

Если нейтроны настолько медленны, что их длина волны велика также и по сравнению с размерами молекулы, то в матричных элементах в (2) и (3) можно положить  $\cos(qg/2) = 1$ ,  $\sin(qg/2) = 0$ , в результате чего все они обращаются в нуль, за исключением диагонального элемента 00; естественно, что в этих условиях возможно лишь упругое рассеяние. Сечение упругого рассеяния в этом случае

$$d\sigma_e = \frac{4}{9} [(3f^+ + f^-)^2 + l(l+1)(f^+ - f^-)^2] do.$$

3. Определить сечение рассеяния нейтронов на связанном протоне, рассматриваемом как изотропный пространственный осциллятор с частотой  $\omega$  (*E. Fermi*, 1936).

Решение. Рассматривая протон как колеблющийся вокруг закрепленной в пространстве точки, мы должны положить в формуле (151,3), по смыслу ее вывода,  $M_M = M$  и  $M_a = M/2$  ( $M$  — масса протона). Тогда

$$d\sigma_n = \frac{\rho'}{\rho} \frac{\sigma_0}{\pi} \sum \left| \int e^{-iqr} \psi_{000}(r) \psi_{n_1, n_2, n_3}(r) dV \right|^2 do,$$

где  $\sigma_0 = 4\pi |f|^2$  — сечение рассеяния на свободном протоне, а  $\psi_{n_1, n_2, n_3}$  — собственные функции пространственного осциллятора, соответствующие уровням энергии  $E_n = \hbar\omega(n + 3/2)$ ; суммирование производится по всем значениям  $n_1, n_2, n_3$  с заданной суммой  $n_1 + n_2 + n_3 = n$ . Функции  $\psi_{n_1, n_2, n_3}$  представляют собой произведения волновых функций трех линейных осцилляторов (см. задачу 4 § 33). Поэтому нужный нам интеграл разбивается на произведение трех интегралов вида

$$\int_{-\infty}^{\infty} \exp\left(-\frac{iq_x x}{2} - \frac{\alpha^2 x^2}{2} - \frac{\alpha^2 x^2}{2}\right) H_{n_1}(\alpha x) dx$$

( $\alpha = \sqrt{M\omega/\hbar}$ ), которые вычисляются путем подстановки  $H_n(x)$  в виде (а,4) и  $n$ -кратного интегрирования по частям. В результате получим

$$d\sigma_n = \frac{1}{\pi} \frac{v'}{v} \frac{\sigma_0}{2^n \alpha^{2n}} \sum \frac{q_x^{2n_1} q_y^{2n_2} q_z^{2n_3}}{n_1! n_2! n_3!} \exp\left(-\frac{q^2}{2\alpha^2}\right) do.$$

Суммирование производится по биномиальной формуле, и окончательно находим

$$d\sigma_n = \frac{\sigma_0}{\pi n!} \sqrt{\frac{E'}{E}} \left(\frac{q^2}{2\alpha^2}\right)^n \exp\left(-\frac{q^2}{2\alpha^2}\right) do.$$

В частности, сечение упругого рассеяния ( $n = 0$ ,  $E = E'$ )

$$d\sigma_e = \frac{\sigma_0}{\pi} \exp\left(-\frac{q^2}{2\alpha^2}\right) do, \quad \sigma_e = \sigma_0 \frac{\hbar\omega}{E} \left[1 - \exp\left(-\frac{4E}{\hbar\omega}\right)\right].$$

Если  $E/\hbar\omega \rightarrow 0$ , то  $\sigma_e \rightarrow 4\sigma_0$ .

## § 152. Неупругое рассеяние при больших энергиях

Эйкональное приближение, использованное в § 131 для задачи о взаимном рассеянии двух частиц, может быть обобщено таким образом, чтобы охватить собой также и процессы (в том числе неупругие) при столкновениях быстрой частицы с системой частиц — «мишенью» (*R. J. Glauber*, 1958).

В этом обобщении основные предположения остаются прежними. Энергия падающей частицы  $E$  предполагается настолько большой, что  $E \gg |U|$  и  $ka \gg 1$ , где  $U$  — энергия ее взаимодействия с частицами мишени, а  $a$  — радиус этого взаимодействия. Рассматривается рассеяние с относительно малой передачей импульса: изменение  $\hbar q$  импульса падающей частицы мало по сравнению с ее первоначальным импульсом  $\hbar k$ :  $q \ll k$ . Это условие подразумевает теперь, однако, не только малость угла рассеяния, но и относительную малость передаваемой энергии.

Кроме того, будем считать, что скорость падающей частицы  $v$  велика по сравнению со скоростями  $v_0$  частиц внутри мишени:

$$v \gg v_0. \quad (152,1)$$

Для рассеяния заряженных частиц на атомах это условие равносильно применимости борновского приближения (ср. § 148, 150): из  $v \gg v_0$  автоматически следует  $|U|/a\hbar v \ll 1$ ; необходимости в развиваемой здесь теории в этом случае, следовательно, вообще не возникает. Иная ситуация, однако, имеет место для ядерных мишеней, в которых частицы связаны не кулоновыми, а ядерными силами. Ниже мы будем, для определенности, говорить о рассеянии быстрой частицы на ядре<sup>1)</sup>.

Условие (152,1) позволяет рассматривать движение падающей частицы при заданных положениях нуклонов в ядре<sup>2)</sup>. Другими словами, волновая функция системы частица + мишень может быть представлена в виде

$$\psi(\mathbf{r}, \mathbf{R}_1, \mathbf{R}_2, \dots) = \varphi(\mathbf{r}; \mathbf{R}_1, \mathbf{R}_2, \dots) \Phi_i(\mathbf{R}_1, \mathbf{R}_2, \dots). \quad (152,2)$$

Здесь  $\Phi_i(\mathbf{R}_1, \mathbf{R}_2, \dots)$  — волновая функция некоторого ( $i$ -го) внутреннего состояния ядра ( $\mathbf{R}_1, \mathbf{R}_2, \dots$  — радиусы-векторы нуклонов в нем). Множитель же  $\varphi(\mathbf{r}; \mathbf{R}_1, \mathbf{R}_2, \dots)$  — волновая функция рассеиваемой частицы ( $\mathbf{r}$  — ее радиус-вектор) при заданных значениях  $\mathbf{R}_1, \mathbf{R}_2, \dots$ , играющих роль параметров в уравнении Шредингера

$$\left[ -\frac{\hbar^2}{2m} \Delta + \sum_a U_a(\mathbf{r} - \mathbf{R}_a) \right] \varphi = \frac{\hbar^2 k^2}{2m} \varphi, \quad (152,3)$$

где  $U_a(\mathbf{r} - \mathbf{R}_a)$  — энергия взаимодействия частицы с  $a$ -м нуклоном,  $\hbar k$  — ее импульс на бесконечности<sup>3)</sup>.

<sup>1)</sup> Для сколько-нибудь тяжелых ядер условие (152,1) приводит к релятивистским скоростям  $v$ . Излагая в этом параграфе формальный аппарат в рамках нерелятивистской теории, мы оставляем в стороне вопрос о его фактической применимости к тем или иным конкретным процессам рассеяния.

<sup>2)</sup> Такое приближение аналогично тому, которое лежит в основе теории молекул, где электронное состояние рассматривается при заданном расположении ядер.

<sup>3)</sup> В (152,3) предполагается, что взаимодействие частицы с ядром сводится к сумме ее парных взаимодействий с отдельными нуклонами.

Если мы найдем решение уравнения (152,3) с асимптотической формой

$$\varphi = e^{ikr} + F(n', n; R_1, R_2, \dots) \frac{e^{ikr}}{r} \quad (152,4)$$

( $n' = r/r$ ,  $n = k/k$ ), то волновая функция (152,2)

$$\psi = e^{ikr}\Phi_i + F\Phi_i \frac{e^{ikr}}{r} \quad (152,5)$$

будет описывать рассеяние на ядре, находящемся (до столкновения) в своем  $i$ -м состоянии: падающая волна  $e^{ikr}$  входит в (152,5) в произведении с  $\Phi_i$ . Второй член в (152,5) представляет рассеянную волну. Однако это выражение пригодно для определения амплитуды рассеяния лишь при условии достаточно малого изменения энергии падающей частицы, т. е. малого изменения внутренней энергии ядра; рассматривая движение частицы в постоянном поле «неподвижно закрепленных» нуклонов (чему соответствует уравнение (152,3)), мы тем самым пренебрегаем возможным изменением энергии этого движения.

Для выделения амплитуды рассеяния с определенным изменением внутреннего состояния ядра надо представить  $\psi$  в виде

$$\psi = e^{ikr}\Phi_i + \sum_f f_{fi}(n', n)\Phi_f \frac{e^{ikr}}{r}, \quad (152,6)$$

где суммирование производится по различным состояниям ядра;  $f_{fi}(n', n)$  и даст тогда искомую амплитуду рассеяния с заданным переходом ядра  $i \rightarrow f$  как функцию от угла рассеяния (угол между  $n$  и  $n'$ ). Сравнив (152,6) с (152,5), найдем, что

$$f_{fi}(n', n) = \int \Phi_f^* F \Phi_i d\tau, \quad (152,7)$$

где  $d\tau = d^3R_1 d^3R_2 \dots$  — элемент конфигурационного пространства ядра. Снова подчеркнем, что эта формула применима лишь при сравнительно малой разности энергий состояний  $i$  и  $f$ .

Само решение (152,4) уравнения (152,3) находится описанным в § 131 способом <sup>1)</sup>. Аналогично формуле (131,7) имеем

$$F(n', n; R_1, R_2, \dots) = \frac{k}{2\pi i} \int [S(\rho, R_1, R_2, \dots) - 1] e^{-i\rho r} d^2\rho, \quad (152,8)$$

<sup>1)</sup> В § 131 было отмечено, что исходное выражение волновой функции (131,4) применимо лишь на расстояниях  $z \ll ka^2$ . Это обстоятельство не было существенно для дальнейшего вывода в § 131. Но при рассеянии на системе частиц (ядре) оно приводит к дополнительному ограничительному условию. Необходимо, чтобы выражение (131,4) было применимым во всем объеме рассеивающей системы, т. е. должно быть  $R_0 \ll ka^2$ , где  $R_0$  — радиус ядра (а  $a$  — радиус действия потенциалов  $U$ ).

где введены обозначения

$$S(\rho, R_1, R_2, \dots) = \exp[2i\delta(\rho, R_1, R_2, \dots)],$$

$$\delta(\rho, R_1, R_2, \dots) = \sum_a \delta_a(\rho - R_{a\perp}), \quad (152,9)$$

$$\delta_a(\rho - R_{a\perp}) = -\frac{1}{2i\hbar v} \int_{-\infty}^{\infty} U_a(\mathbf{r} - R_a) dz.$$

Напомним, что  $\rho$  — проекция радиуса-вектора  $\mathbf{r}$  на плоскость  $xy$ , перпендикулярную к  $\mathbf{k}$  ( $R_{a\perp}$  — такая же проекция радиуса-вектора  $R_a$ );  $\hbar\mathbf{q} = \mathbf{p}' - \mathbf{p}$  — изменение импульса рассеиваемой частицы, причем в (152,8) входят лишь поперечные его компоненты. Функции  $\delta_a$  определяют амплитуды упругого рассеяния частицы на отдельных свободных нуклонах согласно

$$f^{(a)} = \frac{k}{2\pi i} \int \{\exp[2i\delta_a(\rho)] - 1\} e^{-i\mathbf{q}\rho} d^2\rho. \quad (152,10)$$

При  $i = f$  находим из (152,7), (152,8) амплитуду упругого рассеяния на ядре:

$$f_{ii}(\mathbf{n}', \mathbf{n}) = \frac{k}{2\pi i} \int [\bar{S}(\rho) - 1] e^{-i\mathbf{q}\rho} d^2\rho, \quad (152,11)$$

где черта означает усреднение по внутреннему состоянию ядра:

$$\bar{S}(\rho) = \int S(\rho, R_1, R_2, \dots) |\Phi_i(R_1, R_2, \dots)|^2 d\tau. \quad (152,12)$$

Эта формула обобщает прежнюю формулу (131,7).

Положив в (152,11)  $\mathbf{n}' = \mathbf{n}$  и воспользовавшись оптической теоремой (142,10), получим полное сечение рассеяния

$$\sigma_t = 2 \int (1 - \text{Re } \bar{S}) d^2\rho. \quad (152,13)$$

Интегральное сечение упругого рассеяния  $\sigma_e$  получается интегрированием  $|f_{ii}|^2$  по направлениям  $\mathbf{n}'$ . При малых углах рассеяния  $\theta$  имеем  $q \approx k\theta$  и элемент телесных углов  $do \approx d^2q/k^2$ . Поэтому

$$\sigma_e = \int |f_{ii}|^2 \frac{d^2q}{k^2}.$$

Представив  $f_{ii}^* f_{ii}$  с  $f_{ii}$  из (152,11) в виде двойного интеграла (по  $d^2\rho d^2\rho'$ ), интегрируем по  $d^2q$  с помощью формулы

$$\int e^{-i\mathbf{q}(\rho - \rho')} d^2q = (2\pi)^2 \delta(\rho - \rho'),$$

после чего  $\delta$ -функция устраняется интегрированием по  $d^2\rho'$ . В результате находим

$$\sigma_e = \int |\bar{S} - 1|^2 d^2\rho. \quad (152,14)$$

Наконец, полное сечение реакций

$$\sigma_r = \sigma_i - \sigma_e = \int (1 - |\bar{S}|^2) d^2\rho. \quad (152,15)$$

Обратим внимание на соответствие выражений (152,13)—(152,15) с общими формулами (142,3)—(142,5). Переходя в последних от суммирования (по большим  $l$ ) к интегрированию по  $d^2\rho$  (с  $\rho = l/k$ ) и заменив  $S_l$  на функцию  $\bar{S}(\rho)$ , мы получим (152,13)—(152,15).

### Задачи

1. Выразить амплитуду упругого рассеяния быстрой частицы на дейтроне через амплитуды рассеяния на протоне и нейтроне (*R. J. Glauber, 1955*).

Решение. Согласно (152,11) амплитуда упругого рассеяния на дейтроне

$$f^{(d)}(\mathbf{q}) = \frac{k}{2\pi i} \int |\Psi_d(\mathbf{R})|^2 \left\{ \exp \left[ 2i\delta_n \left( \rho - \frac{\mathbf{R}_\perp}{2} \right) + 2i\delta_p \left( \rho + \frac{\mathbf{R}_\perp}{2} \right) \right] - 1 \right\} e^{-i\mathbf{q}\rho} d^3R d^2\rho. \quad (1)$$

Здесь  $\Psi_d(\mathbf{R})$  — волновая функция относительного движения нейтрона ( $n$ ) и протона ( $p$ ) в дейтроне;  $\mathbf{R} = \mathbf{R}_n - \mathbf{R}_p$ , а  $\mathbf{R}_\perp$  — проекция  $\mathbf{R}$  на плоскость, перпендикулярную к волновому вектору падающей частицы  $k$ . Представим разность в фигурных скобках в (1) в виде

$$\exp(2i\delta_n + 2i\delta_p) - 1 = (e^{2i\delta_n} - 1) + (e^{2i\delta_p} - 1) + (e^{2i\delta_n} - 1)(e^{2i\delta_p} - 1).$$

После этого интегралы преобразуются с учетом определения амплитуд рассеяния на нейтроне ( $f^{(n)}$ ) и протоне ( $f^{(p)}$ ) согласно (152,10) и обратных формул

$$\exp[2i\delta_a(\rho)] - 1 = \frac{2\pi i}{k} \int f^{(a)}(\mathbf{q}) e^{i\mathbf{q}\rho} \frac{d^2q}{(2\pi)^2}.$$

В результате находим

$$f^{(d)}(\mathbf{q}) = f^{(n)}(\mathbf{q}) F(\mathbf{q}) + f^{(p)}(\mathbf{q}) F(-\mathbf{q}) - \frac{1}{2\pi i k} \int F(2\mathbf{q}') f^{(n)}\left(\frac{\mathbf{q}}{2} + \mathbf{q}'\right) f^{(p)}\left(\frac{\mathbf{q}}{2} - \mathbf{q}'\right) d^2q', \quad (2)$$

где

$$F(\mathbf{q}) = \int |\Psi_d(\mathbf{R})|^2 e^{-i\mathbf{q}\mathbf{R}/2} d^3R$$

— формфактор дейтрона.

Положив в (2)  $\mathbf{q} = 0$  (причем  $F(0) = 1$ ) и воспользовавшись оптической теоремой (142,10), найдем полное сечение рассеяния на дейтроне:

$$\sigma_i^{(d)} = \sigma_i^{(n)} + \sigma_i^{(p)} + \frac{2}{k^2} \operatorname{Re} \int F(2\mathbf{q}) f^{(n)}(\mathbf{q}) f^{(p)}(-\mathbf{q}) d^2q. \quad (3)$$

2. Определить сечение распада быстрого дейтрона на независимые нейтрон и протон при рассеянии на тяжелом поглощающем ядре; радиус ядра  $R_0$  велик по сравнению с длиной волны дейтрона ( $kR_0 \gg 1$ ,  $\hbar k$  — импульс дейтрона) и по сравнению с радиусом дейтрона (*Е. Л. Фейнберг, 1954; R. J. Glauber, 1955; А. И. Ахиезер и А. Г. Ситенко, 1955*).

Решени е. По отношению к падающей дейтронной плоской волне большое ( $kR_0 \gg 1$ ) поглощающее ядро играет роль непрозрачного экрана, на котором волна дифрагирует. Волновая функция падающих дейтронов:  $e^{ikr}\psi_d(R)$ , где  $\psi_d(R)$  — внутренняя волновая функция дейтрона ( $R = R_n - R_p$  — радиус-вектор между нейтроном и протоном в дейтроне,  $r = (R_n + R_p)/2$  — радиус-вектор их центра инерции). Наличие поглощающего ядра приводит к «выеданию» части этой функции, отвечающей поперечным координатам нейтрона и протона ( $\rho_n$  и  $\rho_p$ ), попадающим в область «тени» ядра, т. е. внутрь круга радиуса  $R_0$ . Другими словами, волновая функция становится равной

$$\psi = e^{ikr} S(\rho_n, \rho_p) \psi_d(R),$$

где  $S = 1$  при  $\rho_n, \rho_p \geq R_0$  и  $S = 0$ , если хотя бы одно из  $\rho_n$  или  $\rho_p$  меньше  $R_0$ <sup>1)</sup>. Эта функция (без множителя  $\psi_d$ ) отвечает выражению падающей волны в виде (131,5) (в ней пренебрежено дифракционным искривлением лучей); поэтому и множитель  $S$  имеет тот же смысл, что и в § 131, 152.

Аналогично (152,13), (152,14) полное сечение рассеяния дейтрона  $\sigma_t$  (включающее все неупругие процессы) и сечение упругого рассеяния  $\sigma_e$  даются формулами

$$\sigma_t = 2 \int (1 - \bar{S}) d^2\rho, \quad \sigma_e = \int (\bar{S} - 1)^2 d^2\rho,$$

где  $\rho = (\rho_n + \rho_p)/2$  и учтена вещественность  $S$ ; усреднение  $S$  производится по основному состоянию дейтрона:

$$\bar{S}(\rho) = \int S \psi_d^2 d^3R.$$

В качестве  $\psi_d$  достаточно взять функцию

$$\psi_d = \sqrt{\frac{\kappa}{2\pi}} \frac{e^{-\kappa R}}{R},$$

справедливую на расстояниях  $R$  вне радиуса действия ядерных сил, действующих между нейтроном и протоном (ср. (133,14);  $\kappa = \sqrt{m|e|}/\hbar$ , где  $|e|$  — энергия связи дейтрона;  $m$  — масса нуклона). По определению  $S$ , разность  $1 - S$  отлична от нуля, если один или оба из двух нуклонов попадают внутрь круга радиуса  $R_0$  и поглощаются ядром; поэтому

$$\sigma_{\text{захв}} = \int (1 - \bar{S}) d^2\rho = \sigma_t/2 \quad (1)$$

есть сечение захвата одного или обоих нуклонов. С другой стороны,  $\sigma_t = \sigma_{\text{захв}} + \sigma_e + \sigma_{\text{расп}}$ , где  $\sigma_{\text{расп}}$  — интересующее нас сечение «дифракционного» распада дейтрона. Отсюда

$$\sigma_{\text{расп}} = \frac{1}{2} \sigma_t - \sigma_e = \int \bar{S} (1 - \bar{S}) d^2\rho. \quad (2)$$

При  $R_0 \kappa \gg 1$  в интеграле (2) существенны малые ( $\sim 1/\kappa$ ) расстояния от края ядра; тогда интегрирование вдоль края дает множитель  $2\pi R_0$ , а интегрирование в перпендикулярном направлении можно производить так, как если бы область тени была ограничена прямой линией. Выбрав последнюю в качестве оси  $y$  (а ось  $x$  — в направлении наружу от тени), имеем

$$\sigma_{\text{расп}} = 2\pi R_0 \int_0^{\infty} \bar{S}(x) [1 - \bar{S}(x)] dx,$$

<sup>1)</sup> Кулоновым взаимодействием дейтрона с ядром пренебрегаем.

причем интеграл

$$\bar{S}(x) = \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-2x}^{2x} \Psi_d^2(R) dX dY dZ, \quad R = \sqrt{X^2 + Y^2 + Z^2},$$

берется по области  $X_n, X_p \geq 0$  при заданном значении  $x = (X_n + X_p)/2$  или, что то же, по области  $|X| = |X_n - X_p| \leq 2x$ . Интеграл преобразуется переходом к переменным  $X, R$  и полярному углу в плоскости  $YZ$  (причем  $dY dZ \rightarrow 2\pi R dR$ ) и приводится к виду

$$\bar{S}(x) = 1 - e^{-4\kappa x} + 4\kappa x \int_{4\kappa x}^{\infty} \frac{e^{-\xi}}{\xi} d\xi. \quad (3)$$

Интеграл (2) с этой функцией  $\bar{S}(x)$  вычисляется путем повторных интегрирований по частям с использованием формулы

$$\int_0^{\infty} (e^{-\xi} - e^{-2\xi}) \frac{d\xi}{\xi} = \ln 2.$$

В результате получается <sup>1)</sup>

$$\sigma_{\text{расп}} = \frac{\pi}{3\kappa} R_0 \left( \ln 2 - \frac{1}{4} \right).$$

<sup>1)</sup> При этом же условии  $\kappa R_0 \gg 1$ , сечение захвата

$$\sigma_{\text{захв}} = \pi R_0^2 + \frac{\pi R_0}{4\kappa}$$

(интеграл (1) по области  $\rho > R_0$  вычисляется с помощью (3), и интеграл по области  $\rho < R_0$  дает  $\pi R_0^2$ ). Это сечение включает в себя как захват дейтрона в целом, так и захват лишь одного из нуклонов с освобождением другого (реакция срыва). Сечение последней реакции вычисляется как (усредненная по  $\Psi_d^2$ ) прицельная площадь, отвечающая попаданию лишь одного из двух нуклонов в область тени, и равно

$$\sigma_{\text{захв } n} = \sigma_{\text{захв } p} = \pi R_0 / 4\kappa$$

(R. Serber, 1947).