

## РЕШЕНИЕ ЗАДАЧИ О ПЕРЕХОДНОМ ИЗЛУЧЕНИИ В ПЛАЗМЕННОЙ ПЛАСТИНКЕ

С. С. ЭЛБАКЯН

Решена задача о переходном излучении в плазменной пластине, помещенной в вакуум, в предположении зеркального отражения электронов плазмы на границе с вакуумом. Получены поля излучения в вакууме и поле в среде. Рассмотрен частный случай слабой пространственной дисперсии.

1. Влияние пространственной дисперсии на переходное излучение исследовалось в ряде работ [1—4] (см. также [5]). В перечисленных выше работах рассматривалась задача с одной границей (вакуум-плазма). В среде с пространственной дисперсией могут возбуждаться продольные волны (плазмоны), которые на поверхностях раздела при определенных условиях трансформируются в поперечную электромагнитную волну. Возникновение продольных волн приводит к повышению порядка дифференциальных уравнений поля, что приводит к необходимости сформулировать дополнительное граничное условие, "перепутывающее" продольные и поперечные волны [1].

Однако можно решить задачу в кинетическом приближении [2—4]. При этом не возникает вопроса о дополнительном условии для электромагнитного поля, которое естественным образом вытекает из краевого условия для функции распределения электронов плазмы на границе с вакуумом.

Работа [6] (см. также [7]) посвящена изучению переходного излучения при прохождении заряженной частицы через плазменную пластинку в случае слабой пространственной дисперсии в предположении зеркального отражения электронов от поверхности плазмы. При этом авторами было использовано следующее граничное условие: нормальная компонента поля излучения, идущего внутрь металла, равна на поверхности нулю. Это условие было получено из рассмотрения задачи с одной границей и перенесено затем авторами на случай двух границ.

В настоящей работе приводится решение задачи о переходном излучении в плазменной пластине в общем случае пространственной дисперсии, причем нехватящее для сшивки полей граничное условие наложено на функцию распределения электронов на двух границах пластины (задача решается в кинетическом приближении, считая, что электроны плазмы отражаются зеркально на границе с вакуумом). При этом необходимость в дополнительном граничном условии, наложенном на нормальную компоненту поля излучения, отпадает. В случае слабой пространственной дисперсии выражения для полей излучения отличаются от полученных в [6].

2. Пусть плазмopodobная среда имеет вид пластинки толщиной  $a$ , находящейся в вакууме, и заряженная частица проходит из вакуума ( $z < 0$ ) в среду ( $0 \leq z \leq a$ ) с постоянной скоростью  $v_0$ , двигаясь вдоль оси  $z$ . Поля в вакууме (в областях пространства  $z < 0$  и  $z > a$ ), следуя работе [8], представим в виде поля частицы и поля излучения. Амплитуды полей излучения найдем в дальнейшем из условий сшивки — равенство тангенциальных компонент электрического и магнитного полей в среде и вакууме (см. [4]).

Для определения поля в среде будем исходить из системы уравнений Максвелла, дополненной кинетическим уравнением для функции распределения электронов среды  $F(\vec{r}, \vec{p}, t) = f_0(\vec{p}) + f_1(\vec{r}, \vec{p}, t)$ , где  $f_0$  — равновесное распределение;  $f_1$  — неравновесная добавка, удовлетворяющая условию  $|f_1| \ll f_0$ ,  $\vec{p}$  — импульс электронов плазмы. Уравнение для функции распределения  $F(\vec{r}, \vec{p}, t)$  запишем в виде, предложенном Власовым [9]. Уравнение для неравновесной добавки получим линеаризацией исходного уравнения

$$\frac{\partial f_1}{\partial t} + \vec{v} \operatorname{grad}_{\vec{r}} f_1 + e \vec{E} \vec{v} \frac{\partial f_0}{\partial \varepsilon} = \left( \frac{\partial f_e}{\partial t} \right)_{st}, \quad (1)$$

где  $\vec{E}$  — поле в плазме, входящее в уравнения Максвелла,  $\varepsilon$  — энергия электронов среды,  $\vec{v}$  — скорость электронов,  $\left( \frac{\partial f_e}{\partial t} \right)_{st}$  — интеграл столкновений. Для интеграла столкновений используем следующую аппроксимацию  $\left( \frac{\partial f_e}{\partial t} \right)_{st} = \nu f_1$ , где  $\nu$  — некая эффективная частота столкновений (напр. [10]). Произведем преобразование Фурье по времени и координатам  $x, y$  для  $f_1$  и  $\vec{E}$ ,

$$f_1(\vec{p}, \vec{r}, t) = \int_{-\infty}^{\infty} e^{i \vec{x} \cdot \vec{p} - i \omega t} f_{\vec{x}, \omega}(\vec{z}, \vec{p}) d\vec{x} d\omega,$$

$$\vec{E}(\vec{r}, t) = \int_{-\infty}^{\infty} \vec{E}_{\vec{x}, \omega}(\vec{z}) e^{i \vec{x} \cdot \vec{p} - i \omega t} d\vec{x} d\omega. \quad (2)$$

Тогда (1) запишется в виде

$$v_z \frac{\partial f}{\partial z} + \zeta f = -e (\vec{E}_{\vec{x}, \omega} \cdot \vec{v}) f_0. \quad (3)$$

( $\zeta = -i(\omega - \vec{v} \cdot \vec{x} + i\nu)$ ). Граничные условия на  $t$  запишем, как обычно [10, 11], для зеркального отражения

$$f(p_z < 0; 0) = f(p_z > 0; 0),$$

$$f(p_z < 0; a) = f(p_z > 0; a). \quad (4)$$

Решение уравнения (3) определяется следующим образом, соответственно, для

$$\begin{aligned}
 p_z > 0, f_{x, \omega}^{\rightarrow}(z) = & -\frac{1}{\operatorname{sh} \frac{\zeta}{v_z} a} \int_0^a \frac{e(E_x v_x + E_y v_y)}{v_z} f_0' \operatorname{ch} \frac{\zeta}{v_z} (z' - a) e^{-\frac{\zeta}{v_z} z} dz' - \\
 & -\frac{1}{\operatorname{sh} \frac{\zeta}{v_z} a} \int_0^a e E_z f_0' \operatorname{sh} \frac{\zeta}{v_z} (z' - a) e^{-\frac{\zeta}{v_z} z} dz' - \\
 & - \int_0^z \frac{e(E_x v_x + E_y v_y)}{v_z} f_0' e^{\frac{\zeta}{v_z}(z'-z)} dz' - \\
 & - \int_0^z e E_z f_0' e^{\frac{\zeta}{v_z}(z'-z)} dz', \\
 p_z < 0, f_{x, \omega}^{\rightarrow}(z) = & -\frac{1}{\operatorname{sh} \frac{\zeta}{v_z} a} \int_0^a \frac{e(E_x v_x + E_y v_y)}{v_z} f_0' \operatorname{ch} \frac{\zeta}{v_z} (z' - a) e^{\frac{\zeta}{v_z} z} dz' - \\
 & -\frac{1}{\operatorname{sh} \frac{\zeta}{v_z} a} \int_0^a e E_z f_0' \operatorname{sh} \frac{\zeta}{v_z} (z' - a) e^{\frac{\zeta}{v_z} z} dz' + \\
 & + \int_0^z \frac{e(E_x v_x + E_y v_y)}{v_z} f_0' e^{-\frac{\zeta}{v_z}(z'-z)} dz' - \\
 & - \int_0^z e E_z f_0' e^{-\frac{\zeta}{v_z}(z'-z)} dz'.
 \end{aligned} \tag{5}$$

Уравнения Максвелла в среде ( $0 \leq z \leq a$ ) после Фурье-преобразования по  $x, y, t$  имеют вид [4]

$$\frac{\partial}{\partial z} [\vec{n} \vec{H}] - i \vec{H}^z [\vec{n} \vec{x}] + i [\vec{x} \vec{H}^p] = -\frac{i\omega}{c} \vec{E} + \frac{4\pi}{c} \vec{j}_{x, \omega}(z) + \frac{en}{2\pi^2 c} e^{\frac{i\omega}{v_0} z}.$$

$$\frac{\partial}{\partial z} [\vec{n} \vec{E}] - i \vec{E}^z [\vec{n} \vec{x}] + i [\vec{x} \vec{E}^p] = \frac{i\omega}{c} \vec{H},$$

$$\frac{\partial}{\partial z} \vec{H}^z + i (\vec{x} \vec{H}) = 0,$$

$$\frac{\partial}{\partial z} \vec{E}^z + i (\vec{x} \vec{E}) = 4\pi \rho_{x, \omega}(z) + \frac{e}{2\pi^2 v_0} e^{\frac{i\omega}{v_0} z}, \tag{6}$$

где  $\vec{n}$  — единичный вектор, направленный вдоль оси  $z$ ,

$$\vec{j}_{z, \omega}^{\rightarrow}(z) = e \int_{x, \omega}^{\rightarrow} v \vec{j}_{x, \omega}^{\rightarrow}(z, \vec{p}) d\vec{p}, \quad \vec{\rho}_{z, \omega}^{\rightarrow}(z) = e \int_{x, \omega}^{\rightarrow} f_{x, \omega}^{\rightarrow}(z, \vec{p}) d\vec{p}. \quad (7)$$

Уравнения (6) для полей в плазме удобно распространить на область  $-a \leq z \leq 0$ . Для этого необходимо продолжить поля  $\vec{E}$  и  $\vec{H}$  на область отрицательных значений  $z$ . В случае зеркального отражения продолжение на область  $z < 0$  определяется формулами

$$\begin{aligned} \vec{E}^p(-z) &= \vec{E}^p(z), \quad \vec{H}^p(-z) = -\vec{H}^p(z), \\ \vec{E}^z(-z) &= -\vec{E}^z(z), \quad \vec{H}^z(-z) = \vec{H}^z(z). \end{aligned} \quad (8)$$

На всю остальную ось поля продолжаются периодически с периодом  $2a$ . Решение системы (6) будем искать в виде ряда Фурье [12–14].

$$\begin{aligned} \vec{E}(z) &= \sum_{p=-\infty}^{\infty} \vec{E}_p e^{i \frac{\pi p}{a} z}, \\ \vec{E}_p &= \frac{1}{2a} \int_{-a}^a \vec{E}(z) e^{-i \frac{\pi p}{a} z} dz. \end{aligned} \quad (9)$$

Умножим уравнения системы (6) на  $e^{-i \frac{\pi p}{a} z}$  и проинтегрируем по  $z$  от  $-a$  до  $a$ . Тогда для Фурье компонент полей, с учетом скачков при  $z=0$  и  $z=a$ , уравнения (6) переписутся в виде

$$\begin{aligned} i [\vec{k} \vec{H}]_m &= -\frac{i\omega}{c} \epsilon_{ml} \vec{E}_l - \frac{e n_m}{4\pi^2 c a} \left\{ \frac{e^{i(\frac{\omega}{v_0} + \frac{\pi p}{a})a} - 1}{i(\frac{\omega}{v_0} + \frac{\pi p}{a})} - \frac{e^{i(\frac{\omega}{v_0} - \frac{\pi p}{a})a} - 1}{i(\frac{\omega}{v_0} - \frac{\pi p}{a})} \right\} + \\ &+ \frac{1}{a} [\vec{n} \vec{H}_{z, \omega}^p (+0)]_m - (-1)^p \frac{1}{a} [\vec{n} \vec{H}_{z, \omega}^p (a-0)]_m, \quad (10) \\ i [\vec{k} \vec{E}] &= \frac{i\omega}{c} \vec{H}, \quad (\vec{k} \vec{H}) = 0; \quad (m, l = x, y, z). \end{aligned}$$

Здесь  $\vec{k}$  имеет компоненты  $\vec{x}$  и  $q = \frac{\pi p}{a}$  ( $q$  принимает дискретный ряд значений),

$$\epsilon_{ml} \left( \omega, \vec{x}, \frac{\pi p}{a} \right) = \delta_{ml} + \frac{4\pi e^2}{\omega} \int d\vec{p} f_0 \frac{v_m v_l}{\omega - \vec{x} \vec{v} - \frac{\pi p}{a} v_z + i\nu}. \quad (11)$$

В (10) не выписано четвертое уравнение системы (6), ибо оно не дает ничего нового, так как форма записи плотностей тока и заряда автоматически учитывает сохранение заряда. Систему (10) удобно решать,

предварительно разбив поля на продольную (вдоль вектора  $\vec{k}$ ) и поперечную составляющие

$$\vec{E} = \frac{\vec{k}(\vec{k}\vec{E})}{k^2} - \frac{[\vec{k}[\vec{k}\vec{E}]]}{k^2} = \vec{E}^l + \vec{E}^{tr}. \quad (12)$$

Магнитное поле имеет только поперечную составляющую, что следует из третьего уравнения системы (10). Тензор диэлектрической проницаемости  $\epsilon_{ml}$  представим в виде

$$\epsilon_{ml}(\omega, \vec{k}) = \left( \delta_{ml} - \frac{k_m k_l}{k^2} \right) \epsilon^{tr}(\omega, \vec{k}) + \frac{k_m k_l}{k^2} \epsilon^l(\omega, \vec{k}), \quad (13)$$

где  $\epsilon^{tr}$  и  $\epsilon^l$  — поперечная и продольная диэлектрические проницаемости (см. [10]). Тогда решение системы для электрического поля выглядит так:

$$\begin{aligned} \vec{E}^{tr} = & - \frac{e^{i\omega} [\vec{k} [\vec{k} \vec{n}]] \left\{ \begin{array}{cc} i \left( \frac{\omega}{v_0} + \frac{\pi p}{a} \right) a & -1 \\ i \left( \frac{\omega}{v_0} - \frac{\pi p}{a} \right) a & -1 \end{array} \right\}}{4\pi^2 c^2 a k^2 \left( \frac{\omega^2}{c^2} \epsilon^{tr} - k^2 \right)} + \\ & + \frac{i\omega [\vec{k} [\vec{k} [\vec{n} \vec{H}_{z, \omega}^l (+0)]]]}{c a k^2 \left( \frac{\omega^2}{c^2} \epsilon^{tr} - k^2 \right)} - (-1)^p \frac{i\omega [\vec{k} [\vec{k} [\vec{n} \vec{H}_{z, \omega}^l (a-0)]]]}{c a k^2 \left( \frac{\omega^2}{c^2} \epsilon^{tr} - k^2 \right)}, \\ \vec{E}^l = & \frac{e^{i\vec{k} \cdot \vec{k} \vec{n}} \left\{ \begin{array}{cc} i \left( \frac{\omega}{v_0} + \frac{\pi p}{a} \right) a & -1 \\ i \left( \frac{\omega}{v_0} - \frac{\pi p}{a} \right) a & -1 \end{array} \right\}}{4\pi^2 a k^2 \omega \epsilon^l} \quad (14) \\ & - \frac{ic \vec{k} \cdot \vec{k} [\vec{n} \vec{H}_{z, \omega}^l (+0)]}{a \omega k^2 \epsilon^l} + (-1)^p \frac{ic \vec{k} \cdot \vec{k} [\vec{n} \vec{H}_{z, \omega}^l (a-0)]}{a \omega k^2 \epsilon^l}. \end{aligned}$$

Значения констант  $\vec{H}_{z, \omega}^l (+0)$  и  $\vec{H}_{z, \omega}^l (a-0)$  мы определим из условий сшивки полей на границах.

В формулах (14) легко перейти к случаю полуограниченной плазмы, устремляя  $a \rightarrow \infty$ . При этом слагаемые, пропорциональные  $\vec{H}_{z, \omega}^l (a-0)$  исчезают, так как на бесконечности поле обращается в нуль, и формулы (14) переходят в соответствующие формулы работы [4]. Как видно из (14), частица возбуждает в плазме поле, которое состоит из поля частицы в среде и из полей продольной и поперечной волн.

3. Определим поля излучения в вакууме (в областях до пластинки и за пластинкой). Для этого поля в вакууме представим в виде трехкратных интегралов Фурье [8] по  $\vec{x} dk_z = \vec{x} d\omega \frac{1}{v_0}$  и напомним условие равенства тангенциальных составляющих полей на границах раздела  $z=0$  и  $z=a$ . Это приводит к следующему условию на Фурье-компоненты полей:

$$\begin{aligned}
 & -\frac{ie}{2\pi^2} \frac{\vec{x}}{\left(\frac{\omega^2}{v_0^2} - \lambda_1^2\right)} + \vec{E}'_{n1} = v_0 \vec{E}^p_{z,\omega} (+0), \\
 & -\frac{ie}{2\pi^2 c} \frac{v_0 [\vec{n} \vec{x}]}{\left(\frac{\omega^2}{v_0^2} - \lambda_1^2\right)} + \vec{H}'_{n1} = v_0 \vec{H}^p_{z,\omega} (+0), \\
 & v_0 \vec{E}^p_{z,\omega} (a-0) = -\frac{ie \vec{x} e^{i\frac{\omega}{v_0} a}}{2\pi^2 \left(\frac{\omega^2}{v_0^2} - \lambda_1^2\right)} + \vec{E}'_{n2} e^{i\lambda_1 a}, \\
 & v_0 \vec{H}^p_{z,\omega} (a-0) = -\frac{ie v_0 [\vec{n} \vec{x}]}{2\pi^2 c \left(\frac{\omega^2}{v_0^2} - \lambda_1^2\right)} e^{i\frac{\omega}{v_0} a} + \vec{H}'_{n2} e^{i\lambda_1 a}.
 \end{aligned} \tag{15}$$

Здесь  $\vec{E}'$  и  $\vec{H}'$  — Фурье компоненты поля излучения в вакууме;  $\lambda_1^2 = \frac{\omega^2}{c^2} - k^2$ ,  $\text{Re } \lambda_1 > 0$ ,  $\text{Im } \lambda_1 > 0$  для  $\omega > 0$ . Из уравнений Максвелла для полей излучения в вакууме имеем

$$\begin{aligned}
 \vec{H}'_{n1} &= -\frac{c}{\omega \lambda_1} \{ \lambda_1^2 [\vec{n} \vec{E}'_{n1}] + (\vec{x} \vec{E}'_{n1}) [\vec{n} \vec{x}] \}, \\
 \vec{H}'_{n2} &= \frac{c}{\omega \lambda_1} \{ \lambda_1^2 [\vec{n} \vec{E}'_{n2}] + (\vec{x} \vec{E}'_{n2}) [\vec{n} \vec{x}] \}.
 \end{aligned} \tag{16}$$

Из условий (15) и уравнений поля видно, что  $\vec{H}^p_{z,\omega} (+0)$  и  $\vec{H}^p_{z,\omega} (a-0)$  имеют направление  $[\vec{n} \vec{x}]$ , поэтому можно положить

$$\begin{aligned}
 \vec{E}'_{n1} &= \vec{x} X_1, \quad \vec{H}^p_{z,\omega} (+0) = [\vec{n} \vec{x}] Y_1, \\
 \vec{E}'_{n2} &= \vec{x} X_2, \quad \vec{H}^p_{z,\omega} (a-0) = [\vec{n} \vec{x}] Y_2,
 \end{aligned} \tag{17}$$

где  $X_1, X_2, Y_1, Y_2$  — искомые функции  $\vec{x}$  и  $\omega$ .

Используя (14) можно, выразить  $\vec{E}_{x,\omega}^p(+0)$  и  $\vec{E}_{x,\omega}^p(a+0)$  через  $\vec{H}_{x,\omega}^p(+0)$  и  $\vec{H}_{x,\omega}^p(a-0)$ .

$$\begin{aligned}\vec{E}_{x,\omega}^p(+0) &= \lim_{z \rightarrow +0} \sum_p e^{i \frac{\pi p}{a} z} (\vec{E}_p^{tr} + \vec{E}_p^l) = \\ &= \frac{ei \vec{x}}{4\pi^2 a v_0} I_1 + \frac{\vec{x} c}{\omega} I_2 Y_1 - \frac{\vec{x} c}{\omega} I_2 Y_2, \\ \vec{E}_{x,\omega}^p(a-0) &= \lim_{z \rightarrow a-0} \sum_p e^{i \frac{\pi p}{a} z} (\vec{E}_p^{tr} + \vec{E}_p^l) = \\ &= \frac{ei \vec{x}}{4\pi^2 a v_0} I_3 + \frac{\vec{x} c}{\omega} I_4 Y_1 - \frac{\vec{x} c}{\omega} I_4 Y_2,\end{aligned}\quad (18)$$

где

$$\begin{aligned}I_{1,3} &= \frac{v_0}{\omega} \lim_{\substack{z \rightarrow +0 \\ z \rightarrow a-0}} \sum_p e^{i \frac{\pi p}{a} z} \frac{\left[ x^2 + \left( \frac{\pi p}{a} \right)^2 - \frac{\omega^2}{c^2} (\varepsilon^{tr} - \varepsilon^l) \right] \left( \frac{\pi p}{a} \right)}{\left( x^2 + \left( \frac{\pi p}{a} \right)^2 \right) \left[ x^2 + \left( \frac{\pi p}{a} \right)^2 - \frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon^{tr} \right] \varepsilon^l} \times \\ &\times \left\{ \frac{e^{i \left( \frac{\omega}{v_0} + \frac{\pi p}{a} \right) a - 1}}{i \left( \frac{\omega}{v_0} + \frac{\pi p}{a} \right)} - \frac{e^{i \left( \frac{\omega}{v_0} - \frac{\pi p}{a} \right) a - 1}}{i \left( \frac{\omega}{v_0} - \frac{\pi p}{a} \right)} \right\},\end{aligned}\quad (19)$$

$$I_{2,4} = \frac{i}{a} \lim_{\substack{z \rightarrow +0 \\ z \rightarrow a-0}} \sum_p e^{i \frac{\pi p}{a} z} \frac{\left[ x^2 \left( x^2 + \left( \frac{\pi p}{a} \right)^2 \right) - \frac{\omega^2}{c^2} \left( x^2 \varepsilon^{tr} + \left( \frac{\pi p}{a} \right)^2 \varepsilon^l \right) \right]}{\left( x^2 + \left( \frac{\pi p}{a} \right)^2 \right) \left[ x^2 + \left( \frac{\pi p}{a} \right)^2 - \frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon^{tr} \right] \varepsilon^l},\quad (20)$$

$$I'_{2,4} = \frac{i}{a} \lim_{\substack{z \rightarrow +0 \\ z \rightarrow a-0}} \sum_p (-1)^p e^{i \frac{\pi p}{a} z} \frac{\left[ x^2 \left( x^2 + \left( \frac{\pi p}{a} \right)^2 \right) - \frac{\omega^2}{c^2} \left( x^2 \varepsilon^{tr} + \left( \frac{\pi p}{a} \right)^2 \varepsilon^l \right) \right]}{\left( x^2 + \left( \frac{\pi p}{a} \right)^2 \right) \left[ x^2 + \left( \frac{\pi p}{a} \right)^2 - \frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon^{tr} \right] \varepsilon^l}.\quad (21)$$

В результате решения системы (15) получим следующие выражения для  $X_1, X_2, Y_1, Y_2$ :

$$\begin{aligned}X_1 &= \frac{1}{D} \left\{ \frac{ie}{2\pi^2 \left( \frac{\omega^2}{v_0^2} - \lambda_1^2 \right)} \left[ 1 + \frac{I_4}{\lambda_1} - \frac{v_0}{\omega} I_2 - \frac{v_0}{\omega} I_2 \frac{I_4}{\lambda_1} + \frac{v_0}{\omega} I_2 \frac{I_4}{\lambda_1} \right] + \right. \\ &+ \left. \frac{ie}{4\pi^2 a} \left[ I_1 + I_1 \frac{I_4}{\lambda_1} - I_3 \frac{I_2}{\lambda_1} \right] - \frac{ie I_2}{2\pi^2 \left( \frac{\omega^2}{v_0^2} - \lambda_1^2 \right)} e^{i \frac{\omega}{v_0} a} \left( \frac{1}{\lambda_1} - \frac{v_0}{\omega} \right) \right\},\end{aligned}\quad (22)$$

$$\begin{aligned}
 X_2 = \frac{1}{D} \left\{ \frac{ie}{2\pi^2 \left( \frac{\omega^2}{v_0^2} - \lambda_1^2 \right)} \left[ 1 + \frac{I_2}{\lambda_1} + \frac{v_0}{\omega} I_4 + \frac{v_0}{\omega} I_2 \frac{I_4}{\lambda_1} - \frac{v_0}{\omega} I_2 \frac{I_4}{\lambda_1} \right] + \right. \\
 \left. + \frac{ie}{4\pi^2 a} \left[ I_3 + I_3 \frac{I_2}{\lambda_1} - I_1 \frac{I_4}{\lambda_1} \right] e^{-i \frac{\omega}{v_0} a} - \right. \\
 \left. - \frac{ie I_4 e^{-i \frac{\omega}{v_0} a}}{2\pi^2 \left( \frac{\omega^2}{v_0^2} - \lambda_1^2 \right)} \left( \frac{1}{\lambda_1} + \frac{v_0}{\omega} \right) \right\} e^{-i \left( \lambda_1 - \frac{\omega}{v_0} \right) a}, \quad (23)
 \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
 Y_1 = -\frac{1}{D} \left\{ \frac{ie}{2\pi^2 c \left( \frac{\omega^2}{v_0^2} - \lambda_1^2 \right)} \left[ \left( 1 + \frac{\omega}{\lambda_1 v_0} \right) \left( 1 + \frac{I_4}{\lambda_1} \right) + \right. \right. \\
 \left. \left. + \frac{I_2}{\lambda_1} \left( 1 - \frac{\omega}{\lambda_1 v_0} \right) e^{i \frac{\omega}{v_0} a} \right] - \frac{ie \omega}{4\pi^2 a c \lambda_1 v_0} \left[ \frac{1}{\lambda_1} (I_3 I_2 - I_1 I_4) - I_1 \right] \right\}, \quad (24)
 \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
 Y_2 = -\frac{1}{D} \left\{ \frac{ie}{2\pi^2 c \left( \frac{\omega^2}{v_0^2} - \lambda_1^2 \right)} \left[ \left( 1 - \frac{\omega}{\lambda_1 v_0} \right) \left( 1 + \frac{I_2}{\lambda_1} \right) e^{i \frac{\omega}{v_0} a} + \frac{I_4}{\lambda_1} \left( 1 + \frac{\omega}{\lambda_1 v_0} \right) \right] - \right. \\
 \left. - \frac{ie \omega}{4\pi^2 a c \lambda_1 v_0} \left[ \frac{1}{\lambda_1} (I_2 I_3 - I_1 I_4) + I_3 \right] \right\}, \quad (25)
 \end{aligned}$$

где

$$D = 1 + \frac{I_2 + I_4}{\lambda_1} + \frac{I_2 I_4 - I_2 I_4}{\lambda_1^2}. \quad (26)$$

В предельном случае отсутствия пространственной дисперсии ( $\epsilon^{tr}(\omega, \vec{k}) = \epsilon^l(\omega, \vec{k}) = \epsilon(\omega)$ ) суммы (19—21) можно вычислить (см., напр. [15]).

В результате получим

$$\begin{aligned}
 I_1 = \frac{v_0 4a}{\omega i \epsilon} \frac{1}{\lambda_2^2 - \frac{\omega^2}{v_0^2}} \left\{ -\frac{\lambda_2}{2 \sin \lambda_2 a} e^{i \frac{\omega}{v_0} a} + \frac{\lambda_2 \cos \lambda_2 a}{2 \sin \lambda_2 a} + i \frac{\omega}{2 v_0} \right\}, \\
 I_3 = \frac{v_0 4a}{\omega i \epsilon} \frac{1}{\lambda_2^2 - \frac{\omega^2}{v_0^2}} \left\{ -\frac{\lambda_2 \cos \lambda_2 a}{2 \sin \lambda_2 a} e^{i \frac{\omega}{v_0} a} + \frac{\lambda_2}{2 \sin \lambda_2 a} + \frac{i \frac{\omega}{v_0}}{2} e^{i \frac{\omega}{v_0} a} \right\}, \quad (27) \\
 I_2 = I_4 = \frac{i \lambda_2 \cos \lambda_2 a}{\epsilon \sin \lambda_2 a}, \quad I_4 = I_2 = \frac{i \lambda_2}{\epsilon \sin \lambda_2 a},
 \end{aligned}$$

где  $\lambda_2^2 = \frac{\omega^2}{c^2} \epsilon - k^2$ ,  $\text{Re} \lambda_2 > 0$ ,  $\text{Im} \lambda_2 > 0$  при  $\omega > 0$ .

Подставляя эти выражения в (22) и (23) с учетом (17) получим формулу Гарибяна и Чаликяна для полей излучения в вакууме [см. 8].

4. Рассмотрим случай слабой пространственной дисперсии ( $\frac{kv}{\omega} \ll 1$ ). В этом случае поперечную и продольную диэлектрические проницаемости можно представить в виде ( $\omega \gg \nu$ ) [10]:

$$\begin{aligned} \varepsilon^{tr}(\omega, \vec{k}) &= \varepsilon(\omega) - \alpha^{tr} \frac{c^2 k^2}{\omega^2}, \\ \varepsilon^l(\omega, \vec{k}) &= \varepsilon(\omega) - \alpha^l \frac{c^2 k^2}{\omega^2}, \end{aligned} \quad (28)$$

где  $k^2 = x^2 + \left(\frac{\pi p}{a}\right)^2$ .

Для применимости разложений (28) необходимо выполнение условий

$$|\varepsilon(\omega)| \ll \frac{mc^2}{\chi T_e}, \quad (\omega^2 \gg \frac{\chi T_e \omega_0^2}{mc^2}) \quad (29)$$

в случае нерелятивистской плазмы

и  $|\varepsilon(\omega)| \ll 1 \quad (30)$

в релятивистском случае [10, 16]. Здесь  $\chi$  — постоянная Больцмана;  $T_e$  — температура электронов;  $m$  — их масса;  $\omega_0^2 = \frac{4\pi N_e e^2}{m}$ . Вычисляя с помощью этих значений диэлектрической проницаемости суммы (19—21) и подставляя в (22) с учетом (17), получим для поля излучения в вакууме до пластины следующее выражение:

$$\begin{aligned} \vec{E}_{l1} &= \frac{ie \vec{x}}{2\pi^2 F} \left\{ \left( \frac{\varepsilon}{\sqrt{A}} + \frac{1}{\lambda_1} \right) \alpha e^{-ia\sqrt{A}} + \left( \frac{\varepsilon}{\sqrt{A}} - \frac{1}{\lambda_1} \right) \beta e^{ia\sqrt{A}} + \frac{2\varepsilon}{\sqrt{A}} \gamma e^{i\frac{\omega}{v_0} a} - \right. \\ &\quad \left. - \frac{2\varepsilon v_0}{\omega A} \frac{\sin a\sqrt{A}}{\left( k^2 - \frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon \right)} \left[ \sqrt{B} \operatorname{ctg} a\sqrt{B} - \frac{\omega}{v_0} \frac{\sqrt{A}}{\varepsilon \lambda_1} \operatorname{ctg} a\sqrt{A} + \right. \right. \\ &\quad \left. \left. + i \left( \frac{\omega}{v_0} + \frac{\sqrt{AB}}{\varepsilon \lambda_1} \operatorname{ctg} a\sqrt{A} \operatorname{ctg} a\sqrt{B} - \frac{\sqrt{AB}}{\varepsilon \lambda_1 \sin a\sqrt{A} \sin a\sqrt{B}} \right) \right] - \right. \\ &\quad \left. - \frac{2i\varepsilon x^2}{A} \sin a\sqrt{A} \left[ \frac{\cos a\sqrt{A} \cos a\sqrt{B} - 1}{\sin a\sqrt{A} \sin a\sqrt{B}} \sqrt{\frac{A}{B}} \frac{v_0}{\omega \varepsilon \lambda_1} \times \right. \right. \\ &\quad \left. \left. \times \frac{k^2 - \frac{\omega^2}{c^2} \left( 1 - \frac{2\varepsilon}{1 + \alpha^{tr}} \right)}{\left( k^2 - \frac{\omega^2}{c^2} \right) \left( k^2 - \frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon \right)} + \frac{i\mu}{\sqrt{B}} \operatorname{ctg} a\sqrt{B} \right] - \frac{2ix^4 v_0}{\omega \lambda_1 AB} \frac{\sin a\sqrt{A}}{k^2 - \frac{\omega^2}{c^2}} + \right. \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
& + \frac{2v_0 e^{i\frac{\omega}{v_0}a}}{\omega\lambda_1 A \sin a\sqrt{B} \left(k^2 - \frac{\omega^2}{c^2}\varepsilon\right)} \left[ 2i\sqrt{AB} \sin \frac{\alpha(\sqrt{B} + \sqrt{A})}{2} \times \right. \\
& \times \sin \frac{\alpha(\sqrt{B} - \sqrt{A})}{2} + \lambda_1 \varepsilon \sqrt{B} \sin a\sqrt{A} - \sqrt{A} \frac{\omega}{v_0} \sin a\sqrt{B} \left. \right] + \\
& + \frac{2v_0 x^2 e^{i\frac{\omega}{v_0}a}}{\omega A \lambda_1 \sin a\sqrt{B}} \left[ 2\sqrt{\frac{A}{B}} \frac{\sin \frac{\alpha(\sqrt{B} + \sqrt{A})}{2} \sin \frac{\alpha(\sqrt{B} - \sqrt{A})}{2}}{k^2 - \frac{\omega^2}{c^2}\varepsilon} - \right. \\
& \left. \frac{\frac{\omega}{v_0} \frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon \sin a\sqrt{A} (1 + \alpha^{tr} - \alpha^l)}{V\sqrt{B} \alpha^l (1 + \alpha^{tr}) \left(k^2 - \frac{\omega^2}{1 + \alpha^{tr}}\varepsilon\right) \left(k^2 - \frac{\omega^2}{\alpha^l}\varepsilon\right)} \right. \\
& \left. \left. \frac{\frac{\omega}{v_0} \frac{\varepsilon \lambda_1}{V\sqrt{B}} \sin a\sqrt{A} \frac{1 - v_0}{k^2 - \frac{\omega^2}{c^2}}}{\omega} \right] \right\}, \quad (31)
\end{aligned}$$

где

$$\begin{aligned}
F = & \left\{ \left( \frac{\varepsilon}{\sqrt{A}} + \frac{1}{\lambda_1} \right)^2 e^{-ia\sqrt{A}} - \left( \frac{\varepsilon}{\sqrt{A}} - \frac{1}{\lambda_1} \right)^2 e^{ia\sqrt{A}} - \frac{2ix^2}{AB\lambda_1^2 \sin a\sqrt{B}} \times \right. \\
& \times [2i\varepsilon\lambda_1 \sqrt{B} \cos a\sqrt{B} \sin a\sqrt{A} - 2\sqrt{AB}(\cos a\sqrt{A} \cos a\sqrt{B} - 1) + \\
& \left. + x^2 \sin a\sqrt{A} \sin a\sqrt{B}] \right\} \quad (32)
\end{aligned}$$

$$\left. \begin{array}{l} \alpha \\ \beta \end{array} \right\} = \frac{\pm \frac{\varepsilon}{\sqrt{A}} - \frac{v_0}{\omega}}{k^2 - \frac{\omega^2}{c^2}} + \frac{\mp \frac{1}{\sqrt{A}} + \frac{v_0}{\omega}}{k^2 - \frac{\omega^2}{c^2}\varepsilon}, \quad (33)$$

$$\gamma = \frac{-\frac{1}{\lambda_1} + \frac{v_0}{\omega}}{k^2 - \frac{\omega^2}{c^2}} - \frac{\frac{1}{\lambda_1 \varepsilon} - \frac{v_0}{\omega}}{k^2 - \frac{\omega^2}{c^2}\varepsilon}, \quad (34)$$

$$\mu = \frac{\frac{1}{\lambda_1} - \frac{v_0}{\omega}}{k^2 - \frac{\omega^2}{c^2}} + \frac{\frac{\omega^2}{c^2} \varepsilon (1 + \alpha^{tr} - \alpha^l)}{\varepsilon \lambda_1 \alpha^l (1 + \alpha^{tr}) \left(k^2 - \frac{\omega^2}{1 + \alpha^{tr}}\varepsilon\right) \left(k^2 - \frac{\omega^2}{\alpha^l}\varepsilon\right)} +$$

$$+ itg a \sqrt{B} \frac{v_0 \sqrt{B}}{\frac{\omega \lambda_1 \varepsilon}{\omega^2} \frac{\varepsilon}{c^2} \frac{1}{a^l}}, \quad (35)$$

$$A = \frac{\lambda_2^2 - x^2 a^{lr}}{1 + a^{lr}}, \quad B = \frac{\varepsilon \omega^2}{c^2 a^l} - x^2, \quad k^2 = x^2 + \frac{\omega^2}{v_0^2}. \quad (36)$$

Поле излучения за пластинкой получается из (31) заменой:

$$-i \left( \lambda_1 - \frac{\omega}{v_0} \right) a$$

$v_0 \rightarrow -v_0$  и умножением на  $e$ .

Приведенная формула (31) для поля излучения отличается от соответствующей формулы работы [6] членами, зависящими от параметра  $B$  (в работе [6] параметру  $B$  соответствует параметр  $z^2$ ), однако, вклад в излучение, обусловленный этими членами, мал.

Поэтому вывод, сделанный авторами работы [6], о том, что влияние на излучение пространственной дисперсии не существенно в области слабой дисперсии, подтверждается.

В заключение выражаю благодарность Г. М. Гарибяну за обсуждения.

Ереванский физический институт

Поступила 21.VIII.1966

#### Л И Т Е Р А Т У Р А

1. Б. Л. Желнов, ЖЭТФ, 40, 170 (1961).
2. В. Ш. Яковенко, ЖЭТФ, 42, 385 (1961).
3. Э. А. Канер, В. М. Яковенко, ЖЭТФ, 42, 1471 (1962).
4. А. Ц. Амапуни, ЖТФ, 34, 1354 (1964).
5. Ф. Г. Басс, В. М. Яковенко, УФН, 86, 189 (1965).
6. В. П. Силин, Е. П. Фетисов, ЖЭТФ, 45, 1572 (1963).
7. V. P. Silin, E. P. Fetisov, Phys. Rev. Lett, 7, 374 (1961).
8. Г. М. Гарибян, Г. А. Чаликян, Изв. АН АрмССР, серия физ.-мат. наук, 12, 49 (1959).
9. А. А. Власов, ЖЭТФ, 7, 203 (1936).
10. В. П. Силин, А. А. Рухадзе, Электромагнитные свойства плазмы и плазмодобных сред. Госатомиздат, М. (1961).
11. R. V. Dingle, Physica, 19, 311, 348, 729, 1187 (1953).
12. А. Н. Кондратенко, В. И. Мирошниченко, ЖТФ, 35, 2154 (1965).
13. А. Н. Кондратенко, В. И. Мирошниченко, ЖТФ, 36, 25 (1966).
14. Ю. А. Романов, Изв. высших учебных заведений, Радиофизика 7, 828 (1964).
15. И. С. Градштейн, И. С. Рыжик, Таблицы интегралов, сумм, рядов и произведений. Гос. издательство физ.-мат. литературы. М. (1962).
16. В. П. Силин, Е. П. Фетисов, ЖЭТФ, 41, 157 (1961).

ԱՆՅՈՒՄԱՅԻՆ ՃԱՌԱԳԱՅԹՄԱՆ ԽԵՒՐԻ ԼՈՒԾՈՒՄԸ ՊԼԱՋՄԱՅԻ ՇԵՐՏԻ ՀԱՄԱՐ

Ս. Ս. ԷԼՐԱԿՅԱՆ

Լուծված է անցումային ճառագայթման խնդիրը պլազմայի շերտի մեջ, որը դրսևում է վակուումում, ենթադրելով, որ պլազմայի էլեկտրոնների անդրադարձումը պլազմա-վակուում:

սահմանից հայելային է: Ստացված են հառագայթման դաշտերը վակուումում և դաշտը միջավայրում:

Դիտարկված է թույլ տարածական դիսպերսիայի մասնավոր դեպքը:

## A SOLUTION OF THE TRANSITION RADIATION PROBLEM FOR A PLASMA PLATE

S. S. ELBAKIAN

The problem of transition radiation in a plasma plate in vacuum is solved, assuming that the reflection of plasma electrons from plasma-vacuum boundary is a mirror one. The radiation fields in vacuum and the field in the medium are obtained. A particular case of weak spatial dispersion is discussed.