

существовать лишь конечное число отрицательных уровней энергии ¹⁾. Действительно, при энергии $E = 0$ уравнение Шредингера на больших расстояниях имеет вид (35,1) с общим решением (35,4). Но функция (35,4) не имеет (при $r \neq 0$) нулей; поэтому все нули искомой радиальной волновой функции лежат на конечных расстояниях от начала координат и их число, во всяком случае, конечно. Другими словами, порядковый номер уровня $E = 0$, замыкающего дискретный спектр, конечен.

Если же $\gamma > 1/4$, то дискретный спектр содержит бесконечное число отрицательных уровней энергии. Действительно, волновая функция состояния с $E = 0$ имеет на больших расстояниях вид (35,9) с бесконечным числом нулей, так что ее порядковый номер во всяком случае бесконечен.

Наконец, пусть поле $U = -\beta/r^2$ во всем пространстве. Тогда при $\gamma > 1/4$ происходит падение частицы. Если же $\gamma < 1/4$, то отрицательные уровни энергии отсутствуют вовсе. Действительно, волновая функция состояния с $E = 0$ будет во всем пространстве вида (35,7); она не имеет вовсе нулей на конечных расстояниях, т. е. соответствует наиболее низкому (при данном l) уровню энергии.

§ 36. Движение в кулоновом поле (сферические координаты)

Очень важным случаем движения в центрально-симметричном поле является движение в *кулоновом поле*

$$U = \pm \frac{\alpha}{r}$$

(α — положительная постоянная). Мы будем рассматривать сначала кулоново притяжение, соответственно чему будем писать $U = -\alpha/r$. Из общих соображений заранее очевидно, что спектр отрицательных собственных значений энергии будет дискретным (с бесконечным числом уровней), а спектр положительных энергий — непрерывным.

Уравнение (32,8) для радиальных функций имеет вид

$$\frac{d^2 R}{dr^2} + \frac{2}{r} \frac{dR}{dr} - \frac{l(l+1)}{r^2} R + \frac{2m}{\hbar^2} \left(E + \frac{\alpha}{r} \right) R = 0. \quad (36,1)$$

Если речь идет об относительном движении двух притягивающихся частиц, то под m надо подразумевать их приведенную массу.

В вычислениях, связанных с кулоновым полем, удобно пользоваться вместо обычных особыми единицами для измерения всех величин, которые мы будем называть *кулоновыми единицами*.

¹⁾ Предполагается, что при малых r поле таково, что падения частицы не происходит.

Именно, в качестве единиц измерения массы, длины и времени выберем соответственно

$$m, \frac{\hbar^2}{m\alpha}, \frac{\hbar^2}{m\alpha^2}.$$

Все остальные единицы выводятся отсюда; так, единицей энергии будет

$$\frac{m\alpha^2}{\hbar^2}.$$

Ниже в этом и следующем параграфах мы везде (где это не оговорено особо) пользуемся этими единицами¹⁾.

Уравнение (36,1) в новых единицах принимает вид

$$\frac{d^2R}{dr^2} + \frac{2}{r} \frac{dR}{dr} - \frac{l(l+1)}{r^2} R + 2 \left(E + \frac{1}{r} \right) R = 0. \quad (36,2)$$

Дискретный спектр

Введем вместо параметра E и переменной r новые величины

$$n = \frac{1}{\sqrt{-2E}}, \quad \rho = \frac{2r}{n}. \quad (36,3)$$

При отрицательных энергиях n есть вещественное положительное число. Уравнение (36,2) после подстановки (36,3) приобретает вид

$$R'' + \frac{2}{\rho} R' + \left[-\frac{1}{4} + \frac{n}{\rho} - \frac{l(l+1)}{\rho^2} \right] R = 0 \quad (36,4)$$

(штрихи означают дифференцирование по ρ).

При малых ρ решение, удовлетворяющее необходимым условиям конечности, пропорционально ρ^l (см. (32,15)). Для выяснения асимптотического поведения R при больших ρ опускаем в (36,4) члены с $1/\rho$ и $1/\rho^2$ и получаем уравнение

$$R'' = \frac{R}{4},$$

¹⁾ Если $m = 9,11 \cdot 10^{-28}$ г есть масса электрона, а $\alpha = e^2$ (e — заряд электрона), то кулоновы единицы совпадают с так называемыми *атомными единицами*. Атомная единица длины

$$\hbar^2/me^2 = 0,529 \cdot 10^{-8} \text{ см}$$

(так называемый *боровский радиус*). Атомная единица энергии равна

$$me^4/\hbar^2 = 4,36 \cdot 10^{-11} \text{ эрг} = 27,21 \text{ эВ}$$

(половину этой величины называют *ридбергом*, Ry). Атомная единица заряда есть $e = 4,80 \cdot 10^{-10}$ эл.-стат. единиц. Переход в формулах к атомным единицам производится, формально, положив $e = 1$, $m = 1$, $\hbar = 1$. При $\alpha = Ze^2$ кулоновы единицы отличаются от атомных.

откуда $R = e^{\pm\rho/2}$. Интересующее нас исчезающее на бесконечности решение, следовательно, при больших ρ ведет себя, как $e^{-\rho/2}$.

Ввиду этого естественно сделать подстановку

$$R = \rho^l e^{-\rho/2} \omega(\rho), \quad (36,5)$$

после чего уравнение (36,4) принимает вид

$$\rho \omega'' + (2l + 2 - \rho) \omega' + (n - l - 1) \omega = 0. \quad (36,6)$$

Решение этого уравнения должно расходиться на бесконечности не быстрее конечной степени ρ , а при $\rho = 0$ должно быть конечным. Удовлетворяющее последнему условию решение есть вырожденная гипергеометрическая функция

$$\omega = F(-n + l + 1, 2l + 2, \rho) \quad (36,7)$$

(см. § d математических дополнений)¹⁾. Решение, удовлетворяющее условию на бесконечности, получится лишь при целых отрицательных (или равном нулю) значениях $(-n + l + 1)$, когда функция (36,7) сводится к полиному степени $(n - l - 1)$. В противном случае она расходится на бесконечности, как e^ρ (см. (d, 14)).

Таким образом, мы приходим к выводу, что число n должно быть целым положительным, причем при данном l должно быть

$$n \geq l + 1. \quad (36,8)$$

Вспомяная определение (36,3) параметра n , находим

$$E = -\frac{1}{2n^2}, \quad n = 1, 2, \dots \quad (36,9)$$

Этим решается задача об определении уровней энергии дискретного спектра в кулоновом поле. Мы видим, что имеется бесконечное множество уровней между нормальным уровнем $E_1 = -1/2$ и нулем. Интервалы между каждыми двумя последовательными уровнями уменьшаются с увеличением n ; уровни сгущаются по мере приближения к значению $E = 0$, при котором дискретный спектр смыкается с непрерывным. В обычных единицах формула (36,9) имеет следующий вид²⁾:

$$E = -\frac{m\alpha^2}{2\hbar^2 n^2}. \quad (36,10)$$

Целое число n называется *главным квантовым числом*. Радиальное же квантовое число, определенное в § 32, равно

$$n_r = n - l - 1.$$

¹⁾ Второе решение уравнения (36,6) расходится при $\rho \rightarrow 0$, как ρ^{-2l-1} .

²⁾ Формула (36,10) была получена впервые *Н. Бором* в 1913 г. до создания квантовой механики. В квантовой механике она была выведена *В. Паули* в 1926 г. матричным методом, а через несколько месяцев — *Шредингером* с помощью волнового уравнения.

При заданном значении главного квантового числа число l может принимать значения

$$l = 0, 1, \dots, n - 1, \quad (36,11)$$

всего n различных значений. В выражение (36,9) для энергии входит только число n . Поэтому все состояния с различными l , но одинаковыми n обладают одинаковой энергией. Таким образом, каждое собственное значение оказывается вырожденным не только по магнитному квантовому числу m (как при всяком движении в центрально-симметричном поле), но и по числу l . Это последнее вырождение (о нем говорят, как о *случайном* или *кулоновом*) специфично именно для кулонова поля. Каждому данному значению l соответствует $2l + 1$ различных значений m ; поэтому кратность вырождения n -го уровня энергии равна

$$\sum_{l=0}^{n-1} (2l + 1) = n^2. \quad (36,12)$$

Волновые функции стационарных состояний определяются формулами (36,5), (36,7). Вырожденная гипергеометрическая функция с целыми значениями обоих параметров совпадает, с точностью до множителя, с так называемыми *обобщенными полиномами Лагерра* (см. § d. математических дополнений). Поэтому

$$R_{nl} = \text{const} \cdot \rho^l e^{-\rho/2} L_{n-l}^{2l+1}(\rho).$$

Радиальные функции должны быть нормированы условием

$$\int_0^{\infty} R_{nl}^2 r^2 dr = 1.$$

Их окончательный вид следующий ¹⁾:

$$\begin{aligned} R_{nl} &= -\frac{2}{n^2} \sqrt{\frac{(n-l-1)!}{[(n+l)!]^3}} e^{-r/n} \left(\frac{2r}{n}\right)^l L_{n-l}^{2l+1}\left(\frac{2r}{n}\right) = \\ &= \frac{2}{n^{l+2} (2l+1)!} \sqrt{\frac{(n+l)!}{(n-l-1)!}} (2r)^l e^{-r/n} F\left(-n+l+1, 2l+2, \frac{2r}{n}\right) \end{aligned} \quad (36,13)$$

¹⁾ Приведем в явном виде несколько первых функций R_{nl} :

$$\begin{aligned} R_{10} &= 2e^{-r}, & R_{20} &= \frac{1}{\sqrt{2}} e^{-r/2} \left(1 - \frac{r}{2}\right), & R_{21} &= \frac{1}{2\sqrt{6}} e^{-r/2} r, \\ R_{30} &= \frac{2}{3\sqrt{3}} e^{-r/3} \left(1 - \frac{2}{3}r + \frac{2}{27}r^2\right), \\ R_{31} &= \frac{8}{27\sqrt{6}} e^{-r/3} r \left(1 - \frac{r}{6}\right), & R_{32} &= \frac{4}{81\sqrt{30}} e^{-r/3} r^2. \end{aligned}$$

(вычисление нормировочного интеграла см. § I, интеграл (f, 6))¹⁾.

Вблизи начала координат R_{nl} имеет вид

$$R_{nl} \approx r^l \frac{2^{l+1}}{n^{2+l} (2l+1)!} \sqrt{\frac{(n+1)!}{(n-l-1)!}}. \quad (36,14)$$

На больших расстояниях

$$R_{nl} \approx (-1)^{n-l-1} \frac{2^n}{n^{n+1} \sqrt{(n+l)! (n-l-1)!}} r^{n-1} e^{-r/n}. \quad (36,15)$$

Волновая функция R_{10} нормального состояния затухает экспоненциально на расстояниях порядка $r \sim 1$, т. е. в обычных единицах, $r \sim \hbar^2/m\alpha$.

Средние значения различных степеней r вычисляются по формуле

$$\bar{r}^k = \int_0^\infty r^{k+2} R_{nl}^2 dr.$$

Общая формула для \bar{r}^k может быть получена с помощью формулы (f, 7). Приведем здесь несколько первых величин \bar{r}^k (с положительными и отрицательными k):

$$\begin{aligned} \bar{r} &= \frac{1}{2} [3n^2 - l(l+1)], & \bar{r}^2 &= \frac{n^2}{2} [5n^2 + 1 - 3l(l+1)], \\ \bar{r}^{-1} &= \frac{1}{n^2}, & \bar{r}^{-2} &= \frac{1}{n^3 \left(l + \frac{1}{2}\right)}. \end{aligned} \quad (36,16)$$

Непрерывный спектр

Спектр положительных собственных значений энергии непрерывен и простирается от нуля до бесконечности. Каждое из этих собственных значений вырождено с бесконечной кратностью; каждому значению E соответствует бесконечное множество состояний с l , пробегаящими все целые значения от 0 до ∞ (и со всеми возможными, при данных l , значениями m).

Определяемое формулами (36,3) число n и переменная ρ теперь чисто мнимы:

$$n = -\frac{i}{\sqrt{2E}}, \quad \rho = 2ikr, \quad (36,17)$$

¹⁾ Нормировочный интеграл можно вычислить также, подставляя выражение (d, 13) для полиномов Лагерра и интегрируя по частям (подобно тому как вычислен интеграл (с, 8) для полиномов Лежандра).

где $k = \sqrt{2E}$). Радиальные собственные функции непрерывного спектра имеют вид

$$R_{kl} = \frac{C_{kl}}{(2l+1)!} (2kr)^l e^{-ikr} F\left(\frac{i}{k} + l + 1, 2l + 2, 2ikr\right), \quad (36,18)$$

где C_{kl} — нормировочный множитель. Они могут быть представлены в виде комплексного интеграла (см. § d)

$$R_{kl} = C_{kl} (2kr)^l e^{-ikr} \frac{1}{2\pi i} \oint e^{\xi} \left(1 - \frac{2ikr}{\xi}\right)^{-\frac{i}{k} - l - 1} \xi^{-2l-2} d\xi, \quad (36,19)$$

который берется по контуру, изображенному на рис. 10²⁾. Подстановкой $\xi = 2ikr (t + 1/2)$ этот интеграл приводится к более симметричному виду

$$R_{kl} = C_{kl} \frac{(-2kr)^{-l-1}}{2\pi} \oint e^{2ikrt} \left(t + \frac{1}{2}\right)^{\frac{i}{k} - l - 1} \left(t - \frac{1}{2}\right)^{-\frac{i}{k} - l - 1} dt \quad (36,20)$$

(путь интегрирования обходит в положительном направлении точки $t = \pm 1/2$). Из этого выражения непосредственно видно, что функции R_{kl} вещественны.

Асимптотическое разложение (d, 14) вырожденной гипергеометрической функции позволяет непосредственно получить такое же разложение для волновой функции R_{kl} . Два члена в (d, 14) приводят в функции R_{kl} к двум комплексно сопряженным выражениям, и в результате получа-

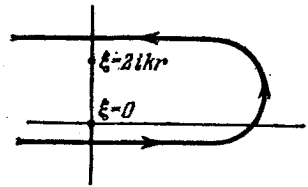


Рис. 10

$$R_{kl} = C_{kl} \frac{e^{-\pi/2k}}{kr} \times$$

$$\times \operatorname{Re} \left\{ \frac{e^{-i \left[kr - \frac{\pi}{2} (l+1) + \frac{1}{k} \ln 2kr \right]}}{\Gamma\left(l+1 - \frac{i}{k}\right)} G\left(l+1 + \frac{i}{k}, \frac{i}{k} - l, -2ikr\right) \right\}. \quad (36,21)$$

¹⁾ Можно было бы определить l и ρ и комплексно сопряженными выражениями $l = i/k$, $\rho = -2ikr$; вещественные функции R_{kl} от способа определения l и ρ , конечно, не зависят.

²⁾ Вместо этого контура можно воспользоваться также любой замкнутой петлей, обходящей особые точки $\xi = 0$ и $\xi = 2ikr$ в положительном направлении. При целом l функция $V(\xi) = \xi^{-n-l} (\xi - 2ikr)^{n-l}$ (см. § d) возвращается к исходному значению при обходе вдоль такого контура.

Если нормировать волновые функции «по шкале $k/2\pi$ » (т. е. условием (33,4)), то нормировочный коэффициент C_{kl} равен

$$C_{kl} = 2ke^{\pi/2k} \left| \Gamma \left(l + 1 - \frac{i}{k} \right) \right|. \quad (36,22)$$

Действительно, асимптотическое выражение R_{kl} при больших r (первый член разложения (36,21)) тогда имеет вид

$$\begin{aligned} R_{kl} &\approx \frac{2}{r} \sin \left(kr + \frac{1}{k} \ln 2kr - \frac{\pi}{2} l + \delta_l \right), \\ \delta_l &= \arg \Gamma \left(l + 1 - \frac{i}{k} \right) \end{aligned} \quad (36,23)$$

в согласии с общим видом (33,20) нормированных волновых функций непрерывного спектра в центрально-симметричном поле. Выражение (36,23) отличается от (33,20) наличием логарифмического члена в аргументе у синуса; поскольку, однако, $\ln r$ растет при увеличении r медленно по сравнению с самим r , то при вычислении нормировочного интеграла, расходящегося на бесконечности, наличие этого члена несущественно.

Модуль Γ -функции, входящий в выражение (36,22) для нормировочного множителя, может быть выражен через элементарные функции. Воспользовавшись известными свойствами Γ -функций

$$\Gamma(z+1) = z\Gamma(z), \quad \Gamma(z)\Gamma(1-z) = \frac{\pi}{\sin \pi z},$$

имеем

$$\begin{aligned} \Gamma \left(l + 1 + \frac{i}{k} \right) &= \left(l + \frac{i}{k} \right) \dots \left(1 + \frac{i}{k} \right) \frac{i}{k} \Gamma \left(\frac{i}{k} \right), \\ \Gamma \left(l + 1 - \frac{i}{k} \right) &= \left(l - \frac{i}{k} \right) \dots \left(1 - \frac{i}{k} \right) \Gamma \left(1 - \frac{i}{k} \right) \end{aligned}$$

и далее

$$\begin{aligned} \left| \Gamma \left(l + 1 - \frac{i}{k} \right) \right| &= \left[\Gamma \left(l + 1 - \frac{i}{k} \right) \Gamma \left(l + 1 + \frac{i}{k} \right) \right]^{1/2} = \\ &= \sqrt{\frac{\pi}{k}} \prod_{s=1}^l \sqrt{s^2 + \frac{1}{k^2}} \operatorname{sh}^{-1/2} \frac{\pi}{k}. \end{aligned}$$

Таким образом,

$$C_{kl} = \left[\frac{8\pi k}{1 - e^{-2\pi/k}} \right]^{1/2} \prod_{s=1}^l \sqrt{s^2 + \frac{1}{k^2}} \quad (36,24)$$

(при $l = 0$ произведение заменяется на 1).

Предельным переходом $k \rightarrow 0$ можно получить радиальную функцию для особого случая равной нулю энергии. При $k \rightarrow 0$

$$\begin{aligned} F\left(\frac{i}{k} + l + 1, 2l + 2, 2ikr\right) &\rightarrow F\left(\frac{i}{k}, 2l + 2, 2ikr\right) = \\ &= 1 - \frac{2r}{(2l + 2)1!} + \frac{(2r)^2}{(2l + 2)(2l + 3)2!} - \dots = \\ &= (2l + 1)!(2r)^{-l-1/2} J_{2l+1}(\sqrt{8r}), \end{aligned}$$

где J_{2l+1} — функция Бесселя. Коэффициенты C_{hl} (36,24) при $k \rightarrow 0$ сводятся к

$$C_{hl} \approx \sqrt{8\pi} k^{-l+1/2}.$$

Отсюда находим

$$\left. \frac{R_{hl}}{\sqrt{k}} \right|_{k \rightarrow 0} = \sqrt{\frac{4\pi}{r}} J_{2l+1}(\sqrt{8r}). \quad (36,25)$$

Асимптотический вид этой функции при больших r^1)

$$\left. \frac{R_{hl}}{\sqrt{k}} \right|_{k \rightarrow 0} = \left(\frac{8}{r^3}\right)^{1/4} \sin\left(\sqrt{8r} - l\pi - \frac{\pi}{4}\right). \quad (36,26)$$

Множитель \sqrt{k} исчезает при переходе к нормировке «по шкале энергии», т. е. от функций R_{hl} к функции R_{El} согласно (33,5); именно функция R_{El} остается конечной в пределе $E \rightarrow 0$.

В кулоновом поле отталкивания ($U = \alpha/r$) имеется только непрерывный спектр положительных собственных значений энергии. Уравнение Шредингера в этом поле может быть формально получено из уравнения для поля притяжения изменением знака у r . Поэтому волновые функции стационарных состояний получают непосредственно из (36,18) посредством этой же замены. Нормировочный коэффициент снова определяется по асимптотическому выражению и в результате получается

$$R_{hl} = \frac{C_{hl}}{(2l+1)!} (2kr)^l e^{ikr} F\left(\frac{i}{k} + l + 1, 2l + 2, -2ikr\right),$$

$$C_{hl} = 2ke^{-\pi/2k} \left| \Gamma\left(l + 1 + \frac{i}{k}\right) \right| = \left(\frac{8\pi k}{e^{2\pi/k} - 1}\right)^{1/2} \prod_{s=1}^l \sqrt{s^2 + \frac{1}{k^2}}. \quad (36,27)$$

¹⁾ Отметим, что эта функция соответствует квазиклассическому приближению (§ 49), примененному к движению в области $(l + 1/2)^2 \ll r \ll k^{-2}$.

Асимптотическое выражение этой функции при больших r имеет вид

$$R_{kl} \approx \frac{2}{r} \sin \left(kr - \frac{1}{k} \ln 2kr - \frac{l\pi}{2} + \delta_l \right), \quad (36,28)$$

$$\delta_l = \arg \Gamma \left(l + 1 + \frac{i}{k} \right).$$

Природа кулонова вырождения

При классическом движении частицы в кулоновом поле имеет место специфический для этого поля закон сохранения; в случае поля притяжения

$$A = \frac{r}{r} - |\mathbf{p}^2| = \text{const} \quad (36,29)$$

(см. I, § 15). В квантовой механике этой величине отвечает оператор

$$\hat{A} = \frac{r}{r} - \frac{1}{2} (\hat{p}^2 - \hat{l}^2) \quad (36,30)$$

коммутативный, как легко проверить, с гамильтонианом $\hat{H} = \hat{p}^2/2 - 1/r$.

Прямое вычисление приводит к следующим правилам коммутации для операторов \hat{A}_i друг с другом и с операторами момента:

$$\{\hat{l}_i, \hat{A}_k\} = ie_{ikl} \hat{A}_l, \quad \{\hat{A}_i, \hat{A}_k\} = -2i\hat{H}e_{ikl} \hat{l}_l. \quad (36,31)$$

Некоммутативность операторов \hat{A}_i друг с другом означает, что величины A_x, A_y, A_z не могут иметь в квантовой механике одновременно определенных значений. Каждый из этих операторов, скажем \hat{A}_z , коммутативен с такой же компонентой момента \hat{l}_z , но некоммутативен с оператором квадрата момента \hat{l}^2 . Наличие новой сохраняющейся величины, не измеримой одновременно с другими сохраняющимися величинами, приводит (§ 10) к дополнительному вырождению уровней, — это и есть специфическое для кулонова поля «случайное» вырождение дискретных уровней энергии.

Происхождение этого вырождения можно сформулировать также и в терминах той повышенной симметрии (по сравнению с симметрией по отношению к пространственным вращениям), которой обладает кулонова задача в квантовой механике (В. А. Фок, 1935).

Для этого замечаем, что для состояний дискретного спектра с фиксированной отрицательной энергией можно заменить \hat{H} в правой стороне последнего соотношения (36,31) на E и ввести

вместо \hat{A}_i операторы $\hat{u}_i = \hat{A}_i / \sqrt{-2E}$. Для них правила коммутации принимают вид

$$\{I_i, \hat{u}_k\} = ie_{ikl}\hat{u}_l, \quad \{\hat{u}_i, \hat{u}_k\} = ie_{ikh}I_l. \quad (36,32)$$

Вместе с правилом $\{I_i, I_k\} = ie_{ihl}I_l$ эти соотношения формально совпадают с правилами коммутации операторов бесконечно малых поворотов в четырехмерном евклидовом пространстве¹⁾. Это и есть симметрия кулоновой задачи в квантовой механике²⁾.

Из соотношений коммутации (36,32) можно снова получить выражение для уровней энергии в кулоновом поле³⁾. Перепишем их, введя вместо \hat{I} и \hat{u} операторы

$$\hat{j}_1 = \frac{1}{2}(\hat{I} + \hat{u}), \quad \hat{j}_2 = \frac{1}{2}(\hat{I} - \hat{u}). \quad (36,33)$$

Для них имеем

$$\{\hat{j}_{1i}, \hat{j}_{1k}\} = ie_{ihl}\hat{j}_{1l}, \quad \{\hat{j}_{2i}, \hat{j}_{2k}\} = ie_{ihl}\hat{j}_{2l}, \quad \{\hat{j}_{1i}, \hat{j}_{2k}\} = 0. \quad (36,34)$$

Эти правила формально совпадают с правилами коммутации двух независимых векторов трехмерного момента импульса. Поэтому собственные значения каждого из квадратов \hat{j}_1^2 и \hat{j}_2^2 равны $j_1(j_1 + 1)$ и $j_2(j_2 + 1)$, где $j_1, j_2 = 0, 1/2, 1, 3/2, \dots$ ⁴⁾. С другой стороны, по определению операторов \hat{u} и $\hat{I} = [\hat{r}\hat{p}]$, находим после простого вычисления:

$$\begin{aligned} \hat{I}\hat{u} = \hat{u}\hat{I} &= 0, \\ \hat{I}^2 + \hat{u}^2 &= -1 - \frac{1}{2E} \end{aligned}$$

(при вычислении суммы $\hat{I}^2 + \hat{u}^2$ снова заменено \hat{H} на E). Отсюда

$$j_1^2 = j_2^2 = -\frac{1}{4}\left(1 + \frac{1}{2E}\right) = j(j+1)$$

(где $j \equiv j_1 = j_2$) и затем $E = -1/2(2j+1)^2$. Обозначив

$$2j+1 = n, \quad n = 1, 2, 3, \dots, \quad (36,35)$$

¹⁾ При этом I_x, I_y, I_z играют роль операторов бесконечно малых поворотов в плоскостях yz, xz, xy четырехмерной декартовой системы координат x, y, z, u , а $\hat{u}_x, \hat{u}_y, \hat{u}_z$ — роль операторов бесконечно малых поворотов в плоскостях xu, yu, zu .

²⁾ В явном виде эта симметрия проявляется в волновых функциях в импульсном представлении: см. В. А. Фок, Изв. АН СССР, серия физ., № 2, стр. 169 (1935); Zs. f. Physik 98, 145 (1935).

³⁾ Этот вывод в основном совпадает с выводом Паули (1926).

⁴⁾ Здесь мы несколько забегаем вперед и используем свойства момента, о которых будет идти речь в § 54 (возможность существования целых и полуполых значений l).

приходим к требуемому результату $E = -1/2n^2$. Кратность вырождения уровней равна, как и следовало: $(2j_1 + 1)(2j_2 + 1) = (2j + 1)^2 = n^2$. Наконец, поскольку $\hat{I} = \hat{j}_1 + \hat{j}_2$, то при заданном $j_1 = j_2 = (n - 1)/2$ орбитальный момент l пробегает значения от 0 до $2j = n - 1$ ¹⁾.

Задачи

1. Определить распределение вероятностей различных значений импульса в основном состоянии атома водорода.

Решение²⁾. Волновая функция основного состояния

$$\psi = R_{10}Y_{00} = \frac{1}{\sqrt{\pi}} e^{-r}.$$

Волновая функция этого же состояния в p -представлении получается отсюда как интеграл

$$a(p) = \int \psi(r) e^{-i\mathbf{p}\mathbf{r}} dV$$

(см. (15,10)). Интеграл вычисляется путем перехода к сферическим координатам с полярной осью вдоль p ; в результате получаем

$$a(p) = \frac{8\sqrt{\pi}}{(1+p^2)^2},$$

а плотность вероятности в p -пространстве есть $|a(p)|^2/(2\pi)^3$.

2. Определить средний потенциал поля, создаваемого ядром и электроном в основном состоянии атома водорода.

Решение. Средний потенциал ϕ_e , создаваемый «электронным облаком» в произвольной точке r , проще всего определяется как сферически-симметричное

¹⁾ «Случайное» вырождение уровней с различными значениями момента l имеет место также и для движения в центрально-симметричном поле $U = m\omega^2 r^2/2$ (пространственный осциллятор, см. задачу 4 § 33). Это вырождение тоже связано с дополнительной симметрией гамильтониана. В данном случае эта симметрия возникает в результате того, что в $\hat{H} = \hat{p}^2/2m + m\omega^2 r^2/2$ как операторы \hat{p}_i , так и координаты x_i входят в виде суммы квадратов. Введя вместо них операторы

$$a_i = \frac{m\omega x_i + i\hat{p}_i}{\sqrt{2m\hbar\omega}}, \quad a_i^\dagger = \frac{m\omega x_i - i\hat{p}_i}{\sqrt{2m\hbar\omega}},$$

получим

$$\hat{H} = \hbar\omega \left[\hat{a}^\dagger \hat{a} + \frac{3}{2} \right].$$

Это выражение инвариантно по отношению к любым унитарным преобразованиям операторов a_i^\dagger и a_i , составляющим совокупность (группу) более широкую, чем группа трехмерных вращений (по отношению к которой инвариантен гамильтониан частицы во всяком центрально-симметричном поле).

Отметим также, что специфике кулонова и осцилляторного полей в квантовой механике (наличие случайного вырождения) отвечает в классической механике специфика, состоящая в существовании в этих (и только в этих) полях замкнутых траекторий частиц.

²⁾ В задачах 1 и 2 пользуемся атомными единицами.

решение уравнения Пуассона с плотностью заряда $\rho = -|\psi|^2$:

$$\frac{1}{r} \frac{d^2}{dr^2} (r\psi_e) = 4e^{-2r}.$$

Интегрируя это уравнение, выбирая постоянные так, чтобы $\psi_e(0)$ было конечным, а $\psi_e(\infty) = 0$ и прибавляя потенциал поля ядра, получим

$$\psi = \frac{1}{r} + \psi_e(r) = \left(\frac{1}{r} + 1\right) e^{-2r}.$$

При $r \ll 1$ имеем $\psi \approx 1/r$ (поле ядра), а при $r \gg 1$ потенциал $\psi \approx e^{-2r}$ (экранирование ядра электроном).

3. Определить уровни энергии частицы, движущейся в центрально-симметричном поле с потенциальной энергией $U = A/r^2 - B/r$ (рис. 11).

Решение. Спектр положительных энергий непрерывен, а отрицательных — дискретен; рассматриваем последний. Уравнение Шредингера для радиальной функции:

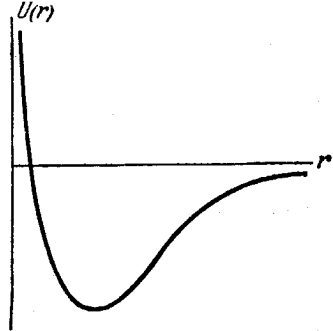


Рис. 11

$$\frac{d^2R}{dr^2} + \frac{2}{r} \frac{dR}{dr} + \frac{2m}{\hbar^2} \left(E - \frac{\hbar^2}{2m} l(l+1) \frac{1}{r^2} - \frac{A}{r^2} + \frac{B}{r} \right) R = 0. \quad (1)$$

Вводим новую переменную

$$\rho = \frac{2\sqrt{-2mE}}{\hbar} r$$

и обозначения

$$\frac{2mA}{\hbar^2} + l(l+1) = s(s+1), \quad (2)$$

$$\frac{B}{\hbar} \sqrt{\frac{m}{-2E}} = n. \quad (3)$$

Тогда уравнение (1) приобретает вид

$$R'' + \frac{2}{\rho} R' + \left(-\frac{1}{4} + \frac{n}{\rho} - \frac{s(s+1)}{\rho^2} \right) R = 0,$$

формально совпадающий с (36,4). Поэтому сразу заключаем, что удовлетворяющее необходимым условиям решение есть

$$R = \rho^s e^{-\rho/2} F(-n+s+1, 2s+2, \rho),$$

причем $n - s - 1 = \rho$ должно быть целым положительным числом (или нулем), а под s надо понимать положительный корень уравнения (2). Согласно определению (3) получаем, следовательно, уровни энергии

$$-E_p = \frac{2B^2m}{\hbar^2} \left[2\rho + 1 + \sqrt{(2l+1)^2 + \frac{8mA}{\hbar^2}} \right]^{-2}.$$

4. То же при $U = \frac{A}{r^2} + Br^2$ (рис. 12).

Решение. Имеется только дискретный спектр. Уравнение Шредингера будет следующим:

$$\frac{d^2 R}{dr^2} + \frac{2}{r} \frac{dR}{dr} + \frac{2m}{\hbar^2} \left(E - \frac{\hbar^2 l(l+1)}{2mr^2} - \frac{A}{r^2} - Br^2 \right) R = 0.$$

Вводя переменную

$$\xi = \frac{\sqrt{2mB}}{\hbar} r^2$$

и обозначения

$$l(l+1) + \frac{2mA}{\hbar^2} = 2s(2s+1),$$

$$\sqrt{\frac{2m}{B}} \frac{E}{\hbar} = 4(n+s) + 3,$$

получаем уравнение

$$\xi R'' + \frac{3}{2} R' + \left[n + s + \frac{3}{4} - \frac{\xi}{4} - \frac{s \left(s + \frac{1}{2} \right)}{\xi} \right] R = 0.$$

Искомое решение ведет себя при $\xi \rightarrow \infty$ асимптотически, как $e^{-\xi/2}$, а при малых ξ пропорционально ξ^s , где под s надо понимать положительное значение

$$s = \frac{1}{4} \left[-1 + \sqrt{(2l+1)^2 + \frac{8mA}{\hbar^2}} \right].$$

Поэтому ищем решение в виде

$$R = e^{-\xi/2} \xi^s w$$

и получаем для w уравнение

$$\xi w'' + \left(2s + \frac{3}{2} - \xi \right) w' + nw = 0,$$

откуда

$$w = F \left(-n, 2s + \frac{3}{2}, \xi \right),$$

причем n должно быть целым неотрицательным числом. Для уровней энергии получаем, следовательно, бесконечное множество равноотстоящих значений

$$E_n = \hbar \sqrt{\frac{B}{2m}} \left[4n + 2 + \sqrt{(2l+1)^2 + \frac{8mA}{\hbar^2}} \right], \quad n = 0, 1, 2, \dots$$

§ 37. Движение в кулоновом поле (параболические координаты)

Разделение переменных в уравнении Шредингера, написанном в сферических координатах, всегда возможно для движения в любом центрально-симметричном поле. В случае кулонова поля разделение переменных оказывается возможным также и в так называемых *параболических* координатах. Решение задачи о движении в кулоновом поле в параболических координатах полезно

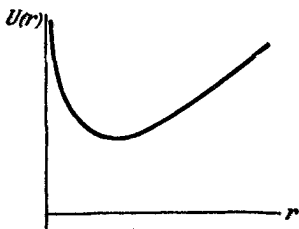


Рис. 12