

$\frac{4\pi V \omega^2 d\omega}{(2\pi c)^3}$ и суммируя по состояниям поляризации, получим:

$$\bar{f} = \frac{\hbar k^2 \mu V}{2\pi^2 M N c^2} \int_0^{\epsilon/\hbar} \omega \left(1 + \frac{1}{\exp\left(\frac{\hbar\omega}{T}\right) - 1} \right) d\omega.$$

При

$$T \ll \Theta, \quad \bar{f} \approx \frac{\epsilon_0 \mu V}{2\pi^2 N M c^2 \hbar} \left(\frac{\epsilon_0}{\hbar} \right)^2.$$

Если принять во внимание, что $\omega_{\max}^3 = 6\pi^2 c^3 \frac{N}{V}$ и $\hbar\omega_{\max} = \Theta$, то

$$\bar{f} \approx \frac{\mu}{M} \left(\frac{\epsilon_0}{\Theta} \right)^3.$$

Таким образом, при

$$\frac{(\hbar\pi\tau_{\min})^2}{2\mu} \leq \epsilon_0 \leq \Theta$$

и $T \ll \Theta$ сечение рассеяния с испусканием одного фона пропорционально $\frac{\mu}{M} \left(\frac{\epsilon_0}{\Theta} \right)^3$, а сечение рассеяния с испусканием двух фононов пропорционально $\left(\frac{\mu}{M} \right)^2 \left(\frac{\epsilon_0}{\Theta} \right)^6$. Поэтому при $\epsilon_0 \ll \Theta$ при неупругом рассеянии существенны только процессы с испусканием только одного фона. С ростом энергии нейтрона становятся существенны и процессы множественного рождения фононов. Эти процессы мы рассмотрим в следующем параграфе.

§ 89. Неупругое рассеяние нейтронов кристаллами при множественном рождении и поглощении фононов

Предположим, что конечное состояние кристалла, характеризуемое набором квантовых чисел $\{\nu'_s\}$, отличается от начального состояния $\{\nu_s\}$ более чем одним квантовым числом ν'_s . Эффективное сечение рассеяния в единицу телесного угла (отнесенное к одному ядру) определяется формулой (87,19):

$$\left(\frac{d\sigma}{d\Omega} \right)_{ba} = \frac{\mu^2}{(2\pi)^2 N \hbar^4} \frac{k'}{k} | \langle b | V | a \rangle |^2, \quad (89,1)$$

где

$$k' = \left\{ k^2 + \frac{1}{\hbar} \sum_s \omega_s (\nu_s - \nu'_s) \right\}^{1/2}, \quad (89,2)$$

а квадрат матричного элемента

$$| \langle b | V | a \rangle |^2 = | A |^2 \sum_{\{\nu'_s\}} \left| \sum_n \exp \{ i n (\mathbf{k} - \mathbf{k}') \} \prod_s M_{\nu'_s \nu_s} \right|^2. \quad (89,3)$$

Как показано в предыдущем параграфе, при малых энергиях нейтрона возможны только однофононные процессы. Множественное излучение фононов существенно при $\epsilon_0 > \theta$.

Рассмотрим нейтроны с энергией $\epsilon_0 = \frac{\hbar^2 k^2}{2\mu}$, при которой $kd \gg 1$. В этом случае интерференционные явления несущественны, так как структурные множители

$$\left| \sum_{\mathbf{n}} \exp \{ i \mathbf{n} (\mathbf{k} - \mathbf{k}') \} \right|^2 = N,$$

и (89,3) можно записать в виде

$$|(b|V|a)|^2 = N |A|^2 \sum_{\{\nu'_s\}} \left| \prod_s M_{\nu'_s, \nu_s} \right|^2, \quad (89,4)$$

где матричные элементы $M_{\nu'_s, \nu_s}$ берутся при одном фиксированном значении \mathbf{n} , которое для удобства можно выбрать равным нулю. Тогда функция $F(\mathbf{q}\mathbf{n})$ согласно (87,11) будет иметь только два значения:

$$F(\mathbf{q}\mathbf{n}) = \begin{cases} 0, & \text{если } q_s > 0; \\ 1, & \text{если } q_s \leq 0. \end{cases}$$

В связи с тем, что матричные элементы $M_{\nu_s + \rho, \nu_s}$ в силу (87,16) пропорциональны $\left\{ (\mathbf{k} - \mathbf{k}') \mathbf{e}_s \sqrt{\frac{2\hbar}{MN\omega_s}} \right\}^\rho$, в (89,4) существенны только элементы M_{ν_s, ν_s} , $M_{\nu_s + 1, \nu_s}$, $M_{\nu_s - 1, \nu_s}$.

Чтобы упростить выкладки, дальнейшие вычисления проведем для модели эйнштейновского кристалла, т. е. предположим, что все фононы решетки обладают одной частотой: $\omega(\mathbf{q}) = \omega_0$.

Рассмотрим сечение $\left(\frac{d\sigma}{d\Omega} \right)_{l+}$, соответствующее испусканию l фононов. При $l \ll N$ согласно (88,2)

$$\left(\frac{d\sigma}{d\Omega} \right)_{l+} = \frac{\mu^2 |A|^2 k'}{(2\pi)^2 \hbar^4 k} e^{-2W} |M_{\nu_s + 1, \nu_s}|^{2l}.$$

Подставляя $|A|^2$ из (87,5 а) и $M_{\nu_s + 1, \nu_s}$ из (87,17), имеем:

$$\left(\frac{d\sigma}{d\Omega} \right)_{l+} = \frac{|a|^2 k' e^{-2W}}{k} \left[\frac{(\nu_s + 1)(\mathbf{p} - \mathbf{p}') \mathbf{e}_s}{MN\hbar\omega_0} \right]^l,$$

где

$$k' = \sqrt{k^2 - \hbar^{-1} 2\mu l \omega_0}, \quad \mathbf{p} = \hbar \mathbf{k}.$$

Усредним полученное выражение по начальным состояниям и просуммируем по всем конечным состояниям b , обладающим одинаковой энергией. Получим:

$$\left(\frac{d\bar{\sigma}}{d\Omega} \right)_{l+} = \sum_b \frac{|a|^2 k' e^{-2W}}{k} \left[\frac{(\bar{\nu}_s + 1)(\mathbf{p} - \mathbf{p}') \mathbf{e}_s}{MN\hbar\omega_0} \right]^l;$$

здесь \sum_b обозначает суммирование по состояниям поляризации фононов и по всем возможным типам испускаемых фононов (при $q_3 \leq 0$). Суммирование по поляризациям дает $\sum [(\mathbf{p} - \mathbf{p}') \mathbf{e}_s]^2 = (\mathbf{p} - \mathbf{p}')^2$. Суммирование по всем возможным типам фононов сводится к умножению одного из слагаемых суммы (они все одинаковы) на $(l!)^{-1} \left(\frac{N}{2}\right)^l$, так как из $N/2$ типов фононов, соответствующих $N/2$ возможным значениям вектора \mathbf{q} (при $q_3 \leq 0$), можно выбрать l фононов $(l!)^{-1} \left(\frac{N}{2}\right)^l$ способами. Итак,

$$\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)_{l+} = |a|^2 \frac{\sqrt{k^2 - 2\mu l \omega_0 \hbar^{-1}}}{k} e^{-2W} (\bar{\nu} + 1)^l \frac{1}{l!} \left\{ \frac{(\mathbf{p} - \mathbf{p}')^2}{2M\hbar\omega_0} \right\}^l, \quad (89,5)$$

где a — длина рассеяния на одном ядре; W — определяется формулой (87,22);

$$\bar{\nu} = \left(\exp \left\{ \frac{\hbar\omega_0}{T} \right\} - 1 \right)^{-1}. \quad (89,6)$$

Если $R \equiv \frac{(\mathbf{p} - \mathbf{p}')^2}{2M\hbar\omega_0} < 1$, то из (89,5) следует, что наиболее вероятным будет упругое рассеяние, а рассеяние с испусканием l фононов будет в $\frac{1}{l!} R^l$ раз менее вероятно. Если же $R > 1$, то вероятность упругого рассеяния мала, а вероятность рассеяния с испусканием l фононов вначале возрастает с ростом l вплоть до $l_{\max} = [R] - 1$, где $[R]$ означает наибольшее целое число, заключенное в R , а затем снова падает при дальнейшем возрастании $l > l_{\max}$. В связи с тем, что $R \sim \frac{\mu\epsilon_0}{M\hbar\omega_0}$,

излучению многих фононов благоприятствуют возрастание отношения энергии нейтрона ϵ_0 к энергии фонона $\hbar\omega_0$ и малые значения масс рассеивающих ядер. Множественному рождению фононов благоприятствует также возрастание температуры кристалла из-за возрастания $\bar{\nu}$.

Эффективное сечение рассеяния, связанное с поглощением λ фононов, получается аналогичным путем и имеет вид

$$\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)_{\lambda-} = |a|^2 \frac{(k^2 + 2\mu\lambda\omega_0\hbar^{-1})^{1/2}}{k} e^{-2W} \frac{(\bar{\nu})^\lambda}{\lambda!} \left\{ \frac{(\mathbf{p} - \mathbf{p}')^2}{2M\hbar\omega_0} \right\}^\lambda. \quad (89,7)$$

Это сечение быстро стремится к нулю при понижении температуры кристалла из-за уменьшения $\bar{\nu}$.

Легко также получить эффективное сечение рассеяния, при котором излучается l фононов, а поглощается λ фононов:

$$\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)_{l+, \lambda-} = |a|^2 \frac{\left[k - \frac{2\mu}{\hbar} \omega_0 (l - \lambda) \right]^{1/2}}{k} e^{-2W} \frac{(\bar{\nu})^\lambda (\bar{\nu} + 1)^l}{l! \lambda!} (R)^{l+\lambda}. \quad (89,8)$$

Введем сокращенные обозначения:

$$b \equiv \frac{(\bar{\nu} + 1)(p - p')^2}{2M\hbar\omega_0} = (\bar{\nu} + 1)R,$$

$$c \equiv \frac{\bar{\nu}(p - p')^2}{2M\hbar\omega_0} = \bar{\nu}R; \quad (89,9)$$

тогда (89,8) примет вид

$$\overline{\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)}_{l+\lambda-} = |a|^2 \frac{\left[k^2 - \frac{2\mu}{\hbar}\omega_0(l-\lambda)\right]^{1/2}}{k} e^{-2W} \frac{b^l c^\lambda}{l!\lambda!}. \quad (89,10)$$

В эйнштейновской модели кристалла W имеет вид

$$W \equiv \frac{1}{2} \sum_s \frac{\hbar \left(\bar{\nu}_s + \frac{1}{2}\right)}{MN\omega_s} \left| (\mathbf{k} - \mathbf{k}') e_s \right|^2 = \frac{(p - p')^2 \left(\bar{\nu} + \frac{1}{2}\right)}{2M\hbar\omega_0} = \frac{b+c}{2}. \quad (89,11)$$

Если нас интересует сечение рассеяния, соответствующее определенному изменению волнового числа нейтрона, например $l - \lambda = r$ и $\mathbf{k}' = = \mathbf{k}_r = \sqrt{k^2 - \frac{2\mu}{\hbar}\omega_0 r}$, то надо просуммировать (89,10) по всем значениям l и λ , удовлетворяющим равенству $l - \lambda = r$. Таким образом,

$$\overline{\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)}_{k \rightarrow k_r} = |a|^2 \frac{\sqrt{k^2 - \frac{2\mu}{\hbar}\omega_0 r}}{k} e^{-2W} b^r \sum_{\lambda=0}^{\infty} \frac{(bc)^\lambda}{(r+\lambda)! \lambda!}. \quad (89,12)$$

При низких температурах $\bar{\nu} \ll 1$, следовательно, $bc \ll 1$, и сечение рассеяния (89,12) примет вид

$$\overline{\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)}_{k \rightarrow k_r} = |a|^2 \frac{\sqrt{k^2 - \frac{2\mu}{\hbar}\omega_0 r}}{k} e^{-2W} \frac{b^r}{r!}. \quad (89,13)$$

Учитывая (89,9), мы убедимся, что формула (89,13) совпадает с (89,5). Это указывает, что при низких температурах нейтрон может уменьшать свою энергию, только испуская фононы.

Для исследования другого предельного случая — высоких температур (когда $\bar{\nu} \gg 1$), удобно выразить (89,12) через функцию Бесселя первого рода. Пользуясь равенством

$$J_r(2\sqrt{z}) = z^{r/2} \sum_{\lambda=0}^{\infty} \frac{(-z)^\lambda}{\lambda! (r+\lambda)!}$$

и учитывая, что при $\nu \gg 1$ $b \approx c$, можно написать:

$$b^r \sum_{\lambda=0}^{\infty} \frac{b^{2\lambda}}{(r+\lambda)! \lambda!} = (i)^{-r} J_r(2ib).$$

Теперь сечение рассеяния (89,12), соответствующее потере нейтроном энергии $r\hbar\omega_0$ в результате испускания и поглощения фононов, примет вид

$$\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)_{k \rightarrow k_r} = |a|^2 \frac{\left[k^2 - \frac{2\mu}{\hbar} \omega_0 r \right]^{1/2} e^{-2W}}{k} (i)^{-r} J_r(2ib), \quad \bar{v} \gg 1. \quad (89,14)$$

При $r \leq 2b$ и $b > 2$ формула (89,14) может быть еще более упрощена, если использовать приближенное равенство:

$$(i)^{-r} J_r(2ib) \approx \frac{1}{\sqrt{4\pi b}} \exp\left\{2b - \frac{r^2}{4b}\right\}$$

и учесть, что согласно (89,11) при $b = c$ $W = b$. Тогда

$$\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)_{k \rightarrow k_r} \approx |a|^2 \frac{\left[k^2 - \frac{2\mu}{\hbar} \omega_0 r \right]^{1/2}}{k \sqrt{4\pi b}} e^{-\frac{r^2}{4b}}$$

при

$$\bar{v} \gg 1, \quad r \leq 2b > 4.$$

§ 90. Показатель преломления нейтронных волн в веществе

Исследуем прежде всего взаимодействие нейтронной волны с идеальным кристаллом. Покажем, что если длина волны нейтронов значительно больше расстояний между соседними атомами в кристалле, то взаимодействие нейтрона с кристаллом можно описать, заменив кристалл непрерывной средой с показателем преломления нейтронов n . В этом случае $k \ll \pi\tau_{\min}$ и согласно результатам, полученным в § 85, отсутствует упругое рассеяние нейтронных волн во все направления, кроме направления вперед.

Уравнение Шредингера для нейтронов в кристалле можно записать в виде

$$-\frac{\hbar^2}{2\mu} \nabla^2 \psi + V(r) \psi = E\psi, \quad (90,1)$$

где $V(r)$ — потенциальная энергия нейтрона. Взаимодействие между нейтроном и кристаллом выразим через псевдопотенциал Ферми (§ 87), т. е.

$$V(r) = \frac{2\pi\hbar^2}{\mu} \sum_j a_j \delta(r - r_j), \quad (90,2)$$

где суммирование распространяется на все ядра кристалла; a_j — длина когерентного рассеяния медленных нейтронов j -м ядром; r_j — радиус-вектор, определяющий положение этого ядра в кристалле. Для простоты в дальнейшем мы будем предполагать, что все ядра кристалла тождественны и не обладают спином. Подставив (90,2) в (90,1),