УСПЕХИ ФИЗИЧЕСКИХ НАУК

взаимодействие нейтронов с ядрами

В. Н. Кондратьев

введение

Как известно, ядерные реакции, идущие при участии заряженных частиц — протонов и α-частиц —, особенно часты в случае лёгких ядер, кулоновское поле которых не является непреодолимым препятствием для проникновения заряженной частицы в ядро уже при сравнительно небольшой энергии частицы. В случае тяжёлых ядер для преодоления кулоновского отталкивания заряженная частица должна обладать значительной энергией. Поэтому реакции протонов и α-частиц с тяжёлыми ядрами сравнительно редки и протекают, практически, исключительно по механизму резонансного проникновения заряженной частицы в ядро, — механизму, играющему большую роль и в случае лёгких ядер.

Выход этих реакций определяется вероятностью проникновения частицы сквозь потенциальный барьер ядра. Эта вероятность может быть вычислена теоретическим путём и оказывается очень чувствительной к энергии возбуждающей частицы. Отметим, что в случае реакций дейтронов, идущих с выбрасыванием протона и обладающих сравнительно большой вероятностью, возможен и иной механизм, который был впервые предложен Оппенгеймером и Филлипсом сласно этому механизму, из-за сравнительно низкой энергии диссоциации дейтрона уже при неполном проникновении дейтрона в ядро под влиянием электрического поля последнего он расщепляется на протон и нейтрон; при этом протон отталкивается, а нейтрон захватывается ядром, в результате чего образуется более тяжёлый изотоп исхолного элемента.

В отличие от заряженных частиц, нейтроны беспрепятственно приближаются к ядру, чему и нужно прийисать большую распространённость ядерных реакций, идущих при участии нейтрона и одинаково часто наблюдающихся как в случае лёгких, так и в случае тяжёлых ядер. По этой же причине большое число экзотермических ядерных реакций идёт под действием термических нейтронов, т. е. нейтронов, находящихся в тепловом равновесии с окружающими телами.

Наряду со взаимодействием, приводящим к превращению одних ядер в другие, при соударении нейтронов с ядрами наблюдаются случаи взаимодействия, когда природа соударяющихся частиц после соударения остаётся неизменной. Эти случаи известны под названием рассеяния нейтронов. Наиболее простым из них является у пруго е рассеяние — явление, аналогичное удару упругих шаров. В этом случае, согласно законам сохранения энергии и количества движения, между энергией нейтрона после удара E_n и его первоначальной энергией E_n^0 имеет место следующее соотношение (ядро до удара считается неподвижным):

$$\frac{E_n}{E_n^0} = \frac{(m^2 - m_n^2) + 2m_n^2 \cos^2 \theta + 2m_n \cos \theta \sqrt{(m^2 - m_n^2) + m_n^2 \cos^2 \theta}}{(m + m_n)^2}, \quad (1)$$

где m и m_n — соответственно массы ядра и нейтрона и ϑ — угол рассеяния. Энергия ядра после удара E (ядро или атом отдачи) и величина E_n^0 связаны соотношением

$$\frac{E}{E_n^0} = 2 \frac{(m+m_n) - m_n \cos^2 \vartheta - \cos \vartheta \sqrt{(m^2 - m_n^2) + m_n^2 \cos^2 \vartheta}}{(m+m_n)^2} m_n. \quad (2)$$

В случае центрального удара ($\vartheta = \pi$) из (1) и (2) мы получаем

$$\cdot \frac{E_n}{E_n^0} = \left(\frac{m - m_n}{m + m_n}\right)^2 . \tag{3}$$

И

$$\frac{E}{E_n^0} = \frac{4mm_n}{(m+m_n)^2}. (4)$$

Заметим, что равенство (4) выражает также потерю энергии упруго рассеянного нейтрона при центральном ударе. Средняя потеря энергии, очевидно, будет равна ⁸

$$\frac{\overline{\Delta E_n}}{E_n^0} = \frac{2mm_n}{(m+m_n)^2} \ . \tag{5}$$

В отличие от упругого рассеяния, при неупругом рассеянии и некоторая часть энергии нейтрома превращается во внутреннюю энергию бомбардируемого ядра, которое в результате соударения оказывается в возбуждённом состоянии. Как правило, такое возбуждённое ядро оказывается γ -активным. Обозначив энергию возбуждения ядра через E_r , из законов сохранения получаем следующее выражение для потери энергии нейтрома при неупругом соударении:

$$\frac{\Delta E_n}{E_n} = \frac{2}{(m+m_n)^2} \left\{ (m+m_n) \left(1 + \frac{m}{2m_n} \frac{E_r}{E_n^0} \right) - m_n \cos^2 \vartheta - \cos \vartheta \right\} / \left(m^2 - m_n^2 \right) + m_n^2 \cos^2 \vartheta - m \left(m + m_n \right) \frac{E_r}{E_n^0} \right\} m_n, \tag{6}$$

которое в случае центральното удара переходит в выражение

$$\frac{\Delta E_n}{E_n^{(1)}} = \frac{2mm_n}{(m+m_n)^2} \left(1 + \frac{m+m_n}{2m_n} \frac{E_r}{E_n^0} + \sqrt{1 - \frac{m+m_n}{m} \frac{E_r}{E_n^0}} \right). \tag{7}$$

Из сравнения выражений (4) и (7) видно, что имеющее место при неупругом рассеянии нейтронов возбуждение ядра существенно увеличивает потери энергии при рассеянии нейтронов ядрами. Эти потери относительно велики особенно в случае тяжёлых ядер, так как здесь из-за малой величины отношения масс нейтрона и ядра потери в результате упругого рассеяния (4) сравнительно ничтожны, наличие же большого числа уровней возбуждения ядра делает неупругое рассеяние весьма вероятным процессом. Поэтому замедление быстрых нейтронов в тяжёлых материалах в основном должно быть обусловлено неупругим рассеянием.

В противоположность этому, замедление нейтронов в лёгких материалах практически связано с уругим рассеянием. Таково, в частности, замедление нейтронов в содержащих водород веществах (вода, парафин). Как это явствует из формулы (5), водород является наиболее эффективным замедлителем (ввиду $m \approx m_n$). В результате N соударений с протонами среднее значение энергии нейтрона оказывается равным доле $1/2^N$ его первоначальной энергии 4 .

Отсюда, в частности, следует, что, например, нейтрон, первоначальная энергия которого составляет несколько MeV, приходит в тепловое равновесие с окружающими телами после ~ 20 столкновений с протонами.

Переходим к рассмотрению взаимодействия нейтрона с ядром, представляющего собой ядерную реакцию того или иного типа. Простейшей из этих реакций является захват нейтрона ядром, в результате которого возникает более тяжёлый изотоп данного элемента. Реакцию этого типа (захват) можно представить формулой

$$Z^A + n^1 \longrightarrow Z^{A+1}. \tag{8}$$

Здесь A обозначает массовое (атомное) число данного элемента и n — нейтрон. Изотоп с массовым числом, на единицу большим массового числа исходного изотопа, возникающий в результате захвата последним нейтрона, может быть как устойчивым изотопом данного элемента, так и радиоактивным (γ или β). Вследствие неизмеримо большей лёгкости обнаружения радиоактивных изотопов, почти во всех изученных случаях захвата вновь возникающий изотоп оказывается радиоактивным. Многочисленные примеры реакций этого типа можно найти в известных таблицах Сиборга 5 . Однако, независимо от лёгкости обнаружения радиоактивных изотопов, нужно сказать, что вследствие значительной экзотермичности реакций захвата, характеризующихся тепловым эффектом в несколько MeV, образование возбуждённых (т. е. радиоактивных) ядер, особенно в случае

тяжёлых элементов с их большим числом уровней возбуждения, представляется весьма вероятным.

Примером реакции захвата, в результате которой образуется устойчивый изотоп, может служить захват нейтрона протоном, приводящий к образованию дейтерия

$$H_1^1 + n_0^1 \longrightarrow D_1^2. \tag{9}$$

Во всех случаях стабильность вновь возникающего изотопа (как устойчивого, так и радиоактивного — метастабильного) достигается тем, что в момент захвата испускается γ -квант. Поэтому захват нейтрона представляет собой реакцию типа (n, γ) . Величина испускаемого γ -кванта (γ) может быть получена из равенства

$$E_n + c^2 \Delta = E_r + E + \gamma, \tag{10}$$

выражающего закон сохранения энергии. Здесь E_n — энергия нейтрона, Δ — дефект массы, c — скорость света, E_r — энергия возбуждения нового ядра (величина E_r может быть равной нулю) и E — его кинетическая энергия. Отметим, что γ -спектры, сопутствующие захвату нейтронов ядрами, обычно (особенно в случае тяжёлых ядер) оказываются в достаточной мере сложными. Отсюда следует, что в этих случаях возникающие при захвате нейтронов ядра находятся на различных ступенях возбуждения, либо же их энергия возбуждения испускается в виде нескольких последовательных фотонов.

Рассмотрим, далее, ядерные реакции, сопровождающиеся выбросом из ядра заряженной частицы — α -частицы (α) или протона (p), т. е. реакции типов (n, α) и (n, p).

Эти реакции представляются формулами

$$Z^A + n^1 \longrightarrow (Z - 2)^{A - 3} + \text{He}^4 \tag{11}$$

И

$$Z^A + n^1 \longrightarrow (Z - 1)^A + H^1.$$
 (12)

Из сравнения масс исходных и конечных частиц следует, что, за небольшим числом исключений, реакции обоих типов эндотермичны и, следовательно, должны иметь место преимущественно в случае быстрых нейтронов. Далее, благодаря наличию потенциального барьера для заряженных частиц, возникающие в результате реакций (11) и (12) α-частицы и протоны, независимо от знака энергетического эффекта реакции, всегда имеют большую или меньшую кинетическую энергию; из чего также следует большая вероятность реакции для быстрых нейтронов. По той же причине рассматриваемые реакции должны быть наиболее вероятны в случае лёгких ядер с их сравнительно невысоким потенциальным барьером. Все эти выводы подтверждаются опытом ⁶.

Возникающие в результате рассматриваемых реакций ядра, так же как и ядра, возникающие при реакции (n, γ) имеют, по сравнению с исходными ядрами, большее число нэйтронов, приходящихск

на один протон, и поэтому, как правило, оказываются электронно-активными, т. е. испытывают дальнейшее превращение типа

$$Z^A \longrightarrow (Z+1)^A + e^-. \tag{13}$$

Наряду с (n, α) реакцией типа (11) известны реакции, при которых возникает несколько α -частиц. Таковы, например, реакции

$$B^{10} + n^1 - H^3 + 2He^4$$

И

$$C^{12} + n^1 \longrightarrow 3He^4 + n^1$$
,

из которых последнюю можно рассматривать так же как неупругое соударение нейтрона с ядром.

Близкой по механизму к этой реакции, повидимому, можно считать реакцию (n, 2n), т. е. реакцию, отвечающую формуле

$$Z^A + n^1 \longrightarrow Z^{A-1} + 2n^1.$$
 (14)

Здесь нейтрон, не будучи захвачен ядром, сообщает ему энергию, достаточную для освобождения второго нейтрона. Ввиду значительной энергии связи нейтрона в ядре (около 8 MeV в лёгких ядрах и около 6 MeV — в тяжёлых) реакция (14) сильно эндотермична и поэтому возможна только в случае быстрых нейтронов. Так как в результате этой реакции возникают ядра с меньшим числом нейтронов по сравнению с исходными ядрами, то её продукты, как правило, оказываются позитронно-активными, т. е. испытывают превращение типа

$$Z^A \longrightarrow (Z-1)^A + e^+, \qquad (15)$$

хотя и электронная активность здесь не является редкостью.

Добавим, что есть экспериментальные основания предполагать в ряде элементов (Sc, F, Cu) также реакцию (n, 3n), т. е. вырывание быстрым нейтроном не одного, а двух нейтронов из ядра 6 .

Отметим ещё, что продукты реакции (n, 2n), очевидно, должны быть теми же, что и продукты фотореакции (γ, n) , т. е. вырывания нейтрона из ядра γ -квантом.

Наконец, последней, особенно важной ядерной реакцией, идущей при участии нейтрона, является реакция деления, в результате которой возникают две тяжёлые частицы (осколки) и несколько нейтронов (нейтроны деления).

Реакцию деления можно представить следующей формулой:

$$Z^{A} + n^{1} \longrightarrow Z_{1}^{A_{1}} + Z_{2}^{A_{2}} + \nu n^{1},$$
 (16)

где

$$Z_1 + Z_2 = Z$$

И

$$A_1 + A_2 + (y - 1) = A$$
.

Как известно, способностью к делению обладают липъ самые тяжёлые ядра — Th, Pa, U, Np, Pu и, повидимому, все прочие трансурановые элементы. Наиболее подробно изучено деление урана. В этом случае установлено наличие двух групп осколков деления 7 : более лёгких с массами A_1 , лежащими в пределах от 80 до 115, со средним значением 97, и более тяжёлых с массами A_2 от 125 до 160 и средним значением 142. Осколки деления содержат избыточное число нейтронов и поэтому являются электронно-активными, испытывая целый ряд последовательных превращений. Некоторые из первично возникающих осколков способны также испускать нейтроны (запаздывающие нейтроны). Число нейтронов деления у в случае урана 8 , повидимому, в среднем несколько превышает 8 .

При всех реакциях деления освобождается громадная энергия (около 160 MeV), из чего следует весьма значительная экзотермичность этих реакций. Однако только в случае лёгкого изотопа урана — U²⁸⁵ (и в случае Ри) деление наблюдается при взаимодействии с нейтронами любых скоростей (вплоть до термических). В остальных же случаях (U²⁸⁸, Th, Pa и Np) деление происходит только при взаимодействии с быстрыми нейтронами, что указывает на наличие известного порога возбуждения реакции деления в этих случаях.

Добавим, что в недавнее время были открыты случаи деления на несколько заряженных частиц, когда наряду с двумя тяжёлыми осколками деления наблюдались одна или две лёгкие частицы или одна лёгкая частица вместе с тремя тяжёлыми ⁹. Эти случаи, однако, сравнительно редки.

Эффективность ядерной реакции характеризуется определённой вероятностью, являющейся функцией энергии или скорости нейтрона. Эту вероятность принято выражать через поперечное сечение реакции σ , которое определяется следующим образом. Обозначив плотность нейтронного потока, т. е. число нейтронов, попадающих ежескундно на $1\ cm^2$ поверхности реагента, через q, концентрацию последнего, т. е. число ядер в $1\ cm^3$, — через C и толщину реагирующего слоя — через dl, для числа превращений — dq в одну секунду (скорость ядерной реакции) мы будем иметь

$$-dq = \sigma C q dl. \tag{17}$$

Из этого равенства следует, что в абсолютной системе единиц поперечное сечение реакции σ должно выражаться в см². Так как σ чаще всего имеет порядок величины 10^{-24} , то её удобно выражать в единицах, в 10^{24} меньших 1 см².

В соответствии с тем ядерным процессом, которому отвечает данное поперечное сечение, мы будем иметь поперечное сечение рассеяния σ_{pacc} , слагающееся из сечений упругого (σ_{yp}) и неупругого (σ_{hyp}) рассеяния

$$\sigma_{\text{pacc}} = \sigma_{\text{yp}} + \sigma_{\text{Hyp}}, \qquad (18)$$

сечение захвата $\sigma_{\text{захв}}$, сечение реакции расщепления ядра σ_p , по-

нимая под этой реакцией одну из следующих реакций: (n, α) , (n, p) или (n, 2n), и сечение деления σ_n . Сумма этих сечений

$$\sigma \Longrightarrow \sigma_{\text{pacc}} + \sigma_{\text{3axb}} + \sigma_{\text{p}} + \sigma_{\text{g}} \tag{19}$$

называется полным сечением. Как мы увидим ниже, очень часто $\sigma = \sigma_{pacc}$ ($\sigma_{saxb} = \sigma_p = \sigma_x = 0$) или $\sigma = \sigma_{saxb}$ ($\sigma_p = \sigma_x = 0$, $\sigma_{pacc} \approx 0$). Поперечные сечения определяются экспериментальным путём, но с большей или меньшей точностью могут быть также вычислены и теоретически, особенно их зависимость от скорости нейтронов. В дальнейшем мы прежде всего остановимся на теории поперечных сечений, по существу являющейся теорией ядерных реакций.

І. ТЕОРИЯ ЯДЕРНЫХ РЕАКЦИЙ

Современная теория ядерных реакций исходит из фундаментальных представлений Бора 10, трактующих всякий ядерный процесс как проблему многих тел. Основанием для этого является быстрое убывание ядерных сил с расстоянием, вследствие чего посторонняя частица, в частности нейтрон, попавший в ядро или оказавшийся вблизи его поверхности, не может взаимодействовать с какойлибо одной частицей, входящей в состав ядра: его взаимодействие простирается на несколько ядерных частиц, причём величина этого взаимодействия должна быть одинакового порядка со взаимодействием между последними, так как радиус действия ядерных сил имеет тот же порядок величины, что и среднее расстояние между ядерными частицами. В результате этого энергия нейтрона, попавшего в ядро, быстро распределяется между ядерными частицами; при этом возникает сложное ядро, обладающее большей или меньшей степенью устойчивости, характеризующейся некоторым средним временем жизни т. Величина т определяется вероятностью такого перераспределения энергии в сложном ядре, в результате которого становится возможным тот или иной ядерный процесс. При этом, в зависимости от характера этого перераспределения энергии и концентрации её на той или иной частице, эта частица может вылететь из ядра. Если такой частицей оказывается нейтрон, мы будем иметь дело с рассеянием нейтрона, которое будет упругим рассеянием в том случае, когда получаемая нейтроном энергия будет равна энергии бомбардирующего нейтрона. Такой случай, вообще говоря, должен быть менее вероятен, чем случай, когда нейтрон получает иную, меньшую энергию; тогда рассеяние будет неупругим. В этом последнем случае энергия, равная разности между энергией бомбардирующего и вылетающего из сложного ядра нейтронов, останется в ядре в форме его энергии возбуждения. Таким образом, боровское представление о сложном ядре приводит к заключению, что неупругое рассеяние должно быть более вероятным, чем упругое - по крайней мере в случае тяжёлых ядер с их большим числом энергетических уровней и большим числом ядерных частиц.

Если энергия в сложном ядре окажется сконцентрированной на протоне или α -частице, в результате станет возможной реакция (n, p) или (n, α) . Точно так же перераспределение энергии, отвечающее возникновению возбуждённого сложного ядра, делает возможным процесс захвата, сопровождающийся излучением γ -кванта, что приводит к стабилизации сложного ядра.

Таким образом, по Бору всякий ядерный процесс нужно представлять как следующий д вой ной переход: начальное ядро + нейтрон $- \rightarrow$ сложное ядро $- \rightarrow$ конечное ядро + вылетающая частица (в частности, фотон).

Продолжительность жизни сложного ядра, возникающего в результате перехода І, вообще говоря, достаточно велика для того, чтобы оно могло обладать определёнными «виртуальными» или «резонансными» энергетическими уровнями; расположение этих уровней и свойства соответствующих им метастабильных состояний сложного ядра и определяют поперечные сечения всех ядерных реакций. Поэтому в современной квантовомеханической трактовке ядерной реакции последняя рассматривается как переход нейтрона из его первоначального состояния на различные уровни сложного ядра (I) с последующим переходом (II) в новое состояние, которое является конечным состоянием реагирующей системы. При этом, если конечное состояние нейтрона оказывается тем же, что и его начальное состояние, мы будем иметь процесс упругого рассеяния. При различных же конечном и начальном состояниях нейтрона мы имеем неупругое рассеяние, захват, или какую-либо другую ядерную реакцию. Из вышесказанного видно, что ядерная реакция, рассматриваемая как квантовомеханический процесс, имеет большую аналогию с процессами рассеяния и поглощения световых квантов. Эта аналогия, в частности, проявляется в том, что для поперечных сечений получаются формулы, напоминающие оптическую дисперсионную формулу. Согласно этим формулам, резонансные эффекты должны играть исключительно важную роль в ядерных реакциях — факт, экспериментально установленный уже в первых исследованиях взаимодействия а-частиц и протонов с ядрами, обнаруживших максимумы рассеяния и расщепления при определённых значениях энергии бомбардирующих частиц.

В волновой теории ядерных реакций монохроматический пучок нейтронов представляется волной, которой отвечает волновое число

$$k = \frac{2\pi}{\lambda} \,, \tag{20}$$

где λ — длина де-бройлевских волн, связанная со скоростью и энергией нейтрона соотношением

$$\lambda = \frac{h}{mv} = \frac{h}{\sqrt{2mE_n}} \tag{21}$$

 $(m - \text{масса} \ \text{нейтрона}, \ v - \text{его} \ \text{скорость})$. Эта волна в общем случае представляет собой совокупность частичных волн, характеризующихся квантовым числом $l = 0, 1, 2, \cdots (s-, p-, d-, \cdots \text{волны})$, определяющим угловой момент нейтронов

$$mvr = \frac{h}{2\pi} l = \hbar l. \tag{22}$$

Из формул (21) и (22) следует, что расстояние r, на котором нейтрон проходит от ядра, равно $r=\frac{\lambda}{2\pi}l$. Так как λ , увеличиваясь с уменьшением E_n , уже при $E_n < 0.5$ MeV становится больше радиуса ядра, то из этого соотношения следует, что только быстрые нейтроны могут попасть в ядро при l>0. Поэтому частичные волны с l>0 имеют существенное значение для ядерных процессов только в случае быстрых нейтронов; пучок же медленных нейтронов представляется волной с l=0 (s-волна).

В этом последнем случае (l=0) процесс описывается сферическисимметричной частью волновой функции нейтрона, являющейся решением уравнения Шредингера

$$\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2\varphi}{dr^2} + [E - V(r)] \varphi = 0, \tag{23}$$

где $\varphi = r \psi$, E — кинетическая и V(r) — потенциальная энергии нейтрона (r — расстояние нейтрона от ядра). При r > a (a — радиус ядра) V = 0, и уравнение (23) переходит в уравнение

$$\frac{d^3\varphi}{dr^2} + k^2\varphi = 0 \tag{24}$$

(ввиду $k^2 = \frac{2mE}{\hbar^2}$). Решение последнего уравнения можно написать в следующем виде:

$$\varphi = r\phi = e^{-ikr} + \eta e^{ikr}. \tag{25}$$

При отсутствии поглощения $|\eta|^2 = 1$, при наличии поглощения $|\eta|^2 < 1$. У поверхности ядра функция (25) переходит в волновую функцию, отвечающую внутренности ядра и являющуюся решением сложной задачи многих тел. Это решение, полученное рядом авторов 11 , и приводит к «дисперсионным формулам» для полеречных сечений, отвечающих различным ядерным процессам.

Ниже мы приводим упрощённый вывод этих формул по одной из последних работ Вейсскопфа с сотрудниками 12 . В случае быстрых нейтронов, для которых $\frac{\lambda}{2\pi} \ll a$, максимальное поперечное сечение равно $\sigma_0 = \pi a^2$. С уменьшением энергии нейтронов величина σ_0 растёт, приближаясь к $\sigma_0 = \frac{\lambda^2}{4\pi}$ при $\frac{\lambda}{2\pi} \gg a$. Действительная же вейичина

поперечного сечения может быть определена как максимальная, умноженная на вероятность данного процесса w, т. е.

$$\sigma = \sigma_0 w. \tag{26}$$

По определению величины η вероятность поглощения, очевидно, равна $1-|\eta|^2$, и, следовательно, сечение поглощения напишется в виде

$$\sigma_{\text{nor},\eta} = \sigma_0 \left(1 - \left(\eta \right)^2 \right). \tag{27}$$

Напомним, что под поглощением здесь понимается один, из следующих процессов: неупругое рассеяние, захват, расщепление, деление.

Далее, вероятность упругого рассеяния может быть вычислена как отношение квадратов амплитуд рассеянной и падающей волн. Часть функции φ (25), отвечающую рассеянной волне, мы найдём, вычитая из (25) волновую функцию плоской волны $e^{-ikr} + e^{ikr}$, что даёт

$$\varphi_{\text{pacc}} = (1 + \eta) e^{ikr}$$
.

Следовательно, вероятность упругого рассеяния будет равна $|1-\eta|^2$, и для сечения σ_{yp} мы получаем

$$\sigma_{\rm vp} = \sigma_0 |1 + \eta|^2. \tag{28}$$

Вводя, далее, функцию

$$f(E) = a \frac{\varphi_a'}{\varphi_a} = f_0 - ih, \qquad (29)$$

где $\varphi_a^{'}$ и φ_a — значения $\frac{d\varphi}{dr}$ и φ при r=a, [h(>0) и f_0 — действительные величины] из (25) и (29) мы находим

$$\eta = \frac{(x+h) - if_0}{(x+h) + if_0} e^{-2ix},\tag{30}$$

где x = ka. Подставляя это выражение для \mathfrak{q} в формулы (27) и (28), мы получим после простых преобразований

$$\sigma_{\text{norn}} = 4 z_0 \frac{xh}{(x+h)^2 + f_0^2}$$
 (31)

И

$$\sigma_{yp} = 4\sigma_0 \left| \frac{x}{i(x+h) - f_0} + e^{ix} \sin x \right|^2.$$
 (32)

Из (31) и (32) видно, что резонанс имеет место при $f_0=0$. Поэтому значения энергии E, при которых величина f_0 обращается в нуль, можно назвать резонансной энергией сложного ядра $E_{\tilde{t}}$. Следовательно,

$$f_0(E_r) = 0.$$

Вблизи резонанса мы полагаем

$$f_0(E) = \left(\frac{df_0}{dE}\right)_{E_r}(E - E_r) \tag{33}$$

и, вводя следующие сокращённые обозначения

$$\Gamma_n^{(r)} = -2x : \left(\frac{df_0}{dE}\right)_{E_r} \tag{34}$$

И

$$\Gamma_a^{(r)} = -2h : \left(\frac{df_0}{dE}\right)_{E_r},\tag{35}$$

путем подстановки (33), (34) и (35) в (31) и (32) получаем

$$\sigma_{\text{погл}} = \sigma_0 \frac{\Gamma_n^{(r)} \Gamma_a^{(r)}}{(E - E_r)^2 + \frac{1}{4} \left(\Gamma_n^{(r)} + \Gamma_a^{(r)}\right)^2}$$
(36)

И

$$\sigma_{\rm yp} = 4\sigma_0 \left| \frac{\frac{1}{2} \Gamma_n^{(r)}}{(E - E_r) + \frac{i}{2} \left(\Gamma_n^{(r)} + \Gamma_n^{(r)} \right)} + e^{ix} \sin x \right|^2$$
 (37)

Сравнивая формулы (36) и (37) с оптическими дисперсионными формулами, а также учитывая то обстоятельство, что в основе квантовомеханической теории как явлений поглощения и рассеяния света, так и ядерных процессов лежат аналогичные представления о квантовых переходах в переходной системе, входящие в эти мулы величины Г можно интерпретировать как величины, порциональные вероятностям квантовых переходов: $\Gamma_n^{(r)}$ — вероятности перехода, отвечающего распаду сложного ядра с вылетом нейтрона, и $\Gamma_{\sigma}^{(r)}$ — вероятности перехода, сопровождаемого излучением частиды $\overset{u}{a}$ (в частности, γ -кванта). По существу величина $\Gamma_n^{(r)}$ представляет ту часть ширины уровня E_r , которая отвечает рассеянию нейтрона, $\Gamma_{a}^{(r)}$ — ширину, отвечающую поглощению нейтрона (захват, расщепление, деление ядра). Величина $\Gamma^{(r)} = \Gamma_n^{(r)} + \Gamma_a^{(r)}$, очевидно, представляет собой полную ширину уровня E_x . Член $e^{ix} \sin x$ в формуле (37) определяет так называемое потенциальное рассеяние, обусловленное конечными размерами ядра, член же $\frac{1}{2} \Gamma_n^{(r)} : \left[(E - E_r) + \frac{i}{2} \Gamma^{(r)} \right]$ эффект резонанса. Этот эффект проявляется в том, что при энергии нейтрона, равной E_{r} , поперечное сечение того или иного ядерного процесса имеет более или менее резкий максимум: максимальное зна-чение сечения очень часто превышает соответствующие значения при $E \neq E$, в десятки, сотни и даже тысячи раз (см. ниже).

Как можно заключить из предыдущего вывода «дисперсионных формул» (36) и (37), они должны быть справедливы лишь в непосредственной близости от точки резонанса $\vec{E} = E$. [ввиду допущения

(33)]. Однако опыт показывает (см. ниже), что в действительности эти формулы достаточно хорошо описывают ход величины с с энергией нейтрона в значительном энергетическом интервале — тем большем, чем дальше отстоит уровень E_r от соседних резонансных уровней. В общем же случае, когда эти уровни расположены достаточно тесно, ядерная реакция сопряжена с виртуальными переходами на несколько различных уровней сложного ядра. В этом случае могут быть получены соответствующие более общие формулы для поперечных сечений, которые имеют вид

$$\sigma_{\text{mor},n} = \sigma_0 \left| \sum_{r} \frac{\left(\Gamma_n^{(r)} \Gamma_a^{(r)} \right)^{\frac{1}{2}}}{(E - E_r) + \frac{i}{2} \Gamma^{(r)}} \right|^2, \tag{38}$$

$$\sigma_{\text{yp}} = 4 \sigma_0 \left| \frac{1}{2} \sum_{r} \frac{\Gamma_n^{(r)}}{(E - E_r) + \frac{i}{2} \Gamma^{(r)}} + e^{ix} \sin x \right|^2. \tag{39}$$

$$\sigma_{\rm yp} = 4 \sigma_0 \left| \frac{1}{2} \sum_r \frac{\Gamma_n^{(r)}}{(E - E_r) + \frac{i}{2} \Gamma^{(r)}} + e^{ix} \sin x \right|^2.$$
 (39)

Однако и эти формулы ещё не являются общими: они справедливы только в том случае, когда уровни сложного ядра не вырождены. В случае же вырожденных уровней выражения для поперечных сечений содержат ещё квантовые числа, определяющие квантовые состояния сложного ядра. Кроме того, как и в случае формул (36) и (37), угловой момент нейтронов предполагается равным нулю (l=0). При l > 0 в выражения для поперечных сечений входит множитель 2l+1. Добавим ещё, что виртуальные переходы в сложном ядре подчиняются определённым правилам отбора, которые существенным образом влияют на вероятности этих переходов.

В дальнейшем мы рассмотрим некоторые из тех особенностей поперечных сечений в их зависимости от энергии нейтронов, которые вытекают из «дисперсионных формул». При этом удобно отдельно рассмотреть ядерные процессы медленных и быстрых нейт-

Медленными нейтронами принято называть нейтроны с энергией от нескольких тысяч eV до энергии порядка kT (сотые доли eV, термические нейтроны). В области медленных нейтронов резонансные уровни ядра (особенно в случае лёгких ядер) не столь тесно расположены; по этой причине часто на значительном энергетическом интервале роль термов, отвечающих высоким энергетическим уровням сложного ядра, оказывается ничтожной и ход поперечного сечения с энергией достаточно хорошо описывается простыми одночленными формулами (36) и (37). Как уже указывалось выше, в случае медленных нейтронов величина σ_0 выражается формулой $\sigma_0 = \frac{\lambda^2}{4\pi}$. Число l в этом случае равно нулю.

Из формул (36) и (37) прежде всего видно, что резонансный эффект наиболее ярко выражается лишь в случае процессов, связанных с поглощением нейтронов ($\sigma_{\text{погл}}$), так как при упругом рассеянии ($\tau_{\text{ур}}$), благодаря наличию потенциального рассеяния, зависимость поперечного сечения от величины $E-E_r$, является менее резкой. Это заключение действительно подтверждается данными эксперимента. В частности, само явление резонанса было открыто именно в результате исследования процессов поглощения нейтронов — реакций захвата (резонансный захват), где оно выражено особенно ярко. Далее, из формулы (36), также в полном согласии с опытом, следует, что

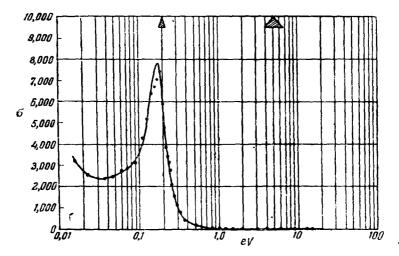


Рис. 1. Полное поперечное сечение кадмия (по Цинпу).

эффект резонанса должен быть особенно резким в случае медленных нейтронов. Действительно, в этом случае в точке резонанса $(E=E_r)$ величина $\sigma_{\text{погл}}$ должна быть порядка (при $\Gamma_n^{(r)}$), не сильно отличающемся от $\Gamma_a^{(r)}$) $\sigma_0 = \frac{\lambda^2}{4\pi} \gg \pi a^2$, откуда и получаются те большие значения величины $\sigma_{\text{погл}}$, которые характерны для резонансного эффекта.

Для иллюстрации эффекта резонанса мы приводим (рис. 1) результаты измерения полного поперечного сечения кадмия для медленных нейтронов ¹⁸. Кривая рис. 1 построена по формуле

$$\sigma = \sigma_r \frac{\Gamma^2 \left(\frac{E_r}{E}\right)^{\frac{1}{2}}}{4(E - E_r)^2 + \Gamma^2} \tag{40}$$

при следующих значениях входящих в неё констант: E_r = 0,180 eV, Γ = 0,122 eV и σ_r = 7800. Формула (40) может быть легко получена из формул (36) и (37). Действительно, пренебрегая потенциальным

рассеянием, из этих формул мы получим для $\sigma = \sigma_{\text{погл}} + \sigma_{\text{ур}}$ выражение

$$\sigma = \sigma_0 \frac{4\Gamma \Gamma_n}{4 (E - E_r)^2 + \Gamma^2}. \tag{41}$$

Далее, ввиду отсутствия явной зависимости функции f_0 , как и её производной, от величины $x=ka=\frac{2\pi a}{\lambda}$ мы имеем $\Gamma_n \sim \frac{2\pi}{\lambda}$ (34) и, следовательно, $\sigma_0 \Gamma_n \sim \frac{\lambda}{2\pi} \sim E^{-\frac{1}{2}}$. Таким образом, вводя величину σ_r , представляющую собой поперечное сечение в точке резонанса $(E=E_r)$, мы и приходим к формуле (40). Добавим, что максимальное значе-

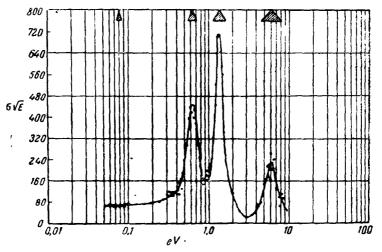


Рис. 2. Полное поперечное сечение иридия (по Штурму).

ние поперечного сечения $\sigma = \sigma$, = 7800 является для природного кадмия некоторой средней величиной. Так как в действительности ¹⁴ резонансный уровень 0,180 принадлежит изотопу кадмия 113, содержащемуся в природном кадмии в количестве 12,3%, то в расчёте на этот изотоп мы получаем σ , = 63 400.

На рис. 2 приведены измеренные значения величины $\sigma \sqrt{E}$ (E в eV) в зависимости от энергии нейтронов для иридия ¹³, который в интервале 0.3-10 eV имеет три резонансных уровня: $E_r=0.635$ eV, 1.35 eV и 6.0 eV. Этим уровням отвечают следующие значения величины σ_r : 543, 612 и \sim 95.

Далее, как это явствует из формулы (40), при $E \ll E_r$, т. е. в области малых энергий, сечение σ должно быть обратно пропорциональным $E^{2} \sim v$ (скорость нейтронов), что в ряде случаев было

установлено экспериментально для более или менее широкого интервала энергии нейтронов. В частности, закономерность

$$\sigma \sim \frac{1}{v} \tag{42}$$

в случае иридия отчётливо выступает на рис. 2 при значениях энергии E < 0.2 eV, когда величина о $VE \sim$ от сохраняет практически постоянное значение. Нужно, однако, отметить, что простая закономерность (42) наблюдается сравнительно редко. Чаще всего в области малых значений энергии имеет место линейная зависимость от $\frac{1}{11}$, т. е. зависимость вида

$$\sigma \sim \frac{1}{v} + \text{const.}$$
 (43)

Наличие постоянного слагаемого, повидимому, нужно приписать эффекту потенциального рассеяния, не учитываемого формулой (40). Как правило, линейная зависимость между величинами σ и $\frac{1}{v}$ (или

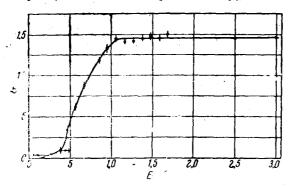
 $E^{-\frac{1}{2}}$) распространяется на область энергии от $\sim 1\,\mathrm{eV}$ до сотых долей eV (тепловые нейтроны), однако в случае отсутствия низких резонансных уровней она охватывает и область в несколько сот eV (например, в Li). Вообще нужно ожидать, что закон (42) или (43) должен быть наиболее отчётливо выражен в случае лёгких ядер. В случае же тяжёлых ядер с их тесно расположенными энергетическими уровнями этот закон выполняется только в узком интервале энергий.

Отметим ещё, что в случае тех реакций расшепления и деления ядра, которые сопряжены с преодолением нейтроном потенциального барьера, величина $\Gamma_a^{(r)}$, определяющая вероятность соответствующего процесса, естественно оказывается равной нулю, когда энергия нейтрона недостаточна для осуществления данного процесса; сечение $\sigma_{\text{погл}}$ для медленных нейтронов в этом случае равно нулю и становится отличным от нуля только начиная с энергии нейтрона, равной или большей порога возбуждения данной реакции.

Такого рода зависимость величины $\sigma_{\text{погл}}$ от энергии нейтрона имеет место, в частности, в случае деления Th^{232} , U^{288} и Np^{237} . Порог возбуждения деления тория, повидимому, лежит около 1,7 MeV, U^{238} — около 0,7 MeV 16 и Np^{237} — около 0,2 MeV 17 . Зависимость сечения деления нептуния от энергии нейтронов представлена на рис. 3. Нужно, однако, сказать, что вообще зависимость сечения от энергии для нейтронных реакций (функция возбуждения реакции) экспериментально изучена очень мало.

Как мы видели, резонансные эффекты играют исключительно важную роль в ядерных процессах медленных нейтронов. С увеличением энергии нейтронов, особенно при $E_n > 1$ MeV эти эффекты

становятся всё менее и менее существенными, так как при больших энергиях ширина энергетических уровней сложного ядра становится сравнимой с расстояниями между уровнями и даже превышает эти расстояния, в результате чего отдельные уровни перестают быть различимыми. Такое размытие уровней имеет место при тем меньшей энергии, чем тяжелее ядро. Поэтому, переходя к рассмотрению ядер-



№ нс. 3. Сечение деления нептуния 237 в зависимости от энергии нейтронов (по Клема).

ных реакций быстрых нейтронов, мы ограничимся случаем тяжёлых ядер, где указанная особенность уровней сложного ядра выражена наиболее ярко.

В этом случае дисперсионная формула для поперечных сечений, естественно, не имеет смысла, и теоретическое рассмотрение ядерных процессов должно исходить из иных предпосылок.

Здесь особенно удобным оказывается статистический метод, наиболее детально развитый в работе Вейсскопфа и Эвинга ¹⁸, посвящённой вопросу о выходе ядерных реакций в случае частиц с энергией большей 1 MeV, и ядер с массой, большей 50. Эту работу мы и положим в основу дальнейшего изложения.

Исходя из боровского представления о двухстадийности ядерного процесса (двойной переход, см. выше), поперечное сечение для реакции Y(n, b) Y', где Y— исходное и Y'— конечное ядро и b=n, p, α или γ , мы представим в виде следующего произведения:

$$\sigma(n, b) = \pi a^2 \xi_n(E_n) \, \eta_b(E_n + \varepsilon_n). \tag{44}$$

Здесь ξ_n — вероятность обмена энергии нейтрона с ядром, отвечающая образованию сложного ядра (Y+n), и η_b — относительная вероятность испускания частицы b сложным ядром, энергия возбуждения которого равна $E_n+\varepsilon_n$, если ε_n — энергия связи нейтрона в сложном ядре. Величина ξ_n , очевидно, должна увеличиваться с энергией нейтрона, приближаясь к 1, так как достаточно быстрый нейтрон, достигнув ядра, имеет возможность взаимодействовать со всеми частицами, входящими в состав последнего. По Вейсскопфу и Эвингу $\xi_n \approx 1$ при $E_n > 1$ MeV.

Тут же отметим, что, так как поперечное сечение упругого рассеяния быстрых нейтронов, очевидно, равно

$$\sigma_{\rm yp} = \pi a^2 \left(1 - \xi_n\right),\tag{45}$$

то, ввиду $\ddot{\varsigma}_n \approx 1$, упругое рассеяние быстрых нейтронов тяжёлыми ядрами должно составлять лишь малую часть от их полного сечения σ , являющегося величиной, близкой к πa^2 (это рассуждение не учитывает потенциальное рассеяние).

Что касается относительной вероятности η_b , то в предположении, что она не зависит от того, как образовалось сложное ядро, можно положить

$$\eta_b = \Gamma_b : \sum_{b'} \Gamma_{b'}, \tag{46}$$

где Γ_b — среднее значение частичной ширины уровня, отвечающей испусканию частицы b сложным ядром (пропорциональное вероятности испускания), и $\sum_{b'} \Gamma_{b'} = \Gamma$ — полная ширина уровня. Согласно

Вейсскопфу и Эвингу, каждая из величин Γ_b может быть выражена, как

$$\Gamma_{b} = f_{b} (E_{n} + \varepsilon_{n} - \varepsilon_{b}) : \omega (E_{n} + \varepsilon_{n}), \tag{47}$$

где f_b — функция одной только разности энергий $E_n+\varepsilon_n-\varepsilon_b$ (ε_b — энергия связи частицы b в сложном ядре), а ω — плотность уровней сложного ядра при энергии возбуждения $E_n+\varepsilon_n$. Подстановка (47) в (46) даёт

$$\eta_b = f_b(E_n + \varepsilon_n - \varepsilon_b) : \sum_{b'} f_{b'}(E_n + \varepsilon_n - \varepsilon_{b'}). \tag{48}$$

Заметим, что разность $\varepsilon_b - \varepsilon_n$ равна порогу возбуждения реакции $(n,\ b)$.

В зависимости от характера этой реакции мы будем иметь: f_n в случае рассеяния нейтронов — (n, n), f_p и f_α — в случае реакций расщепления (n, p) и (n, α) , f_γ — в случае захвата нейтрона ядром — (n, γ) и $f_{\overline{A}}$ — в случае деления ядра. Как уже указывалось выше, деление наблюдается лишь в ограниченном числе случаев — у наиболее тяжёлых элементов; в случае же остальных элементов $f_{\overline{A}}$ = 0 (если не иметь в виду очень быстрых нейтронов). Сравнивая, далее, функции f_p и f_α с функцией f_n , мы должны заключить, что они должны быть сравнительно малы, особенно f_α , так как выброс заряженной частицы ядром сопряжён с преодолением потенциального барьера (кулоновское отталкивание), который особенно высок в случае тяжёлых ядер и α -частиц: отсюда и следует малая вероятность этих процессов по сравнению с процессом (n, n). По этой причине, а также имея в виду тот экспериментальный факт, что, в отличие от (n, p)-реакций, реакция (n, α) наблюдается только в случае лёгких ядер, в дальнейшем мы будем считать $f_\alpha = 0$. Таким образом, мы имеем

$$\sum_{b'} f_{b'} = f_{\gamma} + f_p + f_n \tag{49}$$

и, соответственно, для сечений захвата — $\sigma_{\rm 3axB}$, реакции расщепления — $\sigma_{\rm p}$ и неупругого рассеяния — $\sigma_{\rm hyp}$ получим:

$$\sigma_{3axB} = \pi a^2 \frac{f_{\gamma}}{f_{\gamma} + f_p + f_n}, \qquad (50)$$

$$\sigma_p = \pi a^{\frac{2}{2}} \frac{f_p}{f_q + f_p + f_n} \tag{51}$$

И

$$\sigma_{\text{Hyp}} = \pi a^2 \dot{s}_n \frac{f_n}{f_{\gamma} + f_p + f_n} . \tag{52}$$

Суммируя эти выражения с (45), получаем для полного сечения $\sigma = \sigma_{yp} + \sigma_{yyp} + \sigma_{3axB} + \sigma_{p}$

$$\sigma = \pi x^2. \tag{53}$$

Следовательно, полное сечение в случае тяжёлых ядер и быстрых нейтронов, где эффект резонанса отсутствует, должно равняться геометрическому сечению ядра. Сечения же, отвечающие отдельным процессам, определяющим величину о, как это следует из формул (45), (50), (51), (52), всегда меньше геометрического сечения.

В рассматриваемой работе Вейсскопф и Эвинг вычисляют значения величин f_{7} , f_{p} и f_{n} в функции от энергии сложного ядра для $\operatorname{Cu}(Z=29)$, $\operatorname{Zr}(Z=40)$ и $\operatorname{Sn}(Z=50)$. Из их вычислений следует, что f_{7} на несколько порядков меньше f_{p} , f_{p} же на несколько порядков меньше f_{n} . Ввиду такого соотношения между величинами f_{ℓ} , f_{p} и f_{n} сечение захвата и сечение реакции (n,p) должны быть малы по сравнению с сечением неупругого рассеяния быстрых нейтронов, что находится в полном согласии с опытом (см. ниже). Что же касается сечения неупругого рассеяния, то согласно формуле (52) оно должно быть порядка πx^{2} . Неупруго рассеянные нейтроны, согласно вычислениям Вейсскопфа и Эвинга, имеют распределение энергии, напоминающее максвелловское, как это видно из рис. 4, на котором кривая I изображает распределение нейтронов (по энергиям), рассеянных ядром Сц и имеющих первоначальную энергию в 6 MeV, кривая же II — распределение энергии по Максвеллу.

Добавим ещё, что в том случае, когда энергия возбуждения, остающаяся в ядре в результате неупругого рассеяния достаточно быстрого нейтрона, превосходит энергию связи нейтрона $\varepsilon_{n'}$, ядром может быть испущен второй нейтрон [реакция (n, 2n)]. Для поперечного сечения этой реакции Вейсскопф и Эвинг дают следующую приближённую формулу:

$$z(n, 2n) = \pi a^2 \left[1 - \left(1 + \frac{\Delta E_n}{\omega} \right) e^{-\frac{\Delta E_n}{\Theta}} \right], \tag{54}$$

где

$$\Delta E_n = E_n - \varepsilon_{n'} \text{ if } \Theta = 2 \sqrt{\frac{5E_n}{A}} (E_n \text{ B MeV}),$$

полученную в предположении максвелловского распределения скоростей неупруго рассеянных нейтронов при температуре Θ .

и. методика измерения поперечных сечений

Измерения поперечных сечений, отвечающих тем или иным ядерным процессам, вызываемым нейтронами, всегда сводятся к измерению концентрации нейтронов (n) или нейтронных потоков (q), ко-

торое в случае сечений захвата, расшепления или деления ядра должно быть дополнено измеренивеличины скоабсолютной рости данного процесса. Измерения величин п и д заключаются в измерениях того или иного вызываемого нейтронами эффекта. При этом, в случае быстрых нейтронов чаще всего используют ионизирующее действие ядер отдачи, возникающих при упругом соударении нейтрона и ядра: на своём пути в материальной среде ядро отдачи, обладающее достаточной кинетической энергией. создаёт то или иное число ио-

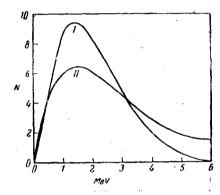


Рис. 4. Распределение энергии нейтронов, рассеянных ядром меди (по Вейсскопфу и Эвингу).

нов, которые в случае ионизационной камеры, применяемой в качестве индикатора нейтронов, регистрируются в виде импульса тока или напряжения, усиливаемого с помощью специальных радиотехнических усилителей и передаваемого либо на электромеханический счётчик импульсов, либо на осциллограф с одновременной фотографической записью. Измеряемое таким путём число импульсов соответствует числу ядер отдачи, в свою очередь пропорциональному числу нейтронов, попадающих в ионизационную камеру за данный промежуток времени, т. е. величине нейтронного потока q. С целью получения ядер отдачи с максимальной энергией ионизационные камеры обычно наполняются лёгкими газами — водородом или гелием. В камере Вильсона, применяемой для регистрации нейтронов, пути (треки) ядер отдачи становятся видимыми благодаря образованию капель на ионах, служащих центрами конденсации. Подсчёт числа треков здесь и даёт число ядер отдачи, пропорциональное числи попадающих в камеру нейтронов. Для регистрации нейтронов применяются также толстослойные эмульсии. Треки возникающих в них протонов отдачи становятся видимыми благодаря их фотографическому действию и могут быть сосчитаны (под микроскопом).

Наряду с ядрами отдачи с их ионизирующим или фотографическим действием, для регистрации быстрых нейтронов нередко применяются также те или иные ядерные реакции. Измерения выхода этих реакций дают величину, пропорциональную числу падающих нейтронов. Обычно выход измеряется по величине электронной, позитронной или ү-активности, обусловленной возникающими в результате реакции радиоактивными ядрами. Примером такой реакции может служить реакция $C^{12}(n, 2n)C^{11}$, в результате которой возникает позитронно-активный изотон углерода C11 с периодом полураспада в 20,5 минуты. Порог этой реакции составляет 20,4 MeV. Следовательно, с помощью этой реакции регистрируются нейтроны с энергией $E_{r} > 20,4 \text{ MeV}$. Другим примером является деление тория, в результате которого в числе других осколков деления образуется в и у-активный иод I¹⁸⁰ с периодом полураспада 12,6 часа. Порог этой реакции составляет ~ 1,7 MeV. Часто выход реакции деления, применяемой для измерения нейтронных потоков, определяется по числу импульсов в содержащей делящийся элемент ионизационной камере. обусловленных ионизирующим действием осколков деления.

В случае медленных нейтронов ядра отдачи получают лишь незначительную энергию, недостаточную для сколько-нибудь заметной ионизации, обладают ничтожной длиной пробега и поэтому не могут быть использованы для измерения концентрации нейтронов. По этой причине здесь применяются исключительно ядерные реакции, скорость которых, пропорциональная числу падающих нейтронов, как и в случае быстрых нейтронов, измеряется по активности возникающих в результате реакции радиоактивных ядер.

Как видно из предыдущего, с помощью всех упомянутых методов измерения концентрации нейтронов или нейтронных потоков непосредственно измеряются лишь относительные значения величин и и q. Для получения с помощью этих методов абсолютных значений этих величин необходимо знать поперечные сечения тех процессов, которые лежат в основе данного метода измерения, т. е. сечения рассеяния в случае использования ядер отдачи или сечения той реакции, которая используется для измерений числа нейтронов. Эти сечения должны быть известны для той именно энергии, какую имеют измеряемые нейтроны.

Таким образом, задача измерений чисел *п* или *q*, как и задача измерений абсолютных скоростей ядерных процессов, т. е. задача измерения поперечных сечений (за некоторыми исключениями, см. ниже), в конечном итоге сводится к измерению абсолютной величины числа нейтронов. Эта последняя задача решается следующим путём. Применяя замедлители, в качестве каковых используют содержащие водород вещества, чаще всего парафин или воду, замедляют подлежащие измерению нейтроны до очень медленных (в частности, термических), которые затем поглощаются тем или иным веществом, вступающим с ними в реакцию. Вещество-индикатор подбирают

таким, чтобы результатом этой реакции явился радиоактивный элемент: в этом случае измерение абсолютной величины интенсивности излучения последнего и даёт непосредственно искомое число нейтронов, так как каждый медленный нейтрон, как правило, вступающий с данным ядром в реакцию только одного типа, даёт один радиоактивный атом. В качестве веществ-индикаторов применяются марганец, который в результате реакции (n, γ) даёт электронно-активный изотоп Mn^{56} с полупериодом в 2,59 часа, иод, дающий также в результате (n, γ) -реакций электронно-активный изотоп I^{128} с полупериодом в 25 минут, и другие элементы. Зная число падающих на индикатор нейтронов и абсолютную величину вызванной ими активности индикатора, нетрудно определить отвечающее данной реакции значение поперечного сечения.

Исключение здесь составляет полное сечение σ , для определения которого достаточно измерения относительных концентраций или потоков нейтронов. В принципе определение величины σ осуществляется следующим образом. Исследуемое вещество помещается между источником нейтронов и индикатором, каковым является какое-либо вещество, реагирующее на нейтроны данной энергии, или ионизационная камера. Если q_0 — нейтронный поток, т. е. число нейтронов, ежесекундно испускаемых источником и попадающих на индикатор в отсутствии исследуемого вещества, а q—поток, отмечаемый индикатором при наличии этого вещества, т. е. поток, ослабленный благодаря рассеянию и поглощению нейтронов в исследуемом веществе, то мы будем иметь

$$q = q_0 e^{-\sigma GI} \quad , \tag{55}$$

где C — число атомов исследуемого вещества в 1 cm^8 и l — толщина этого вещества. Следовательно, искомое полное сечение σ мы найдём, как

$$\sigma = \frac{1}{Cl} \ln \frac{q_0}{q} \,, \tag{56}$$

т, е, для его определения достаточно измерить нейтронные потоки q_0 и q в любых относительных единицах.

Как уже сказано, для измерения остальных поперечных сечений необходимо определение абсолютной скорости соответствующего процесса (наряду с определением величины нейтронного потока). В случае реакции захвата (n, γ) сечение $\sigma_{\text{захв}}$ определяется путём измерения абсолютной величины полной активности возникающего в результате этого процесса радиоактивного изотопа. Взяв за меру активности полное число возникающих радиоактивных атомов N и приравнивая это число числу поглощённых нейтронов, равному $q_0\sigma_{\text{захв}}CI$, из равенства

$$\sigma_{3axb} = \frac{1}{Cl} \frac{N}{q_0} \tag{57}$$

или из более точного равенства

$$\sigma_{\text{3axB}} = -\frac{1}{Cl} \ln \frac{q_0 - N}{q_0} \tag{58}$$

находят величину $\sigma_{\text{вахв}}$. В том случае, когда число рассеянных нейтронов можно учесть и когда нейтроны данной энергии способны возбудить только одну реакцию, отвечающая этой реакции величина $\sigma_{\text{захв}}$ может быть определена из формулы (56), где q обозначает нейтронный поток, ослабленный поглощением.

Аналотичным способом определяются и величины σ_p и σ_d . Абсолютная скорость реакции (n, p) или (n, α) обычно определяется по числу протонов или α -частиц, регистрируемых с помощью ионизационной камеры или камеры Вильсона. Этот метод, естественно, применим только в случае веществ, находящихся при комнатной температуре в газообразном состоянии (в виде элементарного газа или какого-либо летучего соединения). Обычный метод определения абсолютной скорости реакции деления заключается в измерении числа импульсов, обусловленных осколками деления и наблюдаемых в ионизационной камере с электродами, покрытыми тонким слоем исследуемого вещества.

Одним из наиболее надёжных методов определения сечения рассеяния орасс является метод, основанный на измерении импульсов, происходящих от ядер отдачи в ионизационной камере, наполненной исследуемым газом. Этот «абсолютный» метод применим, однако, лишь в случае лёгких ядер и достаточно быстрых нейтронов, так как только в этом случае ядра отдачи получают достаточную энергию: Но поглощение быстрых нейтронов лёгкими ядрами обычно исчезакще мало. Поэтому полное сечение практически совпадает с сечением рассеяния, измерение которого и сводится к измерению полного сечения о (см. выше). Для измерения сечения рассеяния часто применяется относительный метод, заключающийся в сравнении искомого сечения с известным для какого-либо выбранного в качестве стандарта элемента. Одним из наиболее простых способов такого сравнительного исследования является измерение потока отражённых от исследуемого вещества и от стандартного вещества нейтронов (обратное рассеяние).

До сих пор, говоря о сечении рассеяния, мы не вводили различия между упругим и неупругим рассеянием. Это различие сводится к тому, что в то время как при упругом рассеянии нейтронный спектр практически не изменяется (за исключением случаев рассеяния от наиболее лёгких элементов), с неупругим рассеянием связано существенное изменение спектра, обусловленное возбуждением рассеивающих ядер. Поэтому в тех случаях, когда неупругое рассеяние играет существенную роль, что имеет место в случае элементов тяжелее фтора и быстрых нейтронов, для измерения обусловленных нейтронов, для измерений изменений нейтронного спектра. С этой целью применяют два индикатора нейтронов—

один, обладающий достаточно высоким порогом возбуждения и реагирующий на быстрые нейтроны, и другой, регистрирующий медленные нейтроны. Для измерения сечения неупругого рассеяния применяется также метод, основанный на измерениях активности, возникающей в результате возбуждения ядер при неупруго м рассеянии нейтронов.

В следующей главе мы приводим измеренные различными авторами значения сечений, отвечающих различным ядерным процессам.

III. ЭКСПЕРИМЕНТАЛЬНЫЕ ДАННЫЕ

За основу приводимой ниже таблицы взяты данные из сводки Дибнера, Геррманна и Грассманна¹⁹, опубликованной в 1942 г. и охватывающей работы кончая 1940 г. В нашей таблице эти данные дополнены данными, опубликованными Фольцем²⁰ в 1943 г. и относящимися к сечениям для медленных нейтронов, а также данными отдельных работ, опубликованных в различных журналах (главным образом в Phys. Rev.), за последующие годы вплоть до 1947 г. Ссылки на индивидуальные работы, вошедшие в указанные сводки, можно найти в последних. Нами приводятся ссылки преимущественно только на те работы, которые не вошли в эти сводки.

Таблица построена таким образом, что для каждого элемента, в порядке убывающей энергии бомбардирующего нейтрона, приводятся значения полного поперечного сечения σ (в $10^{-24} \ \hat{c} M^2$), сечения рассеяния σ_{pacc} и сечения поглощения σ_{norm} , представляющего собой сечение захвата, реакции расщепления или деления ядра. В тех случаях, когда природа процесса или учавствующий в нём изотоп данного элемента известны, это указано в виде примечания. В примечаниях (там, где это можно было установить по литературным данным) указано также то соединение, в виде которого изучался данный элемент. Отсутствие такого указания, как правило, означает, что соответствующие измерения производились с элементом, как таковым. а не с его соединением. В третьем столбце символы d - Li, d - C,d-D и т. д. обозначают нейтроны, получаемые при бомбардировке дейтронами соответственно литиевой, углеродной, дейтериевой и т. д. мишени. Символы $Ra \gamma$ — Ве или $ThC''\gamma$ — D и т. д. обозначают фотонейтроны, возникающие при облучении бериллия гамма-лучами радия, или дейтерия — гамма-лучами ThC" и т. д. Далее, Na ү — Ве, $La\gamma - Be$, $Na\gamma - D_2O$, $Mn\gamma - Be$, $Ga\gamma - D_2O$ и $Sb\gamma - Be$ обозначают фотонейтроны, получающиеся при облучении соответствующих мишеней (Ве или D₂O) гамма-лучами от ү-активных изотопов Na²⁴, La¹⁴⁰, Mn⁵⁶, Ga⁷² и Sb¹²⁴. С-, D-, J-нейтроны обозначают группы медленных нейтронов, поглощаемых кадмием (С), родием и индием (D) и иодом $(J)^{22}$. Этим нейтронам отвечает энергия, близкая к резонансной энергии соответствующих элементов: а именно, С-нейтронам — 0,18 eV, D-нейтронам — \sim 1,3—1,4 eV, J-нейтронам — \sim 38 eV. Термин «медленные нейтроны» в таблице—чаще всего нейтроны с энергией от нескольких eV до сотых долей eV. Медленные и термические (энергия равна $\frac{1}{40}$ eV или величине kT при $T=300^\circ$ абс.) нейтроны часто являются синонимами. Последнее в особенности относится к данным, приводимым по сводке Фольца. Добавим, что (p-Li)нейтроны, приведённые без указания их энергии, повидимому, являются нейтронами с энергией $\sim 15~\text{MeV}$.

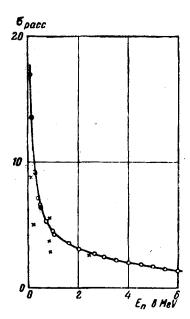


Рис. 5. Зависимость сечения рассеяния водорода от энергии нейтронов (теоретическая кривая, вычисленная Бомом и Ричменом; точки—экспериментальные значения, полученные различными авторами).

Обратимся теперь к рассмотрению отдельных ядер, наиболее изученных в отношении их взаимодействия с нейтронами.

Водоро д. В этом отношении наиболее подробно изучен водород, полное сечение которого с измерено в широком интервале энергии нейтронов от 25.4 MeV до 0,01 eV. Данные различных авторов здесь наименее противоречивы, и большой разброс отдельных данных наблюдается только для термических нейтронов. Экспериментальные данные, за исключением некоторых старых измерений, прекрасно укладываются на теоретическую кривую, полученную Бомом и Ричменом 83 на основе определённых допущений о форме потенциальной функции, характеризующей взаимодействие нейтрона и протона. Эта кривая приведена на рис. 5, где наряду с данными, полученными с помощью строго монохроматических нейтронов, приведены также результаты измерений с помощью фотоней тронов (крестики при $E_n < 1 \text{MeV}$). Повидимому, недостаточная монохроматичность фотонейтронов RaTh ү и Яп γ и является причиной выпадения из

кривой соответствующих точек. Из теоретической кривой для термических нейтронов получается $\sigma = 21,0$. Заметим, что значения величины σ для водорода в их зависимости от энергии нейтронов нужно считать настолько точно измеренными, что ими можно воспользоваться как стандартами для определения неизвестных поперечных сечений, как это и делается некоторыми авторами.

Вследствие отсутствия резонансных уровней в сложном ядре n+p(d), а также вследствие малости сечения захвата, полное поперечное сечение водорода при всех энергиях нейтронов практически равно сечению упругого рассеяния (см. таблицу). Что касается сечения захвата, отвечающего реакции $n^1+p^1=d^2+\gamma$, то отдельные

значения этой величины, измеренные различными авторами, довольно хорошо согласуются между собой, а также с теоретическим значением, вычисленным Рарита и Швингером 86 . Добавим, что согласно теории $\sigma_{\text{захв}}$ водорода изменяется с энергией нейтронов пропорцио-

нально E_n^{-2} , т. е. обратно пропорционально скорости нейтронов. Дейтерий. Сечение дейтерия, как и сечение водорода, плавно растёт с уменьшением энергии нейтронов. Здесь σ при всех энергиях также практически равно $\sigma_{\text{расс}}$; $\sigma_{\text{погл}}$ относительно ещё меньше $\sigma_{\text{погл}}$ водорода.

Гелий. В отличие от водорода и дейтерия, полное сечение гелия имеет резкий резонансный максимум при энергии ~ 1 MeV, обнаруживающийся как по ходу величины σ с энергией E_n , так и по ходу величины $\sigma_{\rm обр, \ pacc}$ (He): $\sigma_{\rm обр, \ pacc}$ (H). Этот максимум, повидимому, обусловлен резонансным уровнем сложного ядра He⁵, который обнаруживается также в реакции $d^2 + {\rm Li}^7 = {\rm He}^4 + {\rm He}^5$. В последнем случае из измерений пробега $\sigma_{\rm c}$ -частиц следует, что ядро He⁵ оказывается в возбуждённом состоянии с энергией возбуждения, равной 0,84 MeV 40 .

Литий. Полное сечение лития вплоть до E_n порядка нескольких сот eV почти не изменяется с энергией нейтронов. При $E_n < 250$ eV σ растёт с уменьшением энергии по линейному закону (относительно

 $E_n^{-\frac{1}{2}}$) и в области термических нейтронов достигает значения в 20-30 раз большего своего значения при больших E_n . Этот рост величины σ обусловлен ростом $\sigma_{\text{погл.}}$ отвечающего реакции $n^1+\text{Li}^6=$ $=\text{He}^4+\text{H}^3$, так как для медленных нейтронов величина σ оказывается практически равной $\sigma_{\text{погл.}}$ В расчёте на изотоп лития (Li^6), участвующий в реакции, $\sigma_{\text{погл.}}$ выражается числом ~ 900 .

Бериллий. В случае бериллия $\sigma \approx \sigma_{\rm pacc}$ медленно расчёт с уменьшением энергии нейтронов, увеличиваясь в 2-3 раза при уменьшении $E_{\it n}$ от 0,83 MeV до \sim 0,01 eV. $\sigma_{\rm norn}$ относительно мало, составляя \sim 0,1% от σ (для термических нейтронов).

Бор. Полное сечение бора, практически равное для быстрых нейтронов сечению рассеяния, увеличивается с уменьшением E_n . При $E_n < 1000 \, \mathrm{eV}$ рост величины σ , всё более и более приближающейся к $\sigma_{\text{погл}}$, отвечающему реакции $B^{10} + n^1 = Li^7 + \mathrm{He}^4$, следует

линейной зависимости от $E_n^{-\frac{1}{2}}$. Для медленных нейтронов σ практически равно $\sigma_{\text{погл}}$, так как $\sigma_{\text{расс}}$ составляет здесь меньще 1% от σ . В расчёте на изотоп B^{10} $\sigma_{\text{погл}}$ выражается числом порядка 3000,

Углерод. Ввиду малости $\sigma_{\text{погл}}$, составляющего около 0.1% от σ последняя величина на всём изученном широком интервале энергин (от 25,4 MeV до 0.025 eV) практически равна $\sigma_{\text{расс}}$. При уменьшении энергии нейтронов от 25,4 MeV до 0.25 eV σ увеличивается в ~ 5 раз. Плавный ход σ с E_n нарушается наличием двух слабых максимумов при значениях энергии около 4.3 и 3.7 MeV, свидетельствующих о наличии двух резонансных уровней у ядра C^{13} . Почти вдвое мень-

шее сечение упругого рассеяния на угол в 100° по сравнению с рассеянием на угол в 45° указывает на ассиметрию упругого рассеяния. На это же указывает также сравнительно малое значение сечения обратного рассеяния, т. е. рассеяния на 180°.

Азог. В случае азота полное сечение для быстрых нейтронов, практически равное сечению рассеяния, в области больших энергий изменяется очень незначительно. Сечение поглощения, отвечающее реакции $n^1+N^{14}=C^{14}+\rho^1$ и имеющее два резонансных максимума около $E_n=1,45$ и 0,70 MeV, в точках максимумов составляет $\sim 5\%$ и 10% от величины σ . Около $E_n=1,45$ MeV обнаруживается также максимум $\sigma_{\text{погт}}$, огвечающего реакции $n^1+N^{14}=B^{11}+He^4$. При переходе в область медленных нейтронов как σ , так и $\sigma_{\text{погл}}$ обнаруживают бысгрый рост, причём σ растёт в несколько раз, а $\sigma_{\text{погл}}$ (реакция $n^1+N^{14}=C^{14}+\rho^1$) — в несколько сот раз. Последняя величина в области малых энергий, повидимому, следует закону пропорциональности $E_n^{-\frac{1}{2}}$.

Кислород. Полное сечение кислорода, повидимому, во всём изученном энергетическом ингервале (от \sim 15 MeV до 0,025 eV) равное сечению рассеяния, изменяется нерегулярно с энергией, обнаруживая ряд (резонансных?) максимумов (при 4,0 MeV и ниже), σ для термических нейтронов имеет тот же порядок величины, что и для быстрых. σ _{погл} очень мало.

Фтор. Полное сечение фтора, во всём исследованном энергетическом интервале (от \sim 15 MeV до 0,025 eV) равное сечению рассеяния, растёт с уменьшением энергии нейтронов, около 0,2 MeV достигает невысокого максимума и далее падает. Значение σ для медленных нейтронов в 2-3 раза меньше максимального. $\sigma_{\text{погл}}$ не превышает 2^{0}_{0} от σ .

Натрий. σ , практически равное $\sigma_{\rm Pacc}$, при уменьшении E_n от $\sim 3~{\rm MeV}$ обнаруживает нерегулярный ход с E_n , повидимому, обусловленный наличием нескольких резонансных максимумов. σ для термических нейтронов лишь в $\sim 2~{\rm pasa}$ превышает значение при $E_n \approx 15~{\rm MeV}$. Сечение поглощения для медленных нейтронов составляет около 10~% от величины σ . Приведённое в таблице число $\sigma_{\rm T-T}=16$, повидимому, связано с грубой ошибкой.

Магний. Ход σ с энергией нейгронов в случае магния сходен с тем, какой наблюдается в случае натрия. Здесь σ также практически равно σ_{vacc} , σ_{nora} для медленных нейтронов не превышает 10% от σ .

Алюминий. Ход, аналогичный ходу с в случае Na и MS, имеет и Al. Согласно последним данным 72 , в интервале энергии от 1 MeV до 0.01 MeV имеется по крайней мере 10 невысоких резонансных максимумов. σ здесь также практически равно $\sigma_{\text{расс}}$, и $\sigma_{\text{погл}}$ для медленных нейгронов составляет около 10% от с. Асимметрия упругого рассеяния обнаруживается по резкой зависимости поперечного сечения от угла рассеятия.

Кремний. Ход σ у Si сходен с ходом σ у Na, Mg н Al. σ , повидимому, равно $\sigma_{\text{расс}}$: Для медленных нейтронов $\sigma_{\text{погл}}$ имеет порядок величины $\sim 1\%$ от σ .

Фосфор. В случае фосфора σ мало изменяется с энергией быстрых нейгронов. При переходе к медленным оно увеличивается в 3-4 раза. σ практически равно $\sigma_{\text{расс}}$, $\sigma_{\text{погл}}$ для медленных нейтронов составляет несколько процентов от σ .

Сера, о мало изменяется с E_n на всём диапазоне от быстрых $(d-\mathrm{Li})$ -нейтронов до медленных. о, повидимому, близко к $\mathfrak{p}_{\mathrm{pace}}$, $\mathfrak{q}_{\mathrm{norn}}$ для медленных нейтронов составляет около $20\,\%$ от \mathfrak{q} .

Хлор. σ , медленно растущее с уменьшением элергии нейтронов, по порядку величины увеличивается в ~ 10 раз при переходе к медленным нейтронам. $\sigma \approx \sigma_{\text{расс}}$ для быстрых нейтронов и становится больше $\sigma_{\text{расс}}$ в случае медленных нейтронов, для которых $\sigma_{\text{погл}}$ имеет порядок величины σ .

Калий. σ обнаруживает перегулярный ход с E_n . $\sigma_{\rm norn}$ для медленных нейтронов, повидимому, имеет порядок величины $\sigma_{\rm pacc}$.

Кальций, σ мало изменяется с энергией нейтронов и только при переходе к медленным нейтронам увеличивается в 2-3 раза. σ практически равно $\sigma_{\rm pace}$. Для медленных нейтронов $\sigma_{\rm norn}$ составляет 3-5% от σ .

Титан. σ мало изменяющееся с энергией нейгронов, увеличивается в несколько раз при переходе к медленным нейтронам, для которых $\sigma_{\rm погл}$ близко к $\sigma_{\rm расс}$.

Хром. σ мало изменяется с энергией нейтронов и при переходе от быстрых (d — Li)-нейтронов к медленным увеличивается меньше чем в два раза. Для быстрых нейтронов $\sigma \approx \sigma_{\text{расс}}$, для медленных $\sigma_{\text{посл}}$ сравнимо с $\sigma_{\text{расс}}$.

Марганец. Для быстрых нейтронов $\sigma \approx \sigma_{\rm pacc}$ мало меняется с величиной E_n . Около 300 eV наблюдается резкий максимум резо-

наисного рассеяния. При $E_n < 30 \text{ eV}$ в изменяется с $E_n^{-\frac{3}{2}}$ по линейному закону. Для термических нейтронов в близко к $\sigma_{\text{ногл}}$.

Железо. Для быстрых нейтронов $\sigma \approx \sigma_{facc}$ почти не изменяется с E_n . При переходе к медленным нейтронам σ увеличивается в несколько раз. Для медленных нейтронов σ_{nord} составляет 20-30% от величины σ . Из резкой зависимости σ_{pacc} от угла рассеяния явствует асимметрия упругого рассеяния. Сравнение σ_{pacc} и σ_{yp} при одинаковых углах рассеяния указывает на преобладание неупругого рассеяния быстрых нейтронов (d-D) над упругим.

Кобальт. Для быстрых нейтронов $\sigma \approx \sigma_{\rm pacc}$, сравнительно мало изменяющееся с энергией нейтронов, при $E_n = 115\,{\rm eV}$ обнаруживает резкий резонансный максимум. При $E_n < 5\,{\rm eV}$ σ линейно зависит от

 $E_n^{-\frac{1}{2}}$. $\sigma_{\rm mora} \approx \sigma_{\rm pace}$ при $E_n = 1$ eV. Для медленных нейтронов $\sigma_{\rm mora}$ в \sim 5 раз больше $\sigma_{\rm pace}$.

Никель, σ растёт с уменьшением энергии нейтронов (от ~ 3 MeV). Для быстрых нейтронов $\sigma \approx \sigma_{pacc}$, для медленных $-\sigma_{nor.i} \approx 30\%$ σ .

Медь. Ход с энергией нейтронов такой же, как в случае Ni. Для быстрых нейтронов $\sigma \approx \sigma_{\rm pacc}$, для медленных $-\sigma_{\rm norn} \approx 30\%$ о.

 $\sigma_{\text{погл}}$, повидимому, пропорционально $E_n^{-\frac{1}{2}}$. Из зависимости σ_{pace} от угла следует асимметрия упругого рассеяния быстрых нейтронов. σ_{Hyp} имеет порядок величины σ_{vp} .

Цинк. σ растёт с уменьшением E_n , проходя через максимум при малых E_n . Для быстрых нейтронов $\sigma \approx \sigma_{\rm pacc}$, для медленных $\sigma_{\rm norn}$ составляет $\sim 20\%$ от σ . Асимметрия упругого рассеяния.

Мышьяк. При уменьшении энергии нейтронов (от быстрых до термических) σ увеличивается в ~ 2 раза. Для быстрых нейтронов $\sigma \approx \sigma_{pacc}$, для медленных — σ_{norn} сравнимо с σ_{pacc} , σ_{norn} , повидимому, пропорционально $E_n^{-\frac{1}{2}}$.

Селен. При переходе от быстрых нейтронов к медленным о увеличивается в $\sim 5\,$ раз. Для быстрых нейтронов $\sigma \approx \sigma_{pacc}$, для медленных— _{погл} близко к _{брасс}.

Бром. σ увеличивается с уменьшением E_n . В области медленных нейтронов имеет место острый резонанс (?). Для быстрых нейтронов $\sigma \approx \sigma_{\text{pacc}}$, для медленных— σ_{norn} сравнимо с σ_{pacc} .

Стронций. σ≈ σ_{pacc} и мало изменяется с энергией нейтронов, увеличиваясь в ~ 2 раза при переходе от быстрых нейтронов к медленным. Для последних $\sigma_{\text{погл}} \approx 15\%$ σ .

Цирконий. σ имеет три резонансных максимума: при $E_n = 7.6$,

2,3 и 1,09 eV. При $E_n < 0.6 \,\mathrm{eV}$ σ линейно зависит от $E_n^{-\frac{1}{2}}$.

Н и о б и й. При $E_n < 1$ eV σ линейно зависит от $E_n^{-\frac{1}{2}}$. Молибден. σ мало изменяется с E_n . Для быстрых нейтронов $\pmb{\sigma} \approx \sigma_{pacc}$. σ_{norn} для медленных нейтронов имеет порядок величины σpacc ·

Рений. В области медленных нейтронов опогл обнаруживает

острый резонансный максимум. $\sigma_{\text{погл}}$ близко к σ .

 $\mathsf{Cepe}\,\mathsf{бpo}$. $\mathsf{\sigma}$ увеличивается с уменьшением E_n , проходя через несколько резонансных максимумов. Для быстрых

 $\sigma \approx \sigma_{\rm pacc}$. При $E_n < 0.5\,{\rm eV}$ σ линейно зависит от $E_n^{-\frac{1}{2}}$. Для медленных нейтронов $\sigma_{\rm nora}$ сравнимо с σ и на целый порядок превышаer space.

Кадмий. σ увеличивается с уменьшением E_n , проходя через резонансный максимум около $E_n=0.18\,\mathrm{eV}$. Для быстрых нейтронов $\sigma \approx \sigma_{\text{pace}}$, для медленных — $\sigma \approx \sigma_{\text{погл}}$.

Индий. В области медленных нейтронов з обнаруживает несколько резонансных максимумов, наибольшим из которых является максимум около $E_n = 1,44 \,\mathrm{eV}$. $\sigma \approx \sigma_{\mathrm{погл}}$.

Олово. В интервале E_n от $\sim 15\,\mathrm{eV}$ до $E_n < 1\,\mathrm{eV}$ $\sigma \approx \sigma_{\mathrm{pacc}}$ изменяется в $\sim 1.5\,$ раза. Для медленных нейтронов $\sigma_{\mathrm{nor}} \approx 10\,\%$ σ . Наблюдается асимметрия рассеяния.

Сурьма. σ увеличивается с уменьшением E_n , проходя через несколько резонансных максимумов и при $E_n < 1$ eV следуя линейной зависимости от $E_n^{-\frac{1}{2}}$. Для быстрых нейтронов $\sigma \approx \sigma_{\rm pacc}$, для медленных — $\sigma_{\rm norn}$ близко к $\sigma_{\rm pacc}$.

Tеллур. Для медленных нейтронов σ_{norn} имеет порядок величины σ_{pacc} и, повидимому, пропорционально $E_n^{-\frac{1}{2}}$.

Нод. σ иода слабо увеличивается при уменьшении энергии нейтронов (приблизительно вдвое при переходе от быстрых нейтронов к термическим). В области около 38 и 20 eV имеются по крайней мере два резонансных максимума. Для быстрых нейтронов $\sigma \approx \sigma_{\rm pacc}$, для медленных $\sigma_{\rm norn}$ составляет $\sim 2/3$ от σ . При $E_n < 15$ eV σ линейно зависит от $E_n = 1/2$.

Барий. $\stackrel{"}{\sigma} \approx \sigma_{\rm pacc}$ и мало изменяется с энергией нейтронов. Для медленных нейтронов $\sigma_{\rm nora} \approx 10\%$ σ и, повидимому, пропорционально $E_{\pi}^{-\frac{1}{2}}$.

Европий и гадолиний. Резонансное поглощение в области медленных нейтронов.

Диспрозий. Резонансное поглощение в области медленных нейтронов. Для медленных и термических нейтронов $\sigma_{norn} \approx \sigma$.

Тантал. В области медленных нейтронов σ проходит через ряд резонансных максимумов. При $E_n < 1 \, \mathrm{eV} \, \sigma$ линейно зависит от $E_n^{-\frac{1}{2}}$. Для медленных нейтронов $\sigma_{\mathrm{norm}} \approx \frac{3}{4} \, \sigma$. Различные сильно различающиеся значения сечения захвата (20,6 и 0,034) отвечают различным степеням возбуждения ядра Ta^{182} .

Вольфрам. σ растёт с уменьшением энергии нейтронов, проходя через ряд резонансных максимумов. Для быстрых нейтронов $\sigma \approx \sigma_{\text{pace}}$, для медленных σ близко к $\sigma_{\text{погл}}$. При $E_n < 1 \text{ eV}$ σ линейно зависит от $E_n = \frac{1}{2}$.

Осмий. В области малых E_n ряд резонансных максимумов σ . При $E_n < 4 \, \mathrm{eV} \, \sigma$ линейно зависит от $E_n^{-\frac{1}{2}}$. Для термических нейтронов $\sigma_{\mathrm{nor}, 1}$ близко к σ_{pacc} .

нов $\sigma_{\text{пог.т}}$ близко к $\sigma_{\text{расс}}$. И ридий. В области медленных нейтронов ряд резонансных максимумов σ . σ линейно зависит от $E_n^{-\frac{1}{2}}$.

Платина. Ряд резонансных максимумов о при $E_n=1000\,{\rm eV}\cdot$ и ниже. При $E_n<0.8\,{\rm eV}$ о линейно зависит от $E_n^{-\frac{1}{2}}\cdot\sigma_{\rm погл}$ порядка $\sigma_{\rm pacc}$.

Золото. σ имеет высокий максимум при $E_n=4.8\,\mathrm{eV}$. Для медленных нейтронов $\sigma_{\text{погл}}$ близко к σ и, повидимому, пропорционально $E_n^{-\frac{1}{2}}$.

Ртуть. В области быстрых нейтронов $\sigma \approx \sigma_{\rm pacc}$ и мало изменяется с величиной E_n . Для медленных нейтронов σ линейно зависит

от $E_n^{-\frac{1}{2}}$, $\sigma_{\text{погл}}$ пропорционально $E_n^{-\frac{1}{2}}$ и практически равно σ . Таллий. $\sigma_{\text{расс}}$ мало изменяется с энергией нейтронов (от 0,86 MeV до 0,025 eV). Около $E_n = 1100$ и 270 eV σ имеет максимум и при

 $E_n < 10 \, {\rm eV}$ линейно зависит от $E_n^{-\frac{1}{2}}$. σ_{norn} для тепловых нейтронов составляет около 30% от σ .

Свинец. $\sigma \approx \sigma_{\rm pacc}$ растёт с уменьшением энергин нейтронов, увеличиваясь в 2-2.5 раза при переходе от $(d-{\rm Li})$ -нейтронов к медленным. $\sigma_{\rm погл}$ относительно мало. Сечение неупругого рассеяния составляет значительную долю от $\sigma_{\rm pacc}$. Рассеяние асимметрично.

Висмут. $\sigma \approx \sigma_{pacc}$ растёт с уменьшением энергии нейтронов (в ~ 2 раза). σ_{norn} относительно мало. Рассеяние асимметрично.

Рассмотрение экспериментальных данных, относящихся к отдельным элементам, не всегда однозначных и достоверных и, за немногими исключениями, недостаточно полных, всё же позволяет сделать некоторые общие выводы. Эти выводы можно сформулировать в виде следующих положений.

Полное сечение, как правило, растёт с уменьшением энергии нейтронов. Особенно быстрый рост величины о наблюдается в области медленных нейтронов, что в основном обусловлено линейной зави-

симостью σ от $\frac{1}{v} \sim E_n^{-\frac{1}{2}}$. Эта зависимость экспериментально установлена для Li, B, Mn, Co, Zr, Nb, Sb, J, Ta, W, Os, Ir, Pt, Hg, и Т1, она более или менее отчётливо проявляется, повидимому, также в случае N, Cu, As, Те и Ва. Плавный ход величины $\mathfrak{s} \in E_{\pi}$ нарушается резонансными максимумами, которые чаще связаны с резонансным поглощением нейтронов, реже - с резонансным рассеянием. В области быстрых нейтронов полное сечение практически всегда равно сечению рассеяния. Наблюдается резко выраженная асимметрия рассеяния, проявляющаяся в резкой зависимости орасс от угла рассеяния. Для более тяжёлых ядер неупругое рассеяние составляет значительную долю от полного рассеяния. Сечение поглощения, составляющее малую часть от полного сечения для быстрых нейтронов, в случае медленных (в частности, термических) нейтронов, как правило, становится заметной величиной. Однако определённую зависимость между величиной опогл и зарядом ядра (или какой-либо другой его характеристикой) в данный момент установить трудно. Так, относительно очень малыми сечениями поглощения (< 1% от \circ) обладают ядра: D, Be, C, O и Si. опогл порядка 1-2% от о имеюг: H, F и Br. Значительные сечения поглощения, составляющие 10-30% от σ , наблюдаются у N, Na, Mg, Al, P(?). S. Ca. Fe, Zn, Ga, Sr, Nb, Sn, Ba, Tl, Pb, Bi(?) и U. Наконеп. Li. B. Cl, K, Ti, V, Cr, Mn, Co, Ni, Cu(?), As, Se, Mo (?), Rh. Ag. Cd. In,

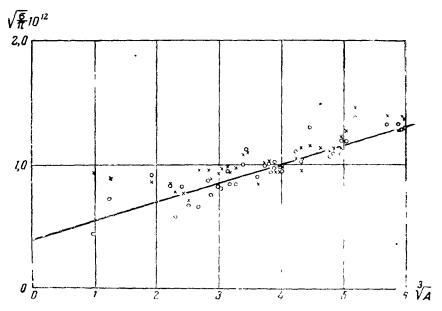


Рис. 6. Зависі мость раднуса ядіа, ть чі сляємого по фої муле $a = \sqrt{\frac{\sigma}{\tau}}$ (σ — полное сечение для быстрых нейтронов), от атомного веса A.

Sb, Te, J, La, Nd, Sm, Eu, Gd, Dy, Ta, W, Re, Au, H ξ и Th (?) имеют $\sigma_{\text{погл}}$, превышающие 30% от σ .

В заключение остановимся ещё на характере изменения полного сечения для быстрых нейтронов в периодической системе элементов. Согласно теории (см. выше) для достаточно тяжёлых ядер и быст-грых нейтронов, удовлетворяющих условию $\frac{\lambda}{2\pi} \ll a$, полное сечение должно равняться геометрическому сечению ядра, τ е. $\sigma = \pi a^2$ (53). Из формулы

$$\lambda = \frac{h}{\sqrt{2m F_n}} \tag{59}$$

мы получаем следующее соотношение между величиной $-\frac{1}{2\pi}$ и энсртией нейтрона E_{π} (в MeV):

$$\frac{\lambda}{-\pi} = \frac{0.45 \cdot 10^{-12}}{\sqrt{F_n}} c.u,$$

из которого следует, что при $E_n>1~{\rm MeV}$ $\frac{\lambda}{2\pi}<0,45\cdot 10^{-12}~{\rm cm}.$ Так как, с другой стороны, радиусы ядер достаточно тяжёлых элементов имеют порядок величины $10^{-12}~{\rm cm}$, то для $(d-{\rm Li})$ -нейтронов с энергией $\sim 15~{\rm MeV}$ мы можем считать условие $\frac{\lambda}{2\pi}\ll a$ справедливым. На рис. 6 нанесены значения радиусов ядер (включая и лёгкие ядра), вычисленные по формуле (53) из σ для $(d-{\rm Li})$ -нейтронов (кружки) в функции от $\sqrt[3]{A}$ (A- атомный вес). Крестиками обозначены значения величины a, вычисленные по той же формуле, но из σ для $(d-{\rm D})$ -нейтронов ($E_n=3-2~{\rm MeV}$). Из рис. 6 видно, что, несмотря на значительный разброс отдельных значений величины $\sqrt[3]{\frac{\sigma}{\pi}}$, общая тенденция в изменении этой величины с энергией нейтронов приблизительно выражается линейной зависимостью её от $\sqrt[3]{A}$. Прямая линия на рис. 6 соответствует формуле

$$a = \sqrt{\frac{\sigma}{\pi}} = (0.4 + 0.15 \sqrt[8]{A}) 10^{-12} cm.$$
 (60)

Эта формула может быть интерпретирована следующим образом. Обозначив плотность ядра через р, мы имеем

$$-\frac{4\pi}{3}$$
 $a^3 \rho = -\frac{A}{N}$,

где N — число Авогадро, откуда следует

$$a \sim \sqrt[3]{A}$$
,

в предположении, что плотность различных ядер приблизительно одинакова. Линейная зависимость величины $a=\sqrt{\frac{\sigma}{\pi}}$ от $\sqrt[3]{A}$, выражающаяся приближённой формулой (60), может служить подтверждением правильности этого предположения. Что касается постоянного члена в формуле (60), то он, повидимому, обусловлен размерами самого нейтрона и конечной протяжённостью ядерных сил, вследствие чего «экранирующий» радиус ядра для нейтронов оказывается больше геометрического радиуса на некоторую постоянную величину порядка 10^{-12} см 114 . Факт значительного выпадения некоторых точек из прямой рис. 6 требует специального исследования.

Вообще нужно сказать, что изучение поперечных сечений ядерных реакций в их зависимости от энергии нейтронов находится ещё в зачаточном состоянии. Только в результате систематических исследований в этой области можно будет дать правильную интерпретацию всех наблюдающихся здесь закономерностей, которые должны сыграть исключительно важную роль в создании общей динамики атомного ядра.

Поперечные сечения ядерных реакций нейтронов (в $10^{-24} \ cm^2$)

Элем нт	E _n в MeV	Источник ней ронов	5	gpace	σпогл	Примечание
1 H	25,4 21,1 19,6 18,1 16,5 14,8 13,5 12,8 12,5 10;6 9,3 6,0 5,5 6,0 4,5 4,1 4,0 3,5 3,0 2,8-2,1 2,6 2,0 1,6 1,0+0,1	d-Li d-3 d-Li d-Be d-D d-Be d-D d-C d-C	$0,39\pm0,03$ $0,41\pm0,09$ $0,52\pm0,09$ $0,55\pm0,08$ $0,66\pm0,10$ $0,61$ $0,61\pm0,09$ $0,83\pm0,09$ $0,78\pm0,09$ $0,92\pm0,08$ $1,40\pm0,11$ $2,412,74\pm1,0$	$0,094\pm0,019$ $0,69\pm0,11$ $1,32\pm0,12$ $1,48\pm0,06$ $1,63\pm0,05$ $1,83\pm0,10$ $1,73\pm0,06$ $1,85\pm0,09$ $2,09\pm0,09$ $2,33\pm0,13$ $1-1,3$ $2,60\pm0,05$ $2,96\pm0,07$ $3,36\pm0,08$ $4,16\pm0,15$		24 Парафин 25 25 25 25 19 25 Парафин 26 16 Парафин 26 25 Парафин 26 27 Циклогексан 27 27 28 19 27 Циклогексан

Элемент	E _n в MeV	Источник н∈йтронов	ρ	брасс	^о погл	Примечание
1 H	0,97 0,90 0,90 0,86 ————————————————————————————————————	p—Li RaTh ү—Be Деление U p—Li RaTh ү—D Rn ү—Be p—Li —	$3,70\pm0,35$ $5,5\pm1,1$ $2,8\pm0,8$ $5,2$ $6,33\pm0,21$ $9,12\pm0,24$ $5,0\pm1,0$ $13,46\pm0,39$ $16,74\pm0,41$ 35 $21,0$ $22,0\pm4$ 56 29 39 ± 5 10 ± 4 39 ± 5 19 ± 4 79 18	$4,45\pm0,08$ $5,22\pm0,12$ $6,52\pm0,15$ $7,15\pm0,24$ $8,6\pm2,3$	0.27 ± 0.02 $0.22-0.31$ 0.25	27 Циклогексан 29 30 31 H ₂ O 19 27 Циклогексан 32 Политен 27 Циклогексан 27 32 Политен 31 H ₂ O 38 32 Политен 32 19 19 19 0H ₂ , pH ₂ , 300° 66. 19 pH ₂ , 300° абс. 19 pH ₂ , 130° абс. 19 pH ₂ , 120° абс. 19 pH ₂ , 120° абс. 19 pH ₂ , 120° абс. 19 pH ₂ , ~120° абс. 19 rh + H1 = D² + γ 20 rl + H1 = D² + γ

Элемент	<i>Е</i> л в MeV	Источник нейтронов	σ	g pacc	^о по г л	Примечание
1 H	Терм.	· 			0,307 0,33 0,302	$\begin{array}{c} 34 \ n^{1} + H^{1} = D^{2} + \gamma \\ 35 \ n^{1} + H^{1} = D^{2} + \gamma \\ 27 \ n^{1} + H^{1} = D^{2} + \gamma \\ \text{теоретич.} \end{array}$
1 D	$\begin{array}{c} -14\\ 13.5\\ 12.5\\ 6.0\\ 5.5\\ 5.0\\ 4.5\\ 4.1\\ 4.0\\ >3.5\\ 3.5\\ 3.0\\ 2.88\pm0.04\\ 2.8-2.1\\ 2.6\\ 2.50-2.38\\ 2.0\\ 1.6\\ 1.0\pm0.1\\ 0.97\\ 0.72\\ \end{array}$	d-Li d-B d-D d-Be d-D d-D d-C p-Li	$\begin{array}{c} 1,68\pm0,07 \\ \hline \\ 1,30\pm0,07 \\ 1,52\pm0,08 \\ 1,46\pm0,05 \\ 1,69\pm0,05 \\ \hline \\ 1,70\pm0,07 \\ \hline \\ 2,04\pm0,07 \\ 2,24\pm0,09 \\ 2,17\pm0,08 \\ 2,10\ldots2;25\pm1,0 \\ 2,34\pm0,06 \\ 1,98\pm0,1 \\ 2,60\pm0,08 \\ 2,90\pm0,12 \\ 3,11\pm0,20 \\ 2,97\pm0,14 \\ 3,46\pm0,13 \\ \hline \end{array}$	0.864 ± 0.028 0.78 ± 0.12 1.79 ± 0.08	0,04-0,09	37 D_2O 26 $n^1 + D^2 = p^1 + 2n^1$ 26 28 D_2O 38 D_2O 38 D_2O 38 D_2O 38 D_2O 38 D_2O 39 D_2O 38 D_2O 39 D_2O 38 D_2O 39 D_2O

Элемент	E_n в MeV	Источник нейтронов	σ	расс	Ф _{фогл}	Примечание
1 D	0,46 0,35 Медл. Терм.	p – Li	3,32±0,16 3,53±0,32 4,0 5,3	, 7 5,7	$\begin{array}{c} \cdot & \cdot \\ \cdot & \cdot \\$	$\begin{array}{c} 88 D_{3} \\ 88 D_{2} \\ 19 \\ 20 \\ 19 \\ 19, 43 \\ 19 \\ 19, 43 \\ 19 \\ 19, n^{1} + D^{2} = H^{3} + \gamma \end{array}$
2 He	5,9 4,3 4,1 3,8 3,6 2,5 2,5					40 $\sigma_{o,p.}$ (He): $\sigma_{o,p.}$ (H): =1,1 40 $\sigma_{o,p.}$ (He): $\sigma_{o,p.}$ (H): =1,3 ± 0,5 40 $\sigma_{o,p.}$ (He): $\sigma_{o,p.}$ (H): =1,2 ± 0,5 40 $\sigma_{o,p.}$ (He): $\sigma_{o,p.}$ (H): =0,8 ± 0,2 40 $\sigma_{o,p.}$ (He): $\sigma_{o,p.}$ (H): =1,4 ± 0,3 40 $\sigma_{o,p.}$ (He): $\sigma_{o,p.}$ (H): =1,41 + 0,18 41 $\sigma_{o,p.}$ (He): $\sigma_{o,p.}$ (H): =1,41 + 0,18 41 $\sigma_{o,p.}$ (He): $\sigma_{o,p.}$ (H): =1,41 + 0,18

Элемент	Е _n в MeV	Источник нейтронов	g	⁵ pace	\$ toolal	Примечание
2 Не	2,35 2,2 ~2,15 ~1,9 ~1,7 1,6 ~1,5 1,35 ~1,35 ~1,3 1,25 1,2	#####################################	4,60 5,66; 5,22 6,96; 6,70	pace	биогл	41 $\sigma_{o.p.}$ (He): $\sigma_{o.p.}$ (H) = = ~1,8 40 $\sigma_{o.p.}$ (He): $\sigma_{o.p.}$ (H) = = 1,4 ± 0,3 41 $\sigma_{o.p.}$ (He): $\sigma_{o.p.}$ (H) = = ~1,7 41 $\sigma_{o.p.}$ (1e): $\sigma_{o.p.}$ (H) = = ~2,4 41 $\sigma_{o.p.}$ (He): $\sigma_{o.p.}$ (H) = = ~2,0 42 41 $\sigma_{o.p.}$ (He): $\sigma_{o.p.}$ (H) = = ~4,9 42 41 $\sigma_{o.p.}$ (He): $\sigma_{o.p.}$ (H) = = ~4,9 42 40 $\sigma_{o.p.}$ (He): $\sigma_{o.p.}$ (H) = = ~4,3 40 $\sigma_{o.p.}$ (He): $\sigma_{o.p.}$ (H) = = 6,5 + 0.8
	~1,1 1,1 1,0 1,0	d—D p−Li d—Be	6, 3 5 6,42; 6,75; 6,16		·	$^{41} \sigma_{\text{o.p.}} \text{ (He): } \sigma_{\text{o.p.}} \text{ (H)} =$ $= \sim 8.6$ 42 42 $^{40} \sigma_{\text{o.p.}} \text{ (He): } \sigma_{\text{o.p.}} \text{ (H)} =$ $= 9.5 \pm 1.4$

Элемент	<i>E_n</i> в Me∨	Источник нейтронов	σ	^с расс	эпогл	Примечание
2 He	~0,8 0,8 ~0,65 0,6 0,5 Tepm.	<i>d</i> −D <i>p</i> −Li <i>d</i> −D <i>p</i> −Li <i>d</i> −Be	2,48 1,51	. The second		$\begin{array}{c} ^{41} \sigma_{\text{o.p.}} \text{ (He):} \sigma_{\text{o.p.}} \text{ (H)} = \\ = \sim 7.0 \\ ^{42} \\ ^{41} \sigma_{\text{o.p.}} \text{ (He):} \sigma_{\text{o.p.}} \text{ (H)} = \\ = \sim 7.0 \\ ^{42} \\ ^{40} \sigma_{\text{o.p.}} \text{ (He):} \sigma_{\text{o.p.}} \text{ (H)} = \\ = 0.4 \pm 0.2 \\ 19 \ 300^{\circ} \text{ a6c.} \end{array}$
3 Li	2,50—2.38 0,860 0,210 0,18 или 0,10 0,15 250—0,02 eV Медл.	$d-Li$ $d-D$ RaTh $\gamma-Be$ RaTh $\gamma-D$ $d-C$ RaC $\gamma-Be$ $-$	$ \begin{array}{ c c c c c } \hline 2,64 \pm 0,18 \\ 2,01 \pm 0,21 \\ 2,3 \pm 0,5 \\ 2,2 \pm 0,4 \\ 2,0 \\ \hline 11,5 E_n & \frac{1}{2} + 1,7 \\ 58 & 45 \end{array} $	1,0±0,3	58 900	37 Li_2CO_3 37 Li_2CO_3 31 31 44 45 46 E_n B eV 20 20 20 20 19 $\text{Li}_6 + n^1 = \text{He}^4 + \text{Hs}$

Примечание

	взаимоденствие неигронов с
	пеитронов
1	c
	ядеми

 $^{1,7\pm0,2}_{2,82\pm0,20}$

 $\frac{3}{3}$, $\frac{1}{3}$

 $2,8\pm0,2$ 2,6

4,3 4,3 5,0 6,10

5,3

₹pacc

 $2,9\pm0,5$

 $\sim 5,4$

6,1

6,9

 $\sigma_{n \, ora}$

< 0.03

0,0085

81

29

47 47

47

81

44

45

47

47

47 48

49

19

19 20

50

в $\stackrel{E_n}{\text{MeV}}$

0.860

0,860

0,83 0,62

0.22

0,18 или 0,10

0,15

0,14

0,13

0,024

Ď 0,2-0,01 eV

Медл.

Терм.

0.210

Элемент

4 Fe

Источник

нейтронов

RaTh y-Be

RaTh y-Be

Na²⁴ γ-Be La¹⁴⁰ γ-Be Na²⁴ γ-D₂O

RaTh γ-Ď d-C

RaC γ —Be Mn⁵⁶ γ —Be Ga⁷² γ —D₂O Sb¹²⁴ γ —Be

Элемент	<i>Е_п</i> в MeV	Источник нейтронов	σ	[©] pacc	⁵ погл	Примечание
5 B	1,5 1,2 1,0 0,86 0,83 0,8 0,6 0,22 0,210 0,2 0,15 0,14 0,13 0,024 1000—0,01 eV	p-Li RaTh γ-Be Na ²⁴ γ-Be p-Li Na ²⁴ γ-D ₂ O RaTh γ-D P-Li RaC γ-Be Mn ⁵⁶ γ-Be Ga ⁷² γ-D ₂ O Sb ¹²⁴ γ-Be	$ \begin{array}{c} 2,3 \\ 4,7 \\ 4,9 \\ 5,5 \end{array} $ $ \begin{array}{c} 1 \\ 360 \\ 503 \\ 550 - 570 \end{array} $	1,9 2,0 1,6 2,9±0,3 1,8 2,4 4,2±0,5 3,5 3,8±0,5	$(1,61\pm0,2)\frac{1}{v}$ или $-\frac{1}{2}$ $(116\pm1,5)E_n$ 600 500 3000 703	51 51 51 51 51 51 52 47 B_4C 51 51 47 53 51 45 47 47 47 53, 54 v B $\frac{M}{\mu \ ceK}$ 55 19 20 20 20 20 20 19 $\beta_{10} + n^1 = L_1^{17} + He^4$ 56 57

Элемент	Е _п в MeV	Источник пейтронов	c	² pacc	с погл	Примечание
6 C	25,4 21,1 19,6 18,0 16,5 ~15 ——————————————————————————————————	dLi " " " " " " " " " " " " " " " " " "	$\begin{array}{c} 1,05 \\ 1,17\pm0,12 \\ 1,31\pm0,10 \\ 1,13\pm0,23 \\ 1,29\pm0,14 \\ 1,13 \\ 1,27\pm0,04 \\ \end{array}$ $\begin{array}{c} 1,24\pm0,16 \\ 1,18\pm0,12 \\ 1,43\pm0,14 \\ 1,45\pm0,14 \\ 1,51\pm0,21 \\ 1,51\pm0,15 \\ \end{array}$	$1,23\pm0,015$ $1,40\pm0,12$ $1,11\pm0,10$ $1,07\pm0,04$ $1,18\pm0,03$ $1,60\pm0,15$ $1,93\pm0,06$ $2,16\pm0,07$ $1,99\pm0,04$ $1,85\pm0,10$ $2,43\pm0,12$ $2,39\pm0,09$ $1,69\pm0,13$ $0,79\pm0,19$	≥> 0 ,018	$ \begin{array}{c} 58 \\ 25 \\ 25 \\ 26 \\ 25 \\ 27 \\ 29 \\ 20 \\ 20 \\ 20 \\ 20 \\ 20 \\ 20 \\ 20 \\ 20$

Элемент	E _n в MeV	Источник нейтронов	σ	^σ pacc	⊄погл	Примечание
6 C	3,0 2,88+0,04	<i>d</i> - D	1,97 <u>+</u> 0,07	1,59 <u>±</u> 0,08		27 39
	2,85 $2,8$ $2,7-2,2$	7) ** **	1,57 1,50	1,57 <u>±</u> 0,11		27 19 19
	2,65 2,6 2,57 2,5	*	1,45 1,38	1,60 <u>+</u> 0,03		19 27 19
	2,5 2,5 2,50-2,38	n n	$1,6\pm0,3$ $1,50\pm0,04$	2,0±0,2 (45°) 1,2±0,2 (100°)		60 Упр. расс.
	2,49 2,41 2,34	77 77	1,33 1,39 1,41			19 19 19
	2,0 1,6 1,0 <u>+</u> 0,1	<i>d</i> —C	1,11	1,63±0,04 1,90±0,05 2,38±0,09		27 27 27
	0,97 0,860 0,860	p-Li RaTh γ-Be	$2,66\pm0,20$	2,40 <u>±</u> 0,03		27 29 81
	$\substack{\textbf{0,83}\\\textbf{0,72}}$	Na ²¹ y—Be p—Li Lalton Be	$3,3\frac{-}{+}0,4$ $2,9$ $3,3$	2,49 <u>+</u> 0,06		47 27 47
	0,62 0,490 0,46	La ¹⁴⁰ γ—Be <i>p</i> —Li	3,26±0,10	3,15±0,10		82 97 97
	0,35 0,265 0,22	Na ²⁴ γ—D ₂ O	$3,85\pm0,09$	3,15 <u>+</u> 0,08		32 47
ĺ	0,210	RaTh γ—D	4,7+0,5			81

Элемент	E _n в MeV	Источинк нейтронов	σ	⁷ pəcc	опогл	Примечание
6 C	0,18 нли 0,10 0,15 0,14 0,13 0,095 0,035 0,024 <i>J</i> <i>D</i> 1-0,5 eV <i>C</i> Медл.	d-C R ₃ C _γ -Be M ₀ 56 γ-Be Ga ⁷² γ-D ₂ O -Lip Sb ¹²⁴ γ-Be	2,1 4,3 4,65±0,14 4,63±0,19 4,6 4,80 4,81 4,8 4,83 4,1	3,0±0,3 3,6 4,83 4,5	<0,06 <0,01 0,003 0,0049 ≪0,01	44 45 47 47 82 82 47 19 19 19 19 19 20 20 20 19 80 61 Порядок величины,
7 ×	2,88±0,04 2,8 2,8 2,8 2,8	d—Li d−D	$\begin{array}{c} 2.16\pm0.20 \\ 1.38\pm0.06 \\ 1.25 \end{array}$		0,163 0,04	$\begin{bmatrix} 87 & N_2Mg_3 \\ 80 & 19 & NaN_8 \\ 19 & N1^4 + n^1 = B1^1 + He^4 \\ 19 & N1^4 + n^1 = C1^4 + p^1 \end{bmatrix}$

Элемент	E _n в MeV	Источник нейтронов	G	g pacc	onora	Примечание
7 N	2,8-2,1 2,7-2,2 2,65 2,57 2,50-2,38 2,49 2,41 2,34 ~1,68 ~1,59 ~1,59 ~1,50 ~1,45 ~1,40 ~1,40 ~1,40 ~1,30 ~1,30 ~1,20 ~1,20 ~1,10 ~0,94	d - D	1,832,55±0,3 1,3 1,28 1,39 1,56+0,22 1,27 1,22 1,33	0,97	0,2 ~0,01 ~0,036 ~0,019 ~0,049 ~0,092 ~0,116 ~0,074 ~0,012 ~0,016 ~0,014 ~0,012 ~0,016 ~0,012 ~0,012 ~0,012 ~0,012 ~0,012 ~0,012 ~0,012 ~0,012 ~0,012	28 N_2Mg_8 19 19 NaN_3 19 27 N_2Mg_3 19 NaN_3 10 NaN_3 10 NaN_3 10 NaN_3 10 NaN_3 11 $(a_1^2 + b_1^2 + b_1$

Элемент	<i>Е</i> _п в М. V	Источник нейтроноз	3	⁵ pacc	опогл	Примечание
7 N	~0,88 ~0,84 ~0,82 ~0,82 ~0,73 ~0,73 ~0,70 ~0,69 ~0,59 ~0,55 ~0,45 ~0,45 ~0,39 ~0,33 ~0,25 ~0,33 ~0,25 ~0,25 ~0,18 иля 0,10 0,15 С	p—Li	2,1 11,3 8,2 12	1,6±0,3	$\begin{array}{c} \sim 0,017 \\ \sim 0,026 \\ \sim 0,029 \\ \sim 0,026 \\ \sim 0,079 \\ \sim 0,136 \\ \sim 0,130 \\ \sim 0,130 \\ \sim 0,051 \\ \sim 0,046 \\ \sim 0,083 \\ \sim 0,023 \\ \sim 0,002 \\ \sim 0,002_5 \\ \sim 0,002_5 \\ \sim 0,002_5 \\ \sim 0,002_5 \\ \sim 1,002_5 \\ \sim$	62 N14 + n^1 = C14 + p^1 63 N14 + n^1 = C14 + p^1 64 N15 65 N15 66 N15 66 N15 67 N18 19 A1N8 19 A1N8 20 NH4NO3

≃
KOH
∄PA.
нДРАТЬЕВ

Э емент	В MeV	И, точнак нейтрон в	5	⁵ pacc	⁵ погл	Примечание
8 O	6,0 5,5 5,0 4,5 40 3,5 3,0 2,88±0,04 2,8-2,1 2,6 2,50—2,38 2,0 1,6 1,0±0,1 0,97 0,86 0,83 0,72 0,62 0,46 0,35 0,22 0,210 0,18 мли 0,10 0,15 0,13 0,024	d-Li $d-D$, , , , , , , , , , , , ,	1,41±0,0 1,04±0,08 0,96±0,08 1,66±0,09 1,83±0,16 2,90±0,09 2,39±0,12 0,96±0,09 1,25±0,05 1,141,29±0,07 1,09±0,11 1,41±0,07 0,89±0,12 1,43±0,13 3,86±0,35 5,66±0,20 2,2±1,0 4,9 2,01±0,20 3,5 3,61±0,25 4,80±0,53 3,0 3,0+1,0 2,1 4,1 3,5 3,6	1,8±0,4		37 SiO ₃ 38 D ₂ O, H ₂ O 39 D ₂ O, H ₂ O 37 SiO ₃ 38 D ₂ O, H ₂ O 39 D ₂ O, H ₂ O 40 41 42 43 D ₂ O, H ₂ O 44 45 D ₂ O, H ₂ O 45 SiO ₂ 46 47 48 SiO ₂ O, H ₂ O 48 D ₂ O, H ₂ O 49 Si SiO ₂ 41 42 SiO ₂ O, H ₂ O 44 Si SiO ₂ 44 Si SiO ₂ 45 SiO ₂

215

Элемент	E _n в MeV	Источник нейтронов) , G	σ _{pace}	σ _{ποι} τ	• Примечание
8 O	<i>D</i> Медл. Терм.		3,3	3 4,2	$ \begin{array}{c} <0,01\\0.38\pm0,69\\2.2\cdot10^{-4}\\2\cdot10^{-4} \end{array} $	$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$
9 F	2,88±0,04 2,8-2,1 0,86 0,83 0 62 0,22 0,210 0,18 или 0,10 0,15 0,13 0,024 D C	d Li d-D RaTh γ-Be Na ²⁴ γ-Be La ¹⁴⁰ γ-Be Na ⁰⁴ γ-D,O RaTh γ-D d-C RaCC γ-Be Ga ⁷² γ-D ₂ O Sb ¹²⁴ γ-Be	$\begin{array}{c} 1,37\pm0,11\\ 2,30\pm0,13\\ 2,30\pm0,13\\ 2,80. \ 3,18\pm0,12\\ 3,7\pm10\\ 4,1\\ 4,6\\ 6,9\\ 6,4\pm1,3\\ 2,7\\ 5,7\\ 3,5\\ 3,7\\ 4,1\\ \end{array}$	6,3 <u>+</u> 1,6	<0,05 0,01	37 CaF ₂ 39 CaF ₂ 98 NaF 31 CaF ₂ 47 BeF ₂ 47 BeF ₂ 47 BeF ₂ 44 NaF 45 47 BeF ₂ 48 C ₇ F ₁₆ 68 F ₁₉ 64 19 CaF ₂

Элемент	<i>Е_п</i> в М eV	Источник нейтронов		gpacc	апогл	Примечание
9 F	Медл. Терм	- - -	2,5		$ \begin{array}{c} \sim 0.05 \\ < 0.5 \\ < 0.01 \end{array} $	 19 CaF₂ 20 19 NaF 61 Порядок величины, σ_{захв}
10 Ne	2, 5 Терм.	<i>d</i> – D	2,94		~0,05	$\begin{array}{c c} 68 & \text{Ne}^{20} + n^1 = \text{O}^{17} + \text{He}^{-19} \\ 19 & 300^{\circ} & \text{afc.} \end{array}$
11 Na	2,88±0,04 2,8 2,8-2,1 2,7-2,2 2,65 2,57 2,57 2,51-2,33 2,49 2,41 2,34 0,8-0 0,83 0,62 0,22 0,210 0,18 или 0,10	d—Li d D RaTh γ—Be Na ²⁴ γ—Be La ¹⁴⁰ γ—Be Na ²⁴ γ—D,O RaTh γ—D d—C	$\begin{array}{c} 2,35\pm0,09\\ 2,37\pm0,09\\ 2,38\\ 2,38\\ 2,8\\ \ldots 318\pm0,12\\ 2,60\\ 2,50\\ 2,69\\ 2,69\\ 2,69\\ 2,69\\ 2,74\\ 3,3\pm0,7\\ 4,6\\ 5,9\\ 3,8\\ 3,2\pm0,6\\ 3,4\\ \end{array}$			37 39 19 28 19 19 19 19 19 19 19 31 47 Naj 47 Naj 47 Naj 41

Элемент	E _n в MeV	Источник нейтр оно в	σ	^Ф расс	^о погл	Примечание
11 Na	0,15 0,14 0,13 0,024 <i>D</i> <i>C</i> Медл.	RaC γ-Pe Mn ⁵⁶ γ-Be Ga ⁷² γ-D ₂ O Sb ¹²⁴ γ-Be	4,2 3,9 5,1 4,2	3,5±0,8 ~4,7 3,6	0,4 0,35 0,38 0,47±0,04 16 <0,5	45 47 NaJ 47 NaJ 47 NaJ 48 NaJ 19 Na ₂ S 63 Na ² 8 69 19 NaF 19 NaF 20 Na ₂ CO ₈ 70 NaF 19 NaCI 19 NaF
12 Mg	2,88±0,04 2,8 2,8+2,1 2,65 2,57 2,5 2,5 2,50-2,38 2,49 2,41 2,34	d-11 d-D	$1,79\pm0,07$ $2,85\pm0,07$ $2,34$ $1,94\dots2,02\pm0,10$ $2,54$ $2,14$ $1,89\pm0,07$ $1,76$ $1,94$ $2,19$	~1,6 (упр.) ~0,6 (неу пр.)	1	37 39 19 28 19 19 71 71 19 19

						
Элемент	<i>Е_п</i> в MeV	Источник нейтронов	· .	σ _{pacc}	⁶ погл	Примечание
12 Mg	0,860 0,83 0,62 0,22 0,210 0,18 или 0,10 0,15 0,14 0,13 0,024 D С Медл.	RaTh γ-Be Na ²⁴ γ-Be La ¹⁴⁰ γ-Be Na ²⁴ γ-D ₂ O RaTh γ-D d-C RaC γ-Be Mn ⁵⁶ γ-θe Ga ⁷² γ-D ₂ O Sb ¹²⁴ γ-Be	3,6±0,4 3,4 4,2 8,7 3,9±0,4 3,3 5,7 4,9 4,4	8,4±2,8 6,8±0,7 3,3 4,2	0,31 0,22 0,27±0,02	81 47 47 47 81 19 45 47 47 47 19 88 Mg ²⁵ 19 90 90
13 A1	$3,1$ $2,88\pm0,04$ $2,80$ $2,8-2,1$ $2,65$ $2,57$ $2,5$	d-L1 d-D	2,12±0,05 2,34±0,07 2,48 2,352,66±0,07 2,94 2,91 2,4±0,3	0,66 -0,53 3,8±0,2 (45°)		57 59 Oбр. упр. расс. 19 28 19 19

Элемент	<i>Е</i> _п в МеV	Источник нейтронов	σ	[©] pacc	^о погл	Примечание
13 A1	2,5 2,5 2,5 2,5 2,50—2,38 2,49 2,41 2,34 0,88 0,860 0,860 0,83 0,62 0,62 0,62 0,62 0,62 0,22 0,22±0,04 0,22 0,210 0,20 0,18 млн 0,10 0,15 0,14 0,13 0,13 0,13 0,024	d-D " " " " " " " " " " " " "	3,15±0,11 2,18 2,19 2,49 3,9 3,1±0,4 3,39±0,25 3,5 4,1 2,7 3,0 3,2 3,2 3,8±0,4 4,0 3,7 3,2 5,3 3,7 0,8	2,5 (100°) 3,4±0,5 (45°) ynp. pacc. 1,1±0,2 (100°) ynp. pacc. 4,0±0,4	3·10 ⁻⁴ <0,15	60 60 6

· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·						Продолжение
Элемент	<i>E_n</i> в MeV	Источник нейтронов	σ	⁵ pacc	Gnora	Примечание
13 A1	0,024 <i>D</i> <i>C</i>	<i>p</i> —Li	1,0 1,46 1,6	1,5 <u>+</u> 0,3	0,2 0,21 0,42 0,44 0,19±0,01	72 19 48 19 68 A127 69 A127 19 20 20 70
14 Sı	2,88±0,04 2,8±2,1 2,50-2,38 0,86) 0,210 0,18 или 0,10 0,15 <i>D</i> <i>C</i> • Рез нейтр.	d —Li d —D RaIh γ —Be RaTh γ —D d —C RaC γ —Be — —	$\begin{array}{c} 2,00\pm0,05\\ 2,77\pm0,08\\ 2,55. \ .2,88\pm0,07\\ 2,95\pm0,06\\ 4,4\pm0,6\\ 7,2\pm0,9\\ 3,2\\ \\ 3,0\pm0,7\\ \\ 7,2\pm1,2\\ 3,0\pm0,7\\ \\ 7,2\pm1,2\\ 2,5\\ \end{array}$	1,4±0,7 4,2±0,4	<0,5	37 39 38 37 31 81 44 45 19 19 SiO ₂ 19 SiO ₂ 63 Si ⁸⁰ 19 SiO ₂

Элемент	<i>Е_п</i> в МеV	Источник нейтронов	σ,	g pacc	^д погл	Примечание
14 Sı	Медл. " Терм.	- - - -	4,1-4,5±0,6 2,3±0,7	1,7	<0,06 _0,01	19 SiO ₂ 19 20 19 SiO ₂ 61 Порядок величины,
15 P	2,8-2,1 2,50-2,38 0,860 0,83 0,62 0,22 0,210 0,18 или 0,10 0,14 0,13 0,024 D C Медл.	d —Li d —D RaTh γ —Be Na ²⁴ γ —Be La ¹⁴⁰ γ —Be La ¹⁴⁰ γ —Be Na ²⁴ γ —D ₂ O RaTh γ —D d —C Mn ⁵⁶ γ —Be Ga ⁷² γ —D ₂ O Sb ¹²⁴ γ —Be	2,82±0,10 2,713,12±0,09 3,24±0,08 1,8±0,7 3,5 3,1 3,2 2,4±0,4 4,4 3,1 3,1 3,1 3,1 3,1	9,1 <u>+</u> 0,9	0,3 ~0,2 0,23 1,0	87 28 37 31 47 47 47 31 44 47 47 19 63 P31 69 P31 19 19 19 19 19 19 19 19

1:				<u> </u>		11poodstotettae
Элемент	<i>E_n</i> в MeV	Источник нейтронов	σ	^G pacc	^д погл	Примечание
16 S	2,88±0,04 2,8-2,1 2,76 2,50-2,38 0,860 0,83 0,22 0,210 0,18 мля 0,10 0,15 0,14 0,13 0,024 D C Медл.	d-Li d-D RaTh γ-Be Na ²⁴ γ-Be Na ²⁴ γ-D ₃ O RaTh γ-D d-C RaC γ-Be Mn ⁵⁶ γ-Be Ga ⁷² γ-D ₂ O Sb ¹²¹ γ-Be	2,23±0,09 3,12±0,15 2,502,68±0,07 2,38±0,10 2,5±0,4 2,2 2,9 2,3±0,4 2,6 4,5 4,2 1,0	1,0±0,3 1,3±0,1 1,0 1,1 2,0	0,065 <0,35 0,62 0,44±0,03 0,35±0,03	37 \$9 \$8 74 S32 + n1 = Si29 + He4 \$7 \$1 47 47 19 44 73 47 19 19 19 19 20 20 20 75 \$\sigma_{SEXB}\$
17 C1	2,88 <u>+</u> 0,04	d−Li d−D	$\begin{array}{c c} 2,23\pm0,07\\ 3,42\pm0,16 \end{array}$			97 CC14 39 CC14

Элемент	<i>Е_п</i> в MeV	Источник нейтронов	σ	o pacc	^о погл	Примечание
17 CI	2,8-2,1 2,50-2,38 0,860 0,210 0,18 или 0,10 0,15 С Медл.	d-D RaTh γ-Be RaTh γ-D d-C RaC γ-Be	2,662,84±0,10 2,78±0,09 4,6±1,6 3,8±1,6 52 39	3,5±2,1 <10	0,3 24 29±2 27	28 CCl ₄ 37 CCl ₄ 31 PbCl ₂ 31 PbCl ₂ 44 NaCl 45 63 Cl\$7 19 19 20 NaCl 47 NaCl 19 HCl
18 Ar	2,5 Терм.	<i>d</i> -D	2,51		~10 ⁻⁴	$\begin{vmatrix} 68 & Ar^{40} + n^1 = S^{87} + He^4 \\ 19 & \sim 300^{\circ} \text{ a6c.} \end{vmatrix}$
19 K	2,88±0,04 2,8=2,1 2,50=2,38 0,860 0,83 0,62 0,22	d —Li d —D RaTh γ —Be Na ²⁴ γ —Be La ¹⁴⁰ γ —Be Na ²⁴ γ —O ₂ O	3,10±0,11 3,13±0,15 3,623,67±0,18 4,15±0,17 4,3±1,0 2,7 2,3 1,7			87 38 28 87 81 47 47

						Продолжение
Элемент	<i>Е_п</i> в MeV	Источник нейтронов	σ	• pacc	^о погл	Примечание
19 K	0,210 0,18 или 0,10 0,14 0,13 0,024 С Медл.	RaTh γ-D d-C Mn ⁸⁵ γ-Be Ga ⁷² γ-D ₂ O Sb ¹²⁴ γ-Be	7,4±1,4 3,87 1,9 1,6 1,2	1,5	~1,5 ~1,4 2,0 3,2	91 .44 KC1 47 47 68 K41 69 K4 19 KF 19 KF 20 KHCO ₃
20 Ca		d-Li d-D RaTh γ-Be RaTh γ-D d-C	3,65±0,17 4,10±0,36 3,85±0,16 5,2±0,9 4,1±1,1 4,9?	9,5	< 5 0,23 0,50±0,04 0,37±0,04	37 CaO 37 CaCO ₈ 87 CaO 81 81 44 CaF ₂ 63 Ca ⁴⁰ 19 20 CaO 75 CaE ₂
21 Sc	Медл.	-		~	≥ 2,8	20

Элемент	<i>Е_п</i> в MeV	Источник нейтронов	σ	σ _{pacc}	^д пог л	Примечание
22 T;	2,8-2,1 2,50-2,38 0,18 и и 0,10 С Медл.	d—L₁ d−D d-C =- 	$\begin{array}{c} 2,55 \pm 0,21 \\ 1,85 \dots 2,11 \pm 0,28 \\ 1,73 \pm 0,16 \\ 4,4 \end{array}$	6,2	3,8 5,2 <u>+</u> 0,3	\$7 T1O ₂ 28 37 T1O ₂ 44 T1O ₂ 19 T1O ₂ 19 T1O ₂ 20 70 T1O ₂
23 V	0,45 и 0,04 ∪,22 <u>+</u> 0,04 Медл. Терм.	Ra γ.—Be ThC" γ.—D — —	10	< 4	$(2,1\pm0,2) \cdot 10^{-3}$ 9\\ 6,8	19 19 19 19 19 VOSO ₄
24 Cr	2,8—2,1 2,50—2,38 0,860 0,210 0,18 или 0,10 0,09 и 0,5 1 eV Медл.	d-L1 d-D RaTh γ-Be RaTh γ-D d-C Ra γ-Be	$3,05\pm0,08$ $3,023,21\pm0,09$ $3,38\pm0,10$ $3,5$	3,9±0,6 6,1±0,8 4,8±0,6 4	2,5±0,05	37 29 37 76 76 44 16 Cr ₂ O ₅ 12 19 19

Элемені	E _n в MeV	не й тронов Источник	c	gpace	K ton D	Примечание
25 Mn	2,88±0,04 2,8-2,1 2,50-2,38 0,860 0,45 и 0,04 0,210 0,18 или 0,10 0,133 0,530 ~300 eV 3C0±40 eV 1C0 eV < 30 eV 25 eV 15 eV C Meдл.	d-1.i d-D . RaTh γ-Be Ra γ-Be ThC" γ-D RaTh γ-D d-C Rn γ-Be	$ 3,18\pm0,68 3,82\pm0,82 3,083,31\pm0,10 3,02\pm0,07 $ $ 4,9 $ $ >19 $ $ 2,24 E_n - \frac{1}{2} + 2,2 $ $ \sim 3 $ $ 19,9 19,1 25,2 33,6 14,3$	$4,3\pm0,7$ $6,9\pm0,7$ $6,2\pm0,8$ 5000 120 6 $8,4\pm0,7$ $2,4$ $3,0$	(4,5±0,4)10 ⁻³ 9·10 ⁻⁴	87 39 28 87 38 19 19 19 33 44 Mn O ₂ 77 78 Pe3. pacc. 79 80 Oбр. pacc. 79 80 Oбр. pacc. 79 19 112 19 19 19 MnO 19 MnS 19 MnO 19 MnS 19 MnO 19 MnSO 4

Элемент	<i>Е_п</i> в MeV	Источник нейтронов	g	брасс	^Ф погл	Примечание
25 Mn	Медл. " " Терм.	 	15,1	2,1	$ \begin{array}{c} 11,2 \\ 10,7\pm0,2 \\ \underline{24,7} \\ 0 \\ 9,4 \end{array} $	19 20 20 70 Mn # MnO ₂ 81 v B $\frac{\kappa_M}{ce\kappa}$
26 Fe	3,1 2,88±0,04 2,8-2,1 ————————————————————————————————————	d-Li d-D " " " " " " " " " " " " " " " " " "	$ \begin{array}{r} 2,79\pm0,08 \\ 3,15\pm0,10 \\ 2,55\dots3,02\pm0,06 \end{array} $ $ 3,1\pm0,3 $ $ \begin{array}{r} 2,7 \\ 3,3 \end{array} $	$0,81-0,54$ $0,655 (23^{\circ})$ $0,588 (33^{\circ})$ $0,339 (44^{\circ})$ $0,175 (55^{\circ})$ $4,3\pm0,3 (45^{\circ})$ $2,0\pm0,4 (100^{\circ})$ $1,7\pm0,3 (45^{\circ})$ $0,60\pm0,15 (100^{\circ})$ $1,3\pm0,4$ $3,6\pm0,3$		87 59 O6p. ynp. pacc. 99 28 82 82 82 82 60 60 60 90 Ynp. pacc. 60 Ynp. pacc. 63 34 47 47

Элемент	E _n в MeV	Источник нейтронов	σ	^б расс	a doly	Примечание
26 Fe	0,18 или 0,10 0,15 0,14 0,133 и 0,530 0,13 0,024 D 1,44 eV 1 eV C Медл.	d-C RaC γ—Be Mn ⁵⁶ γ—Be Rn γ—Be Ga ⁷² γ—D ₂ O Sb ¹²⁴ γ—Be — — — — — — — — — — — — — — — — — —	3,7 3,9 4,1 2,2 39,2 8,5 13,6 12,0 12,8 12,0±0,2 7,0 и 6,1±1,0	2,7±0,5 3,5±0,4 9,0±0,5 11,1 11,5 13,06-11,39 10,3 9,5	$0,13$ $3,5$ $1,6$ $2,1\pm0,2$ $2,05\pm0,15$ $\leq 0,01$	44 108 47 77 47 19 84 12 19 Fe ₂ O ₃ 85 Paзл. зерна Fe 19 19 19 19 19 19 10 20 19 Поликрист. 19 Монокрист. 20 Fe ₂ O ₈ 104 20 70 Fe ₂ O ₈ 61 Порядок величины,
27 Co	2,50-2,38	dLi dD	$3,23\pm0,16$ $2,59\pm0,15$			87 Co ₂ O ₈ 87 Co ₂ O ₃

Элемент	<i>Е</i> п в Ме∨	Источник нейтронов	¢	[©] расс	с погл	, • Примечание
27 C	0,860 0,210 0,18 или 0,10 0,133 и 0.530 115±5 eV < 5 eV С Медл.	RaTh γ — Pe RaTh γ — D d — C Ru γ — Be — — — — — — — — — — — — — — — — — — —	$ \begin{array}{c} 5,2? \\ >120 \\ 6,4 E_n - \frac{1}{2} + 6,7 \\ 39 \\ 35 \\ 26 \end{array} $	4,5±0,5 6,8±0,6 6 8±0,6 5 5	• 24,0 • 33	83 83 44 77 83 Резонанс 59 19 19 19 20 20 20 20 20 20 CoCO ₃ 19 CoSO ₄
28 Ni	—————————————————————————————————————	$d-L_1$ $d-D$ RaTh γ —Be Na ²⁴ γ —Be La ¹⁴⁰ γ —Be Na ²⁴ γ —Do ThC" γ —D RaTh γ —D d —C Mn ⁵⁶ γ —Be	$\begin{array}{c} 2,92\pm0,08\\ 2,48\dots2,78\pm0,08\\ 2,56\pm0,08\\ \hline 3,5\\ 3,7\\ 5,8\\ \hline 6,6\\ 4,2\\ \end{array}$	$3,4\pm0,7$ $5,7\pm0,6$	<9.10 ⁻⁴	37 28 37 33 47 47 47 47 19 33 44 NiO

Элемент	E _n в MeV	Ис точник нейтронов	σ	^σ pacc	σ _{ποτ} η.	Примечани с
28 Ni	0,133 и 0,530 0,13 0,024 D 1 eV C Медл.	Rn γ—Be Ga ⁷² γ—D•O Sb ¹²⁴ γ—Be — — — — — — — — — — — — — — — — — —	$ \begin{array}{c} 6,4\\23 \end{array} $ $ \begin{array}{c} 22,3\\19,7\\15,4\\21,2\\\end{array} $ $ \begin{array}{c} 20,0\\19,8+0.5\\14,1+1.2\\\end{array} $	6,0±0,8 19±1 18 16,8	(0,8) 3,6 6,2±0,5 5,6±0,5	77 47 47 19 12 19 19 NiO 63 (Ni62) 19 19 20 19 20 19 20 19 20 75 70 Ni ₂ O ₃
29 Cu	2,88±0,04 2,8=2,1 2,50=2,38 2,5 2,5 2,5	d—Li d—D	$\begin{array}{c} 2,97 \pm 0,05 \\ 2,82 \pm 0,10 \\ 2,50 \dots 2,71 \pm 0,06 \\ 2,59 \pm 0,06 \\ 2,7 \pm 0,3 \end{array}$	3,5 ±0 ,3 (45°)		87 89 28 87 60 60

Элемент	Е _п в MeV	Источник нейтронов	σ	grace	^о погл	Примечание
29 Cu	2,5 2,5 2,5 2,5 2,5 2,5 2,5 0,860 0,860 0,83 0,45 и 0,04 0,45 и 0,04 0,22 0,22±0,04 0,210 0,18 илн 0,10 0,15 0,14 0,13 0,024 1,44 eV D 1 eV >C MEAL.	d-D RaTh γ-Be Na ²⁴ γ-Be Ra γ-Be Na ²⁴ γ-D ₂ O ThC" γ-D RaTh γ-D d-C RaC γ-Be Mn ⁵⁶ γ-Be Ga ⁷² γ-D ₂ O Sb ¹²⁴ γ-Be	2,78±0,15 3,8 5,3 3,6 5,9 6,2 8,0 7,88	2,2±0,2 (100°) 1,4±0,3 (45°) 0,36±0,1 (100°) 0,448 (23°) 0,418 (33°) 0,276 (44°) 0,186 (55°) 2,5±0,4 4,8±1,0 4,2±0,7 8,3 8,0±0,8 8 10,81~7,94	$(3,5\pm_{0},8) \cdot 10^{-3}$ $(2,1\pm_{0},2) \cdot 10^{-3}$ $9\cdot 10^{-4}$ $< 0,18$ $2,4$ $1,8$	60 60 Ynp. pacc. 60 Ynp. pacc. 82 82 82 82 82 83 47 19 Cu64 19 Cu66 47 19 *33 44 60 47 47 84 19 12 19 86 Pash. sepha Cu 68 Cu66 69 Cu65

Элемент	F _n в MeV	Источник џе йтронов	g	брасс	бпогл	Примечание
29 Cu	Медл.	- - - - - - -	7,5 10,3 10,5	8,6 5,5	2,2 (2,6) 3,6 4,3±0,3 3,4±0,3	19 20 19 20 19 20 20 75 70 CuO
30 Zn	2,88±0,04 2,8-2,1 2,5 2,5 2,5 2,50-2 38 0,860 0,83 0,62 0,22 0,210 0,18 или 0,10 0,15 0,14 0,13	$d-Li$ $d-D$ RATh $\gamma-Be$ $Na^{24}\gamma-Be$ $La^{140}\gamma-Be$ $Na^{24}\gamma-D_{2}O$ $Rah \gamma-D$ $d-C$ $RaC \gamma - Be$ $Ma^{56} \gamma - Be$ $Ga^{72}\gamma-D_{2}O$	$2,80\pm0,07$ $3,28\pm0,10$ $2,622,74\pm0,09$ $3,0\pm0,3$ $2,68\pm0,09$ $4,3$ $4,7$ $5,1$ $3,6$ $5,4$ $6,6$	$1,7\pm0,3$ (45°) $0,68\pm0,2$ (100°) $2,8\pm0,3$ $4,0\pm0,4$ $4,0\pm0,7$	< 0,16	87 89 28 60 60 Упр расс. 60 Упр. расс. 53 47 47 47 47 48 48 49 44 47

УФН, т. ХХХІV, вып. 2

Элемент	E _n в MeV	Источнак нейтронов	σ	[©] р а сс	[©] н огл	Примечание
30 Zn	0,024 1,44 eV D 1,00 eV С Медл.	Sb ¹²⁴ γ – Be — — — — — — — — —	9,9 4,7 4 ,5	$8, 2 + 0, 2 \\ 4, 2 \\ 4, 2 \\ 5, 5 $	$\begin{array}{c} 1 & 2 \\ 1,0 \pm 0.06 \\ 0,92 \pm 0.06 \end{array}$	47 84 19 12 19 19 19 19 20 75
31 Ga	<i>С</i> Медл.	_ _ _	18,5 <u>+</u> 7,6	< 4	1 2,6	68 Ga69 100 Ga71 86 19
32 Ge	95 eV 40—2,2 eV 1 eV Медл.	- 	$>14 8,3$ $24,3\pm7,3$ ~ 75	22		83 Резонанс 83 12 86 19 Вычисл.

Элемент	<i>Е_п</i> в MeV	Источник нейтронов	a	pace	⊽погл	Примечанис
33 As	2,50—2,38 0,660 0,45 и 0,04 0,22±0,04 0,210 0,18 или 0,10 0,133 и 0,530 <i>D</i> Медл.	d-Li d-D RaTh γ-Bε Ra γ-Be ThC" γ-D RaTh γ-D d-C Rn γ-Be	3,83±0,09 3,39±0,13 4,7 8,6	$5,8\pm0,7$ $6,3\pm0,5$ $7,1\pm1,1$ $6,1\pm0,8$ $7,1$	(3,2±0,2) 10 ⁻² 8,3·10 ⁻³ 	37 38 19 A s ⁷⁶ 19 A s ⁷⁵ 38 44 77 19 19 19 20 20
34 Se	2,88±0.04 0,60 0,22±0,04 0,210 0,18 или 0,10 0,133 и 0,530 <i>D</i> <i>C</i> Медл.	d—D RaTh γ—Be ThC" γ - D RaTh γ—D d—C Rn γ—Be	4,05±0,16 4,5 20,4	$4,8\pm0,8$ $5,5\pm0,5$ $5.8\pm0,7$ $12,0\pm0,7$ 10 $12,7$	2,0 11,5 0,2	39 88 10 87 44 77 19 12 19 19 20 19 H_2SeO_2 88 $Se^{74} + n^1 = Se^{75} + \cdots$

Элемент	<i>E_n</i> в MeV	Источник нейтронов	ò	брасс	⁵ погл	Примечание
35 Br	2,50- 2,38 0,860 0,45 и 0,04 0,22±0,04 0,210 0,18 или 0,10 С Медл	d —Li d – D RaTh γ —Be Ra γ —Be ThC" γ —D RaTh γ —D d — C — — — —	3,21±0,23 2,69±0,33 6,6 7,3 11,8	$7,3_{1}10$ $7,8\pm0,8$ 7 < 7	$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	37 КВг 37 КВг 38 19 Вг ⁸⁰ 19 Вг ⁷⁹ 19 Вг ⁸¹ 87 44 NaBr 19 12 19 19 19 20 19 Резонанс 19 NaBr
36 Kı	2,5 Медл	d – D	23,5 <u>+</u> 14		≪3.10-6	6 8 89
37 Rb	Медл.	_	11,8 <u>+</u> 1,9		•	86 RbI
38 Sr	2,50-2,38 0,18 или 0,10	d-L1 d-D a-C	$\begin{array}{c} 5,22\pm0,21\\ 4,30\pm0,37\\ 4,14\pm0,21\\ 5,8 \end{array}$			87 SrO 37 SrCO., 37 SrO 44 SrO

.
Ξ
KOHAPATEB

Элемент	. Е п в MeV	Источник нейтр о нов	σ	^о расс	[©] ποεπ	Примечание
38 Sr	С Медл. • Терм.	= = = = = = = = = = = = = = = = = = = =	~9	10 9,5	1,5 1,3±0,1 0,13	12 19 19 StS 20 SrO 70 SrCO ₃ , 3axbat 90 Sr ⁸⁶ + $n^1 = Sr^{87} + \gamma$
39 Y	0,45 и 0,04 Медл. Терм.	Ray—Be —	4	< 14	$(1,9\pm0,2)$ 10^{-3}	19 Y90 19 Y ₂ O ₃ 91
40 Zr	7,6 eV 2,3 eV 1,09 eV		>20 >25 >25 >25		ı	92 Резоначс 92 92
	<0,6 eV Медл.	<u>-</u> - -	$\begin{bmatrix} 0.74 & E_n - \frac{1}{2} \\ f & 16, 7 \end{bmatrix} + 6.5$	16	0,35	92 19 19 20 Zr(OH) ₄
41 Nb	5000—0,5 eV 1—0,05 eV С Медя.	- - -	$\begin{vmatrix} 6,2 \\ 0,10 E_n - \frac{1}{2} + 6,4 \\ \sim 14 \end{vmatrix}$	5		88 88 1.2 19
	Терм.			5	1,5 1,44	19 20 50

Элемент	Ел в MeV	Источник нейтронов	σ	σ _{pacc}	σ _{ποι τ}	Примечание
42 Mo	2,88±0,04 0,860 0,210 0,133 и 0,530 С Медл.	$d-D$ RaTh γ —Be RaTh γ —D Rn γ —Be — — — — —	1,06±0,11 7,1	7,9±1,4 9,6±1,2 9,8±1,0 6,5 . 6,7	5,8 2,3±0,05	39 38 33 77 12 19 19 26 70 MoO ₃
44 Ru	<i>С</i> Медл.		12,5	6 5,9		12 19 19
45 Rh	1,30 eV 1,28 eV ~ 0,9 eV D С Медл.		>1500 115 102 170	,	>2500 6100 149	98 Резонанс 94 " 19 " 19 " 19 19 20
46 Pd	0,22±0,01 С Медл.	ThC" γ – D	10	4,5 3	2,5 10-2	19 Pd ¹⁰⁸ 12 19 19

Элсмент	<i>Еп</i> в MeV	Источник нейтронов	σ	[©] рясс	g nor 1	Примечание
47 Ag	2,8-2,1 2,5 2,50-2,33 0,860 0,83 0,62 0,45 и 0,04 0,22±0,04 0,210 0,18 или 0,10 0,14 0,13 0,09 и 0,5 0,024 1000-80 eV 45±4 eV 43±5 eV 16±1 eV 5,1 eV 5,1 eV 5,1±0;2 eV 0,5-0,015 eV	$d-Li$ $d-D$, RaTh γ —Be Na^{24} γ —Be La^{140} γ —Be $Ra \gamma$ —Be Na^{34} γ —D RaTh, γ —D RaTh, γ —D RaTh, γ —D RaTh, γ —Be Ca^{72} γ —D2O Ra γ —Be Ca^{72} γ —Be	$3,56\pm0,12$ $3,573,81\pm0,15$ $4,30\pm0,17$ $7,2$ $7,3$ $7,8$ $5,5$ $8,1$ $8,1$ $8,0$ $8-9$ > 16 > 14 > 20 > 14 > 900 > 100 $9,05 E_n - \frac{1}{2} + 6,6$	6,6±0,7 8,1±0,7 5,6±0,8 9,1±0,8 6,6	0,7 0,1±0,06 0,03 0,046	87 28 19 87 76 47 47 19 Ag 108 47 19 Ag 107 19 Ag 109 76 44 47 47 47 47 79 79 Pesohahc 46 79 79 46 79 79 46 79 79 46 79 79 46 79 79

Элемент	E _n в MeV	Источник нейтронов	σ	^G pacc	^о погл	Примечание
47 Ag	С Медл. "	 	535 97 63 55 3560	·~ 1	58 64 0,19±0,02	19 19 19 19 19 20 19 Резонанс 20 20 95 Захват
48 Cd	2,8—2,1 2,50—2,38 0,860 0,83 0,22 0,210 0,18 или 0,10 0,14 0,13 0,09 и 0,5 0,024 1 eV 0,18 eV 0,180 eV	d —Li d —D RaTh γ —Be Na ²⁴ γ —Be Na ²⁴ γ —D ₂ O RaTh γ —D d —C Mn ⁵⁶ γ —Be Ga ⁷² γ —D ₂ O Ra γ —Be Sb ¹²⁴ γ —Be	3,71±0,15 3,754,14±0,15 4,07±0,17 7,1 7,3 4,9 7.3 7,6 6,9 7800±800 7800	7,4±0,9 9,6±1,1 5,7±0,8 5,3 6,0		37 28 37 76 47 47 47 48 44 47 47 76 47 12 55 Pesohahc

Э емент	E _n в MeV	Источник нейтронов	σ	[©] pacc	^С погл	Примечание
48 Cd	0,178 eV 0,176 eV 0,04 eV <i>D</i> Медл.		7250 7200 ±2 00 2300 ± 650 4500 3300 2640	5,30±0,7 3,7±0,4	2950 0,1 0,3 0,04 2900	97 Резонанс 79 55 19 19 19 20 20 Cd (NO ₂) ₂ 98 Образов. Cd ¹¹⁷ 98 Образ. Cd ¹¹⁶ (2,5 дн 98 Образ. Cd ¹¹⁸ (43 дн 19 Cd(NO ₂) ₂ , резонанс
49 In	0,45 и 0,04 8,6±0,4 eV 3,8±0,2 eV 1,44±0,02 eV 1,44 eV 1,44±0,01 eV 1,39 eV Медл.	Ra γ—Be — — — — — — — — — — — — —	> 3000 > 1200 > 26000 > 5200 > 15000	764 626	(4,7±0,4) 10 ⁻² ≥20000 147 2,52	19 In116 32 Резонанс 92 39 46 39 19 20 86 98 In+n=In(48 дн.)+7

Элемент	Ел в MeV	Источник нейтронов	σ	⁵ расс _.	^о погл	Примечание
50 Sn	2,88±0,04 2,8-2,1 2,50-2,38 ————————————————————————————————————	d-Li d-D , , , , , , , , , , , , , , , , , ,	3,60±0,13 4,39±0,16 3,824,15±0.14 3,82±0,19 6,7 6,8 6,3 5,2 6,4 6,4 5,9 4,0	0,760 (23°) 0,758 (33°) 0,382 (44°) 0,335 (55°) 4,9±0,5 4,9±0,6 5,2±1,1 4,1±0,6 4,9±1,3 5,0 4,9	<0,30 0,40 0,53±0,05	37 39 26 37 32 32 32 33 47 47 47 38 44 73 47 77 42 47 19 19 19 19 10
51 Sb	2,8-2,1 2,50-2,38	<i>d</i> −Li <i>d</i> −D "	4,36±0,13 4,504,80±0,14 4,88±0,16			97 28 37

Элемент	<i>Е_п</i> в MeV	Источник нейтронов	σ	g pacc	^о погл	Примечание
51 Sb	0,860 0,83 0,62 0,45 и 0,04 0,22 0,22±0,04 0,210 0,18 или 0,10 0,14 0,133 и 0,530 0,13 0,024 ~1000-40 eV 21±1,5 eV 19,2±1,0 eV 15±1 eV 6,3±0,2 eV 5,8±0,15 eV C Meдл.	RaTh \(\gamma - Be \) Na \(^24\gamma - Be \) Na \(^24\gamma - Be \) Ra \(\gamma - Be \) Na \(^24\gamma - D_2O \) ThC \(^\gamma - D \) RaTh \(\gamma - D \) RaTh \(\gamma - Be \) Rn \(\gamma - Be \) Rn \(\gamma - Be \) Ga \(^2^2 \gamma - D_2O \) Sb \(^24 \gamma - Be \)	$ \begin{array}{c} 6,4\\ 5,7\\ 6,1\\ \\ 5,4\\ 6,4\\ 6,9\\ 6,3\\ 6\\ >19\\ >12,5\\ >22\\ >15\\ >40\\ 0,64 E_n - \frac{1}{2} + 4,2\\ \\ 8,1 \end{array} $	4,3±0,6 5,8±0,7 4,4±0,6 3,0±1,0 1,7	(6,3±0,6) 10 ⁻² 0,011 3,6 3,3 2,3 4,4 5,3±0,3 4,8±0,3	38 47 47 48 19 Sb122, 124 47 19 Sb121 88 44 47 77 77 47 47 47 79 79 Pesohahc 46 79 19 12 68 Sb121 69 63 Sb123 19 19 20 Sb2O3 75

Элемент	<i>E_n</i> в MeV	Источник нейтронов	σ	[©] pacc	guora	Примечание
52 Te	0,860 0,22±0,04 0,210 0,133 и 0,530 С	RaTh γ - Be ThC" γ - D RaTh γ - D Rn γ - Be		5,3±0,6 5,7±0,9 5,1±0,7 5,3	>0,001	33 19 35 77 20
	Медл.	_	8,2		2,95 .	19 20
53 J	2,8-2,1 2,53-2,38 0,860 0,83 0,62 0,45 и 0,04 0,22 0,22±0,04 0,210 0,18 или 0,10 0,14 0,13 0,024 200 000 -50 eV 500 eV 42-32 eV 38 eV	$d-L_1$ $d-D$ RaTh γ —Be Na ²⁴ γ —Be La ¹⁴⁰ γ —Be Ra γ —Be Ra γ —Be Na ²⁴ γ —D ₂ O ThC" γ —D $d-C$ Mn ⁵⁶ γ —Be Ga ⁷² γ —D ₂ O Sb ¹²⁴ γ —Be —	$\begin{array}{c c} 4,36 \pm 0,19 \\ 4,75 \dots 4,95 \pm 0,20 \\ 5,40 \pm 0,25 \\ \hline 6,7 \\ 6,8 \\ 6,1 \\ \hline 6,6 \\ 6,5 \\ 6,6 \\ 7,0 \\ \sim \begin{array}{c} 6 \\ 6,5 \\ 6,6 \\ 7,0 \\ \sim \begin{array}{c} 6 \\ \sim \\ 7 \\ > 16 \\ > 40 \\ \end{array}$	7,8±0,9 4,7±0,8	$(6,9\pm0,4)\ 10^{-2}$ $1,75\cdot10^{-2}$	37 28 37 38 47 47 49 19 J127 83 44 КЈ 47 47 47 47 48 100 88 Резонанс

Элемент	E _л в MeV	Источник нейтронов	5	gpacc	опогл	Примечание
53 J	20,6± q ,4 eV 20,3 eV ~15-0, 00 5 eV 1-0,04 eV <i>D</i> <i>C</i> Медл.		$ \begin{array}{c c} $	< 4,8 4,1	5,0 6,25 ~8 6,8	88 Резонанс 100 88 10 19 19 20 РЬ J ₂ 20 101 J1 ²⁷ , захват 101 J1 ²⁹ , " 19 NaJ 100 300° абс.
54 X	Медл.	- -	36,9±13			89
55 Cs	Медл.		50,5±3,8			86 CsCl
56 Ba	2,8-2,1 2,50-2,38	d – Li d−D	6,15±0,22 5,80±0,37 6,516,89±0 27 6,19±0,23			57 PaO 57 BaCO ₃ 28 BaO 27 "

Элемент	Е _п в MeV	Источник нейтронов	σ	^о расс	_{погл}	Примечание
56 Ba	0,860 0,22±0,04 0,210 0,09 и 0,5 С Медл	RaTh γ-Be ThC" γ-D RaTh γ-D Ra γ-Be	10	5,1±0,8 7,1±0,8 8,1±1,0 8,2	$ \begin{array}{c c} <2 \cdot 10^{-4} \\ 0,95 \\ 1,3 \pm 0,1 \\ < 1 \end{array} $	76 19 Ba ¹³⁸ 76 76 19 BaF ₂ 20 BaCO ₃ 20 70 BaO 19 Ba (C ₂ H ₃ O ₂) ₂
57 La	0,45 и 0,04 С Медл. Терм.	Ra γ—Be — — — —	26±7 32±7 80 10	l	$(4\pm0,5)$ 10-8	19 La ¹⁴⁰ 19 19 19 19 19 19 20 La (CH ₈ COO) ₈
58 Ce	<i>Э</i> Медл.	- - - -	3±4 25 ~15			19 19 19
59 Pr	0, 45 и 0 ,04 С Медл.	Ray-Be	$\begin{array}{c} - \\ 3,5 \pm 9 \ 0 \\ \hline 25 \end{array}$		(1,1 <u>+</u> 0,04)10-2	19 Pr14 <i>z</i> 19 19

Ξ
₩0
吕
PAT
aaq.

Элемент	E _n ₿ MeV	Источник нейтронов	σ	⁵ pace	^б погл	Примечание
60 Nd	5 eV 0,08 eV Медл. Терм.	 	~ 20 ~ 70 220 65 72	15	92	102 102 19 20 91
62 Sm	С 0,096 eV 0 096 eV Меда. Терм.		5960±400 15 500 4700 6500 - 7300 7040		93 000	19 94 Резонанс 93 Sm ¹⁴⁹ , рез. захв. 19 Sm ₂ O ₈ 19
63 Eu	0,45 и 0,04 22 eV 9,2 eV 3,3 eV 0,54 eV 0,465 eV	Raγ-Be - - - -	>1100 > 600 > 900 5670 3810±360	au	20 000	19 Eu ¹⁵² , 154 94 Pesonanc 94 94 95 Eu ¹⁵⁸ , pes. save. 94 Eu ¹⁵⁸
	< 0,03 eV Т рм.		4120±670 ~1000	I	> 3000 .	19 19 Вычисл. 98 Еи ¹⁵¹ , рез. захв. 91

Элемент	E _n в MeV	Источник ней гронов	σ	^o pacc	σ _{погл}	Примечание
64 G d.	0,2-0,003 eV C 0,044 eV 0,031 eV Tepm.	 	3000125 000 35 7(0±3300 2920±1850 30000 44 000 22 550		190 0 00	116 19 19 19 Gd ₂ O ₈ 93 Gd ¹⁵⁷ , pes. says., $\sigma_{\text{sax B.}}$ Gd ¹⁵⁵ $\sigma_{\text{sax B.}}$ Gd ¹⁵⁷ , 115 94 91
65 Tb	0,43 и 0,04 Терм.	Ra γ—Be	15		0,18±0,02	19 Tb160 91
66 Dy	0,22±0,04 5,5 eV 1,74 eV С 0,15-0 007 eV Медл.	ThC" γ—D	> 270 > 330 863±53 4002100 780 ~1180		<0,007 745 725 870	19 Dy164 102 Pезонанс 103 19 116 19 20 Dy2O8 94 67 Dy164+π ¹ = Dy165+γ 103 Захват 91

						проотжение
Элемент	<i>E_n</i> в MeV	Источник нейтронов	a	gpacc	биогл	Примечание
67 Ho	<i>С</i> Тер м .	_	47+26 52			19 91
68 Er	С Терм.		233 <u>+4</u> 6 185			19 91.
69 Tu	<i>С</i> Терм		69 <u>+</u> 26 114			19 91
70 Yb	<i>С</i> Терм.	-	46±28 50			19 91
71 Cp	0,45 и 0,04 С Медл	Raγ—Be —	99 <u>+</u> 27 165		0,17±0,01	19 Сравн. ¹⁷⁶ 19 91
72 Hf	Медл.		1 75,4±29 ,0			86 HfO ₂
73 Ta	37±3 eV 22±2 eV 10,0±0,3 eV 4,1±0,1 eV 1 eV		> 16 > 22 > 30 > 100	7 2		92 Pesohahc 92 " 92 " 92 " 12 "

УФН, т. XXXIV, вып. 2

Эле ме нт	<i>E_n</i> в MeV	Источник нейтронов	σ	o in acc	o _{rorn}	Примечание
7 3 Ta	< 1 eV Медл. Терм.		$\begin{bmatrix} -1 \\ 3,0 E_n \end{bmatrix} + 7.2$	10	11,5 20 20,6 0,034	$\begin{array}{c} \begin{array}{c} 19 \\ 19 \\ 19 \\ 20 \\ 20 \end{array}$ $\begin{array}{c} 10 \\ 19 \\ 20 \\ 104 \end{array}$ $\begin{array}{c} 10 \\ 10 \\ 104 \end{array}$
74 W	$\begin{array}{c} -&-&-&-&-&-&-&-&-&-&-&-&-&-&-&-&-&-&-&$	$\begin{array}{c} d-\text{Li} \\ d-\text{D} \\ \\ \text{RaTh } \gamma-\text{Be} \\ \text{Na}^{24} \gamma-\text{Be} \\ \text{La}^{14} \gamma-\text{Be} \\ \text{Na}^{24} \gamma-\text{D}_2\text{O} \\ \\ \text{ThC''} \gamma-\text{D} \\ \\ \text{RaTh } \gamma-\text{D} \\ \\ \text{Mn}^{55} \gamma-\text{Be} \\ \\ \text{Rn } \gamma-\text{Be} \\ \\ \text{Ga}^{72} \gamma-\text{D}_2\text{O} \\ \\ \text{Sb}^{124} \gamma-\text{Be} \\ \\ \\$	9,4	6,8±0.9 9.0±0,7 9.7±0 7	2,6.10-3	37- 28 57 33 -47 47 47 19 33 47 77 47 47 92 Pesohahc 92 92 92 92 92 92 92 92

Элемент	Е _п в MeV	Источник нейтронов	σ	o pacc	^σ погл	Примечание
74 W	D < 1 eV 0,5 eV Мелл.	- - - - -	$2,72 E_n - \frac{1}{2} + 5,7$ 23	9,3 <u>±</u> 2 5,7 7,8	20,4	19 92 1a 19 19 20 20
75 Re	Медл.		89		104	19 98
76 Os	20±1 eV 8,8±0,3 eV 6,5±0,3 eV 4-0,02 eV 1 eV Медл.	 	$ \begin{array}{c} $	10 10,8		88 Pesonanc 88 ". 89 ". 89 12 19
7 7 Ir	0,45 и 0 ,04 14 eV 6,0 eV	Ra 7—Be	18±3 97		0,13 или 0.20± ±0,006	19 I _I 192, 194 79 94 Резонанс

,	взаимодеиствие
	неи гронов
	c
	ИМУЧЖК

Элемент	Е _п в MeV	Источник нейтронов	G	^G racc	e mora	Примечание
77 fr	3,5—2,2 eV 1,35 eV 1,29 eV 1,27±0,04 eV 0,64 eV 0,635 eV 0,620 eV Медл.	• — — — — — — — — — — — — — — — — — — —	$ \begin{array}{c c} 25 \pm 4 \\ 612 \\ 1880 \\ >4000 \\ >4500 \\ 543 \\ 2930 \\ 410 \\ 285 \\ 325 \\ \hline 64 E_n \\ \hline $			79 94 Резонанс 97 79 - 79 94 97 19 19 20
78 Pt	3,1 1000 eV 100 eV 18,2+1 eV 11,5+0,4 eV 1 eV 0,8-0,04 eV Медт.	d—D	$\begin{vmatrix} > 13 \\ > 15 \\ > 18 \\ > 30 \end{vmatrix}$ $\begin{vmatrix} 1,03E_n - \frac{1}{2} + 12,0 \\ 21,5 \\ 25 \end{vmatrix}$	0,47-0,44		59 Обр. упр. расс. 92 Резонанс 92 " 92 " 12 "

Элемент	E _n в MeV	Источнич нейтронов	σ	[⊄] pacc	⁵ погл `	Примечание
79 Au	3,1 0 45 n 0,04 0,22±0,01 5,4 eV 4,8 eV 4,8+0 2 eV 0,3-0,01 eV	d-D Raγ-Be ThC"γ-D 		0,59-0.50	0,13±0,00 0,023	59 Oбр. упр. расс. 19 Au ¹⁹⁸ 19 Au ¹⁹⁷ 64 Резонанс 9° Au ¹⁹⁷ + n ¹ = Au ¹⁹⁸ - γ. 46 pes. 3a \ B.
	Медл. " " Терм.	_ - - - -	+ (90±2) 103 88 80 99,3 100 104±2		72	19 19 19 20 94 116 300° a6c. 117 300°
-80 Hg	$\begin{array}{c c} & - & - \\ & 2,88 \pm 0.04 \\ & 2.8 - 2.1 \\ & 2,50 - 2.38 \end{array}$	d—L₁ d—D "	$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$			87 HgO 89 29 37 HgO

Элемент	E _n в MeV	Ис точник нейтронов	σ	^σ p ac c	σпогл	Примечание
80 Hg	0,860 0,210 0,18 или 0,10 0,133 и 0,530 2,5-0,02 eV D 1-0,004 eV 1-0 eV С Медл.	Ra h γ — Be Ra Th γ — D d — C Rn γ — Be — — — — — — — — — — — — — — — — — —	$ \begin{array}{r} 6,8 \\ 64 E_n - \frac{1}{2} + 15 \\ \hline 355 \\ 380 \\ 450 \end{array} $	6.4 ± 0.5 7.8 ± 0.6 9.7 ± 1.2 12.0 ± 1.0 15 28 5 4.7	$ \begin{array}{c} 1180 \\ \hline v \\ 325 \\ 3100 \\ 2500 \\ < 60 \\ < 60 \\ < 60 \\ < 60 \\ < 60 \\ < 60 \\ < 60 $	33 34 44 77 46 19 81 v B $\frac{\kappa M}{ce\kappa}$, 3axBat 12 19 19 19 19 20 20 105 Hg 196 (n, γ) ; $(n, 2n)$ 105 Hg 200 (x, γ) ; $(n, 2n)$ 105 Hg 201 (n, γ) ; $(n, 2n)$ 105 Hg 202 105 Hg 204

Элемент	E _n в MeV	Источник нейтронов	σ	^o pacc	^σ погл	Примечание
81 TI	0,860 0,45 и 0 04 0,22±0,04 0,210 0,133 и 0,530 1100 eV 270 eV 10-0,02 eV 1 eV С	Rai'iγ-Be Ra γ-Be ThC" γ-D RaTh γ-D Rn γ-Be		$6,7\pm1,2$ $6,7\pm1,2$ $8,2\pm1,2$ $9,7$ $14,2$	0,013,0,006 ±0,003 0,001	33 19 T[204, 206 19 33 77 83 Pesohah: 83 12 63 T[203 64 T[203 19 19 20 20
82 Pb	3,1 2,88+0,04 2,5 2,5 2,5 2,5 2,5	d−Li d−D :	$ 5,10\pm0,13 6,74\pm0,24 6,0\pm0,7 $	$2,5-2,3$ $1,31\pm0,53$ $0,63\pm0,2$ $9,2\pm0,6$ (45°)		37 59 Обр. упр. расс. 39 103 Неупр. расс. 107 60

Элемент	E _n в MeV	Источник нейтронов	σ	[©] pacc	⁵ погл	Примечание
82 Pb	2,5 2,5 2,5 2,5 2,50—2,38 — — — — 0,860 0,860 0,83 0,62 0,22 0,210 0,15 0,14 0,13 0,024 D 1 eV C Медл.	d D " " " " " " " " " " " " " " " " " "	5,25±0,15 6,83±0,40 5,8 6,1 8,6 7,2 10,6 10,6 11,4 11,39	$3,1\pm0,8 (100^{\circ})$ $5,0\pm0,6 (45^{\circ})$ $2,5\pm0,4 (100)$ $2,44 (23^{\circ})$ $1,67 (33^{\circ})$ $0,73 (44^{\circ})$ $0,17 (55^{\circ})$ $5,1\pm0,6$ $6,2\pm0,7$ $7,3\pm1,4$ $9,8\pm0,8$ $12,5$ $5,0$ $12,9$	0,31 0,32 0,23±0,06	60

œ
Ξ
-
ス
3
Ĭ
뷕
J.
-1
5
1
ᄧ

Элемент	E _n в MeV	Источник нейтронов	σ	σ _{pac} c	бпогл	П _г имечание
82 Pb	М дл. Терм.		10	9,0	$0,8$ $2,5\pm0,2$ $\sim 10^{-3}$ $<7\cdot10^{-4}$ $<1,7\cdot10^{-4}$ $<1,1\cdot10^{-5}$ $<1,1\cdot10^{-6}$ $<5\cdot10^{-6}$	20 20 20 19 108 Pb ² 08 108 Pb ² 04 109 Pb ² 04, деление 109 Pb ² 06, " 109 Pb ² 07,
8 3 Bi	2,8-2,1 2,50-2,38 	$d-L_1$ $d-D$ RaTh γ —Be Na ²⁴ γ —Be Na ²⁴ γ —Be AaTh γ —D d —C d —C d —C	$\begin{array}{c} 5.23 \pm 0.22 \\ 5.356.0^{1} \pm 0.19 \\ 6.30 \pm 0.21 \\ & \cdot \\ & \cdot \\ & 5.9 \\ 8.0 \\ & 7.7 \\ 9.7 \end{array}$	2,27 (22°) 1,35 (33°) 0,68 (44°) 0,24 (55°) 5,4±0,7		37 28 37 82 82 82 82 33 47 47 47

Элемент	<i>Е_п</i> в MeV	Источник нейтронов	σ	gpacc	^σ погл	Примечание
83 Bi	0,133 и 0,530 0,13 0,024 D 1 eV 1,0>E _n >0,5eV С Медл.	Rn \(\gamma - Be \) Ga^{7^2} \(\gamma - D_2O \) Sb^{124} \(\gamma - Be \)	8,34 8,9 8,2	8,1±1,3 16±1 9,2 9,2 8,9		77 47 47 47 19 12 19 19 63 B ₁ ² 09 19 19 20 20 110 B ₁ ² 09 + n ¹ = B ₁ ² 10 + γ 61 Пор. вел., σ _{Захв} . 108 B ₁ ² 09 109 B ₁ ² 08, деление
84 Po	Терм.				<0,1	109 Ро ²¹⁰ , деление
90 Th	2,4 0,18 или 0,10 Медл. Терм.	d-D d-C	7,37		0,1 7.1 6,0 = 0,3	19 Деление 19 20 ThO ₂

Элемент	E _n B MeV	Источник нейтронов	7	gpacc	° nor r	Приме, гание
92 U	2,4 Быстр. нейтр. — — — — — — — — — — — 0,860 0,18 или 0,10 5 и 30 eV Медл. " Терм. " - "	d D Ra γ - Be Rn γ - Be RaTh γ - Be d C	14,4 6±2 5. 8,0±0,4 17 23,1±0,5 23 20±2	12 <u>±</u> 3 12 15	0,5 0,1 5000 11±0.3 1,3±0,45 1,5 3 2-3 400-500	19 Деление 19 19 19 19 19 Деление 98 19 19 Резон. захват 19 19 20 20 19 19 Деление 19 ИОз, деление 19 UОз, деление 19 U235, "
93 Np	3 до ∼ терм. 0,890−0,375			•	1,5-0,0 1,2-0,1	111 Vp ²³⁷ , деление, см рис. З 112 Vp ²³⁷ , деление
94 Pu	Медл.					113 σ_{Λ} Pu ²³⁹ > σ_{Λ} U ²³⁵

ЦИТИРОВАННАЯ ЛИТЕРАТУРА

 Gamov, Zeits. f. Phys. 52, 510 (1929); Condon and Gerney, Phys. Rev. 33, 127 (1929); Konopinski and Bethe. Phys. Rev. 54, 150 (1938); Weisskopf and Ewing, Phys. Rev. 57, 472 (1940).

2. Oppen heimer and Phillips, Phys. Rev. 48, 500 (1935).

3. Более строгое решение задачи о перераспределении энергии при упругих столкновениях см. в работе Condon and Breit, Phys. Rev. 49, 229 (1936).

- 229 (1900).
 4. См., напр., Goudsmit, Phys. Rev. 49, 406 (1936).
 5. Сиборг, Усп. физ. наук, 28, 285 (1946).
 6. См., напр., Bethe, Rev. Mod. Phys. 9, 69 (1937); Livingston and Bethe, Rev. Mod. Phys. 9, 244 (1937).
 7. Jentschke and Prankl, Zeits. f. Phys. 119, 696 (1942); Jentschke.
- Zeits. f. Phys. 120, 165 (1943); Journ. Amer. Chem. Soc. 68, 2411 (1946).
- 8. Anderson, Fermi and Hanstein, thys. Rev. 55, 797 (1939) ($v \approx 2$); Anderson, Fermi and Szillard, Phys. Rev. 56, 284 (1934) ($v \cong 1,5$); Bradt, Helv. Phys. Acta 12, 553 (1939) ($v = 2,95 \pm 0,5$); Haenny and Rosenberg, C. R. 208, 893 (1939) ($\nu > 1$); Hagiwara, Rev. Phys. Chem. Japan 13, 145 (1939) ($\nu = 2.6$); Haiban, Joliot and Kowarski, Nature, 143, 470 (1939) ($v = 3.5 \pm 0.7$); Turner. Phys. Rev. 57, 334 (1940) ($\nu = 2.6 \pm 0.6$); Michiels, Parry and Thomson, Nature 143, 760 (1939) ($\nu > 1$); Szillard and Zinn, Phys. Rev. 55, 619 (1939) ($\nu = 2.3$); Zinn and Szillard, Phys. Rev. 56, 619 (1939) (v = 2, 3).
- 9. Farwell, Segre and Wiegand, Phys. Rev. 71, 327 (1947); Tsien San-Tsiang, Ho Zahwei, Chastel and Vigneron, Phys. Rev. 71, 382 (1947); Wollan, Moak and Sawyer, Phys. Rev. 72, 447

(1947).

10. Bohr, Nature, 137, 344 (1936); Бор и Калькар, УФН, 20, 317 (1938).

- 11. Breit and Wigner, Phys. Rev. 49, 519 (1936); Bethe and Placzek, Phys. Rev. 51, 450 (1937); Kapur and Peterls, Proc. Roy. Soc. 166, 277 (1938); Siegert, Phys. Rev. 53, 750 (1939); Breit, Phys. Rev. 6), 472 (19.6).
- 12. Feshbach, Peaslee and Weisskopf, Phys. Rev. 71, 145 (1947).

13 Zinn, Phys. Rev. 71, 752 (1947).

Moyer, Peters and Schmidt, Phys. Rev. 69, 666 (1946); Dempster, Phys. Rev. 71, 829 (1947).
 Sturm, Phys. Rev. 71, 757 (1947).

16. Bohr and Wheeler, Phys. Rev. 56, 426 (1939). 17. Klema, Phys. Rev. 72, 88 (1947).

- 18. Weisskopf and Ewing, Phys. Rev. 57, 472 (1940).
- Diebner, Herrmann and Grassmann, Phys. Zeits. 440 (1942).
 Volz, Zeits. f. Phys. 121, 201 (1943).

21. Wattenberg, Phys. Rev. 71, 497 (1947).

22. См., напр., Амальди и Ферми, Усп., физ. наук. 17, 343 (1937).

23. Bohm and Richman, Phys. Rev. 71, 567 (1947).

- 24. Sherr, Phys. Rev. 68, 240 (1945). 25. Sleator, Phys. Rev. 72, 207 (1947).
- 26. Ageno, Amaldi, Bociarelli and Trabacchi, Phys. Rev. 71, 20 (1947).
- 27. Bailey, Bennett, Bergstralh, Nuckolls and Williams, Phys. Rev. 70, 583 (1946).

28. Aoki, Proc. Phys. Math. Soc. Japan 21, 232 (1939).

29. Good and Scharff-Goldhaber, Phys. Rev. 59, 917 (1941).

30. Leipunsky, J. Phys. USSR 3, 231 (1940).

31. Голобородько и Лейпунский, ДАН 26, 41 (1940).

- 32. Frisch, Phys. Rev. 70, 589 (1946).
- 33. Голобородько и Лейпунский, ДАН 30, 703 (1941).
- 34. Schulz and Goldhaber, Phys. Rev. 67, 202 (1945).
- 35. Manley, Haworth and Luebke, Phys. Rev. 61, 152 (1942).
- 36. Rarita and Schwinger, Phys. Rev. 59, 436 (1941).
- 37. Kikuchi and Aoki, Proc. Phys.-Math. Soc. Japan 21, 75 (1939).
 38. Nuckolls, Bailev, Bennett, Bergstralh, Richards and Williams, Phys. Rev. 70, 805 (1946).
- 39. Zinn, Seely and Cohen, Phys. Rev. 56, 260 (1939).
- 40. Staub and Stephens, Phys. Rev. 55, 131 (1939; Staub and Tatel, Phys. Rev. 58, 820 (1940).
- 41. Hudspeth and Dunlap, Phys. Rev. 57, 971 (1940). 42. Hall and Koontz, Phys. Rev. 72, 156 (1947).

- 43. Motz and Schwinger, Phys. Rev. 58, 26 (1940).
 44. Amaldi, Boccarelli, Rasetti and Trabacchi, Phys. Rev. 56, 881 (1939).
- 45. <u>Перфильева и Фёдоров.</u> ЖЭТФ 7,691 (1937).
- 46. Havens and Rainwater, Phys. Rev. 70, 154 (1946).
- 47. Fields, Russel, Sachs and Wattenberg, Phys. Rev. 71, 508 (1947).
- 48. Marschall, Phys. Rev. 70, 107 (1946).
- 49. Fermi, Sturm and Sachs, Phys. Rev. 71, 589 (1947).
- 50. Anderson, Fermi, Wattenberg, Weil and Zinn, Phys. Rev. 72, 16 (1947). 51. Barshall, Battat and Bright, Phys. Rev. 70, 458 (1946).
- 52. Leipunsky, J. Phys. USSR 3, 231 (1940).
- 53. Sutton, McDaniel, Anderson and Lavatelli. Phys. Rev. 71, 272 (1947).
- 54. См, также, Manley, Haworth and Luebke, Phys. Rev. 69, 405 (1946).
- 55. Rainwater and Havens, Phys. Rev. 70, 136 (1946).
- 56. Bacher, Baker and McDaniel, Phys. Rev. 69, 443 (1946).
- 57. Fermi, Marshall and Marshall, Phys. Rev. 72, 193 (1947). 58. Sherr, Phys Rev. 61, 744 (1942).
- 59. Manley, Agnew, Barshall, Bright, Coon, Graves, Jorgensen and Waldman, Phys. Rev. 70, 612 (1946).
- 60. Barshall and Ladenburg, Phys. Rev. 61, 129 (1942); Barshall, Ladenburg and Van Voorhis, Phys. Rev. 59, 917 (1941).
- 61. Muelhause and Goldhaber, Phys. Rev. 70, 85 (1946).
- 62. Barshall and Battat, Phys. Rev. 70, 245 (1946).
- 02. Barshall and Baltat, Phys. Rev. 70, 245 (1946).
 63. O'Neal and Goldhaber, Phys. Rev. 59, 102 (1941).
 64. Manley, Haworth and Luebke, Phys. Rev. 59, 109 (1941).
 65. Hincks, Phys. Rev. 70, 770 (1946).
 66. Seren, Moger and Sturm, Phys. Rev. 70, 561 (1946).
 67. Seren, Freidlander and Turkel, 71, 463 (1947).
 68. Graves and Coon, Phys. Rev. 70, 101 (1946).
 69. Rasetti, Phys. Rev. 58, 869 (1940).
 70. Coltman and Goldhaber, Phys. Rev. 69, 411 (1946).
 71. Little, Long and Mandeville, Phys. Rev. 69, 414 (1946).
 72. Seagondollar and Barshall. Phys. Rev. 72, 439 (1947).

- 72. Seagondollar and Barshall, Phys. Rev. 72, 439 (1947). 73. Лейпунский, Розенкевич и Тимошук, ЖЭТФ 7, 33 (1937)
- 74. Huber, Helv. Phys. Acta, 14, 163 (1941). 75. Coltman, Phys. Rev. 59, 917 (1941).
- 76 Голобородько, ДАН 30, 307 (1941).
- 77. Голобородько, ЖЭТФ 10, 376 (1940).
- 78. Seidl, Harris and Dansdorf, Phys. Rev. 72, 168 (1947),
- 79. Rainwater, Havens, Wu and Dunning, Phys. Rev. 71, 65 (1947)

- 80. Barbre and Goldhaber, Phys Rev. 71, 141 (1947).
- 81. Manley, Berger and Gillette, Phys. Rev. 69, 254 (1946).
- 82. Kikuchi, Aoki and Watatuki, Proc. Phys. Math. Soc. Japan 21, 410 (1939).
- 83. Wu, Rainwater and Havens, Phys. Rev. 71, 174 (1947).
- 84. Hanstein, Phys. Rev. 53, 489 (1941)
- 85. Nix and Clement, Phys. Rev. 68, 159 (1945).
- 86. Lauterjung, Ann. Phys 41, 177 (1942).
- 87. Голобородько и Лейпунский, ДАН **25,** 7 (1939).
- 88. Freidlander, Seren aud Turkel, Phys. Rev. 72, 23 (1947). 89. Riezter, Ann. Phys. 41, 193 (1942).
- Seren, Freidlander and Turkel, Phys. Rev. 71, 454 (1947).
 Bomke and Reddemann, Zeits. f. Phys. 120, 56 (1942).
- 92. Havens, Wu, Rainwater and Meaker, Phys. Rev. 71, 165 (1947).
- 93. Borst, Ulrich, Osborne and Hasbronck, Phys. Rev. 70, 557 (1946).
- 94. Sturm, Phys. Rev. 71, 757 (1947).
- 93. Gehlen, Zeits. f. Phys 121, 268 (1913).
- 96. Zinn, Phys. Rev. 71, 752 (1947). 97. Sawyer, Wollan, Bernstein and Peterson, Phys. Rev. 72, 109 (1947).
 - 98. Seren, Engelkemeir, Freidlander and Turkel, Phys. Rev. **7**¹, 09 (1947).
 - 99. Feshbach, Peaslee and Weisskopf, Phys. Rev. 71, 564 (1947).
- 100. Jones, Phys. Rev. **72**, 362 (1947). 101. Katcoff, Phys Rev. **71**, 826 (1947).
- 102. Sturm and Arnold, Phys. Rev. 71, 556 (1947).
- 103. Meitner, Arciv Math. Astron. Fysik 27, A, № 17 (1940).
- 103. Meitner, Arciv Math. Astron. Fysik 27, A, № 17 (1940). 104. Seren, Freidlander and Turkel, Phys. Rev. 72, 163 (1947). 105. Inghram. Hess and Hayden, Phys. Rev. 71, 561 (1947). 106. Dunlap and Little, Phys. Rev. 60, €93 (1941). 107. Nonaka, Phys. Rev. 59, 681 (1941). 108. Maurer und Ramm, Zeits. f. Phys. 119, 602 (1942). 109. Borst and Floyd, Phys. Rev. 70, 107 (1946). 110. Houtermans und Bartz, Naturwiss., 30, 758 (1942). 111. Klema, Phys. Rev. 72, 88 (1947). 112. Frisch, Phys. Rev. 71, 478 (1917). 113. Kennedy. Seaborg. Seure and Wahl Phys. Boy. 70, 50, 104.

- 113. Kennedy, Seaborg, Segre and Wahl, Phys. Rev. 70, 555 (1946).
- 114, Bethe, Phys. Rev. 57, 1125 (19.0); cm, также Present, Phys. Rev. **60,** 28 (1941).
- 115. Lapp, Van Horn and Dempster, Phys. Rev. 71, 745 (19.7).
- 116. Brill and Lichtenberger, Phys. Rev. 72, 585 (1947).
- 117. McDaniel, Sutton, Lavatelli and Anderson, Phys. Rev. 72, 729 (1947).