# Физика атома, атомного ядра и элементарных частиц

43.(2). Ядерные реакции под действием нейтронов. Формулы Брейта-Вигнера.

Реакции под действием нейтронов - самый большой и практически наиболее важный класс ядерных реакций. Объясняется это тем, что в отличие от протонов, взаимодействие нейтронов не затруднено кулоновским барьером, поэтому нейтроны могут взаимодействовать с ядрами и при низких энергиях, что имеет большое значение.

Наиболее мощным источником нейтронов является ядерный реактор. Поток нейтронов в современных реакторах достигает плотности 10<sup>15</sup> нейтронов/см<sup>2</sup>сек.

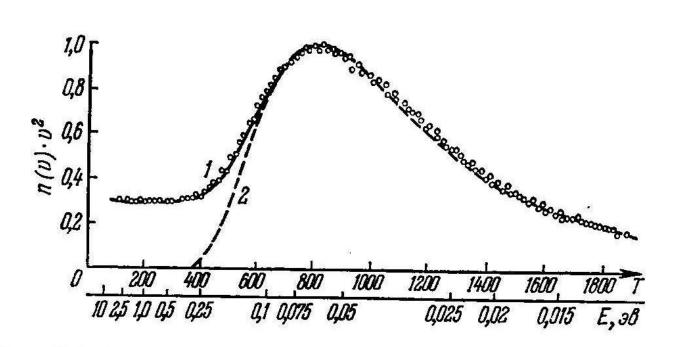
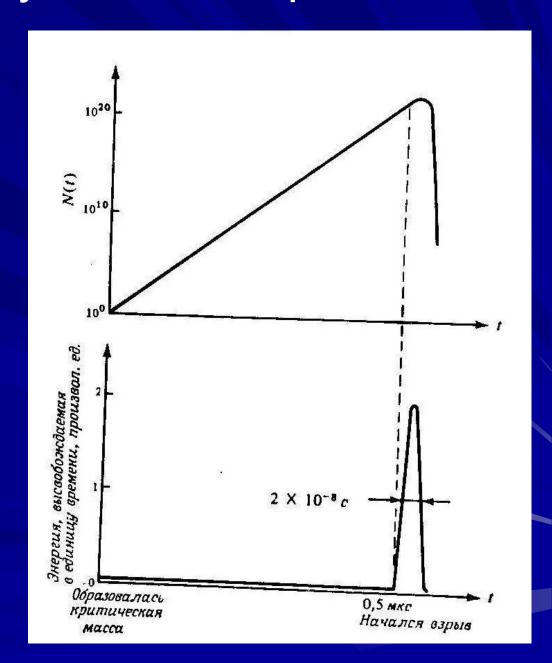


Рис. 9.6. Энергетический спектр нейтронов в реакторе ВВР.

— время пролета (в микросекундах) нейтронами некоторого стандартного расстояния,

— энергия, соответствующая времени пролета, n(v) — плотность числа нейтронов со скоростью v. Пунктиром показано максвелловское распределение.

Еще более мощные (но кратковременные) потоки нейтронов возникают при взрыве атомной и водородной бомбы: до 10<sup>30</sup> нейтрон/сек.



Пучки нейтронов больших энергий получают с помощью ускорителей, используя реакции вида (p,n) и (d,n). Энергия получаемых таким способом нейтронов лежит в области от десятков кэв до нескольких Гэв.



В лабораториях, не располагающих ускорителями и реакторами, применяются источники нейтронов, работа которых основана на применении радиоактивных изотопов. Чаще всего используются источники, в которых протекает реакция  ${}^4\text{He}_2 + {}^9\text{Be}_4 \rightarrow {}^{12}\text{C}_6 + \text{n}$ .

В этих источниках альфа-частицы получают от какого-либо альфа-активного изотопа: <sup>226</sup>Ra<sub>88</sub>, <sup>210</sup>Po<sub>84</sub>, <sup>239</sup>Pu<sub>94</sub>. Соответственно источники называются: радий-бериллиевый, полоний-бериллиевый и плутоний-бериллиевый.

#### Классификация нейтронов по энергиям

- Быстрые нейтроны: Т > 100 кэв,
- Промежуточные нейтроны: 1 кэв < Т < 100 кэв,
- Медленные нейтроны: Т < 1 кэв.

Медленные нейтроны подразделяются на:

- резонансные: 0.5 эв < T < 1 кэв,</li>
- тепловые: 0.025 эв < T < 0.5 эв,
- холодные: 3·10<sup>-7</sup> эв < T < 0.025 эв,
- ультрахолодные: T < 3·10<sup>-7</sup> эв.

Название "тепловые нейтроны" связано с тем, что энергия 0.025 эв соответствует комнатной тем-пературе 300 К.

# Реакции под действием нейтронов

Тип реакции	Сечения реакции
Радиационный захват (п, ү)	Идет на всех ядрах. Сечение: для тепловых нейтронов варьируется в широком интервале от 0,1 до $10^3$ и даже $10^6$ бари ( $_{65}$ Хе $^{135}$ ); для быстрых ней гронов—от 0,1 до нескольких бари.
Упругое рассеяние (n, n)	Сечение варьируется в интервале нескольких барн.
Неупругое рассеяние (п, п')	Пороговый процесс. Сечение по порядку величины равняется нескольким бари.

# Наиболее важные из реакций радиационного захвата

$$n+{}^{238}U_{92} \rightarrow {}^{239}U_{92} + \gamma$$
  ${}^{239}U_{92} \rightarrow {}^{239}Np_{93} + e^- + \tilde{v}_e$  (23мин)  ${}^{239}Np_{93} \rightarrow {}^{239}Pu_{94} + e^- + \tilde{v}_e$  (2.3дня)

$$n + {}^{232}Th_{90} \rightarrow {}^{233}Th_{90} + \gamma$$

$$^{233}Th_{90} \rightarrow ^{233}Pa_{91} + e^{-} + v_{e}$$
 (22мин)
 $^{233}Pa_{91} \rightarrow ^{233}U_{92} + e^{-} + v$  (27дней)

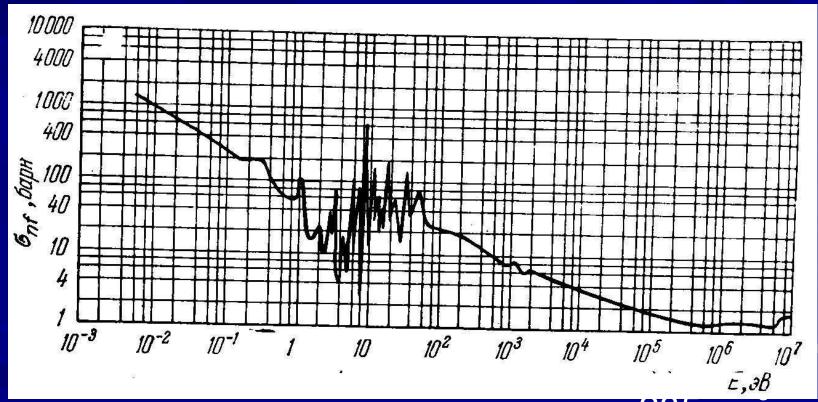
# Реакции под действием нейтронов

(r. p)	Наиболее важные реакции: $n+_2He^3\longrightarrow_1H^3+p+0.76$ МэВ, $\sigma_{\text{тепл. нейтр.}}=5400$ барн, $n+_7N^{14}\longrightarrow_6C^{14}+p+0.63$ МэВ, $\sigma_{\text{тепл. нейтр.}}=1.75$ бари.
(n, α)	Наиболее важные реакции: $n + {}_{3}L^{i6} \longrightarrow {}_{1}H^{3} + \alpha + 4,78$ МэВ, $\sigma_{\text{тепл. нейтр.}} = 945$ барн, $n + {}_{5}B^{10} \longrightarrow {}_{3}L^{i7} + \alpha + 2,79$ МэВ, $\sigma_{\text{тепл. нейтр.}} = 3840$ барн.
(n, 2n)	Пороговая реакция. Порог по порядку величины равняется 10—15 МэВ. Сечение: несколько десятых бари.

# Реакция деления ядер под действием нейтронов

(n, f)

В подавляющем большинстве случаев пороговая реакция. Сечение очень мало, исключая отдельные случаи ( $_{92}$ U<sup>235</sup>,  $_{92}$ U<sup>238</sup> и т. д).



Сечение реакции деления ядер урана-235 нейтронами в зависимости от энергии нейтронов.

## Формулы Брейта-Вигнера

Реакции под действием нейтронов идут через составное ядро и являются резонансными. Сечение резонансной реакции описывается формулой:

$$\sigma_{ab} = \pi \lambda_a^2 g \frac{\Gamma_a \Gamma_b}{(T - T_0)^2 + (\Gamma/2)^2}$$
 (43.1)

где  $\chi_a = \lambda/2\pi$  - приведенная дебройлевская длина волны налетающей частицы, T - кинетическая энергия налетающей частицы,  $T_0$  - резонансная энергия (значение уровня энергии составного ядра),  $\Gamma_a$ ,  $\Gamma_b$  - парциальная ширина уровня по каналам a и b,  $\Gamma$  - полная ширина уровня, g - статистический фактор.

Полная ширина уровня  $\Gamma$  связана с вероятностью распада W и средним временем жизни ядра au соотношениями:

$$\Gamma aupprox \mathbb{Z}, \quad au=rac{\mathbb{Z}}{\Gamma}, \quad W=rac{1}{ au}=rac{\Gamma}{\mathbb{Z}}$$

Если ядро распадается по каналам a, b, b', ..., то

$$W = W_a + W_b + W_{b'} + \dots = \frac{\Gamma_a}{\mathbb{N}} + \frac{\Gamma_b}{\mathbb{N}} + \frac{\Gamma_{b'}}{\mathbb{N}} + \dots$$

и величины  $\Gamma_a$ ,  $\Gamma_b$  - называются парциальными ширинами уровня по каналам a, b, b', ...

#### Статистический фактор:

$$g = \frac{2J+1}{(2J_a+1)(2J_A+1)}$$

где J - спин промежуточного ядра,  $J_a$  - спин налетающей частицы,  $J_{\scriptscriptstyle A}$  - спин ядра-мишени.

Статистический фактор g обычно имеет величину порядка 1, поэтому при решении задач, если в условии нет особых указаний, можно считать g=1.

Если сложить сечения реакций (формула (43.1)) по всем каналам, то получится полное сечение образования составного ядра:

$$\sigma_{aC} = \pi \lambda_a^2 g \frac{\Gamma_a \left(\Gamma_b + \Gamma_{b'} + \Gamma_a + \dots\right)}{\left(T - T_0\right)^2 + \left(\Gamma/2\right)^2} =$$

$$= \pi \lambda_a^2 g \frac{\Gamma_a \Gamma}{\left(T - T_0\right)^2 + \left(\Gamma/2\right)^2}$$

$$(43.2)$$

# Для реакций под действием нейтронов формулы (43.1) и (43.2) принимают вид:

$$\sigma_{n\gamma} = \pi \lambda_n^2 g \frac{\Gamma_n \Gamma_{\gamma}}{\left(T - T_0\right)^2 + \left(\Gamma/2\right)^2} \tag{43.3}$$

$$\sigma_{nC} = \pi \lambda_{n}^{2} g \frac{\Gamma_{n}^{1}}{(T - T_{0})^{2} + (\Gamma/2)^{2}}$$
(43.4)

$$\sigma_{nn} = \pi \lambda_n^2 g \frac{\Gamma_n^2}{(T - T_0)^2 + (\Gamma/2)^2}$$
 (43.5)

Последняя формула определяет сечение упруго-го рассеяния нейтронов.

В резонансе при  $T = T_0$  сечение имеет максимум, и формула (43.4) принимает вид:

$$\left(\sigma_{nC}\right)_{0} = \sigma_{0} = \pi \lambda_{0}^{2} g \frac{\Gamma_{n0} \Gamma}{\left(\Gamma/2\right)^{2}} = 4\pi \lambda_{0}^{2} g \frac{\Gamma_{n0}}{\Gamma} \quad (43.6)$$

где  $\Gamma_{n0}$  - парциальная ширина при резонансном значении энергии налетающего нейтрона.

При  $T \neq T_0$  ширина  $\Gamma_n \neq \Gamma_{n0}$  , а зависит от длины волны нейтрона:

$$\Gamma_n = \Gamma_{n0} \frac{\lambda_0}{\lambda} \tag{43.7}$$

# Подставляя (43.7) в (43.4) и учитывая (43.6) после ряда преобразований получаем:

$$\sigma_{nC} = \sigma_0 \frac{(\Gamma/2)^2}{(T - T_0)^2 + (\Gamma/2)^2} \cdot \sqrt{\frac{T_0}{T}}$$
 (43.8)

В этой формуле учтено, что

$$\lambda_n = \frac{\mathbb{N}}{p} = \frac{\mathbb{N}}{\sqrt{2mT}}, \qquad \lambda_0 = \frac{\mathbb{N}}{\sqrt{2mT_0}}$$

### Закон " 1/v "

Из формулы (43.8) следует, что вдали от резонанса сечение реакции обратно пропорционально квадратному корню из кинетической энергии налетающего нейтрона, т.е. обратно пропорционально скорости нейтрона:

$$\sigma \approx \frac{const}{v} \tag{43.9}$$

Этот результат очень важен: он объясняет, поче-му реакции под действием нейтронов в ядерных реакторах наиболее интенсивно идут на медленных нейтронах.