

нить все кажущиеся противоречия между различными сторонами поведения реальных частиц. С помощью квазиклассического приближения мы можем непосредственно проследить за тем, при каких условиях и с какой степенью точности можно перейти к классическому описанию движения частиц в тех или иных задачах.

Вместе с тем оно дает сравнительно простой способ приближенного описания квантовых систем, в частности частиц высокой энергии, нахождения энергетических уровней и т. п.

§ 42. Прохождение через потенциальный барьер

В § 13 мы рассмотрели прохождение микрочастицы через прямоугольный потенциальный барьер. В этом параграфе мы получим более общие формулы для случая прохождения частиц через потенциальные барьеры произвольной формы (рис. 14). Мы будем предполагать, что энергии частиц E достаточно велики, а ход потенциальной энергии является достаточно плавным для того, чтобы во всем пространстве, за исключением лишь небольших областей около точек поворота a и b , были выполнены условия применимости квазиклассического приближения. Пусть частица падает на барьер, двигаясь слева направо вдоль оси x . Тогда в области за точкой поворота a , т. е. при $x > a$, должна существовать только волна, распространяющаяся в положительном направлении оси x (в этой области нет отраженной волны). Квазиклассическая волновая функция при $x > a$ может быть взята в виде суперпозиции выражений (40,8) и (40,13)

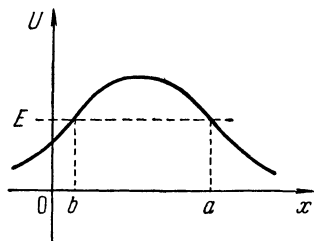


Рис. 14.

$$\Psi(x) = 2C \frac{1}{\sqrt{p}} \cos \left(\frac{1}{\hbar} \int_a^x p \, dx - \frac{\pi}{4} \right) + B \frac{1}{\sqrt{p}} \cos \left(\frac{1}{\hbar} \int_a^x p \, dx + \frac{\pi}{4} \right). \quad (42,1)$$

Поскольку на больших расстояниях от точки a импульс p изменяется мало, каждое слагаемое в (42,1) является наложением двух плоских волн, распространяющихся в противоположных направлениях. Легко видеть, что суперпозиция (42,1) описывает волну, распространяющуюся слева направо лишь при условии

$$B = -2Ci.$$

При этом

$$\psi = \frac{2C}{V\rho} e^{i\left(\frac{1}{\hbar} \int_a^x \rho dx - \frac{\pi}{4}\right)} \quad (x > a). \quad (42,2)$$

Найдем квазиклассическую волновую функцию в области $b < x < a$. Беря суперпозицию (40,8) и (40,13) и учитывая найденное соотношение между B и C , получаем

$$\psi(x) = C \left\{ \frac{1}{V|\rho|} e^{-\frac{1}{\hbar} \int_x^a |\rho| dx} + \frac{2}{iV|\rho|} e^{\frac{1}{\hbar} \int_x^a |\rho| dx} \right\} \quad (b < x < a). \quad (42,3)$$

Это соотношение удобно переписать в виде

$$\psi(x) = C \frac{1}{V|\rho|} \left\{ e^{-L} e^{\frac{1}{\hbar} \int_b^x |\rho| dx} - 2ie^L e^{-\frac{1}{\hbar} \int_b^x |\rho| dx} \right\} \quad (b < x < a), \quad (42,4)$$

где

$$L = \frac{1}{\hbar} \int_b^a |\rho| dx.$$

Пользуясь теперь соотношениями (40,9) и (40,14), не представляет труда получить выражение для волновой функции в области перед барьером

$$\begin{aligned} \psi(x) &= \frac{4C}{iV\rho} e^L \cos\left(\frac{1}{\hbar} \int_x^b \rho dx - \frac{\pi}{4}\right) + \\ &+ C \frac{1}{V\rho} e^{-L} \cos\left(\frac{1}{\hbar} \int_x^b \rho dx + \frac{\pi}{4}\right) = \\ &= \frac{2C}{iV\rho} \left\{ \left(e^L - \frac{1}{4} e^{-L}\right) e^{i\left(\frac{1}{\hbar} \int_x^b \rho dx - \frac{\pi}{4}\right)} + \right. \\ &\left. + \left(e^L + \frac{1}{4} e^{-L}\right) e^{-i\left(\frac{1}{\hbar} \int_x^b \rho dx - \frac{\pi}{4}\right)} \right\} \quad (x < b). \quad (42,5) \end{aligned}$$

Итак, мы представили волновую функцию в области перед барьером в виде суперпозиции падающей и отраженной волн. Определим теперь коэффициент прохождения D частиц через

барьер. Пользуясь (42,2), вычисляем плотность потока частиц, прошедших через барьер $j_{\text{пр}}$

$$j_{\text{пр}} = 4 |C|^2 \frac{1}{m}. \quad (42,6)$$

Плотность потока падающих частиц в соответствии с (42,5) равна

$$j_{\text{пад}} = 4 |C|^2 \frac{1}{m} \left(e^L + \frac{1}{4} e^{-L} \right)^2. \quad (42,7)$$

Следовательно, для коэффициента прохождения D получаем следующее выражение:

$$D = \frac{j_{\text{пр}}}{j_{\text{пад}}} = \frac{e^{-2L}}{\left(1 + \frac{1}{4} e^{-2L} \right)^2}. \quad (42,8)$$

Для достаточно широкого потенциального барьера $e^{-2L} \ll 1$, и мы получаем

$$D = e^{-2L} = e^{-\frac{2}{\hbar} \int_a^b p dx}. \quad (42,9)$$

Отметим, что если потенциальная энергия с одной стороны барьера меняется достаточно быстро, так что квазиклассическое приближение неприменимо, то в выражении (42,9) появится предэкспоненциальный множитель. Однако основной экспоненциальный множитель не меняется. Формула (42,9) широко применяется в квантовой механике для вычисления вероятностей прохождения частиц через потенциальные барьеры.

В виде примера рассмотрим теорию α -распада. Хорошо известно, что все тяжелые ядра с массовыми числами порядка двухсот оказываются нестабильными по отношению к α -распаду. Вероятность распада сильно зависит от энергии вылетающих α -частиц и изменяется в очень широких пределах. Так, если вероятность распада характеризовать периодом полураспада τ , то у Po^{234} , испускающего α -частицы с энергией 7,8 Мэв, τ равно $1,6 \cdot 10^{-4}$ сек, а у Th^{232} при энергии α -частиц, равной 4 Мэв, τ равно $1,4 \cdot 10^{10}$ лет. Такая резкая зависимость вероятности α -распада от энергии объясняется тем, что частица для вылета из ядра должна пройти через потенциальный барьер¹⁾. Действительно, упрощая рассмотрение, мы можем предположить, что исходное ядро уже содержит готовую α -частицу. При этом задача сводится к вычислению вероятности того, что α -частица покинет исходное, материнское ядро.

¹⁾ R. Gurney, E. Condon, Nature 122, 439 (1928); Phys. Rev. 33, 127 (1929).

Обозначим через $U(r)$ энергию взаимодействия α -частицы с оставшимся дочерним ядром. На малых расстояниях $U(r)$ сводится к потенциалу ядерных сил, который мы будем считать постоянным и равным U_0 , а на больших расстояниях — к кулоновскому взаимодействию α -частицы и оставшегося ядра (рис. 15)

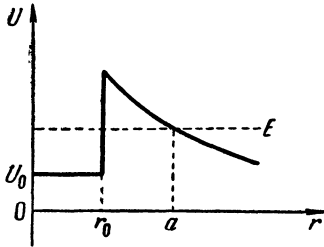


Рис. 15.

$$U(r) = \begin{cases} \frac{2Ze^2}{r} & (r > r_0), \\ U_0 & (r \leq r_0), \end{cases}$$

где r_0 — расстояние порядка размера ядра.

Воспользовавшись формулой (42,9), мы можем найти для α -частиц вероятность прохождения через потенциальный барьер. То обстоятельство, что формула (42,9) выведена для одномерного движения, здесь не существенно, как мы установили в § 35, что радиальное движение сводится к одномерному с некоторой эффективной потенциальной энергией.

Для простоты мы рассмотрим случай, когда $l = 0$, так что центробежная энергия в расчеты не войдет (см. также следующий параграф). Тогда имеем

$$D = \exp \left\{ -\frac{2}{\hbar} \int_{r_0}^a \sqrt{2\mu \left(\frac{2Ze^2}{r} - E \right)} dr \right\} = e^{-2L}, \quad (42,10)$$

где точка поворота a определяется условием $a = \frac{2Ze^2}{E}$, а μ — приведенная масса α -частицы и дочернего ядра. Вычислим интеграл L :

$$L = \sqrt{\frac{4\mu Ze^2}{\hbar^2}} \int_{r_0}^a \sqrt{1 - \frac{E}{U_{\max}} \frac{r}{r_0} \frac{dr}{\sqrt{r}}},$$

где

$$U_{\max} = \frac{2Ze^2}{r_0}.$$

Произведя замену переменных $\sqrt{\frac{E}{U_{\max}} \frac{r}{r_0}} = \sin \alpha$, легко получим:

$$L = \frac{2Ze^2}{\hbar v} (\pi - 2\alpha_0 - \sin 2\alpha_0), \quad (42,11)$$

где

$$\sin \alpha_0 = \sqrt{\frac{E}{U_{\max}}}$$

и $v = \sqrt{2E/\mu}$ — скорость α -частицы, если пренебречь отличием приведенной массы μ от массы α -частицы. Таким образом, вероятность прохождения α -частицы через барьер дается выражением

$$D = \exp \left\{ -\frac{4Ze^2}{\hbar v} (\pi - 2\alpha_0 - \sin 2\alpha_0) \right\}. \quad (42,12)$$

Вероятность α -распада λ мы получим, если умножим вероятность D прохождения через барьер на вероятность α -распада при отсутствии барьера ν

$$\lambda = \nu D.$$

Величину ν трудно вычислить сколько-нибудь точно. Существенно, однако, что очень сильная зависимость вероятности распада от энергии α -частицы заключена в множителе D . Качественно эта зависимость хорошо подтверждается экспериментом.

Заметим, наконец, что подобные же рассуждения применимы и к случаю спонтанного деления тяжелых ядер.

§ 43. Квазиклассическое движение в центрально-симметричном поле

Определим приближенное выражение для радиальной составляющей волновой функции $R(r)$ или функции $\chi(r) = rR$ при условии, что потенциальная энергия $U(r)$ удовлетворяет условию квазиклассичности. При этом мы можем воспользоваться уже выведенными соотношениями, поскольку функция $\chi(r)$, как мы знаем (см. § 35), описывается одномерным волновым уравнением Шредингера с эффективной потенциальной энергией

$$U_{\text{эфф}}(r) = U(r) + \frac{\hbar^2 l(l+1)}{2mr^2}.$$

При этом нужно, конечно, учитывать, что координата r , в отличие от x , меняется от 0 до ∞ . При $l = 0$ имеем $U_{\text{эфф}}(r) = U(r)$. Если условия квазиклассичности выполняются вплоть до точки $r = 0$, то соответствующая волновая функция легко может быть получена. Действительно, условие конечности волновой функции в нуле дает $\chi(0) = 0$ и, пользуясь (40,27), получаем:

$$\chi(r) = C \frac{1}{\sqrt{2m(E-U(r))}} \sin \left(\frac{1}{\hbar} \int_0^r \sqrt{2m(E-U(r))} dr \right). \quad (43,1)$$

В более общем случае $l \neq 0$ условию квазиклассичности должна удовлетворять эффективная потенциальная энергия $U_{\text{эфф}}(r)$. Если считать, что на малых расстояниях основную роль