

УДК 538.3

О ДВИЖЕНИИ ЭЛЕКТРОНА В ПОЛЕ СТОЯЧЕЙ ЭЛЕКТРОМАГНИТНОЙ ВОЛНЫ

А. М. Хапаев, И. В. Пономарев

(кафедра математики)

Одной из характерных для приборов типа мазера на циклотронном резонансе конфигураций полей является суперпозиция стоячей волны и постоянного магнитного поля. Поэтому представляется интересным проанализировать взаимодействие электрона с такого рода полем, локализованным между двумя отражателями (простейший резонатор).

Пусть электрон взаимодействует с полем плоской циркулярно-поляризованной поперечно-однородной стоячей электромагнитной волны с вектор-потенциалом

$$\mathbf{A} = A [\sin \omega \xi + \sin \omega \eta] \mathbf{i} - (\cos \omega \xi + \cos \omega \eta) \mathbf{j}. \quad (1)$$

Вектор напряженности постоянного магнитного поля $\mathbf{H}_0 = H_0 \mathbf{k}$ направлен вдоль оси z , $\xi = t - z/c$, $\eta = t + z/c$, c — скорость света, ω — частота, E_0 — амплитуда электрического поля, $A = -cE_0/\omega$. Координаты x и y , а также соответствующие им интегралы движения будем в дальнейшем называть поперечными, а z и t — продольными.

На первом этапе анализа взаимодействия релятивистского электрона с полем ограничимся классическими уравнениями движения как в случае магнитного поля, так и без него. Основой рассмотрения поведения электрона в указанной конфигурации полей на втором этапе будет релятивистское волновое уравнение Клейна — Гордона, дающее более детальную картину взаимодействия и позволяющее в случае, когда энергия сохраняется, получить энергетический спектр бесспиновой частицы в стоячей волне.

Будем исходить из ковариантной формулировки уравнений движения заряда в электромагнитном поле с вектор-потенциалом A_μ :

$$m \ddot{x}_\mu = \frac{e}{c} \left(\frac{\partial A_\mu}{\partial x_\nu} - \frac{\partial A_\nu}{\partial x_\mu} \right) \dot{x}_\nu,$$

где m — масса, e — заряд электрона, а точка означает дифференцирование по собственному времени τ . Следует отметить, что помимо инвариантности потенциала (1) относительно любых поперечных сдвигов, которой отвечают интегралы

$$\dot{x} = \omega_0 y + \frac{e}{mc} A_x + D, \quad \dot{y} = -\omega_0 x + \frac{e}{mc} A_y + S, \quad (2)$$

где $\omega_0 = eH_0/mc$, $\mathbf{A} = A_x \mathbf{i} + A_y \mathbf{j}$, рассматриваемая конфигурация полей инвариантна относительно суперпозиции поворота в плоскости (XOY) и соответствующего сдвига по времени. Поэтому имеет место интеграл движения

$$P = \frac{p_x^2}{2m} + \frac{\omega_0}{\omega} mc^2 \gamma - \frac{e}{mc} (p_x A_x - p_y A_y) + \frac{e^2 E_0^2}{m\omega^2} \cos \left(2 \frac{\omega z}{c} \right), \quad (3)$$

где $\gamma = dt/d\tau$, $p_{\perp}^2 = p_x^2 + p_y^2$, $p_{\mu} = mx_{\mu}$. С учетом (2) он преобразуется к виду

$$P_1 = \frac{mc^2}{\omega} \gamma + (Dy - Sx) + \frac{1}{2} m\omega_0 (x^2 + y^2). \quad (4)$$

Интеграл (4) независим по отношению к (2) и к интегралу уравнений движения $\dot{x}_{\mu}\dot{x}_{\mu} = -c^2$, но является лишь иной формой записи (3). В случае движения частицы в поле волны с фазовой скоростью, зависящей от z , интеграл (4) также имеет место и является зависимым от интеграла, полученного в [1], где он приводится в форме, аналогичной (3). Если бегущая и отраженная компоненты стоячей волны имеют различные амплитуды, то (4) также справедливо, а выражение (3) отличается множителем μ при $\cos(2\omega z/c)$, где μ — коэффициент отражения при компоненте с фазой $t+z/c$.

Таким образом, выражение (4) справедливо для движения частицы в широком классе конфигураций полей, оно помогает установить однозначное соответствие между ростом энергии частицы при наличии циклотронного резонанса и увеличением радиуса ее циклотронной орбиты.

Симметрия полей типа (1) позволяет перейти в уравнениях движения к цилиндрическим координатам $x=r \cos \varphi$, $y=r \sin \varphi$ с выбором оси z , отвечающим условию $D=S=0$, что возможно при $\omega_0 \neq 0$. В новых переменных получаем систему уравнений, замкнутую относительно r , $\theta = \omega t - \varphi$, z :

$$\begin{cases} \dot{r} = \frac{eA}{mc} \left[\sin \left(\theta - \frac{\omega}{c} z \right) + \sin \left(\theta + \frac{\omega}{c} z \right) \right], \\ \dot{\theta} = \omega_0 - \frac{\omega_0 \omega^2}{2c^2} r^2 + \frac{eA}{mc} \left[\cos \left(\theta - \frac{\omega}{c} z \right) + \cos \left(\theta + \frac{\omega}{c} z \right) \right] + C, \\ \ddot{z} = -\frac{eA\omega\omega_0 r}{m^2 c^3} \left[\sin \left(\theta - \frac{\omega}{c} z \right) + \sin \left(\theta + \frac{\omega}{c} z \right) \right] + \\ + 2 \frac{e^2 A^2 \omega}{m^2 c^3} \sin \left(2 \frac{\omega}{c} z \right). \end{cases} \quad (5)$$

Заметим, что при $z = n\pi c/\omega$, где $n=0, 1, 2, \dots$, система (5) переходит в полностью интегрируемую систему

$$\begin{cases} \dot{r} = 2 \frac{eA}{mc} \sin \theta, \\ \dot{\theta} = -\frac{\omega_0 \omega^2 r^2}{2c^2} + 2 \frac{eA}{mc} \frac{\cos \theta}{r} + E, \end{cases}$$

которой соответствует интеграл

$$\cos \theta = \frac{R}{r} - \frac{Br}{2} + \frac{m\omega^2 \omega_0}{16eAc} r^3.$$

Как следует отсюда, движение в плоскости (XOY) финитно, энергия частицы меняется в конечных пределах, и циклотронный резонанс отсутствует. Для параметра $g=r^2$, линейно связанного с энергией, получаем уравнение классических колебаний

$$\left(\frac{dg}{d\tau} \right)^2 + \mathcal{H}(g) = 0$$

с эффективным потенциалом

$$\mathcal{H}(g) = -16 \frac{e^2 A^2}{m^2 c^3} \left[g - \left(R + \frac{Bg}{2} + \frac{m\omega_0 \omega^2}{16eAc} g^2 \right)^2 \right].$$

Среди решений исходной системы (5) существуют такие, для которых $\gamma = \gamma_0 = \text{const}$, $r = r_0 = \text{const}$, условием чего является $\theta = 2\pi n$, откуда следуют алгебраическое уравнение третьей степени для величины радиуса орбиты

$$\frac{\omega^2 \omega_0}{2c^2} r_0^3 + Er_0 + 2 \frac{eA}{mc} = 0$$

и необходимое соотношение между частотой волны и циклотронной частотой $\omega \gamma_0 = -\omega_0 - 2eA/(mcr_0)$. Параметры C , B , E следующим образом выражаются через начальные условия \dot{x}_0 , \dot{y}_0 , $\gamma_0^2 = 1 + (\dot{x}_0^2 + \dot{y}_0^2)/c^2$:

$$C = \omega \gamma_0 + \frac{\omega_0 \omega^2 r_0^2}{2c^2}, \quad E = C + \omega_0,$$

$$r_0^2 = \frac{1}{\omega_0^2} \left[\dot{x}_0^2 + \dot{y}_0^2 + 4 \frac{eA}{mc} (\dot{y}_0 \cos \omega t_0 - \dot{x}_0 \sin \omega t_0) + 4 \frac{e^2 A^2}{m^2 c^4} \right],$$

$$B = \frac{mc}{2eA} E,$$

а постоянная R определяется из колебательного уравнения для g с учетом

$$\dot{g}(\tau = 0) = 4 \frac{eA}{m c \omega_0} (\dot{x}_0 \cos \omega t_0 + \dot{y}_0 \sin \omega t_0).$$

Так как нахождение полных интегралов системы нелинейных дифференциальных уравнений (5) представляет собой достаточно сложную задачу, проанализируем случай, когда $H_0 = 0$ и продольные компоненты динамического уравнения с учетом (2) имеют вид

$$\ddot{\eta} = 2 \frac{e^2 A^2}{m^2 c^4} \omega \sin \omega (\eta - \xi) + 2 \frac{eA}{m^2 c^3} \omega (S \cos \omega \xi - D \sin \omega \xi),$$

$$\ddot{\xi} = 2 \frac{e^2 A^2}{m^2 c^4} \omega \sin \omega (\xi - \eta) + 2 \frac{eA}{m^2 c^3} \omega (S \cos \omega \eta - D \sin \omega \eta). \quad (6)$$

Далее положим $k_{\perp} = \sqrt{D^2 + S^2}$, $\text{tg } \alpha = D/S$ и введем функцию

$$f(\xi, \eta) = 2 \frac{e^2 A^2}{m^2 c^4} \cos \omega (\eta - \xi) + 2 \frac{eA}{m^2 c^3} k_{\perp} [\sin(\omega \xi + \alpha) + \sin(\omega \eta + \alpha)],$$

тогда в канонически сопряженных переменных ξ , $q = \dot{\eta}$ и η , $p = \dot{\xi}$ выражение (6) преобразуется к виду $\dot{q} = \partial H / \partial \xi$, $\dot{p} = \partial H / \partial \eta$, т. е. к гамильтоновой форме с $H = -pq + f(\xi, \eta)$. Наличие слагаемого pq обусловлено видом функции $\dot{z}^2 - c^2 t^2$, играющей роль кинетической энергии. Соответствующий оператор \hat{H} не является знакоопределенным и не совпадает с оператором энергии.

В заключение классического анализа взаимодействия рассмотрим случай движения частицы в поле (1) при $k_{\perp} = 0$, когда $f = 2e^2 \cos 2\bar{z}$, где $\bar{z} = \omega z / c$ и $e = eA / (mc^2)$. Для \bar{z} получим уравнение $\dot{\bar{z}}^2 = q \cos 2\bar{z} + a$. Здесь $q = 2e^2$, $a = 1 - \gamma_0^2 - q$. Из анализа его решения в форме [2] следует, что движение частицы может быть финитным по z (при $|a| < < q$) или инфинитным ($|a| > q$) — соответственно фазовые кривые I

и II на рис. 1. Кривая III отвечает солитонному решению уравнений движения $\bar{z} = 2 \operatorname{arctg} \exp[\sqrt{\sigma}(\tau - \tau_0)]$ при $|a| = |q|$, $k=1$, характеризующемуся аperiodичностью зависимости $\bar{z}(\tau)$.

В приближении, не учитывающем спиновые эффекты, квантовомеханическое рассмотрение взаимодействия электрона с полем стоячей волны в релятивистском случае будем основывать на волновом уравнении

$$\hat{G}\psi = 0, \quad \hat{G} = \left(-i\hbar\partial_\mu - \frac{e}{c}A_\mu\right)^2 + m^2c^2.$$

Операторы обобщенного поперечного импульса $p_x = -i\hbar\partial_x$, $p_y = -i\hbar\partial_y$ коммутируют с \hat{G} , поэтому решение будем искать в виде $\psi(x, y, z, t) = \exp[i(xk_x + yk_y)]\bar{\psi}(z, t)$. Для $\bar{\psi}$ имеет место уравнение

$$\bar{\psi}_{zz} - \frac{1}{c^2}\bar{\psi}_{tt} = F(k_\perp, z, t), \quad (7)$$

где $F = \left(k_\perp + \frac{e}{c\hbar}\mathbf{A}\right)^2 + \left(\frac{mc}{\hbar}\right)^2$. Получение точного решения (7) в общем виде затруднительно, поэтому, как и при классическом подходе, рассмотрим случай $k_\perp = 0$, когда $F = m^2c^2(1 + e^2A^2/(m^2c^4))/\hbar^2$, $A^2 = 2A^2(1 - \cos 2z)$, т. е. $[\hat{G}, \partial/\partial t] = 0$, что позволяет искать решение (7) в форме $\bar{\psi}(z) = \exp(imc^2\gamma t/\hbar)\varphi(\bar{z})$. Уравнение для $\varphi(\bar{z})$ приобретает вид

$$\varphi'' + (\bar{a} + 2\bar{q}\cos 2\bar{z})\varphi = 0, \quad \bar{a} = \left(\frac{mc^2}{\hbar\omega}\right)^2 a, \quad \bar{q} = \left(\frac{mc^2}{\hbar\omega}\right)^2 q.$$

Таким образом, зависящая от z часть волновой функции скалярной релятивистской частицы в поле стоячей волны есть решение уравнения Матье [3], т. е. функция Флоке $F_\nu(\bar{z})$ или $F_\nu(-\bar{z})$ (при ν не целом).

Ее энергетический спектр, т. е. определяемый из граничных условий на φ набор допустимых значений параметра \bar{a} , существенно зависит от постановки рассматриваемой задачи.

Д и с к р е т н ы й спектр. Пусть доступная для частицы область ограничена n полупериодами стоячей волны. Граничное условие при этом

имеет вид $\varphi(0) = \varphi(n\pi) = 0$. Учитывая свойство решений Флоке $F_\nu(\bar{z}) = \exp(iv\bar{z})u_\nu(\bar{z})$, $u_\nu(\bar{z} + \pi) = u_\nu(\bar{z})$, получаем набор допустимых $\nu = 2k/n$, где k — целое. В частности, если частица движется в области, отвечающей одному периоду стоячей волны, в фундаментальной совокупности решений нашей граничной задачи присутствуют функции Матье $se_r(\bar{z}, \bar{q})$, $se_r(\bar{z}, \bar{q})$, при этом $a = a_r$. Для малых \bar{q} имеем

$$\begin{aligned} a_0 &= -\bar{q}^2/2 + O(\bar{q}^4), & a_1 &= b_1(-\bar{q}) = 1 + \bar{q} - \bar{q}^2/8 + O(\bar{q}^3), \\ a_2 &= 4 + 5\bar{q}^2/12 + O(\bar{q}^3), & b_2 &= 4 - \bar{q}^2/12 + O(\bar{q}^3), \\ a_r, b_r &= r^2 + \bar{q}^2/2(r^2 - 1) + O(\bar{q}^3), & & r \geq 3. \end{aligned}$$

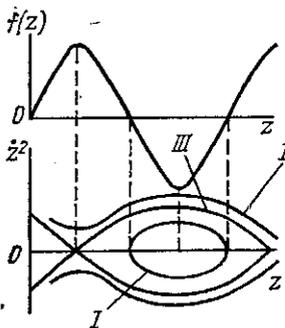


Рис. 1

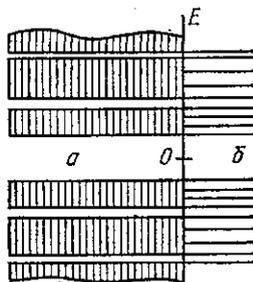


Рис. 2

Непрерывный спектр. Если $n \rightarrow \infty$, т. е. область стоячей волны не ограничена по z , то условие на Φ имеет вид $|\Phi| < \infty$. С другой стороны, из свойств функций Флоке следует, что ν действительно лишь в случае $a_0 \leq \bar{a} \leq b_1$, $a_1 \leq \bar{a} \leq b_2$ (при $\bar{q} > 0$). Поэтому спектр энергий имеет зонную структуру, причем ширина запрещенных зон уменьшается с ростом их порядкового номера. Качественный вид спектра показан на рис. 2, а. Линии на рис. 2, б соответствуют дискретному спектру.

В случае, если границы области стоячей волны проницаемы для частицы, все предыдущие ограничения на волновую функцию снимаются и спектр оказывается полностью непрерывным.

Остается добавить, что дисперсионное соотношение во всех случаях одинаково и имеет вид

$$a = v^2 + \bar{q}^2/2(v^2 - 1) + O(\bar{q}^4), \quad v \geq 3,$$

а спектр энергий симметричен относительно нулевого уровня и $|E| \geq mc^2 + O(A^2)$.

Решения классических и квантовых уравнений в поле типа (1), построенные с учетом граничных условий, могут служить основой для вычисления вероятностей спонтанного и вынужденного излучений, а также для расчета параметров источников индуцированного излучения.

В заключение авторы выражают благодарность И. М. Тернову и В. Р. Халилову за полезные обсуждения и внимание к работе.

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

- [1] Андреев Ю. А., Давыдовский В. Я., Даниленко В. Н. ЖТФ, 1976, 46, с. 2380. [2] Янке Е., Эмде Ф., Леш Ф. Специальные функции. М.: Наука, 1968. [3] Мак-Лахлан Н. Теория и приложения функций Матье. М.: ИЛ, 1953, с. 14.

Поступила в редакцию
29.10.84

ВЕСТН. МОСК. УН-ТА. СЕР. 3. ФИЗИКА. АСТРОНОМИЯ, 1985, Т. 26, № 5

УДК 574.872

СПЕКТРАЛЬНОЕ И УГЛОВОЕ РАСПРЕДЕЛЕНИЕ КОГЕРЕНТНОГО СИНХРОТРОННОГО ИЗЛУЧЕНИЯ

Н. П. Клепиков, А. К. Яценко

(кафедра теоретической физики)

Совместное излучение группы электронов, движущихся в магнитном поле, давно было предметом теоретических исследований [1—4], однако поскольку частицы предполагались движущимися по одной и той же окружности, был сделан вывод о том, что излучение частиц может быть когерентным только на тех достаточно низких частотах, для которых расстояния между частицами сгустка имеют порядок длины волны. Достигнуть же большой плотности частиц в сгустке трудно. Опираясь на недавно построенную общую теорию [5] излучения систем релятивистских частиц, мы покажем, что существуют и другие, легче достигаемые возможности для генерации когерентного синхротронного излучения на достаточно высоких частотах.

Гармоники векторного потенциала, который создается системой N частиц с зарядами e_a , движущихся по замкнутым орбитам с одинаковой частотой ω_0 , в момент t в точке, находящейся на расстоянии R от системы в направлении единичного вектора n , имеют вид