

где $\psi_{\text{нр}}$ — удовлетворяющая нерелятивистскому уравнению Шредингера функция, u — биспинор вида $u = \begin{pmatrix} \omega \\ 0 \end{pmatrix}$, где ω — спинор, описывающий поляризованное состояние электрона. В следующем приближении пишем: $\psi = u\psi_{\text{нр}} + \psi^{(1)}$ и, подставляя в (39,4), находим для $\psi^{(1)}$ уравнение

$$\left(\frac{1}{2m} \Delta - |\varepsilon_n| + \frac{Z\alpha}{r} \right) \psi^{(1)} = i \frac{Z\alpha}{2m} \left(\nabla \frac{1}{r} \right) (\alpha u) \psi_{\text{нр}},$$

где ε_n — нерелятивистский дискретный уровень энергии. Здесь опущены члены относительного порядка $(Z\alpha)^2$ (следует учитывать, что в нерелятивистском случае основные расстояния — порядка боровского радиуса: $r \sim 1/mZ\alpha$).

Решение этого уравнения: $\psi^{(1)} = -\frac{i}{2m} \alpha u \nabla \psi_{\text{нр}}$, так что

$$\psi = \left(1 - \frac{i}{2m} \alpha \nabla \right) u \psi_{\text{нр}}.$$

§ 40. Электрон в поле плоской электромагнитной волны

Уравнение Дирака может быть решено точно для электрона, движущегося в поле плоской электромагнитной волны (Д. М. Волков, 1937).

Поле плоской волны с волновым 4-вектором k ($k^2 = 0$) зависит от 4-координат лишь в комбинации $\varphi = kx$, так что 4-потенциал

$$A^\mu = A^\mu(\varphi), \quad (40,1)$$

причем он удовлетворяет условию калибровки Лоренца

$$\partial_\mu A^\mu = k_\mu A^{\mu'} = 0$$

(штрих означает дифференцирование по φ). Поскольку постоянный член в A несуществен, в этом условии можно опустить штрих и записать его в виде

$$kA = 0. \quad (40,2)$$

Исходим из уравнения второго порядка (32,6), в котором тензор поля

$$F_{\mu\nu} = k_\mu A'_\nu - k_\nu A'_\mu. \quad (40,3)$$

При раскрытии же квадрата $(i\partial - eA)^2$ надо учесть, что в силу (40,2) $\partial_\mu (A^\mu \psi) = A^\mu \partial_\mu \psi$. В результате получим уравнение

$$[-\partial^2 - 2ie(A\partial) + e^2 A^2 - m^2 - ie(\gamma k)(\gamma A')] \psi = 0 \quad (40,4)$$

($\partial^2 = \partial_\mu \partial^\mu$).

Ищем решение этого уравнения в виде

$$\psi = e^{-i p x} F(\varphi), \quad (40,5)$$

где p — постоянный 4-вектор. Прибавление к p любого вектора вида $\text{const} \cdot k$ не меняет такого вида функции ψ (требуется лишь соответствующее переобозначение функции $F(\varphi)$). Поэтому можно без ограничения общности наложить на p одно дополнительное условие. Пусть

$$p^2 = m^2. \quad (40,6)$$

Тогда при выключении поля квантовые числа p^μ переходят в компоненты 4-импульса свободной частицы. Смысл компонент 4-вектора p при наличии поля более нагляден в специальной системе отсчета, выбранной так, чтобы было $A_0 = 0$. Пусть в этой системе вектор A направлен по оси x^1 , а k — по оси x^3 (т. е. электрическое поле волны направлено по x^1 , магнитное — по x^2 , а сама волна распространяется вдоль оси x^3). Тогда (40,5) будет собственной функцией операторов

$$\hat{p}_1 = i \frac{\partial}{\partial x^1}, \quad \hat{p}_2 = i \frac{\partial}{\partial x^2}, \quad \hat{p}_0 - \hat{p}_3 = i \left(\frac{\partial}{\partial x^0} - \frac{\partial}{\partial x^3} \right)$$

с собственными значениями $p_1, p_2, p_0 - p_3$ (сами же эти операторы, как легко видеть, коммутативны с гамильтонианом уравнения Дирака). Таким образом, в данной системе отсчета p^1, p^2 — компоненты обобщенного импульса вдоль осей x^1, x^2 , а $p^0 - p^3$ — разность между полной энергией и компонентой обобщенного импульса вдоль оси x^3 .

При подстановке (40,5) в (40,4) замечаем, что

$$\partial^\mu F = k^\mu F', \quad \partial_\mu \partial^\mu F = k^2 F'' = 0,$$

и находим для $F(\varphi)$ уравнение

$$2i(kp)F' + [-2e(pA) + e^2 A^2 - ie(\gamma k)(\gamma A')]F = 0.$$

Формальное решение этого уравнения

$$F = \exp \left\{ -i \int_0^{kx} \left[\frac{e}{(kp)}(pA) - \frac{e^2}{2(kp)} A^2 \right] d\varphi + \frac{e(\gamma k)(\gamma A)}{2(kp)} \right\} \frac{u}{\sqrt{2p_0}},$$

где $u/\sqrt{2p_0}$ — произвольный постоянный биспинор (о форме его записи см. ниже).

Все степени $(\gamma k)(\gamma A)$ выше первой равны нулю, поскольку

$$\begin{aligned} (\gamma k)(\gamma A)(\gamma k)(\gamma A) &= \\ &= -(\gamma k)(\gamma k)(\gamma A)(\gamma A) + 2(kA)(\gamma k)(\gamma A) = -k^2 A^2 = 0. \end{aligned}$$

Поэтому можно заменить

$$\exp \frac{e(\gamma k)(\gamma A)}{2(kp)} = 1 + \frac{e}{2(kp)} (\gamma k)(\gamma A),$$

так что ψ принимает вид

$$\psi_p = \left[1 + \frac{e}{2(k\rho)} (\gamma k) (\gamma A) \right] \frac{u}{\sqrt{2\rho_0}} e^{iS}, \quad (40,7)$$

где ¹⁾

$$S = -px - \int_0^{kx} \frac{e}{(k\rho)} \left[(pA) - \frac{e}{2} A^2 \right] d\varphi. \quad (40,8)$$

Для выяснения условий, налагаемых на постоянный биспинор u , следует считать, что волна бесконечно медленно «включается», начиная от $t = -\infty$. Тогда $A \rightarrow 0$ при $kx \rightarrow -\infty$ и ψ должно переходить в решение свободного уравнения Дирака. Для этого $u = u(p)$ должно удовлетворять уравнению

$$(\gamma p - m)u = 0. \quad (40,9)$$

Этим условием отбрасываются «лишние» решения уравнения второго порядка. Так как u не зависит от времени, это условие остается в силе и при конечных kx . Таким образом, $u(p)$ совпадает с биспинорной амплитудой свободной плоской волны; будем предполагать ее нормированной тем же условием (23,4): $\bar{u}u = 2m$.

Изложенные рассуждения позволяют также сразу выяснить нормировку волновых функций (40,7). Бесконечно медленное включение поля не меняет нормировочного интеграла. Отсюда следует, что функции (40,7) удовлетворяют тому же условию нормировки

$$\int \psi_p^* \psi_p d^3x = \int \bar{\psi}_p \gamma^0 \psi_p d^3x = (2\pi)^3 \delta(p' - p), \quad (40,10)$$

что и свободные плоские волны.

Найдем плотность тока, отвечающую функциям (40,7). Заметив, что

$$\bar{\psi}_p = \frac{\bar{u}}{\sqrt{2\rho_0}} \left[1 + \frac{e}{2(k\rho)} (\gamma A) (\gamma k) \right] e^{-iS},$$

прямым перемножением получим

$$j^\mu = \bar{\psi}_p \gamma^\mu \psi_p = \frac{1}{\rho_0} \left\{ p^\mu - eA^\mu + k^\mu \left(\frac{e(pA)}{(k\rho)} - \frac{e^2 A^2}{2(k\rho)} \right) \right\}. \quad (40,11)$$

Если $A^\mu(\varphi)$ периодические функции и их среднее (по времени) значение обращается в нуль, то среднее значение плотности тока

$$\bar{j}^\mu = \frac{1}{\rho_0} \left(p^\mu - \frac{e^2}{2(k\rho)} \overline{A^2} k^\mu \right). \quad (40,12)$$

¹⁾ Выражение для S совпадает с классическим действием для частицы, движущейся в поле волны — ср. II, § 47, задача 2.

Найдем также плотность кинетического импульса в состоянии ψ_p . Оператор кинетического импульса есть разность $\hat{p} - eA = i\partial - eA$. Прямым вычислением найдем

$$\begin{aligned} \psi_p^* (\hat{p}^\mu - eA^\mu) \psi_p &= \bar{\psi}_p \gamma^0 (\hat{p}^\mu - eA^\mu) \psi_p = \\ &= p^\mu - eA^\mu + k^\mu \left(\frac{e(pA)}{(kp)} - \frac{e^2 A^2}{2(kp)} \right) + k^\mu \frac{ie}{8(kp)p_0} F_{\lambda\nu} (u^* \sigma^{\lambda\nu} u). \end{aligned} \quad (40,13)$$

Среднее по времени значение этого 4-вектора, которое обозначим q^μ , есть

$$q^\mu = p^\mu - \frac{e^2 \bar{A}^2}{2(kp)} k^\mu. \quad (40,14)$$

Его квадрат:

$$q^2 = m_*^2, \quad m_* = m \sqrt{1 - \frac{e^2}{m^2} \bar{A}^2}; \quad (40,15)$$

m_* играет роль «эффективной массы» электрона в поле. Сравним (40,14) и (40,12), мы видим, что

$$\bar{j}^\mu = q^\mu / p_0. \quad (40,16)$$

Отметим также, что условие нормировки (40,10), выраженное с помощью вектора q , имеет вид

$$\int \psi_p^* \psi_p d^3x = (2\pi)^3 \frac{q_0}{p_0} \delta(q' - q) \quad (40,17)$$

(переход от (40,10) к (40,17) проще всего произвести в указанной выше специальной системе отсчета).

§ 41. Движение спина во внешнем поле

Переход к квазиклассическому приближению в уравнении Дирака производится так же, как и в нерелятивистской теории. В уравнение второго порядка (32,7а) подставляем ψ в виде ¹⁾

$$\psi = ue^{iS/\hbar},$$

где S — скаляр, u — медленно меняющийся биспинор. При этом предполагается выполненным обычное условие квазиклассичности: импульс частицы должен мало меняться на расстояниях порядка длины волны $\hbar/|p|$.

В нулевом приближении по \hbar получается обычное классическое релятивистское уравнение Гамильтона — Якоби для действия S . При этом все члены, содержащие спин (и пропорциональные \hbar), выпадают из уравнений движения. Спин появился

¹⁾ Пользуемся сначала обычными единицами.