УДК 539 1

ФИЗИКА

Г Ю Крючков, Ю П Маланян

Радиационный сдвиг атомных квазиэнергетических уровней

(Представлено чл.-корр, АН Армянской ССР М. Л. Тер-Микаеляном 1/VII 1980)

- 1. Обычно при изучении поведения атомных уровней в световом поле игнорируется вопрос о величине радиационных сдвигов этих уровней, обусловленных взаимодействием электрона с собственным полем излучения. В частности, не рассматривается эффект влияния сильного поля на радиационное смещение. Остается также не выясненным вопрос о способе правильного учета радиационных поправок к энергиям в присутствии внешнего поля. В настоящей работе мы не ставили себе целью решить эту задачу в общем виде и ограничились вычислением радиационных сдвигов квазиэнергетических уровней, возникающих в системе «атом + периодическое поле» при пренебрежении релаксационными явлениями Основным результатом работы является формула (8) для сдвига квазиэнергий, справедливая для полей, напряженность которых E меньше атомных $E_{\rm st} \sim 10^6$ в/см, учитывающая влияние поля в общем случае как отсутствия, так и при наличии резонансов.
- 2. Мы исходим из гамильтониана одноэлектронного атома, взаимодействующего с полем $E(t) = \text{Re}(E_0e^{-t-t})$ в дипольном приближения и квантованным полем излучения a

$$H = H_0 - \vec{E}d - e^2a$$
, $H_0 = sp - 3m - e\phi(r)$. (1)

Здесь: $\phi(r)$ — кулоновский потенциал, d = er — дипольный момент электрона. Хотя движение электрона в атоме перелятивистское, мы рассмотрели релятивистский гамильтониан, чтобы в атомных волновых функциях $\varphi_i(r)$ учесть топкую структуру уровней.

Вычисления проводятся в картине Фарри. Без учета радиационных эффектов система «атом + поле» для режима адиабатического включения поля обладает квазиэнергетическими волновыми функциями

$$\psi_l(r, t) = e^{-iE_lt}u_l(r, t) - e^{-iP_lt}\sum_{r=-\infty} \sum_{r=-\infty} c^r e^{-iR_lt}$$
(2)

где E_i — квазиэнергии (1). Функции выбраны так, чтобы при выключении взаимодействия с внешним полем b_i — $\exp(-i - i) \phi_i(r)$, где ϕ_i —невозмущенные атомные уровни энергий (8.3). (В случае внезапного включения волновые функции системы представляются в виде
суперпозиций и учет радиационных сдвигов E_i приведет к измененню частоты осцилляций населенностей атома.)

Учет члена e^2a приводит к радиационному слангу ΔE_I , который мы вычислим в инзшем порядке т. в. Для этого воспользуемся схемой, обычно используемой в бесполевом случае, когда вводится импульс обрезания $(z^2)^2m$ k_{min} $(z^2)m$ и отдельно учитываются вклады взаимодействия с мягкими $\phi_2 < k_{min}$ и жесткими виртуальными фотонами (4). Для низкочастотного вклада получаем выражение

$$= -\frac{2\pi}{3} k_{\min} \sum_{i=1}^{\infty} \sum_{j=1}^{\infty} |\dot{P}_{ji}^{(q)}|^{2} (E_{i} - E_{j} + q\omega) \ln (k_{\min}/|E_{i} - E_{j} + q\omega|),$$

$$= -\frac{2\pi}{3} k_{\min} \sum_{j=1}^{\infty} \sum_{j=1}^{\infty} |\dot{P}_{ji}^{(q)}|^{2} (E_{i} - E_{j} + q\omega) \ln (k_{\min}/|E_{i} - E_{j} + q\omega|),$$

$$= -\frac{2\pi}{3} k_{\min} \sum_{j=1}^{\infty} \sum_{j=1}^{\infty} |\dot{P}_{ji}^{(q)}|^{2} (E_{i} - E_{j} + q\omega) \ln (k_{\min}/|E_{i} - E_{j} + q\omega|),$$

$$= -\frac{2\pi}{3} k_{\min} \sum_{j=1}^{\infty} \sum_{j=1}^{\infty} |\dot{P}_{ji}^{(q)}|^{2} (E_{i} - E_{j} + q\omega) \ln (k_{\min}/|E_{i} - E_{j} + q\omega|),$$

$$= -\frac{2\pi}{3} k_{\min} \sum_{j=1}^{\infty} \sum_{j=1}^{\infty} |\dot{P}_{ji}^{(q)}|^{2} (E_{i} - E_{j} + q\omega) \ln (k_{\min}/|E_{i} - E_{j} + q\omega|),$$

$$= -\frac{2\pi}{3} k_{\min} \sum_{j=1}^{\infty} \sum_{j=1}^{\infty} |\dot{P}_{ji}^{(q)}|^{2} (E_{i} - E_{j} + q\omega) \ln (k_{\min}/|E_{i} - E_{j} + q\omega|),$$

$$= -\frac{2\pi}{3} k_{\min} \sum_{j=1}^{\infty} \sum_{j=1}^{\infty} |\dot{P}_{ji}^{(q)}|^{2} (E_{i} - E_{j} + q\omega) \ln (k_{\min}/|E_{i} - E_{j} + q\omega|),$$

$$= -\frac{2\pi}{3} k_{\min} \sum_{j=1}^{\infty} \sum_{j=1}^{\infty} |\dot{P}_{ji}^{(q)}|^{2} (E_{i} - E_{j} + q\omega) \ln (k_{\min}/|E_{i} - E_{j} + q\omega|),$$

$$= -\frac{2\pi}{3} k_{\min} \sum_{j=1}^{\infty} |\dot{P}_{ji}^{(q)}|^{2} (E_{i} - E_{j} + q\omega) \ln (k_{\min}/|E_{i} - E_{j} + q\omega|),$$

$$= -\frac{2\pi}{3} k_{\min} \sum_{j=1}^{\infty} |\dot{P}_{ji}^{(q)}|^{2} (E_{i} - E_{j} + q\omega) \ln (k_{\min}/|E_{i} - E_{j} + q\omega|),$$

$$= -\frac{2\pi}{3} k_{\min} \sum_{j=1}^{\infty} |\dot{P}_{ji}^{(q)}|^{2} (E_{i} - E_{j} + q\omega) \ln (k_{\min}/|E_{i} - E_{j} + q\omega|),$$

$$= -\frac{2\pi}{3} k_{\min} \sum_{j=1}^{\infty} |\dot{P}_{ji}^{(q)}|^{2} (E_{i} - E_{j} + q\omega) \ln (k_{\min}/|E_{i} - E_{j} + q\omega|),$$

где \tilde{V} — оператор скорости электрона, а двойная скобка означает обычное интегрирование по d^3r и усреднение по периоду поля $T=2\pi/\omega$. Матричные элементы (4) выражаются через коэффициенты c^4 , следующим образом:

$$\tilde{P}(g) = \tilde{\Sigma} \quad \Sigma \tag{4a}$$

В формуле (3) под логарифмом мы пренебрегли величиной $E_l - E_l + m$ по сравнению с Ясно, что это справедливо для тех q, когда величина $E_l - E_l + q m$ порядка энергии связи атома $(Z^a)^2 m$. Для больших значений q величины p сильно подавлены, так что в сумие по q в (3) этими членами можно пренебречь. Отметим также, что в силу соотношения $p = p(-q)^a$ диагональные члены t = f выпадают из суммы по f в (3).

В низкоэнергетической части необходимо произвести перенорми ровку массы. В нерелятивистском приближении массовый контрилен принимает вид $\partial m(\beta-1) - \partial m(\bar{P}/m)^2$, и поскольку имеет место соотношение

$$= \sum |P|y|^p, \tag{5}$$

то первый член в (3) включается в перепорынровку массы

В области $w_k > k_{min}$ поле ядра учитывается в первом порядке т. в. и сдвиг представляется в виде

$$\Delta E^{>} = e \ll u_i |\partial \phi| u_i \quad . \tag{6}$$

где величина оф содержит радиационные поправки к кулоновскому потенциалу, вычисленные в бесполевом случае (4)°. Вклады внешнего поля в оф имеют порядок (еЕ/м») — и в (6) опущены. Формула (6) аналогична выражению для бесполевого случая (1) с тоя

лишь разницен, что все операторы в оф усредняются теперь по новым волновым функциям.

Объединяя (7) и (6) и используя правило сумм

$$\sum_{n=0}^{\infty} \sum_{i=0}^{\infty} (E_{i} - E_{i} - q_{i0}) |P_{ii}^{iq}|^{2} = \frac{1}{2m} u_{i} |\nabla^{2} \phi(r)| u_{i} , \qquad (7)$$

окончательно получаем

$$\Delta E_{i} = \frac{2^{2}}{3^{2}} \sum_{i} |P^{(q)}|^{2} (E_{i} - E_{i} + q\omega) \ln \frac{m}{2|E_{i} - E_{j} + q\omega|}$$

$$- \frac{e^{2}}{3^{2}m^{2}} \frac{19}{30} u_{i}|\nabla^{2}\Phi(r)|u_{i}| + \frac{u}{4^{2}m^{2}} u_{i}|\nabla^{2}\overline{r} \cdot \frac{d\psi}{dr}|u_{i}\rangle, \qquad (8)$$

где /- оператор орбитального момента.

Отметим, что формула (8) включает два эффекта влияния поля на радиационный сдвиг 1) учитывает эффект перемешивания атомных уровней, 2) содержит непосредственное влияние поля на радиационный сдвиг каждого уровня в отдельности.

3. Наиболее простой случай реализуется для однофотонного резонанса между атомными уровнями 1 и 2, когда: $\varepsilon = \omega_{21} - \omega_{21} - \omega_{21} = V_{21} - \omega_{21} - \omega_{21} - \omega_{21} = V_{21} - \omega_{21} - \omega_{21} - \omega_{21} - \omega_{21} - \omega_{21} - \omega_{21} = \omega_{21} - \omega_{21} -$

Радиационный сдвиг (к. э.) имеет следующий вид:

$$\Delta E_{1,2} = \frac{1}{2} \left(1 \pm \frac{|\epsilon|}{2\Omega} \right) \delta_1 + \frac{1}{2} \left(1 \mp \frac{|\epsilon|}{2\Omega} \right) \delta_2, \tag{9}$$

где — радиационные сдвиги в отсутствии поля, а $2=\frac{1}{-|V|^2} \frac{|V_{21}|^2}{|V_{21}|^2}$ — частота Раби.

Формулы (9) справедливы при условиях: $\delta_{1:2}$ 2, $|\delta_2 - \delta_1| \gg |V_{-}|$ первое из которых является критерием применимости т. в., а второе соответствует пренебрежению нерезонансными вкладами. Для любых

[&]quot; Радиациониме поправки к взанмоденствию электрона с внешним полем позавлены по сравнению с соответствующими вкладами в ¼ф параметром E/E₁т ≪1.

вия выполняются.

Как видно из (9), при сдянги $\Delta E_{1:2}$ становятся одного порядка, даже если $\delta_{1:2}$ существенно отличаются. Это легко понять, заметив, что коэффициенты при $\delta_{1:2}$ совпадают с вероятностями нахождения системы в состояниях $\varphi_{1:2}$ и что последние в этом предельном случае одинаковы. В предельном случае слабых полей $|V_{21}|$ в получаем $\Delta E_{1:2}$

Формула (8) применима и в другом интересном случае двух близких уровней, для которых для полей все еще меньше атомных.

Потребность в формулс (8) возникает при решении различных квантовоэлектродинамических задач взаимодействия атома с внешним полем, в частности, для случая рассеяния света или электрона на атоме.

В заключение выражаем благодарность М. Л. Тер-Микаеляну и О. Меликяну за обсуждения.

Пиститут физических исследований Академии наук Армянской ССР

Գ. ՅՈՒ. ԿՐՅՈՒՉԿՈՎ, ՅՈՒ. ՄԱԼԱՔՅԱՆ

Ատոմի քվագիէներգետիկ մակարդակների ռադիացիոն բեղումը

Քվանտային էլեկտրադինամիկայի տեսանկյունից հետազոտված է «ատոմ արտաքին պարրերական դաշտ» սիստեմի քվալիէներգետիկ սակարդակների ռադիացիոն շեղումը։

հատմական դաշտերի համեմատ, փոքր արտաքին դաշտերի դեպքում ըստարկված է ընդհանուր քանաձև այդ շեղումների համար։ Սանրամասնորձև դիտարկված է մի ֆոտոնային ռեղոնանսի դեպքը։ նշվում են այդ քանաձևի կիրառման այլ դեպքեր։

ЛИТЕРАТУРА-ЧРИЧИТОТРВОТЬ

1 J. N. Shirley, Phys. Rev., vol. B 138. 979 (1965); В Н Римус, ЖЭТФ, т. 51, 1544 (1966); Я. Б. Зельдович, ЖЭТФ, т. 51, 1492 (1966); УФН, т. 110, 139 (1973). 1 М. Л. Тер- Микаелян. Препринт ИФН 74—11. Ереван, 1974. 3 Н. Б. Делоне, В. П. Краинов. Атом п сидьном световом поле, Атомиздат, М., 1978. 4 І. Д. Вјогкеп, S. D. Drell, Relativistic Quantum Mechanics N. Y., 1964.