

с 345  
Р-82



ОБЪЕДИНЕННЫЙ ИНСТИТУТ ЯДЕРНЫХ ИССЛЕДОВАНИЙ  
ЛАБОРАТОРИЯ ВЫСОКИХ ЭНЕРГИЙ

---

С.Б. Рубин

1578

О ДВИЖЕНИИ ЗАРЯЖЕННОЙ  
РЕЛЯТИВИСТСКОЙ ЧАСТИЦЫ  
В ВИНТОВОМ МАГНИТНОМ ПОЛЕ

Дубна 1964

С.Б. Рубин

1578

О ДВИЖЕНИИ ЗАРЯЖЕННОЙ  
РЕЛЯТИВИСТСКОЙ ЧАСТИЦЫ  
В ВИНТОВОМ МАГНИТНОМ ПОЛЕ

2353/3 чф

Направлено в Журнал  
прикладной механики и техни-  
ческой физики

Дубна 1964

При изучении мощных электронных самофокусирующихся пучков, имеющих сильно неоднородное по сечению пучка магнитное поле, могут представить интерес квантовые явления.

Собственное магнитное поле электронного пучка вместе с стабилизирующим пучок внешним продольным магнитным полем образуют винтовое поле. Ниже рассмотрена с квантово-механической точки зрения задача о движении отдельных релятивистских электронов в таком поле.

1. Для вычисления волновой функции стационарного состояния:

$$\Psi = \psi e^{-\frac{i}{\hbar} E t} \quad (1)$$

используется уравнение Дирака, записанное в виде системы

$$(E - mc^2 + e\Phi) \phi = \vec{\sigma}^P (\hat{c}\vec{p} + e\vec{A}) \chi \quad (2)$$

$$(E + mc^2 + e\Phi) \chi = \vec{\sigma}^P (\hat{c}\vec{p} + e\vec{A}) \phi, \quad (3)$$

$$\hat{c}\vec{p} = -i\hbar\nabla, \quad e = |e|, \quad (4)$$

где  $\vec{\sigma}^P$  - векторная двухрядная матрица Паули. Рассматриваются лишь состояния с положительной энергией, т.е.

$$E > 0. \quad (5)$$

В рассматриваемом случае

$$\Phi = 0, \quad \vec{A} = \vec{A}(\vec{r}). \quad (6)$$

Известно, что в произвольном стационарном магнитном поле сохраняется величина

$$\hat{Q} = \vec{\sigma} \left( \hat{c}\vec{p} + \frac{e}{c} \vec{A} \right), \quad (7)$$

где

$$\vec{\sigma} = \left\| \begin{array}{cc} \vec{\sigma}^P & 0 \\ 0 & \vec{\sigma}^P \end{array} \right\| \quad (8)$$

- векторная матрица спина. Используя этот закон сохранения, можно искать собственные функции оператора  $\hat{Q}$ :

$$\vec{\sigma}^P \left( \hat{c}\vec{p} + \frac{e}{c} \vec{A} \right) \phi = \mu \phi \quad (9)$$

$$\hat{\sigma}^P \left( \hat{\vec{p}} + \frac{e}{c} \vec{A} \right) \chi = \mu \chi, \quad (10)$$

где  $\mu = \text{const}$

С другой стороны, после исключения  $\chi$  из (2), (3) получается уравнение

$$\frac{1}{c^2} (E^2 - m^2 c^4) \psi = \hat{\sigma}^P \left( \hat{\vec{p}} + \frac{e}{c} \vec{A} \right) \hat{\sigma}^P \left( \hat{\vec{p}} + \frac{e}{c} \vec{A} \right) \psi. \quad (11)$$

Применяя дважды соотношение (9), находим

$$\mu = \pm \frac{1}{c} \sqrt{E^2 - m^2 c^4}. \quad (12)$$

Обозначим

$$\mu = \kappa p_0, \quad (13)$$

где

$$p_0 = \frac{1}{c} \sqrt{E^2 - m^2 c^4} \quad (14)$$

модуль полного кинетического импульса электрона, а

$$\kappa = \pm 1 \quad (15)$$

— спиновое число, показывающее ориентацию спина по отношению к направлению кинетического импульса.

Из (3) с учетом (10) имеем:

$$\chi_\kappa = \frac{c \kappa p_0}{E + m c^2} \phi_\kappa = \kappa \sqrt{\frac{E - m c^2}{E + m c^2}} \quad (16)$$

(в (16) указан спиновый индекс).

Предыдущее относилось к произвольному магнитному полю. Рассмотрим теперь винтовое магнитное поле в цилиндрической системе координат

$$A_r = 0, \quad A_\theta = A_\theta(r), \quad A_z = A_z(r). \quad (17)$$

При переходе в цилиндрическую систему гамильтониан имеет вид;

$$\hat{H} = m c^2 \rho_z^2 + c \rho_z \left[ \Omega_z \left( -i \hbar \frac{\partial}{\partial r} \right) + \Omega_\perp \left( -i \hbar \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial \theta} + \frac{e}{c} A_\theta \right) + \sigma_z \left( -i \hbar \frac{\partial}{\partial z} + \frac{e}{c} A_z \right) \right], \quad (18)$$

где

$$\Omega_z = \sigma_x \cos \theta + \sigma_y \sin \theta \quad (19)$$

$$\Omega_\perp = -\sigma_x \sin \theta + \sigma_y \cos \theta. \quad (20)$$

Можно показать, что с гамильтонианом (18) коммутируют операторы

$$\hat{j}_z = -i \hbar \frac{\partial}{\partial \theta} + \frac{\hbar}{2} \hat{\sigma}_z \quad (21)$$

— проекция на ось ( $oz$ ) полного момента количества движения и

$$\hat{p}_z = -i\hbar \frac{\partial}{\partial z} \quad (22)$$

- проекция продольного импульса. Учитывая (17), будем далее рассматривать только спинор  $\phi$ . Тогда с помощью соотношений  $\hat{p}_z \phi = p_z \phi$ ;  $j_z \phi = j_z \phi$  можно отделить переменные  $z, \theta$  подстановкой:

$$\phi_{1\kappa} = B_{1\kappa} R_{1\kappa}(r) \exp i \left\{ s\theta + \frac{p_z}{\hbar} z \right\} \quad (23)$$

$$\phi_{2\kappa} = B_{2\kappa} R_{2\kappa}(r) \exp i \left\{ (s+1)\theta + \frac{p_z}{\hbar} z \right\},$$

где  $p_z$  - продольный импульс,  $s = 0, \pm 1, \pm 2, \dots$  и связана с проекцией  $j_z$  полного момента соотношением

$$j_z = \hbar (s + \frac{1}{2}). \quad (24)$$

Для определения радиальных функций можно использовать уравнения (9), (10). Тогда с учетом (23), полагая

$$B_{1\kappa} = 1, \quad B_{2\kappa} = i, \quad (25)$$

получаем

$$\frac{dR_{1\kappa}}{dr} - \frac{1}{r} \left( s + \frac{e}{ch} r A_0 \right) R_{1\kappa} = - \frac{\kappa p_0 + u(r)}{\hbar} R_{2\kappa} \quad (26)$$

$$\frac{dR_{2\kappa}}{dr} + \frac{1}{r} \left( s+1 + \frac{e}{ch} r A_0 \right) R_{2\kappa} = \frac{\kappa p_0 - u(r)}{\hbar} R_{1\kappa} \quad (27)$$

где

$$u(r) = p_z + \frac{e}{c} A_z(r). \quad (28)$$

$R_1, R_2$  должны еще удовлетворять граничным условиям, обеспечивающим возможность нормировки волновой функции:

$$r R_{1,2} \rightarrow 0 \quad \text{при} \quad r \rightarrow 0 \quad (29)$$

$$\begin{aligned} r R_{1,2} & \neq \infty & \text{при} & \quad r \rightarrow \infty \end{aligned} \quad (30)$$

II. Таким образом основная задача сводится к решению и исследованию радиальных уравнений (26) - (30) при различном выборе функций  $A_0(r)$  и  $A_z(r)$ .

В качестве сравнительно простого случая рассмотрим движения электрона внутри "потенциальной ямы", образованной полем  $H_0$  и при наличии постоянного продольного поля  $H_z$ . Такой схемой можно грубо представить магнитное поле интенсив-

ного электронного пучка вместе с стабилизирующим пучок постоянным продольным магнитным полем. Отрицательный электронный заряд пучка предполагается скомпенсированным с помощью ионного фона.

Таким образом предполагается:

$$A_0 = \frac{1}{2} H_0 r, \quad (31)$$

где  $H_0$  постоянное продольное магнитное поле,

$$A_z(r) = \begin{cases} 0 & r \leq b \\ A_0 & r > b \end{cases}, \quad (32)$$

т.е. азимутальное магнитное поле вблизи оси пучка равно нулю, в области  $r \sim b$ , соответствующей границе пучка, испытывает резкий скачок и затем вновь падает до нуля.

Уравнения (26), (27) принимают вид:

1) при  $r \leq b$

$$\frac{dR_1}{dr} - \frac{1}{r} [\ell - 1 - \omega_0 r^2] R_1 = - \frac{\kappa p_0 + \tilde{p}}{h} R_2, \quad (33)$$

$$2) \text{ при } r > b \quad \frac{dR_2}{dr} + \frac{1}{r} [\ell + \omega_0 r^2] R_2 = \frac{\kappa p_0 - \tilde{p}}{h} R_1$$

$$\frac{dR_1}{dr} - \frac{1}{r} [\ell - 1 - \omega_0 r^2] R_1 = - \frac{\kappa p_0 + \tilde{p}}{h} R_2, \quad (34)$$

$$\frac{dR_2}{dr} + \frac{1}{r} [\ell + \omega_0 r^2] R_2 = \frac{\kappa p_0 - \tilde{p}}{h} R_1$$

где принято  $s = \ell - 1$  ( $\ell$  - целое) и

$$\omega_0 = \frac{e H_0}{2 c h} \quad (35)$$

$$\tilde{p} = p_z + \frac{e}{c} A_0. \quad (36)$$

После подстановки

$$\rho = \omega_0 r^2 \quad (37)$$

$$R_1 = \rho^{-1/2} \tilde{R}_1, \quad (38)$$

$$R_2 = \rho^{-1/2} \tilde{R}_2 \quad (39)$$

система (33) приводится к двум уравнениям 2-го порядка<sup>x)</sup>:

$$\ddot{R}_1'' + \left[ -\frac{1}{4} + \frac{\lambda}{\rho} + \frac{\frac{1}{4} - \left(\frac{\rho - 1}{2}\right)^2}{\rho^2} \right] \ddot{R}_1 = 0 \quad (40)$$

$$\ddot{R}_2'' + \left[ -\frac{1}{4} + \frac{\lambda + \frac{1}{2}}{\rho} + \frac{\frac{1}{4} - \frac{\rho^2}{4}}{\rho^2} \right] \ddot{R}_2 = 0, \quad (41)$$

где

$$\lambda = \frac{p_0^2 - p_{\pi}^2}{4 h^2 \omega_0} - \frac{\rho}{2}. \quad (42)$$

К аналогичной системе уравнений приводится (34), при этом вместо параметра  $\lambda$  войдет параметр

$$\tilde{\lambda} = \frac{p_0^2 - p^2}{4 h^2 \omega_0} - \frac{\rho}{2}. \quad (43)$$

При вычислении  $\lambda$ ,  $\tilde{\lambda}$  учтено, что  $\kappa^2 = 1$ .

Все решения уравнений вида (41) можно выразить через два линейно независимых решения, которыми являются функции Уиттекера  $W_{\kappa, \mu}(\rho)$  и  $W_{-\kappa, \mu}(-\rho)$ . Таким образом, например, общее решение для  $\ddot{R}_1$  будет иметь вид при  $\rho \leq \omega_0 b^2$

$$\ddot{R}_1 = C_1 W_{\lambda, \frac{\rho}{2} - \frac{1}{2}}(\rho) + C_2 W_{-\lambda, \frac{\rho}{2} - \frac{1}{2}}(-\rho), \quad (44)$$

где  $C_1, C_2$  произвольные постоянные,  
при  $\rho > \omega_0 b^2$

$$\ddot{R}_1 = D_1 W_{\tilde{\lambda}, \frac{\rho}{2} - \frac{1}{2}}(\rho) + D_2 W_{-\tilde{\lambda}, \frac{\rho}{2} - \frac{1}{2}}(\rho). \quad (45)$$

Учитывая, что  $\ddot{R}_1$  и  $\ddot{R}_2$  связаны соотношениями (33) или (34), соответствующее решение для  $\ddot{R}_2$  получаем в виде

при  $\rho \leq \omega_0 b^2$

$$\ddot{R}_2 = \frac{2 h \omega_0^{\frac{1}{2}}}{\kappa p_0 + p_{\pi}} C_1 W_{\lambda + \frac{1}{2}, \frac{\rho}{2}}(\rho) - i \frac{\kappa p_0 - p_{\pi}}{2 h \omega_0^{\frac{1}{2}}} C_2 W_{-\lambda - \frac{1}{2}, \frac{\rho}{2}}(-\rho). \quad (46)$$

при  $\rho > \omega_0 b^2$

$$\ddot{R}_2 = \frac{2 h \omega_0^{\frac{1}{2}}}{\kappa p_0 + p_{\pi}} D_1 W_{\tilde{\lambda} + \frac{1}{2}, \frac{\rho}{2}}(\rho) - i \frac{\kappa p_0 - p_{\pi}}{2 h \omega_0^{\frac{1}{2}}} D_2 W_{-\tilde{\lambda} - \frac{1}{2}, \frac{\rho}{2}}(-\rho). \quad (47)$$

<sup>x)</sup> В каждой из областей  $0 \leq r \leq b$ ;  $b < r$ , где  $A_{\pm}(r)$  есть константы, радиальные уравнения 2-го порядка совпадают с уравнениями задачи движения частицы в постоянном магнитном поле, см. /1/.

Произвольные постоянные  $C_1$ ,  $C_2$  и  $D_1$ ,  $D_2$  должны быть выбраны в соответствии с граничными условиями (29), (30) и условием непрерывности решения в точке  $\rho = \omega_0 b^2$ . Из условия (30) с учетом асимптотического поведения функций Уиттекера при  $\rho \rightarrow \infty$  (см. [2]) следует, что  $D_2 = 0$ . При  $\rho \rightarrow 0$  оба решения  $W_{\kappa, \mu}$  и  $W_{-\kappa, \mu}(-\rho)$  имеют особенность. Поэтому постоянные  $C_1$  и  $C_2$  следует выбрать так, чтобы решения (40), (41) выражались через третью функцию Уиттекера  $M_{\kappa, \mu}$ , которая стремится к нулю при  $\rho \rightarrow 0$ . В результате, решение в области  $\rho \leq \omega_0 b^2$  представляется в виде

$$R_1 = G M_{\lambda, \frac{\ell}{2} - \frac{1}{2}}(\rho) \quad (48)$$

$$R_2 = G \frac{\kappa p_0 - p_*}{2 h \omega_0^{\frac{1}{2}} \ell} M_{\lambda + \frac{1}{2}, \frac{\ell}{2}}(\rho), \quad (49)$$

где  $G$  - постоянная.

Из условий непрерывности решения при  $\rho = \omega_0 b^2$  получается

$$G M_{\lambda, \frac{\ell}{2} - \frac{1}{2}}(b^2 \omega_0) = D W_{\lambda, \frac{\ell}{2} - \frac{1}{2}}(b^2 \omega_0) \quad (50)$$

$$G \frac{\kappa p_0 - p_*}{2 h \omega_0^{\frac{1}{2}} \ell} M_{\lambda + \frac{1}{2}, \frac{\ell}{2}}(b^2 \omega_0) = D_1 \frac{2 h \omega_0^{\frac{1}{2}}}{\kappa p_0 + p} W_{\lambda + \frac{1}{2}, \frac{\ell}{2}}(b^2 \omega_0),$$

Разделив одно из уравнений (50) на другое, получим уравнение, определяющее спектр:

$$M_{\lambda, \frac{\ell}{2} - \frac{1}{2}}(b^2 \omega_0) W_{\lambda + \frac{1}{2}, \frac{\ell}{2}}(b^2 \omega_0) - \frac{(\kappa p_0 - p_*)(\kappa p_0 + p)}{4 h^2 \omega_0 \ell} \times \quad (51)$$

$$\times M_{\lambda + \frac{1}{2}, \frac{\ell}{2}}(b^2 \omega_0) W_{\lambda, \frac{\ell}{2} - \frac{1}{2}}(b^2 \omega_0) = 0$$

$$\left( \lambda = \frac{p_0^2 - p_*^2}{4 h \omega_0} - \frac{\ell}{2}; \quad \lambda = \frac{p_0^2 - \tilde{p}^2}{4 h \omega_0} - \frac{\ell}{2} \right).$$

Таким образом параметр  $p_0 = \frac{1}{c} \sqrt{E^2 - m^2 c^4}$ , определяющий спектр, удовлетворяет трансцендентному уравнению (51). После определения  $p_0$  одна из постоянных  $G$  или  $D_1$  выражается через другую и последняя находится из условий нормировки.

Ввиду сложности трансцендентного уравнения (51), рассмотрим только один частный случай его решения, соответствующий большим значениям "поперечной энергии"  $p_0^2 - p_*^2$  и большому азимутальному полю  $A_0$ , когда глубина потенциальной ямы настолько велика, что



$$p_0^2 - \tilde{p}^2 = p_0^2 - \left( p_{\#} + \frac{e}{c} A_0 \right)^2 < 0, \quad (52)$$

причем

$$\left| \frac{p_0^2 - \left( p_{\#} + \frac{e}{c} A_0 \right)^2}{4 h^2 \omega_0} \right| \gg 1. \quad (53)$$

Величина  $\ell$  предполагается не очень большой. При этих условиях, предполагая еще, что  $\lambda$ ,  $|\tilde{\lambda}| \gg b^2 \omega_0 > 1$ , можно использовать асимптотические формулы для функций Уиттекера для больших значений индекса  $\lambda$ ,  $|\tilde{\lambda}|$  (см. /3/). При этом необходимо учесть, что  $\lambda$  является отрицательным числом. Учитывая, что асимптотическое выражение для  $W_{\kappa, \mu}(\rho)$  в первом порядке не зависит от индекса  $\mu$  и, пренебрегая  $1/4$  по сравнению с  $\lambda$ ,  $|\tilde{\lambda}|$ , можно после сокращений привести (51) к виду:

$$\begin{aligned} & \left[ \frac{p_0^2 - p_{\#}^2}{4 h \omega_0} - \frac{\ell}{2} \right]^{1/2} \cos \left[ 2(\lambda \omega_0)^{1/2} b - \frac{\ell \pi}{2} + \frac{\pi}{4} \right] - \\ & - \frac{(\kappa p_0 - p_{\#})(\kappa p_0 + \tilde{p})}{4 h \omega_0} \cos \left[ 2(\lambda \omega_0)^{1/2} b - \frac{\ell \pi}{2} - \frac{\pi}{4} \right] = 0, \end{aligned} \quad (54)$$

(54) сводится к уравнению

$$\cos \left[ 2(\lambda \omega_0)^{1/2} b - \frac{\ell \pi}{2} + \frac{\pi}{4} + \theta \right] = 0, \quad (55)$$

где

$$\operatorname{tg} \theta = \frac{(\kappa p_0 - p_{\#})(\kappa p_0 + \tilde{p})}{4 h \omega_0} \left[ \frac{p_0^2 - p_{\#}^2}{4 h^2 \omega_0} - \frac{\ell}{2} \right]^{-1/2}. \quad (56)$$

Отсюда

$$2(\lambda \omega_0)^{1/2} b = n \pi + \frac{\ell}{2} \pi - \frac{\pi}{4} - \theta, \quad (57)$$

где  $n$  целое, или:

$$\sqrt{p_0^2 - p_{\#}^2 - 2 h^2 \omega_0 \ell} = \frac{\pi \hbar}{b} \left[ n + \frac{\ell}{2} - \frac{1}{4} - \frac{\theta}{\pi} \right]. \quad (58)$$

Величина  $\theta$  является функцией от  $p_0$ , поэтому (58) также является трансцендентным уравнением относительно  $p_0$ . Оно дает зависимость  $p_0$  от квантовых чисел  $n$ ,  $\ell$ ,  $\kappa$ ,  $p_{\#}$ . Так как квантовые числа  $n$ ,  $\ell$  велики по сравнению с единицей, а  $\frac{\theta}{\pi} \approx 2$ , то окончательным приближенным уравнением для определения  $p_0$  можно считать

$$\sqrt{p_0^2 - p_{\#}^2 - 2 h \omega_0 \ell} = \frac{\pi \hbar}{b} \left( n + \frac{\ell}{2} - \frac{\pi}{4} \right) \quad (59)$$

в такой форме, однако, зависимость энергетических уровней от спиновой переменной  $k$  не проявляется.

III. Из приведенного выше можно сделать выводы.

В общем случае винтового магнитного поля (с произвольной зависимостью  $A_0$ ,  $A_z$  от  $r$ ) состояние частицы можно характеризовать: определенным значением энергии  $E$ , продольным импульсом  $p_z$ , проекцией на ось  $(Oz)$  полного момента количества движения  $j_z$  и ориентацией спина по отношению к направлению кинетического импульса частицы. В таком случае решение уравнения Дирака сводится к решению радиальных уравнений - системе двух уравнений 1-го порядка.

Для рассмотренного частного случая винтового поля, приблизительно описывающего магнитное поле стабилизированного электронного пучка, полученное точное решение радиальных уравнений показывает, что "поперечное движение" частицы может быть определено с помощью двух дискретных параметров - квантового числа, связанного с радиальными колебаниями и квантового числа, связанного с азимутальным движением. Полученные волновые функции могут быть использованы для вычисления различных физических эффектов, например, спектра излучения электрона в пучке, рассмотрения задачи рассеяния электронов и т.д.

В заключение автор выражает благодарность М.Л.Иовновичу за полезные обсуждения.

#### Л и т е р а т у р а

1. А.А.Соколов. Введение в квантовую электродинамику. Физматгиз, Москва, 1958.
2. Уиттекер и Ватсон. Курс современного анализа. Физматгиз, Москва, 1963.
3. И.С.Грандштейн, И.М.Рыжик. Таблицы интегралов, сумм и произведений. М-Л, 1951 г. стр.431.

Рукопись поступила в издательский отдел  
27 февраля 1964 г.