

подстановке в правую сторону определения (125,5) получалось просто $f(\theta)$ (где теперь θ — угол между \mathbf{n}' и осью z). Представив δ -функцию в виде (124,3)

$$F = 4\delta(1 - \cos \theta) = \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) P_l(\cos \theta) \quad (125,17)$$

и применив к ней оператор \hat{f} , мы получим, как и следовало, амплитуду рассеяния в виде (123,14).

Наконец, сделаем еще следующее замечание. С математической точки зрения, условие унитарности (125,8) показывает, что не всякая наперед заданная функция $f(\mathbf{n}, \mathbf{n}')$ могла бы быть амплитудой рассеяния в каком-либо поле. В частности, не всякая функция $f(\theta)$ могла бы быть амплитудой рассеяния в каком-либо центральном поле. В силу (125,13) должно выполняться определенное соотношение между ее вещественной и мнимой частями. Если написать $f(\theta) = |f| e^{i\alpha}$, то при заданном для всех углов модуле $|f|$ соотношение (125,13) даст интегральное уравнение, из которого в принципе можно определить неизвестную фазу $\alpha(\theta)$. Другими словами, по известному для всех углов сечению рассеяния (квадрату $|f|^2$) можно в принципе восстановить и амплитуду. Это восстановление, однако, не вполне однозначно и определяет амплитуду лишь с точностью до замены

$$f(\theta) \rightarrow -f^*(\theta), \quad (125,18)$$

оставляющей инвариантным уравнение (125,13) и, конечно, не меняющей сечения $|f|^2$ (преобразование (125,18) эквивалентно одновременному изменению знака всех фаз δ_l в (123,11)). Эта неоднозначность, однако, устраняется, если амплитуда рассеяния рассматривается не только в зависимости от угла, но и от энергии. Мы увидим ниже (§ 128, 129), что аналитические свойства амплитуды как функции энергии не инвариантны относительно преобразования (125,18).

§ 126. Формула Борна

Сечение рассеяния может быть вычислено в общем виде в очень важном случае, когда рассеивающее поле может рассматриваться как возмущение¹⁾. В § 45 было показано, что это возможно при выполнении хотя бы одного из двух условий:

$$|U| \ll \frac{\hbar^2}{ma^2} \quad (126,1)$$

¹⁾ В развитой в § 123 общей теории это приближение соответствует случаю, когда все фазы δ_l малы; сверх того, необходимо, чтобы эти фазы могли быть вычислены из уравнения Шредингера, в котором потенциальная энергия рассматривается как возмущение (см. задачу 4).

или

$$|U| \ll \frac{\hbar v}{a} = \frac{\hbar^2}{ma^2} ka, \quad (126,2)$$

где a — радиус действия поля $U(r)$, а U — порядок его величины в основной области его существования. При выполнении первого условия рассматриваемое приближение применимо при всех скоростях. Из второго же условия видно, что оно во всяком случае применимо для достаточно быстрых частиц.

В соответствии с § 45 ищем волновую функцию в виде $\psi = \psi^{(0)} + \psi^{(1)}$, где $\psi^{(0)} = e^{ikr}$ соответствует падающей частице с волновым вектором $\mathbf{k} = \mathbf{p}/\hbar$. Из формулы (45,3) имеем

$$\psi^{(1)}(x, y, z) = -\frac{m}{2\pi\hbar^2} \int U(x', y', z') e^{i(\mathbf{k}r' + \mathbf{k}R)} \frac{dV'}{R}. \quad (126,3)$$

Выбрав рассеивающий центр в качестве начала координат, введем радиус-вектор \mathbf{R}_0 в точку наблюдения $\psi^{(1)}$ и обозначим посредством \mathbf{n}' единичный вектор в направлении \mathbf{R}_0 . Пусть радиус-вектор элемента объема dV' есть \mathbf{r}' , тогда $\mathbf{R} = \mathbf{R}_0 - \mathbf{r}'$. На больших расстояниях от центра $R_0 \gg r'$, так что

$$R = |\mathbf{R}_0 - \mathbf{r}'| \approx R_0 - \mathbf{r}'\mathbf{n}'.$$

Подставив это в (126,3), получим следующее асимптотическое выражение для $\psi^{(1)}$:

$$\psi^{(1)} \approx -\frac{m}{2\pi\hbar^2} \frac{e^{ikR_0}}{R_0} \int U(\mathbf{r}') e^{i(\mathbf{k}-\mathbf{k}')\mathbf{r}'} dV'$$

(где $\mathbf{k}' = k\mathbf{n}'$ — волновой вектор частицы после рассеяния). Сравнивая с определением амплитуды рассеяния в (123,3), получим для нее выражение

$$f = -\frac{m}{2\pi\hbar^2} \int U e^{-i\mathbf{q}\mathbf{r}} dV, \quad (126,4)$$

в котором мы произвели переобозначение переменных интегрирования и ввели вектор

$$\mathbf{q} = \mathbf{k}' - \mathbf{k} \quad (126,5)$$

с абсолютной величиной

$$q = 2k \sin \frac{\theta}{2}, \quad (126,6)$$

где θ — угол между \mathbf{k} и \mathbf{k}' , т. е. угол рассеяния.

Наконец, возведя в квадрат модуль амплитуды рассеяния, получим следующую формулу для сечения рассеяния в элемент телесного угла $d\omega$:

$$d\sigma = \frac{m^2}{4\pi^2\hbar^4} \left| \int U e^{-i\mathbf{q}\mathbf{r}} dV \right|^2 d\omega. \quad (126,7)$$

Мы видим, что рассеяние с изменением импульса на $\hbar q$ определяется квадратом модуля соответствующей компоненты Фурье поля U . Формула (126,7) была впервые получена Борном (М. Born, 1926); такое приближение в теории столкновений часто называют борновским приближением.

Отметим, что в этом приближении имеет место соотношение

$$f(k, k') = f^*(k', k) \quad (126,8)$$

между амплитудами прямого и обратного (в буквальном смысле слова) процессов рассеяния, т. е. процессов, отличающихся друг от друга перестановкой начального и конечного импульсов, без изменения их знаков, как при обращении времени. Таким образом, в рассеянии появляется дополнительное (помимо теоремы взаимности (125,12)) свойство симметрии. Это свойство тесно связано с малостью амплитуд рассеяния в теории возмущений и непосредственно следует из условия унитарности (125,8), если пренебречь в нем интегральным членом, квадратичным по f ¹⁾.

Формула (126,7) может быть получена также и другим способом (который, однако, оставляет неопределенной фазу амплитуды рассеяния). Именно, мы можем исходить из общей формулы (43,1), согласно которой вероятность перехода между состояниями непрерывного спектра дается формулой

$$d\omega_{fi} = \frac{2\pi}{\hbar} |U_{fi}|^2 \delta(E_f - E_i) dv_f.$$

В данном случае мы должны применить эту формулу к переходу из состояния падающей свободной частицы с импульсом p в состояние частицы с импульсом p' , рассеянной в элемент телесного угла $d\Omega'$. В качестве интервала состояний dv_f выбираем $d^3p'/(2\pi\hbar)^3$. Подставив для разности конечной и начальной энергий $E_f - E_i = (p'^2 - p^2)/2m$, имеем

$$d\omega_{p'p} = \frac{4\pi m}{\hbar} |U_{p'p}|^2 \delta(p'^2 - p^2) \frac{d^3p'}{(2\pi\hbar)^3}. \quad (126,9)$$

Волновые функции падающей и рассеянной частиц — плоские волны. Поскольку в качестве интервала состояний dv_f выбран элемент пространства $p/2\pi\hbar$, то конечная волновая функция должна быть нормирована на δ -функцию от $p/2\pi\hbar$:

$$\psi_{p'} = e^{ip'r/\hbar}. \quad (126,10)$$

Начальную же волновую функцию нормируем на единичную плотность потока

$$\psi_p = \sqrt{\frac{m}{p}} e^{ipr/\hbar}. \quad (126,11)$$

¹⁾ Отсюда ясно, что это свойство исчезает уже при переходе ко второму приближению теории возмущений. Мы убедимся в этом непосредственным образом в § 130 в связи с формулой (130,13).

Тогда выражение (126,9) будет иметь размерность площади и представляет собой дифференциальное сечение рассеяния.

Наличие δ -функции в формуле (126,9) означает, что $p' = p$, т. е. абсолютная величина импульса не меняется, как и должно быть при упругом рассеянии. Можно исключить δ -функцию, перейдя к сферическим координатам в импульсном пространстве (т. е. заменив d^3p' на $p'^2 dp' d\Omega' = \frac{1}{2} p' d(p'^2) d\Omega'$) и проинтегрировав по $d(p'^2)$. Интегрирование сводится к замене абсолютного значения p' на p в подынтегральном выражении, и мы получим

$$d\sigma = \frac{mp}{4\pi^2\hbar^4} \left| \int \psi_p^* U \psi_p dV \right|^2 d\Omega'.$$

Подставив сюда функции (126,10), (126,11), мы снова вернемся к формуле (126,7).

В виде (126,7) эта формула применима к рассеянию в поле $U(x, y, z)$, являющемся функцией от координат в любой их комбинации, а не только от r . Но в случае центрального поля $U(r)$ она может быть подвергнута дальнейшему преобразованию.

В интеграле

$$\int U(r) e^{-i\mathbf{q}\mathbf{r}} dV$$

воспользуемся сферическими пространственными координатами r, ϑ, φ с полярной осью, выбранной в направлении вектора \mathbf{q} (полярный угол обозначаем посредством ϑ в отличие от угла рассеяния θ). Интегрирование по ϑ и φ может быть произведено, и в результате получим

$$\int_0^\infty \int_0^{2\pi} \int_0^\pi U(r) e^{iqr \cos \vartheta} r^2 \sin \vartheta d\vartheta d\varphi dr = 4\pi \int_0^\infty U(r) \frac{\sin qr}{q} r dr.$$

Подставив это выражение в (126,4), получим следующую формулу для амплитуды рассеяния в центрально-симметричном поле:

$$f = -\frac{2m}{\hbar^2} \int_0^\infty U(r) \frac{\sin qr}{q} r dr. \quad (126,12)$$

При $\theta = 0$ (т. е. $q = 0$) стоящий здесь интеграл расходится, если $U(r)$ убывает на бесконечности, как $1/r^3$, или медленнее (в согласии с общими результатами § 124).

Обратим внимание на следующее интересное обстоятельство. Импульс p частицы и угол рассеяния θ входят в (126,12) только через q . Таким образом, в борновском приближении сечение рассеяния зависит от p и θ только в комбинации $p \sin(\theta/2)$.

Возвращаясь к общему случаю произвольных полей $U(x, y, z)$, рассмотрим предельные случаи малых ($ka \ll 1$) и больших ($ka \gg 1$) скоростей.

При малых скоростях можно в интеграле (126,4) положить $e^{-iqr} \approx 1$, так что амплитуда рассеяния

$$f = -\frac{m}{2\pi\hbar^2} \int U dV, \quad (126,13)$$

а если $U = U(r)$, то

$$f = -\frac{2m}{\hbar^2} \int U(r) r^2 dr. \quad (126,14)$$

Рассеяние оказывается здесь изотропным по направлениям и не зависящим от скорости, что находится в согласии с общими результатами § 132.

В обратном предельном случае больших скоростей рассеяние резко анизотропно и направлено вперед, в узком конусе с углом раствора $\Delta\theta \sim 1/ka$. Действительно, вне этого конуса величина q велика, множитель e^{-iqr} есть быстро осциллирующая функция и интеграл от его произведения на медленно меняющуюся функцию U близок к нулю.

Закон убывания сечения при больших значениях q не является универсальным и зависит от конкретного вида поля. Если поле $U(r)$ имеет какую-либо особенность при $r = 0$ или при каком-либо другом вещественном значении r , то определяющую роль в интеграле в (126,12) играет область вблизи этой точки и убывание сечения происходит по степенному закону. То же самое относится и к случаю, когда функция $U(r)$ не имеет особенности, но не является четной — основную роль в интеграле играет при этом область вблизи $r = 0$. Если же $U(r)$ есть четная функция r , то интегрирование можно формально распространить и на отрицательные значения r , т. е. производить его вдоль всей вещественной оси переменной r , после чего (если $U(r)$ не имеет особых точек на вещественной оси) можно сместить путь интегрирования в комплексную область до его «зацепления» за ближайшую комплексную особую точку. В результате при больших q интеграл оказывается убывающим по экспоненциальному закону. Следует, однако, иметь в виду, что для вычисления этой экспоненциально малой величины борновское приближение, вообще говоря, непригодно (см. также § 131).

Хотя величина дифференциального сечения рассеяния внутри конуса $\Delta\theta \sim 1/ka$ от скорости в основном не зависит, но, благодаря уменьшению угла раствора конуса, полное сечение рассеяния (если интеграл $\int d\sigma$ вообще сходится) при больших энергиях убывает. Именно, полное сечение убывает вместе с величи-

ной телесного угла, вырезаемого конусом, пропорционально $(\Delta\theta)^2 \sim 1/k^2 a^2$, т. е. обратно пропорционально энергии.

Во многих физических применениях теории столкновений в качестве величины, характеризующей рассеяние, фигурирует интеграл

$$\sigma_{tr} = \int (1 - \cos \theta) d\sigma, \quad (126,15)$$

называемый часто *транспортным сечением*. Соображения, аналогичные указанным выше, показывают, что при больших скоростях эта величина обратно пропорциональна квадрату энергии.

Задачи

1. Определить в борновском приближении сечение рассеяния сферической потенциальной ямой: $U = -U_0$ при $r < a$, $U = 0$ при $r > a$.

Решение. Вычисление интеграла в (126,12) приводит к результату:

$$d\sigma = 4a^2 \left(\frac{mU_0 a^2}{\hbar^2} \right)^2 \frac{(\sin qa - qa \cos qa)^2}{(qa)^6} da.$$

Интегрирование по всем углам (которое удобно произвести, переходя к переменной $q = 2k \sin(\theta/2)$ и заменив da на $2\pi q dq/k^2$) дает полное сечение рассеяния

$$\sigma = \frac{2\pi}{k^2} \left(\frac{mU_0 a^2}{\hbar^2} \right)^2 \left[1 - \frac{1}{(2ka)^2} + \frac{\sin 4ka}{(2ka)^3} - \frac{\sin^2 2ka}{(2ka)^4} \right].$$

В предельных случаях эта формула дает

$$\sigma = \frac{16\pi a^2}{9} \left(\frac{mU_0 a^2}{\hbar^2} \right)^2 \quad \text{при } ka \ll 1,$$

$$\sigma = \frac{2\pi}{k^2} \left(\frac{mU_0 a^2}{\hbar^2} \right)^2 \quad \text{при } ka \gg 1.$$

2. То же в поле $U = U_0 e^{-r^2/a^2}$.

Решение. Вычисление удобно производить по формуле (126,7), выбрав направление q в качестве направления одной из осей координат. В результате получим

$$d\sigma = \frac{\pi a^2}{4} \left(\frac{mU_0 a^2}{\hbar^2} \right)^2 e^{-q^2 a^2/2} dq$$

и полное сечение

$$\sigma = \frac{\pi^2}{2k^2} \left(\frac{mU_0 a^2}{\hbar^2} \right)^2 (1 - e^{-2k^2 a^2}).$$

Условия применимости этих формул даются неравенствами (126,1), (126,2) с U_0 в качестве U . Кроме того, формула для $d\sigma$ неприменима, если показатель экспоненты велик по своей абсолютной величине¹⁾.

¹⁾ В неприменимости теории возмущений в этом случае легко убедиться, вычислив амплитуду рассеяния во втором приближении (см. ниже (130,13)): хотя предэкспоненциальный множитель в нем мал по сравнению с коэффициентом в члене первого приближения, но величина отрицательного показателя экспоненты оказывается в два раза меньшей.

3. То же в поле $U = \frac{\alpha}{r} e^{-r/a}$.

Решение. Вычисление интеграла в (126,12) дает

$$d\sigma = 4a^2 \left(\frac{\alpha m a}{\hbar^2} \right)^2 \frac{d\sigma}{(q^2 a^2 + 1)^2}.$$

Полное сечение

$$\sigma = 16\pi a^2 \left(\frac{\alpha m a}{\hbar^2} \right)^2 \frac{1}{4k^2 a^2 + 1}.$$

Условие применимости этих формул получается из (126,1)–(126,2) с α/a в качестве U : $\alpha m a / \hbar^2 \ll 1$ или $\alpha / \hbar v \ll 1$.

4. Определить фазы δ_l для рассеяния в центрально-симметричном поле в случае, соответствующем борновскому приближению.

Решение. Для радиальной волновой функции $\chi = rR$ движения в поле $U(r)$ и для функции $\chi^{(0)}$ свободного движения имеем уравнения (см. (32,10))

$$\chi'' + \left[k^2 - \frac{l(l+1)}{r^2} - \frac{2m}{\hbar^2} U \right] \chi = 0,$$

$$\chi^{(0)''} + \left[k^2 - \frac{l(l+1)}{r^2} \right] \chi^{(0)} = 0.$$

Умножив первое уравнение на $\chi^{(0)}$, второе — на χ , вычтя почленно одно из другого и проинтегрировав затем по dr (с учетом граничного условия $\chi = 0$ при $r = 0$), получим

$$\chi'(r) \chi^{(0)}(r) - \chi(r) \chi^{(0)'}(r) = \frac{2m}{\hbar^2} \int_0^r U \chi \chi^{(0)} dr.$$

Рассматривая U как возмущение, можем положить в правой стороне равенства $\chi \approx \chi^{(0)}$. При $r \rightarrow \infty$ в левой стороне равенства пользуемся асимптотическими выражениями (33,12), (33,20), в интеграл же подставляем точное выражение (33,10). В результате получим

$$\sin \delta_l \approx \delta_l = -\frac{\pi m}{\hbar^2} \int_0^\infty U(r) [J_{l+1/2}(kr)]^2 r dr.$$

Эту формулу можно было бы получить также и путем прямого разложения борновской амплитуды рассеяния (126,4) по полиномам Лежандра в соответствии с (123,11) (при малых δ_l).

5. Определить в борновском приближении полное сечение рассеяния в поле $U = \alpha/(r^2 + a^2)^{n/2}$ с $n > 2$ для быстрых частиц ($ka \gg 1$).

Решение. Как будет видно, в данном случае в рассеянии основную роль играют парциальные амплитуды с большими моментами l . Поэтому сечение можно вычислять по формуле (123,11) с заменой в ней суммирования по l интегрированием; в борновском приближении все $\delta_l \ll 1$, так что

$$\sigma \approx \frac{4\pi}{k^2} \int_0^\infty 2l \delta_l^2 dl. \quad (1)$$

Фазы δ_l с большими l вычисляются по (124,1)

$$\delta_l = -\frac{\alpha m}{\hbar^2} \int_{l/k}^{\infty} \frac{dr}{(r^2 + a^2)^{n/2} (k^2 - l^2/r^2)^{1/2}}.$$

Подстановкой $r^2 + a^2 = (a^2 + l^2/k^2)/\xi$ интеграл приводится к известному интегралу Эйлера и дает

$$\delta_l = -\frac{m\alpha k^{n-2}}{2\hbar^2 (a^2 k^2 + l^2)^{(n-1)/2}} \frac{\Gamma\left(\frac{1}{2}\right) \Gamma\left(\frac{n-1}{2}\right)}{\Gamma(n/2)}. \quad (2)$$

Интеграл (1) определяется областью $l \sim ak \gg 1$, чем оправдывается сделанное предположение. Вычисление интеграла приводит к результату:

$$\sigma = \frac{\pi^2}{n-2} \left[\frac{\Gamma\left(\frac{n-1}{2}\right)}{\Gamma(n/2)} \right]^2 \left(\frac{m\alpha}{\hbar^2 a^{n-2}} \right)^2. \quad (3)$$

Согласно (126,2) условие применимости борновского приближения в данном случае дается неравенством $m\alpha/\hbar^2 k a^{n-1} \ll 1$. Обратим внимание на зависимость $\sigma \sim k^{-2}$, соответствующую сделанным в тексте общим утверждениям.

6. Найти в борновском приближении амплитуду рассеяния в двумерном случае (поле $U = U(x, z)$; поток частиц падает в направлении оси z).

Р е ш е н и е. Используя примечание на стр. 198 и известное асимптотическое выражение функции Ганкеля

$$H_0^{(1)}(u) \approx \sqrt{\frac{2}{\pi i}} e^{i(u-\pi/4)} \quad \text{при } u \rightarrow \infty, \quad (4)$$

найдем для поправки к волновой функции на больших расстояниях ρ_0 от оси поля (ось y) выражение

$$\psi^{(1)} \approx \frac{l(\varphi)}{\sqrt{-i\rho_0}} e^{ik\rho_0},$$

где амплитуда рассеяния

$$f(\varphi) = -\frac{m}{\hbar^2 \sqrt{2\pi k}} \int U(\rho) e^{-i\varphi\rho} d^2\rho$$

($\rho = (x, z)$ — двумерный радиус-вектор; $d^2\rho = dx dz$; φ — угол рассеяния в плоскости xz). В двумерном случае амплитуда рассеяния имеет размерность корня из длины, а сечение рассеяния $d\sigma = |f|^2 d\varphi$ — размерность длины.

§ 127. Квазиклассический случай

Проследим, каким образом происходит предельный переход от квантовомеханической теории рассеяния к классической.

Исключив из рассмотрения равный нулю угол рассеяния θ , мы можем написать амплитуду рассеяния, даваемую точной теорией, в виде (124,4)

$$f(\theta) = \frac{1}{2ik} \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) P_l(\cos \theta) e^{2i\delta_l}. \quad (127,1)$$