

ДВИЖЕНИЕ В МАГНИТНОМ ПОЛЕ

§ 111. Уравнение Шредингера в магнитном поле

Частица со спином обладает также и определенным «собственным» магнитным моментом  $\mu$ . Соответствующий ему квантовомеханический оператор пропорционален оператору спина  $\hat{s}$ , т. е. может быть записан в виде

$$\hat{\mu} = \frac{\mu}{s} \hat{s}, \quad (111,1)$$

где  $s$  — величина спина частицы, а  $\mu$  — характерная для частицы постоянная. Собственные значения проекции магнитного момента равны  $\mu_z = \mu\sigma/s$ . Отсюда видно, что коэффициент  $\mu$  (который и называют обычно просто величиной магнитного момента) представляет собой наибольшее возможное значение  $\mu_z$ , достигаемое при проекции спина  $\sigma = s$ .

Отношение  $\mu/\hbar s$  дает отношение собственного магнитного момента частицы к ее собственному механическому моменту (когда оба направлены по оси  $z$ ). Как известно, для обычного (орбитального) момента это отношение равно  $e/2mc$  (см. II, § 44). Коэффициент же пропорциональности между собственным магнитным моментом и спином частицы оказывается иным. Для электрона он равен  $-|e|\hbar/mc$ , т. е. вдвое больше обычного значения (такое значение получается теоретически из релятивистского волнового уравнения Дирака — см. IV, § 33). Собственный магнитный момент электрона (спин  $1/2$ ) равен, следовательно,  $-\mu_B$ , где

$$\mu_B = \frac{|e|\hbar}{2mc} = 0,927 \cdot 10^{-20} \frac{\text{эрг}}{\text{Гс}}. \quad (111,2)$$

Эту величину называют *магнетоном Бора*.

Магнитный момент тяжелых частиц принято измерять в *ядерных магнетонах*, определяемых как  $e\hbar/2m_p c$ , где  $m_p$  — масса протона. Эксперимент дает для собственного магнитного момента протона значение 2,79 ядерных магнетонов, причем момент направлен по спину. Магнитный момент нейтрона направлен противоположно спину и равен 1,91 ядерного магнетона.

Обратим внимание на то, что величины  $\mu$  и  $s$ , стоящие в обоих сторонах равенства (111,1), как и следовало, одинаковы по своему векторному характеру: обе являются аксиальными векторами.

Аналогичное же равенство для электрического дипольного момента  $d$  ( $d = \text{const} \cdot s$ ) противоречило бы симметрии по отношению к инверсии координат: при инверсии менялся бы относительный знак обеих сторон равенства <sup>1)</sup>.

В нерелятивистской квантовой механике магнитное поле может рассматриваться только в качестве внешнего поля. Магнитное взаимодействие частиц друг с другом является релятивистским эффектом, и его учет требует последовательной релятивистской теории.

В классической теории функция Гамильтона заряженной частицы в электромагнитном поле имеет вид

$$H = \frac{1}{2m} \left( \mathbf{p} - \frac{e}{c} \mathbf{A} \right)^2 + e\varphi,$$

где  $\varphi$  — скалярный,  $\mathbf{A}$  — векторный потенциал поля, а  $\mathbf{p}$  — обобщенный импульс частицы (см. II, § 16). Если частица не обладает спином, то переход к квантовой механике производится обычным образом: обобщенный импульс надо заменить оператором  $\hat{\mathbf{p}} = -i\hbar\nabla$ , и мы получим гамильтониан <sup>2)</sup>

$$\hat{H} = \frac{1}{2m} \left( \hat{\mathbf{p}} - \frac{e}{c} \mathbf{A} \right)^2 + e\varphi. \quad (111,3)$$

Если же частица обладает спином, то такая операция недостаточна. Дело в том, что собственный магнитный момент частицы непосредственно взаимодействует с магнитным полем. В классической функции Гамильтона это взаимодействие вообще отсутствует, поскольку сам спин, будучи чисто квантовым эффектом, исчезает при переходе к классическому пределу. Правильное выражение для гамильтониана получится путем введения (в 111,3) дополнительного члена —  $\hat{\boldsymbol{\mu}}\mathbf{H}$ , соответствующего энергии магнитного момента  $\boldsymbol{\mu}$  в поле  $\mathbf{H}$ . Таким образом, гамильтониан частицы, обладающей спином, имеет вид <sup>3)</sup>

$$\hat{H} = \frac{1}{2m} \left( \hat{\mathbf{p}} - \frac{e}{c} \mathbf{A} \right)^2 - \hat{\boldsymbol{\mu}}\mathbf{H} + e\varphi. \quad (111,4)$$

<sup>1)</sup> Отметим, что это равенство (а тем самым и существование электрического момента у элементарной частицы) противоречило бы также и симметрии по отношению к обращению времени: изменение знака времени не меняет  $d$ , но меняет знак спина (как это очевидно, например, из определения этих величин при орбитальном движении: в определении  $d$  входят лишь координаты, а в определении момента — также и скорость частицы).

<sup>2)</sup> Мы обозначаем здесь обобщенный импульс той же буквой  $\mathbf{p}$ , что и обычный импульс (вместо  $\mathbf{P}$  в II, § 16), с целью подчеркнуть, что ему отвечает тот же оператор.

<sup>3)</sup> Обозначение магнитного поля и гамильтониана одинаковой буквой не может привести к недоразумениям: гамильтониан снабжен шляпкой над буквой.

При раскрытии квадрата  $(\hat{\mathbf{p}} - \frac{e}{c} \mathbf{A})^2$  надо иметь в виду, что оператор  $\hat{\mathbf{p}}$ , вообще говоря, не коммутативен с вектором  $\mathbf{A}$ , являющимся функцией координат. Поэтому надо писать

$$\hat{H} = \frac{1}{2m} \hat{\mathbf{p}}^2 - \frac{e}{2mc} (\hat{\mathbf{p}}\mathbf{A} + \mathbf{A}\hat{\mathbf{p}}) + \frac{e^2}{2mc^2} \mathbf{A}^2 - \frac{\mu}{s} \hat{\mathbf{s}}\mathbf{H} + e\varphi. \quad (111,5)$$

Согласно правилу коммутации (16,4) оператора импульса с любой функцией координат имеем

$$\hat{\mathbf{p}}\mathbf{A} - \mathbf{A}\hat{\mathbf{p}} = -i\hbar \operatorname{div} \mathbf{A}. \quad (111,6)$$

Таким образом,  $\hat{\mathbf{p}}$  и  $\mathbf{A}$  коммутативны, если  $\operatorname{div} \mathbf{A} = 0$ . Это, в частности, имеет место для однородного поля, если выбрать его векторный потенциал в виде

$$\mathbf{A} = \frac{1}{2} \{\mathbf{H}\mathbf{r}\}. \quad (111,7)$$

Уравнение  $i\hbar \partial\Psi/\partial t = \hat{H}\Psi$  с гамильтонианом (111,4) представляет собой обобщение уравнения Шредингера на случай наличия магнитного поля. Волновые функции, на которые действует гамильтониан в этом уравнении, — симметричные спиноры ранга  $2s$ .

Волновые функции частицы в электромагнитном поле обладают неоднозначностью, связанной с неоднозначностью потенциалов поля. Как известно (см. II, § 18), последние определены лишь с точностью до калибровочного преобразования

$$\mathbf{A} \rightarrow \mathbf{A} + \nabla f, \quad \varphi \rightarrow \varphi - \frac{1}{c} \frac{\partial f}{\partial t}, \quad (111,8)$$

где  $f$  — произвольная функция координат и времени. Такое преобразование не отражается на значениях напряженностей поля. Ясно поэтому, что оно не должно существенно изменять также и решений волнового уравнения; в частности, должен оставаться неизменным квадрат  $|\Psi|^2$ . Действительно легко убедиться в том, что мы вернемся к исходному уравнению, если одновременно с заменой (111,8) в гамильтониане произвести также и замену волновой функции согласно

$$\Psi \rightarrow \Psi \exp\left(\frac{ie}{\hbar c} f\right). \quad (111,9)$$

Эта неоднозначность волновой функции не сказывается ни на какой имеющей физический смысл величине (в определении которой не входят в явном виде потенциалы).

В классической механике обобщенный импульс частицы связан с ее скоростью соотношением  $\mathbf{mv} = \mathbf{p} - e\mathbf{A}/c$ . Для того чтобы найти оператор  $\hat{\mathbf{v}}$  в квантовой механике, надо прокоммутировать

вектор  $\mathbf{r}$  с гамильтонианом. Простое вычисление приводит к результату

$$m\hat{\mathbf{v}} = \hat{\mathbf{p}} - \frac{e}{c} \mathbf{A}, \quad (111,10)$$

в точности аналогичному классическому. Для операторов компонент скорости имеют место правила коммутации

$$\begin{aligned} \{\hat{v}_x, \hat{v}_y\} &= i \frac{e\hbar}{m^2c} H_z, & \{\hat{v}_y, \hat{v}_z\} &= i \frac{e\hbar}{m^2c} H_x, \\ \{\hat{v}_z, \hat{v}_x\} &= i \frac{e\hbar}{m^2c} H_y, \end{aligned} \quad (111,11)$$

которые легко проверить непосредственным вычислением. Мы видим, что в магнитном поле операторы трех компонент скорости частицы (заряженной) оказываются некоммутируемыми. Это значит, что частица не может иметь одновременно определенных значений скорости по всем трем направлениям.

При движении в магнитном поле симметрия по отношению к обращению времени имеет место лишь при условии изменения знака поля  $\mathbf{H}$  (и векторного потенциала  $\mathbf{A}$ ). Это значит (см. § 18 и 60), что уравнение Шредингера  $\hat{H}\psi = E\psi$  должно сохранить свой вид при переходе к комплексно сопряженным величинам и изменении знака  $\mathbf{H}$ . Для всех членов в гамильтониане (111,4), за исключением члена  $-\hat{\mathbf{s}}\mathbf{H}$ , это непосредственно очевидно. Член же  $-\hat{\mathbf{s}}\mathbf{H}\psi$  в уравнении Шредингера переходит при указанном преобразовании в  $\hat{\mathbf{s}}^*\mathbf{H}\psi^*$ , и на первый взгляд нарушает требуемую инвариантность, поскольку оператор  $\hat{\mathbf{s}}^*$  не совпадает с  $-\hat{\mathbf{s}}$ .

Следует, однако, учесть, что волновая функция есть в действительности контрвариантный спинор  $\psi^{\lambda\mu\dots}$ , который при комплексном сопряжении переходит в ковариантный  $\psi^{\lambda\mu\dots*}$  (см. § 60). Контравариантным же является спинор  $\psi_{\lambda\mu\dots}^*$ . Находя с помощью определений (57,4), (57,5) компоненты  $(\hat{\mathbf{s}}\mathbf{H}\psi)^*$  и выражая их через  $\psi_{\lambda\mu\dots}^*$ , убеждаемся в том, что операция обращения времени приводит к уравнению Шредингера для компонент  $\psi_{\lambda\mu\dots}^*$  того же вида, который имело исходное уравнение для компонент  $\psi^{\lambda\mu\dots}$ .

## § 112. Движение в однородном магнитном поле

Определим уровни энергии частицы в постоянном однородном магнитном поле (*Л. Д. Ландау, 1930*).

Векторный потенциал однородного поля удобно выбрать здесь не в виде (111,7), а в следующей форме:

$$A_x = -Hy, \quad A_y = A_z = 0 \quad (112,1)$$