} \left[\frac{B(x)}{V(1+{y'}^{2})} \cdot \frac{d^{2}V}{\partial x^{2}} \right] \right\} V dx}{\int_{0}^{t} m(x) V (1+{y'}^{2}) (V-y'U) V dx}$$
(1.18)

есть приближенное значение квадрата частоты свободных плоских колебаний ненагружениой параболической арки, а

$$q_{kp} = - \frac{\int_{0}^{l} \left\{ \frac{d^{2}}{dx^{2}} \left[\frac{B(x)}{V(1+y')^{2}} \cdot \frac{d^{2}V}{dx^{2}} \right] \right\} V dx}{\int_{0}^{l} \left\{ \frac{d}{dx} \right] U + \frac{l^{2}}{8f} (1+y'^{2}) \frac{dV}{dx} \right] V dx}$$
(1.219)

есть приближенное значение равномерно распределенной вдоль пролета критической нагрузки.

Если $q(t) = q_1 + q_0 \cos pt$, то уравнение (1.17) приводится к известному уравнению Матье

$$\frac{d^2 T(t)}{dt^2} + \omega_q^2 \left(1 - \mu \cos pt\right) T(t) = 0, \qquad (1.17^*)$$

где

$$\omega_q^2 = \omega^2 \left(1 - \frac{q_1}{q_{kp}} \right) \tag{1.20}$$

 — квадрат частоты свободных плоских колебаний параболической арки нагруженной постоянной составляющей силы q(t), а

$$\mu = \frac{q_0}{q_{kp} - q_1} \tag{1.21}$$

коэффициент пульсации.

Известно, что при определенных соотношениях между козффициентами w_q и р решение $(1.17^*) - T(t)$ неограниченно возрастает. Тогда, согласно (1.16), неограниченно возрастут и перемещения. Поэтому первоначальная параболическая форма ярки станет динамически неустойчивой. Совокупность всех тех точек в плоскости параметров $\left(\mu, \frac{2w_q}{p} \right)$. для которых T(t) неограниченно возрастает, образует области динамической неустойчивости, наличие которых характерно для параметрического резонанса. Практически наиболее опасной является первая область динамической неустойчивости, границы которой определяются в [1]

$$1 - \frac{1}{2}\mu + \frac{7}{32}\mu^2 - \frac{55}{512}\mu^3 + \dots < \frac{4\omega_q^2}{p^2} < 1 + \frac{1}{2}\mu + \frac{7}{32}\mu^2 + \frac{55}{512}\mu^3 + \dots (1.22)$$

В общем случае изменения внешней нагрузки по закону $q(t) = q_1 + q_0 \Phi(t)$, где $\Phi(t) = \Phi(t + \tau)$ – периодическая функция с периодом τ , уравнение (1.17) приводится к уравнению Хилла

$$\frac{d^2 T(t)}{dt^2} + \omega_q^2 \left[1 - \mu \Phi(t)\right] T(t) = 0.$$

В этом случае уравнение можно решить метолом разложения *T(t)* по малому параметру µ. Условие отсутствия "вековых" членов в решении *T(t)*, т. е. требование периодичности решений, дает границы областей динамичкской неустойчивости.

Для определения областей динамической неустойчивости сначала необходимо в каждом частном случае определить ω_q^2 и и из (1.18)—(1.21).

Перейдем к определению этих коэффициентов.

§ 2. Двухшарнирная параболическая арка переменного поперечного сечения

Граничные условия двухшарнирной арки имеют вид

$$u = v = M = 0$$
 upu $x = 0$ u $x = l$. (2.1)

Принимая во внимание (1.12) и (1.16) перепишем условия (2.1) в виде

$$U = V = V'' = 0$$
 при $x = 0$ и $x = l.$ (2.2)

Здесь и в дальнейшем будем рассматривать кососимметричную форму отклонения арки от ее первоначального недеформированного

О динамической устойчивости параболической арки

состояния. Как показывают вычисления, эта форма хорошо аппроксимируется функцией [6]

$$V(x) = a \sin \frac{2\pi}{l} x,$$
 (2.3)

удовлетворяющей (22).

С учетом (1.16) условие (1.2) примет вид

$$V'(x) = -y'V''(x).$$
 (2.4)

Подставляя значения y' и V'(x) соответственно из (1.14) и (2.3) в (2.4), интегрируя и учитывая, что U(0) = U(l) = 0, для U(x) получим следующее выражение

$$U(x) = a \left[\frac{4f}{l} (2x - l) \sin \frac{2\pi}{l} x + \frac{4f}{\pi l} \left(\cos \frac{2\pi}{l} x - 1 \right) \right]$$
(2.5)

Рассмотрим теперь два частных случая изменения поперечного сечения арки, которые с точки зрения их практического применения представляются наиболее важными.

а) Первый случай. Сечение арки прямоугольное: высота остается постоянной, а ширина меняется по закону

$$b = \frac{b_{\alpha\alpha}}{\cos\psi} = b_{\alpha\alpha} \sqrt{1 + {y'}^2} \; .$$

где b_{кл} — ширина ключевого сечения, ф — угол наклона к горизонту касательной к оси арки.

Тогда для жесткости при изгибе и массы единицы длины арки в сечении с абсциссой x будем иметь

$$B(x) = \frac{B_{xx}}{\cos \psi} = B_{xx} \sqrt{1 + {y'}^2}; \quad m(x) = m_{xx} \sqrt{1 + {y'}^2},$$

тде $B_{\kappa s} = E \frac{b_{\kappa s} h^3}{12}$ —жесткость при изгибе ключевого сечения, h =

= const — высота сечений, $m_{ss} = \frac{\gamma}{g} b_{ss} h$ — масса единицы длины в ключевом сечении, γ — объемный вес, E — модуль упругости материала арки, g — ускорение силы тяжести.

Для этого случая изменения поперечных сечений, выражение (1.18) принимает вид

$$\omega^{2} = \frac{B_{\kappa s} \int_{0}^{l} \frac{d^{4}V}{dx^{4}} V dx}{m_{\kappa s} \int_{0}^{l} (1 + y'^{2}) (V - y'U) V dx},$$
(2.6)

выражение (1,19), после интегрирования по частям его знаменателя с учетом (2.2), приводится к виду

$$b_{kp} = \frac{B_{ka} \int_{0}^{1} \frac{d^{4}V}{dx^{4}} V dx}{\int_{0}^{1} \left[U + \frac{l^{2}}{8f} \left(1 + {y'}^{2} \right) \frac{dV}{dx} \right] \frac{dV}{dx} dx}$$

(2.7)

Подставляя V(x), U(x) из (2.3), (2.5) в (2.6) и (2.7), получаем приближенное значение ква, рата частоты и значение критической нагрузки

$$w^{2} = \varphi_{1}^{2} \frac{B_{ka}}{m_{ua}l^{4}}, \qquad q_{kp} = K_{1} \frac{B_{ka}}{l^{3}},$$

$$\overline{\gamma_1^2} = \frac{8\pi^4}{\frac{1}{2} + \left(\frac{4}{\pi^2} + \frac{1_0}{3}\right) \left(\frac{f}{l}\right)^2 + 16\left(\frac{8}{5} + \frac{4}{\pi^2} - \frac{78}{\pi^4}\right) \left(\frac{f}{l}\right)^4} K_1 = \frac{96\pi^4 \frac{f}{l}}{3\pi^2 + (16\pi^2 + 48)(f/l)^2}.$$

Значения козффициентов частоты φ_1 и устойчивости K_1 в зависимости от $\frac{f}{r}$ приведены в таблицах 1 и 2.

 б) Второй случай. Сечение арки прямоугольное; ширина остается постоянной, а высота меняется по закону

$$h = \frac{h_{xx}}{\cos \phi} = h_{xx} \sqrt{1 + {y'}^2} \cdot$$

Тогда для жесткости при изгибе и массы единицы длины арки в сечении с обсциссой x будем иметь

$$B(x) = \frac{B_{xx}}{\cos^2 \phi} = B_{xx} (1 + {y'}^2)^{y_2}, \quad m(x) = m_{xx} \sqrt{1 + {y'}^2}.$$
(2.8)

Применяя двукратное интегрирование по частям к числителям выражений (1.18), (1.19), учитывая (2.2) и (2.8), получим

$$\omega^{2} = \frac{B_{ss} \int_{0}^{1} (1 + {y'}^{2}) \left(\frac{d^{2}V}{dx^{2}}\right)^{2} dx}{m_{ss} \int_{0}^{1} (1 + {y'}^{2}) (V - y'U) V dx},$$

$$q_{sp} = \frac{B_{ss} \int_{0}^{1} (1 + {y'}^{2}) \left(\frac{d^{2}V}{dx^{2}}\right)^{2} dx}{\int_{0}^{1} U + \frac{l^{2}}{8f} (1 + {y'}^{2}) \frac{dV}{dx} \left|\frac{dV}{dx} dx},$$
(2.9)
(2.10)

где

Подставив V(x), U(x) из (2.3), (2.5) в (2.9) и (2.10), получаем приближенное значение квадрата частоты и значение критической нагрузки

$$\omega^{2} = \varphi_{2}^{2} \frac{B_{\kappa n}}{m_{\kappa n} l^{4}}, \qquad q_{k\rho} = K_{2} \frac{B_{\kappa n}}{l^{3}},$$

$$8 \sum_{k=1}^{8} \left[p_{kn} + \mu p_{kn} + p_{kn}$$

rae

$$\begin{split} & \frac{\frac{8}{3}\pi^2 \left[3\pi^2 + (16\pi^2 - 24) \left(\frac{f}{l}\right)^2 \right]}{\frac{1}{2} + \left(\frac{4}{\pi^2} + \frac{16}{3}\right) \left(\frac{f}{l}\right)^2 + 16 \left(\frac{8}{5} + \frac{4}{\pi^2} - \frac{78}{\pi^4}\right) \left(\frac{f}{l}\right)^4} \\ & \mathcal{K}_2 = \frac{32\pi^2 \left[3\pi^2 + (16\pi^2 - 24) \left(\frac{f}{l}\right)^2 \right] \frac{f}{l}}{3\pi^2 + (16\pi^2 + 48) \left(\frac{f}{l}\right)^2}. \end{split}$$

Значения коэффициентов частоты φ_2 и устойчивости K_2 приведены в таблицах 1 и 2.

	1 mar 1						1010000	Contraction of
	0,1	0.2	0,3	0,4	0,5	0,6	0,8	I
Ϋ.	37,32	32.01	25.78	20.19	15.75	12,40	8,03	5.53
9.	38,16	34,79	30.58	26.51	23,00	20,11	15.86	12,99
φ.	59.64	53,16	44,87	36,71	29,67	4,01	16,12	11,32
Ŷ4	61,28	58,77	54,96	50,46	45,88	41,60	34,41	28,97
				1 C C C C C C C C C C C C C C C C C C C				1.81

§ 3. Бесшарнирная параболическая арка переменного поперечного сечения

Граничные условия бесшарнирной арки с учетом (1.4) и (1.16) можно написать в виде

$$U(x) = V(x) = V'(x) = 0$$
 при $x = 0$ и $x = l.$ (3.1)

Кососниметричную форму отклонения арки от ее первоначального недеформированного состояния аппроксимируем функцией [6]

$$V(x) = ax (l-x) \sin \frac{2\pi}{l} x,$$
 (3.2)

Tahanna 1

удовлетворяющей (3.1). Подставив значения у' и V'(x) соответственно из (1.14) и (3.2) в (2.4), проинтегрировав и учитывая, что U(0) == U(l) = 0, лля U(x) получим следующее выражение

$$U(x) = -a\frac{4f}{l^2} \left\{ \left[\frac{l}{\pi} x(x-l) - \frac{l^3}{2\pi^3} \right] \cos \frac{2\pi}{l} x + \frac{1}{2\pi^3} \right] \left[\frac{1}{2\pi^3} - \frac{1}{2\pi^3} \right] \left[\frac{1$$

М. А. Алоян

+
$$\left[2x^3 - 3lx^2 + l^2\left(1 - \frac{1}{\pi^2}\right)x + \frac{l^3}{2\pi^2}\right]\sin\frac{2\pi}{l}x + \frac{l^3}{2\pi^3}\right]$$
 (3.3)

Рассмотрим опять вышеупомянутые два случая изменения поперечных сечений арки.

а) Первый случай. Здесь выражения (1.18) и (1.19) принимают
 вид, аналогичный (2.6) и (2.7). Подставляя V(x) и U(x) из (3.2),
 (3.3) в (2.6), (2.7), получим

$$\omega^2 = \varphi_3^2 \frac{B_{\kappa \pi}}{m_{\kappa \pi} l^4}, \qquad q_{kp} = K_3 \frac{B_{\kappa \pi}}{l^3},$$

где

$$\begin{split} \varphi_3^2 &= \frac{A}{B}, \qquad K_3 = \frac{A}{C} \frac{f}{l}, \\ A &= \frac{3}{4} + 4\pi^2 + \frac{4}{15}\pi^4, \\ B &= \frac{1}{60} + \frac{3}{64\pi^4} + \left(\frac{8}{105} + \frac{2}{15\pi^2} + \frac{11}{2\pi^4} - \frac{27}{8\pi^6}\right) \left(\frac{f}{l}\right)^2 + \\ &+ \left(\frac{64}{315} + \frac{32}{35\pi^2} + \frac{76}{\pi^4} - \frac{486}{\pi^8} - \frac{2025}{\pi^8}\right) \left(\frac{f}{l}\right)^4, \\ C &= \frac{1}{8} \left(\frac{1}{6} - \frac{1}{16\pi^2} + \frac{\pi^2}{15}\right) + \left(\frac{4}{15} - \frac{3}{8\pi^4} + \frac{3}{4\pi^4} + \frac{2\pi^2}{105}\right) \left(\frac{f}{l}\right) \end{split}$$

Некоторые значения 🚓 н Ка приведены в таблицах 1 и 2.

б) Второй случай. Здесь (1.18) и (1.19) принимают вид, аналогичный (2.9) и (2.10). Подставляя V (x) и U (x) из (3.2), (3.3) в (2.9), (2.10), получим

$$\omega^2 = \varphi_4^2 \frac{B_{\kappa \pi}}{m_{\kappa \pi} l^4}, \qquad q_{kp} = K_4 \frac{B_{\kappa \pi}}{l^3},$$

гле

D

$$\begin{aligned} \varphi_4^2 &= \frac{D}{B}, \qquad K_4 &= \frac{D}{C} \cdot \frac{f}{\ell}, \\ &= \frac{3}{4} + 4\pi^2 + \frac{4}{15}\pi^4 + \left(\frac{44}{3} + \frac{448}{15}\pi^2 + \frac{64\pi^4}{105} - \frac{10}{\pi^2}\right) \left(\frac{f}{\ell}\right)^2, \end{aligned}$$

а В и С имеют те же значения, что и в первом случае. Некоторые значения у, и K, приведены в таблицах 1 и 2.

О динамической устойчивости параболической арки

							Табл	uuua .
SII .	0,1	0,2	0,3	0.4	0,6	0,8	1	
K.	29.50 29.53 0.10	49.00 49.42 0.85	58,27	57,00 59,80 4,90	52.00 54.0 4.01	41.00 46.35 5.34	37.0 39.70 7,31	1 2 3
Kz	30.70 30.86 0.53	$59,80 \\ 58,36 \\ -2,41$	81,10 81,99 1,09	101_00 _03_0 _2_04	$142.00 \\ 142.14 \\ 0.10$	70.00 180.52 6.13	193.00 219.27 13.61	$\begin{array}{c}1\\2\\3\end{array}$
K2	$ \begin{array}{r} 62.30 \\ 62.14 \\ -0.26 \end{array} $	112.00 111.02 -0.87	141,38	154.00 155.60 1.04	157.00 155.73 2.46	133.00 141.65 6.5	118,00 125,71 6,53	$\frac{1}{2}$
к,	65,*0 05,59 0,14	134.00 135.19 1.26	204.00 212.06 3.95	277,07 293,91 6,10	$444.00 \\ 467.21 \\ 5.22$	187,00 645,32 9,93	700.00 824.07 17,72	1 2 3

Примечание. В строке 1 приведены значения коэффициентов устойчивости по А. Н. Диннику [8]. в строке 2 приведены значения коэффициентов устойчивости. полученные в настоящей работе, в строке 3 — разность в процентах.

Таким образом, для нагрузки вида $q(t) = q_1 + q_0 \cos pt$ исследование динамической устойчивости параболической арки приближенно приводится [7] к уравнению (1.17*) типа Матье. Коэффициенты ω_q и уравнения (1.17*), необходимые для построения областей линамической неустойчивости по (1.22), определяются выражениями (1.20) и (1.21), в которые входят критическая нагрузка и частота свободных колебаний ненагруженной арки. Для рассмотренных двух случаев изменения поперечных сечений двухшарнирной и бесшарнирной параболических арок переменного поперечного сечения получены приближенные (в смысле метода Галеркина) выражения для частот основной кососимметричной формы собственных колебаний и критической нагрузки при кососимметричной форме потери статической устойчивости по двум полуволнам.

Чтобы судить о точности приближенных выражений для «, в таблице 3 приведены значения коэффициента частоты, вычисленные в работе [4] по оценкам А. Ф. Смирнова для бесшарнирной параболической арки при первом случае изменения поперечных сечений.

Tobanno 3

				a second				
<u></u>	0,1	0.2	0.3	0.4	0,5			
φ ⁺ ₃	63.0	56,1	46.5	36,7	29,6			
73	57.0	51.0	42,6	34,7	29,0			
Ψ_3	59,6	53.2	44,9	36,7	29,7			

В таблице 3 φ_3^+ н φ_3^- — оценки коэффициента частоты сверху и снизу, φ_3 — коэффициент частоты полученной в настоящей работе (см. таблицу 1). Табличные данные свидетельствуют об удовлетворительной точности выражения для φ_3 . Точность приближенного выражения φ_3 является одновременно косвенной оценкой для остальных коэффициентов частоты.

При $\frac{f}{l} = 0, 1 \rightarrow 0,8$ отклонения значений коэффициентов устойчивости от точных, как это видно из таблицы 2, в большинстве случаев составляет менее $6,5^{0}l_{0}$. Имея это в виду, можно сказагь, что приближенные выражения для q_{kp} , полученные в настоящей работе, дают удовлетворительные для практических целей результаты.

Ереванский политехнический институтим. К. Маркса

Поступнла 15 111 1961

U. L. U.muß

ՓՈՓՈԽԱԿԱՆ ԸՆԴԼԱՅՆԱԿԱՆ ԿՏՐՎՍԾՔ ՈՒՆԵՑՈՂ ՊԱՐԱԲՈԼԱԿԱՆ ԿԱՄԱՐԻ ԴԻՆԱՄԻԿ ԿԱՅՈՒՆՈՒԹՅԱՆ ՄԱՍԻՆ

ԱՄՓՈՓՈՒՄ

ζητιμοδατο πουπεθωωνβρίατα է պարաբոլական առանցը և փոփոխական կարվածը ունեցող կամարների դինամիկ կալունու βլան խնդիրը։ Ստացված է խնդրի հիմնական (1.15) դիֆերենցիալ հավասարումը, որի լուծումը Բուրնով-Գալլորկինի մոտավոր եղանակով բերվում է (1.17) դիֆերենցիալ հավասարմանը, իսկ վերջինս, կախված աղդող արտաքին, ծամանակի ընխացքում պարբերարար փոփոխվող բեռից, բերվում է Մատլեի կամ նիլլի դիֆերենցիալ հավասարումներին։

Երկնոդակապային և ամրակցված ծայրերով կամարների, նրանց կարըվածջի փոփոխման երկու նինական դեպջերի ճամար որոշված են՝ կրիաիկական ստատիկական բեռի մեծությունը, ռեփական տատանունների ճաճաիականաւթյունը, իսկ այնունետև՝ Մատյեի դիֆերենցիալ ճավասարման դործակիցները և տրված է դինամիկ անկալունության տիրույթը։

ЛИТЕРАТУРА

- Боднер Б. А. Устойчивость пластии под действием продольных периодических сил. "ПММ*, 2, вып. 1, 1938.
- 2. Болотин В. В. Динамическая устойчивость упругих систем. Гостехиздат, М., 1956.
- Болотин В. В. Замечания к статье Н. Г. Бондаря "Динамическая устойчивость и колебания бесшарнарных параболических арок". "Инженерный сборник", 17, 1953.
- Бондарь Н. Г. О частоте плоских, свободных, незатухающих колебаний бесшариирных параболических и ценных врок переменного сечения. "Инженерный сборник", 11, 1952.

- Бондарь Н. Г. Динамическая устойчивость и колебания бесшарнирных нараболических прок. "Инженерный сборнов". 13, 1952.
- Гильмам Л. С. К вопросу об устойчивости параболических арок, изгруженных вертикальной равномерно-распределенной нагрузкой. "Известия Ленинградского политехнического института", 33, 1931.
- Джанелидзе Г. Ю. Теоремы о разделении переменных в задачах о динамической устойчивости упругих систем. "Труды Ленинградского института инженеров водного транспорта", выпуск ХХ, М.—Л., 1953.
- 8. Диннак А. Н. Устойчивость арок. Гостехиздат, М.-Л., 1946.

2ИЗЧИЧИՆ ООЛ ЭРУЛРОЗЛРОБРР ИЧИРОГРИЗР УВЛЬЧИРР ИЗВЕСТИЯ АКАДЕМИИ НАУК АРМЯНСКОЙ ССР

Марацио-биръбино, ариотерновано XIV, № 2, 1961 Физико-математические науки

НАУЧНЫЕ ЗАМЕТКИ

М. М. Манукян

Установившаяся ползучесть скручиваемого конического стержня

В. В. Соколовским [1] получено точное решение задачи о пластическом кручении конического стержня при степенном законе упрочнения материала, когда боковая поверхность стержня свободна от внешних усилий.

В вастоящей заметке дается точное решение задачи об установившейся ползучести скручиваемого конического стержия, когда на боковой поверхности стержия приложена нагрузка по степенному закону, а основание испытывает действие крутящего момента.

При решении этой задачи в качестве физической гипотезы принимаем степенной закон связи между скоростью деформации ползучести и напряжением [2].

§ 1. Постановка задачи и основные уразнения

Рассмотрим задачу о кручении стержней переменного диаметра, находящихся в условиях установившейся ползучести.

Пусть имеем круглый вал переменного диаметра, нижнее сечение которого закреплено, а верхнее—испытывает лействие момента M. Предположим, что момент M направлен паряллельно оси стержия. Направим ось z цилиндрических координат $r\theta z$ по оси стержня, а плоскость z = 0 совместим с нижним сечением стержня.

Положим, как и при кручении упругих стержней, что компоненты напряжений и скорости деформаций, за исключением т_{r0}, т₆₂, 7_{r0} и 7₆, равны нулю, т. е.

$$\sigma_x = \tau_y = \sigma_z = \tau_{zr} = 0,$$

$$\varepsilon_r = \varepsilon_y = \varepsilon_z = \gamma_{zr} = 0.$$
(1.1)

В силу теории установившейся ползучести, компоненты напряжеиия т, и т_щ, выражаются через компоненты скорости деформации следующими соотношениями

$$\begin{split} \gamma_{rb} &= f\left(T\right) \tau_{rb} ,\\ \gamma_{0z} &= f\left(T\right) \tau_{bz} , \end{split} \tag{1.2}$$

$$T^{2} = \tau_{r0}^{2} + \tau_{6z}^{2} ,$$

$$\Gamma^{4} = \gamma_{r0}^{2} + \gamma_{6z}^{2} .$$
(1.3)

где T и Г — соответственно интенсивность касательных напряжений и скорости сдвига.

Здесь предположено, что материал скручиваемого стержия следует законам теории установившейся ползучести в наиболее общей форме, а именно: интенсивность скорости деформации Г является некоторой функцией интенсивности касательных напряжений T,

$$\Gamma = f(T)T, \qquad T = f^*(\Gamma)\Gamma, \qquad (1.4)$$

где f(T) или $f^*(\Gamma)$ — некоторая функция, характеризующая материал стержня.

В данном случае уравнение равновесия в цилиндрических координатах примет вид

$$\frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \tau_{r0} \right) + \frac{\partial}{\partial z} \left(r^2 \tau_{0z} \right) = 0 \tag{1.5}$$

и будет тождественно удовлетворено, если, как обычно, положить

$$\tau_{r0} = -\frac{1}{r^2} \frac{\partial \Phi}{\partial z} , \qquad \tau_{e_z} = \frac{1}{r^2} \frac{\partial \Phi}{\partial r} , \qquad (1.6)$$

где функция напряжений Ф зависит от г и г.

Уравнение неразрывности деформаций будет иметь вид

$$\frac{\partial}{\partial r} \left(\frac{1}{r} \gamma_{\ell z} \right) - \frac{\partial}{\partial z} \left(\frac{1}{r} \gamma_{r \ell} \right) = 0.$$
(1.7)

Подставляя выражения ү_{бг} и ү_{гв} из соотношения (1.2) в (1.7) и пользуясь (4.6), получим дифференциальное уравнение, которому должна удовлетворять функция напряжений

$$\frac{\partial}{\partial r} \left[\frac{1}{r^3} f(T) \frac{\partial \Phi}{\partial r} \right] + \frac{\partial}{\partial z} \left[\frac{1}{r^3} f(T) \frac{\partial \Phi}{\partial z} \right] = 0.$$
(1.8)

Пусть между интенсивностями касательных напряжений и скорости деформаций существует степенной закон зависимости, т. е.

$$T = K \Gamma^{\mu}, \qquad (1.9)$$

где К, µ — числовые параметры, определяемые из опыта, причем 0 < µ < 1.

Тогда основные уравнения, связывающие компоненты касательных напряжений и скорости сдвига принимают вид

$$\gamma_{r0} = \frac{\Gamma}{T} \tau_{r0} , \qquad \gamma_{0z} = \frac{\Gamma}{T} \tau_{0z} . \qquad (1.10)$$

Внося (1.10) в (1.7) и пользуясь соотношениями (1.3), (1.6) и (1.9), найдем

Установявшаяся ползучесть скручиваемого конического стержия

$$\frac{\partial}{\partial r} \left\{ \frac{1}{r^{\frac{2+\mu}{p}}} \left[\left(\frac{\partial \Phi}{\partial r} \right)^{2} + \left(\frac{\partial \Phi}{\partial z} \right)^{3} \right]^{\frac{2}{2\mu}} \frac{\partial \Phi}{\partial r} \right\} + \\ + \frac{\partial}{\partial z} \left\{ \frac{1}{r^{\frac{2+\mu}{p}}} \left[\left(\frac{\partial \Phi}{\partial r} \right)^{3} + \left(\frac{\partial \Phi}{\partial z} \right)^{3} \right]^{\frac{1-\mu}{2\mu}} \frac{\partial \Phi}{\partial z} \right\} = 0.$$
(1.11)

Пусть боковая поверхность стержня находится под действием внешней нагрузки, закон распределения которой определяется следующей формулой

$$\gamma_{r0}l + \gamma_{02}m = p[r, z(r)],$$
 (1.12)

где *l*, *m* — направляющие косинусы внешней нормали к контуру, а *p* — проекция полного касательного напряжения на нормаль к контуру осевого сечения вала.

На оси сплошного вала изпряжения равны нулю. Поэтому функция на оси г должна быть постоянной. Не нарушая общности решения, можно принять, что на оси вала

$$\Phi(0, z) = 0. \tag{1.13}$$

Таким образом, решение задачи установившейся ползучести скручиваемого вала переменного диаметра, по боковой поверхности которого приложены внешние силы, приводится к решению дифференциального уравления (1.11) с условнями (1.12) и (1.13).

§ 2. Кручение конического стержня

Рассмотрим задачу о кручении конического стержия с углом раствора 2₁. Направим ось z цилиндрических координат r0z по оси конического стержия, а центр координат поместим в вершине конуса.

Пусть боковая поверхность конуса нагружена по степенному закону, т. е.

$$\tau_{b_2} m = a r^{\nu}$$
, (2.1)

где

$$q = -\frac{M}{2\pi} \frac{3+\mu}{R^{2+\mu}} \sin\gamma, \qquad (2.2)$$

R — радиус основания.

Ищем решение уравнения (1.11) в виде

$$\Phi = \Phi(r). \tag{2.3}$$

Тогда (1.11) примет следующий вил

$$\frac{d}{dr} \left[\frac{1}{r^{\frac{2+\mu}{\mu}}} \left(\frac{d\Phi}{dr} \right)^{\frac{1}{\mu}} \right] = 0.$$
(2.4)

Интегрируя (2.4) и пользуясь условием (1.13), получим

$$\Phi = \frac{C}{3+\mu} r^{3+\mu} , \quad (2.5)$$

где С-постоянная интегрирования.

Крутящий момент М выражается формулой.

$$\mathcal{M} = 2\pi \int_{0}^{R} r^2 \pi_{b_2} dr.$$
(2.6)

Подставляя значение Ф из (2.5) в (2.6) и пользуясь (1.6), найдем

$$C = \frac{M}{2\pi} \frac{3 + \mu}{R^{1+\mu}}.$$
 (2.7)

Тогда окончательно для функции напряжений получим

$$\Phi = \frac{M}{2\pi} \left(\frac{r}{R}\right)^{3+\mu}.$$
(2.8)

Нетрудно убедиться, что решение (2.8) удовлетворяет контурному условию (2.1).

Подставляя значение Ф из (2.8) в (1.6), получим выражения компонентов касательных напряжений

$$z_{r0} = 0,$$

 $z_{r0} = \frac{M}{2\pi} \frac{3 + \mu}{R^{3 + \mu}} r^{\mu}.$ (2.9)

Институт математики и механики АН Армянской ССР Ереванский государственный университет

Поступила 17 VI 1960

Մ. Մ. Մանուկյան

ՈԼՈՐՎՈՂ ԿՈՆԱԿԱՆ ՁՈՂԻ ՀԱՍՏԱՏՎԱԾ ՍՈՂՔԸ

ԱՄՓՈՓՈՒՄ

Հոդվածում արվում է ոլորվող կոնական ձողի ճաստատված սողքի խնդրի ճշղրիա լուծումը, հրր ձողի մակերևուլնի վրա կիրառված է բեռ ըստ աստիճանալին օրենքի, իսկ հիմջը եննարկված է ոլորող մոմենաի աղդեցունյանը։

Ալս խնդրի լուծման ժամանակ որպես ֆիդիկական հիպո Յեղ ընդունվում է, որ սոդրի դեֆորմացիալի արադության և լարումների միջև զոյություն ունի աստիճանային օրենը։

Ստացված են լարումների ֆունկցիայի և չոշափող լարումների կոմպոնենաների արտաճայտունյունները վերջավոր տեսջով։

ЛИТЕРАТУРА

- 1. Соколовский В. В., Теория пластичности. Гостехнэдат, М.-.Л., 1950.
- Патель С., Венкатрман В. и Ходж Ф. Кручение цилиндрических и призматических стержнея при наличии установившейся ползучести. "Механика, периодический сборник переводов иностранных статей", № 6, 1958, стр. 103—113.