

и поскольку

$$\frac{d\Omega_1}{d\Omega} = \left| \frac{d(\cos \theta_1)}{d(\cos \theta)} \right|,$$

находим, применяя соотношение (22):

$$\sigma_1(\Omega_1) = \sigma(\Omega) \frac{d\Omega}{d\Omega_1} = \frac{(1 + 2\tau \cos \theta + \tau^2)^{3/2}}{|1 + \tau \cos \theta|} |f(\Omega)|^2. \quad (26)$$

Раздел II. РАССЕЯНИЕ ЦЕНТРАЛЬНЫМ ПОТЕНЦИАЛОМ. ФАЗОВЫЕ СДВИГИ

§ 8. Разложение по парциальным волнам. Метод фазовых сдвигов

Рассмотрим рассеяние частицы *центрально-симметричным потенциалом* $V(r)$. Для вычисления эффективного сечения необходимо найти асимптотическую форму стационарной волны рассеяния ψ . С этой целью будем решать уравнение Шредингера в сферических координатах.

Направление начального волнового вектора \mathbf{k} в данном случае является осью вращательной симметрии задачи. Если выбрать это направление в качестве полярной оси, то волна ψ и амплитуда рассеяния f не будут зависеть от угла φ . Разложим эти величины в ряды по полиномам Лежандра:

$$\psi(r, \theta) = \sum_l \frac{y_l(r)}{r} P_l(\cos \theta), \quad (27)$$

$$f(\theta) = \sum_l f_l P_l(\cos \theta). \quad (28)$$

Введем следующие обозначения:

$$\varepsilon = k^2 = \frac{2m}{\hbar^2} E, \quad U(r) = \frac{2m}{\hbar^2} V(r).$$

Тогда y_l есть регулярное решение радиального уравнения

$$\left[\frac{d^2}{dr^2} + \left(\varepsilon - U(r) - \frac{l(l+1)}{r^2} \right) \right] y_l = 0 \quad (29)$$

с асимптотическим поведением

$$y_l \underset{r \rightarrow \infty}{\sim} a_l \sin \left(kr - \frac{l}{2} \pi + \delta_l \right). \quad (30)$$

Фазовые сдвиги δ_l определяются единственным образом по радиальному уравнению. Постоянная a_l должна быть выбрана так, чтобы функция $\psi(r, \theta)$ имела надлежащую асимптотическую форму. Пользуясь разложениями (IX.35) и (28), можно

выразить асимптотическую форму ψ в виде ряда по полиномам Лежандра:

$$e^{ikr} + f(\theta) \frac{e^{ikr}}{r} = \sum_l \left[(2l+1) i^l j_l(kr) + f_l \frac{e^{ikr}}{r} \right] P_l(\cos \theta).$$

Если учесть также асимптотическое выражение для $j_l(kr)$, то можно переписать этот ряд, разделяя сходящиеся и расходящиеся волны, в форме

$$r\psi(r, \theta) \sim \sum_l \left[(-1)^{l+1} \frac{2l+1}{2ik} e^{-ikr} + \left(\frac{2l+1}{2ik} + f_l \right) e^{ikr} \right] P_l(\cos \theta).$$

В асимптотической области функция y_l должна быть равна выражению в квадратных скобках в правой части этой формулы. Это условие фиксирует a_l однозначно и позволяет выразить f_l как функцию фазовых сдвигов. Последовательно имеем

$$a_l = i^l \frac{2l+1}{k} e^{i\delta_l}, \quad f_l = \frac{2l+1}{k} e^{i\delta_l} \sin \delta_l.$$

Подставляя последнее соотношение в (28), находим искомое выражение

$$f(\theta) = \lambda \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) e^{i\delta_l} \sin \delta_l P_l(\cos \theta), \quad (31)$$

здесь λ — начальная длина волны ($\lambda = 1/k$).

Полезно сравнить асимптотическую форму y_l/r , т. е. коэффициент разложения по полиномам Лежандра функции ψ , соответствующего моменту импульса l , с соответствующим коэффициентом разложения плоской волны e^{ikr} , а именно $(2l+1) i^l j_l(kr)$:

$$\frac{y_l}{r} \sim \frac{(2l+1)}{2ikr} \left((-1)^{l+1} e^{-ikr} + e^{2i\delta_l} e^{ikr} \right),$$

$$(2l+1) i^l j_l(kr) \sim \frac{2l+1}{2ikr} \left((-1)^{l+1} e^{-ikr} + e^{ikr} \right).$$

Обе эти функции, как видим, являются суперпозициями сходящейся и расходящейся волн равной интенсивности. Сходящиеся волны, очевидно, одинаковы для обеих функций. Однако член расходящейся волны в стационарном состоянии рассеяния отличается от соответствующего члена в плоской волне фазовым множителем $\exp(2i\delta_l)$: влияние рассеивающего потенциала сводится к сдвигу фазы каждой парциальной расходящейся волны.

Дифференциальное эффективное сечение рассеяния получается как квадрат модуля функции $f(\theta)$:

$$\sigma(\Omega) = \kappa^2 \sum_{l, l'} (2l+1)(2l'+1) e^{i(\delta_l - \delta_{l'})} \sin \delta_l \times \\ \times \sin \delta_{l'} P_l(\cos \theta) P_{l'}(\cos \theta). \quad (32)$$

Интегрируя по углам (θ, φ) , получаем полное эффективное сечение. Учитывая соотношения ортогональности полиномов Лежандра, полное сечение можно выразить в виде ряда

$$\sigma_{\text{полн}} = 4\pi \kappa^2 \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) \sin^2 \delta_l, \quad (33)$$

каждый член которого

$$\sigma_l = 4\pi (2l+1) \kappa^2 \sin^2 \delta_l \quad (34)$$

дает вклад в рассеяние парциальной волны с моментом импульса l . Отметим неравенство

$$\sigma_l \leq 4\pi (2l+1) \kappa^2. \quad (35)$$

Максимальное значение σ_l достигается при

$$\delta_l = (n + 1/2)\pi \quad (n - \text{целое число}).$$

§ 9. Квазиклассическое представление рассеяния. Прицельный параметр

Рассмотрим рассеяние классической частицы в поле центральной силы. Если энергия падающей частицы фиксирована $E = p^2/2m$, то каждая траектория характеризуется своим прицельным параметром b , определяемым как расстояние от силового центра C до прямой, положение которой определяется начальным импульсом p_0 (рис. 33). При таком столкновении момент импульса L является постоянной движения, причем b прямо пропорционален L

$$L = bp.$$

Рис. 33. Рассеяние классической частицы на силовом центре C ; p_0 — начальный импульс, b — прицельный параметр.

Если поле сил имеет ограниченный радиус действия r_0 : $V(r) = 0$ для $r > r_0$, то падающая частица испытывает отклонение траектории при $b < r_0$ и не испытывает его при $b > r_0$. Отклоняются частицы с достаточно малым моментом импульса.

Столкновение в квантовой теории имеет существенно иную природу: это в основе своей явление рассеяния волн. Однако

в тех случаях, когда рассеивающий потенциал оказывается пренебрежимо малым на расстояниях, превышающих некоторый радиус r_0 (причем не требуется точного обращения в нуль), квантовое рассеяние имеет много общего с явлением рассеяния пучка классических частиц потенциалом конечного радиуса действия r_0 . Как общее правило, вклад σ_l парциальной волны l пренебрежимо мал¹¹⁾, если $l\lambda \geq r_0$; если же $l\lambda \leq r_0$, то эта величина может принимать все значения от 0 до максимального

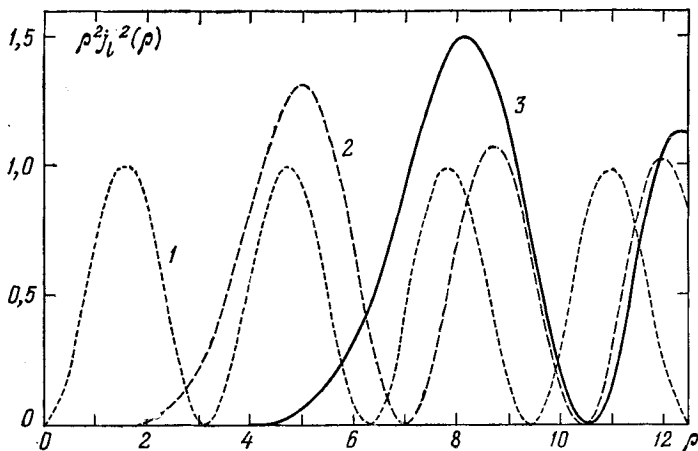


Рис. 34. График функции $\rho^2 j_l^2(\rho)$ для $l=0$ (кривая 1), 3 (кривая 2) и 6 (кривая 3).

значения $4\pi(2l+1)\lambda^2$. Согласно этому правилу существует некоторое сходство между вкладом волны l в рассеяние квантовой частицы и вкладом частиц с прицельным параметром между $l\lambda$ и $(l+1)\lambda$, т. е. моментом импульса от $l\hbar$ до $(l+1)\hbar$, при рассеянии пучка классических частиц.

Это правило основано на следующем полуклассическом рассуждении. Падающая волна представляет собой суперпозицию сферических волн с заданным моментом импульса. Радиальная часть члена, соответствующего парциальной волне l , пропорциональна $j_l(r/\lambda)$, следовательно, относительная вероятность нахождения частицы в сферическом слое $(r, r+dr)$ равна $r^2 j_l^2(r/\lambda)$. Эта вероятность очень мала, пока $r < \sqrt{l(l+1)}\lambda$, и колеблется между 0 и 1, когда $r > \sqrt{l(l+1)}\lambda$ (см. рис. 34).

¹¹⁾ Это правило не является абсолютным; мы встретим исключения из него при рассмотрении резонансного рассеяния в § 14.

Если $r_0 < l\lambda$, то волна практически не проникает в область действия потенциала и поэтому не испытывает его влияния.

Это рассуждение не является строгим. Более точные результаты относительно сходимости рядов (31) и (32) будут приведены в § 12. Но как бы то ни было, метод фазовых сдвигов особенно удобен при вычислении эффективных сечений в случае, когда радиус действия потенциала не превосходит нескольких длин волн.

Раздел III. ПОТЕНЦИАЛ ОГРАНИЧЕННОГО РАДИУСА ДЕЙСТВИЯ

§ 10. Сдвиг фазы и логарифмическая производная

Предположим, что потенциал $V(r)$ отличен от нуля только в некоторой ограниченной области пространства: $V(r) = 0$ при $r > r_0$.

Пусть q_l — значение в точке r_0 логарифмической производной регулярного в начале координат решения радиального уравнения (29):

$$q_l = \left. \frac{r}{y_l} \frac{dy_l}{dr} \right|_{r=r_0} \quad (36)$$

(это определение отличается от обычного множителем r). Мы знаем, что q_l — монотонно убывающая функция энергии (§ III.8), детальный вид этой функции зависит, естественно, от формы потенциала $V(r)$.

Однако условие равенства нулю потенциала при $r > r_0$ позволяет установить соотношение между q_l и δ_l , которое не зависит от конкретной формы потенциала $V(r)$: задания q_l достаточно для определения асимптотического поведения решения.

В дальнейшем предполагаем, что нормировка y_l выбирается так, чтобы

$$y_l \underset{r \rightarrow \infty}{\sim} \sin(kr - l\pi/2 + \delta_l). \quad (37)$$

Поэтому во внешней области

$$y_l = kr [\cos \delta_l j_l(kr) + \sin \delta_l n_l(kr)] \quad (r > r_0).$$

Для дальнейших выкладок удобно ввести обозначение $\xi = kr$ и ввести сходящиеся и расходящиеся волны

$$u_l^{(\pm)}(\xi) = \xi [n_l(\xi) \pm i j_l(\xi)] = \xi h_l^{(\pm)}(\xi),$$

вронскиан которых не зависит от ξ и равен

$$u^{(-)} \frac{d}{d\xi} u^{(+)} - u^{(+)} \frac{d}{d\xi} u^{(-)} = 2i. \quad (38)$$