

Имеются, однако, два случая, когда вероятности обоих процессов сравнимы, и α -распад наблюдается как из основного, так и из возбужденного состояния ядра. Это происходит при больших энергиях распада, т. е. у наиболее короткоживущих элементов: RaC' ($T_{RaC'} \approx 1,5 \cdot 10^{-4}$ сек) и ThC' ($T_{ThC'} \approx 3 \cdot 10^{-7}$ сек).

Из сказанного следует, что разности энергий длиннопробежных групп непосредственно определяют схему расположения уровней уже не ядра-продукта, а исходного ядра (рис. 39).

Радиоактивные изотопы, дающие длиннопробежные α -частицы, также создают γ -излучение, которое в отличие от случая, приводящего к образованию тонкой структуры, принадлежит не конечному ядру, а исходному. При этом

$$\hbar\omega = T_{\alpha_i} - T_{\alpha_0},$$

T_{α_i} — энергия α -частицы, вылетающей с i -того уровня, ω — частота γ -кванта.

Итак, при распаде возбужденных ядер, вообще говоря, конкурируют два процесса: α -распад и испускание γ -лучей. Но только одно ядро из 10 000 переходит в основное состояние ядра-продукта с испусканием α -частицы, прежде чем успеет отдать избыточную энергию в виде γ -квантов. Изучая спектры длиннопробежных α -частиц, можно получить сведения об энергетических уровнях исходного ядра.

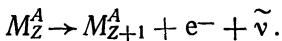
§ 19. БЕТА-РАСПАД

Бета-распадом называется процесс превращения нестабильного ядра в изобару-ядро с зарядом, отличным от исходного на $\Delta Z = \pm 1$, сопровождаемый испусканием электрона (позитрона) или захватом электрона с оболочки атома. Одновременно ядро испускает нейтрино или антинейтрино.

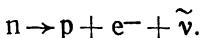
Периоды полураспада β -активных ядер лежат в пределах от 10^{-2} сек до 10^{18} лет. Если α -распад наблюдается почти исключительно у тяжелых ядер, то β -распад свойствен ядрам как с малыми, так и с большими значениями массового числа A .

Известны три вида β -распада.

А. β^- -распад, при котором из ядра вылетает электрон и антинейтрино ($\tilde{\nu}$) и образуется ядро с тем же массовым числом, но с увеличенным на единицу атомным номером ($\Delta Z = +1$):

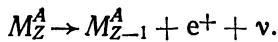


Простейшим примером β -распада является распад свободного нейтрона по схеме

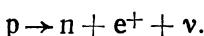


За счет этого процесса и рождается электрон внутри ядра.

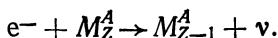
Б. β^+ -распад, при котором из ядра вылетают позитрон и нейтрино, а новое ядро имеет атомный номер на единицу меньше $(\Delta Z = -1)$:



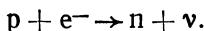
Распад свободного протона невозможен энергетически, так как его масса меньше массы нейтрона. Внутри же ядра такой процесс может идти за счет энергии ядра:



В. К β -распадным явлениям относится также электронный захват, при котором ядро захватывает электроны с атомной оболочки и испускает нейтрино:



Чаще всего захват происходит с К-оболочки и потому процесс называется *K*-захватом, но он возможен и для других оболочек. При этом внутри ядра один протон превращается в нейтрон:



Явление *K*-захвата сопровождается характеристическим рентгеновским излучением, возникающим, когда освободившееся место (*K*, *L*) заполняется электронами, находящимися на более высоких уровнях.

При β^\pm -распаде освобождается энергия, равная разности масс начального ядра и ядра-продукта вместе с массой электрона

$$\Delta E_\beta = (M_Z^A - M_{Z\pm 1}^A - m_e)c^2.$$

Поскольку электроны не входят в состав ядра, они рождаются в процессе самого распада. Если α -распад представляет собой проявление чисто ядерных сил, то процессы β -распада обусловлены особыми силами, называемыми слабыми взаимодействиями.

Энергетические спектры электронов при β -распаде и роль нейтрино. Исследования энергетического распределения электронов, рождающихся при β -распаде, показало, что в процессе β -распада испускаются электроны всех энергий от 0 до T_{\max} , где T_{\max} приблизительно равно разности масс ядер

$$T_{\max} = \Delta E_\beta$$

и называется верхней границей β -спектра.

Типичная форма энергетического β -спектра для разрешенных переходов представлена на рис. 40. При определенной энергии имеется максимум интенсивности, а затем с увеличением энергии число электронов монотонно убывает. Средняя энергия испускаемых электронов обычно близка к $1/3$ максимальной энергии и для естественных радиоактивных элементов заключена в пределах $(0,25 \div 0,45)$ Мэв.

Объяснение непрерывного характера энергетического спектра электронов в свое время было связано с очень большими трудностями. Казалось естественным ожидать, что, подобно α -распаду, β -распад также должен приводить к испусканию моноэнергетических электронов, энергия которых должна определяться разностью масс исходного и конечного ядер.

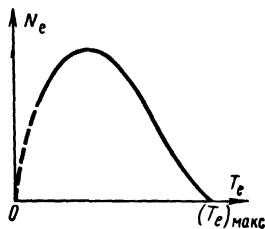
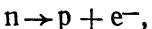


Рис. 40. Энергетический спектр электронов при β -распаде

Если не предполагать, что наряду с электроном вылетает еще одна частица, уносящая часть энергии, пришлось бы признать, что при β -распаде не выполняется закон сохранения энергии. Идея о том, что при β -распаде всегда образуется ядро в возбужденном состоянии и поэтому практически наблюдается непрерывный спектр, также не помогала, так как тогда γ -спектр, сопровождающий β -распад тоже должен был иметь непрерывный характер, чего в действительности нет. Спектр γ -лучей дискретен. Кроме того, иногда β -распад не сопровождается вообще γ -излучением, т. е. распад идет из основного состояния исходного ядра в основное состояние ядра-продукта.

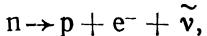
Не удавалось также согласовать β -распад с законом сохранения момента количества движения без предположения о вылете второй частицы. Если бы, например, нейtron распадался только на протон и электрон:



то, поскольку спины всех частиц равны $1/2$, сумма спинов справа равна целому числу, а слева половине, т. е. такой тип распада противоречил бы закону сохранения момента количества движения.

Это несоответствие с законами сохранения энергии и спина снимается гипотезой Паули, который в 1931 г. предположил, что при β -распаде вылетает еще одна частица — нейтральная — с массой, близкой к нулю, и со спином, равным половине. Ферми назвал ее нейтрино (нейтрино — по-итальянски значит «нейтрончик»). Эта частица обозначается символом ν . (Впоследствии частицу, вылетающую при β -распаде нейтрона, стали рассматривать, как антинейтрино — $\bar{\nu}$.) Согласно этой гипотезе энергия (ΔE), освобождающаяся в каждом акте распада, по-разному распределяется между электроном и нейтрино.

Таким образом, если реакция распада нейтрона идет в виде



то выполняются и закон сохранения энергии, и закон сохранения момента количества движения.

Благодаря отсутствию электрического заряда и слабости взаимодействия с веществом нейтрино долгое время были совершенно неуловимыми, и первые сведения, подтверждающие их существование, носили косвенный характер. Только в 1955—1956 гг. удалось доказать существование этих частиц в свободном состоянии.

Энергетические соотношения при β -распаде. Запишем условия распада и законы сохранения для всех видов β -распада, не учитывая массу нейтрино, поскольку она равна или близка к нулю.

1. Электронный распад. β -распад энергетически возможен лишь при соблюдении неравенства

$$M_z^A > M_{z+1}^A + m_e, \quad (56)$$

где M_z^A — масса начального, а M_{z+1}^A — масса конечного ядра, лишенных электронных оболочек.

Удобнее записать это условие для полных масс атомов вместе с электронными оболочками, так как обычно опытным путем определяются и приводятся в таблицах именно их значения.

Массы ядер M_z^A связаны с массами атомов ($M_{\text{ат}}$)_z соотношениями¹

$$M_z = (M_{\text{ат}})_z - Zm_e; \quad (57)$$

$$M_{z+1} = (M_{\text{ат}})_{z+1} - (Z + 1)m_e.$$

Подставив (57) в неравенство (56), получим условие осуществимости β^- -распада в виде

$$(M_{\text{ат}})_z > (M_{\text{ат}})_{z+1}.$$

Иными словами, β^- -распад возможен, если предыдущий изобар тяжелее своего соседа (по таблице Менделеева) справа. Разница масс исходного и конечного атомов должна переходить в кинетическую энергию электрона и нейтрино

$$\Delta E = (M_{\text{ат}})_z c^2 - (M_{\text{ат}})_{z+1} c^2.$$

Законы сохранения энергии и импульса для β^- -распада будут

$$\Delta E = T_e + T_\nu + T_{\text{я.о.}} \quad (58)$$

$$\vec{p}_e + \vec{p}_\nu + \vec{p}_{\text{я.о.}} = 0.$$

2. Позитронный, или β^+ -распад. Энергетическое условие для спонтанного β^+ -распада запишется через массы ядер

$$M_z^A > M_{z-1}^A + m_e.$$

или в единицах масс атомов

¹ При этих расчетах пренебрегаем энергией связи электронной оболочки с ядром, заметную поправку она может дать только для тяжелых атомов.

$$(M_{\text{ат}})_Z > (M_{\text{ат}})_{Z-1} + 2m_e. \quad (59)$$

Выделяемая энергия в этом случае равна

$$\Delta E = (M_{\text{ат}})_Z c^2 - (M_{\text{ат}})_{Z-1} c^2 - 2m_e c^2.$$

Законы сохранения энергии и импульса будут иметь ту же форму, что и для β^- -распада.

3. Электронный захват. Из ядра в этом случае вылетает только одна частица — нейтрино. Электронный захват энергетически возможен, если для масс ядер выполняется соотношение

$$M_Z^A + m_e > M_{Z-1}^A$$

или в единицах масс атомов

$$(M_{\text{ат}})_Z^A > (M_{\text{ат}})_{Z-1}^A. \quad (60)$$

Выделяемая при K -захвате энергия равна

$$\Delta E = (M_{\text{ат}})_Z c^2 - (M_{\text{ат}})_{Z-1} c^2.$$

Законы сохранения энергии и импульса для электронного захвата, поскольку средний импульс электрона в оболочке равен нулю, запишутся в виде

$$\Delta E = T_v + T_{\text{я.о}}, \quad (61)$$

$$\vec{p}_v + \vec{p}_{\text{я.о}} = 0.$$

β^+ -распад и электронный захват приводят к образованию одного и того же ядра с числом протонов на единицу меньше исходного, поэтому они часто встречаются у одного и того же изобара. Из уравнений (59) и (60) следует, что электронный захват может идти при меньшей разности масс, чем позитронный распад. С другой стороны, K -захват сильно затруднен тем, что захватываемый электрон находится далеко от ядра (10^{-8} см). Поэтому он наиболее вероятен у тяжелых ядер, где оболочки расположены ближе к ядру (можно считать, что часть времени электроны находятся внутри ядра).

В естественных условиях один из двух атомов (M_Z^A , M_{Z-1}^A), обладающий большим атомным весом, неустойчив по отношению к β -распаду и превращается в другой, более легкий. Если $(M_{\text{ат}})_Z^A > (M_{\text{ат}})_{Z-1}^A$, то идет K -захват или β^+ -распад. Если $(M_{\text{ат}})_{Z-1}^A > (M_{\text{ат}})_Z^A$, то может идти только β^- -распад. Это обстоятельство делает маловероятным существование в природе изобар с Z , отличающимися на единицу. В природе существует много изобарных пар, у которых A и Z четно; промежуточное ядро с нечетным Z , как правило, неустойчиво, распадается и переходит в одно из соседних ядер (иногда в любое из них). Возможны исключения, когда соответствующие переходы запрещены из-за большого различия в моментах количества движения обоих ядер.

Как и при α -распаде, вылет электрона может привести к образованию нового ядра в возбужденном состоянии; тогда наблюдается γ -излучение, которое испускают возбужденные ядра при переходе в основное состояние.

Иногда β -спектры имеют форму, изображенную на рис. 44. Наблюдаемый линейчатый спектр, который накладывается на основной β -спектр, не характеризует β -распад, а обусловлен внутренней конверсией γ -лучей, т. е. связан с совершенно другим явлением (см. § 20).

Количественная теория β -распада, разработанная Ферми [14], позволяет рассчитать ожидаемый спектр электронов. Если обозначить T_{\max} максимальную энергию, выделяемую при β -распаде, а через T — энергию электрона, то распределение вылетающих электронов по энергиям для разрешенных переходов в двух крайних случаях имеет следующий вид:

1) нерелятивистский случай $T \ll m_e c^2$:

$$dN \approx V \bar{T} (T_{\max} - T)^2 dT,$$

где dN — число электронов, вылетающих с энергией от T до $T + dT$;

2) ультрарелятивистский случай $T \gg m_e$:

$$dN \sim T^2 (T_{\max} - T)^2 dT.$$

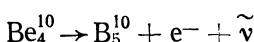
При малых энергиях оказывается кулоновское взаимодействие вылетающих частиц с ядром-продуктом; последнее замедляет электроны и дополнительно ускоряет позитроны. Поэтому число электронов с малыми энергиями увеличивается, а число позитронов уменьшается.

Для β -переходов, как и для α -распадов, существует довольно резкая зависимость между выделяемой ядром энергией T_{\max} и постоянной распада λ

$$\lambda = \frac{1}{\tau} \sim \int dN = \int_0^{T_{\max}} T^2 (T_{\max} - T)^2 dT = \frac{2}{15} T_{\max}^5.$$

Распады, β -спектры которых имеют форму, изображенную на рис. 40, соответствуют разрешенным переходам; подобные спектры наблюдаются у большинства радиоактивных ядер. Запрещенные переходы обусловлены дополнительной зависимостью между моментами количества движения исходного ядра и ядра-продукта. Когда энергия вылетающей частицы мала ($\lambda \ll R$), вылет частицы с большим орбитальным моментом будет маловероятным (см. гл. 2).

Например, β -переход для ядра Be_4^{10} :

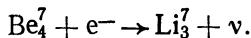


относится к числу запрещенных благодаря тому, что момент количества движения ядра Be^{10} равен нулю, а момент количества движения ядра Be^{10} равен 3, т. е. переход должен сопровождаться значительным изменением I . Период полураспада Be^{10} велик ($2,7 \cdot 10^6$ лет) еще и потому, что T_{\max} мала ($0,55 \text{ Мэв}$). Вид спектра для запрещенных переходов отличается от спектра для разрешенных переходов.

Исходные положения теории β -распада Ферми аналогичны представлениям, положенным в основу квантовой электродинамики, где процесс испускания и поглощения фотонов заряженной частицей рассматривается как результат взаимодействия заряда с окружающим его электромагнитным полем.

Согласно представлению Ферми, β -распад тоже является результатом взаимодействия ядра, но уже не с электромагнитным, а с электронно-нейтринным полем. Источниками легких частиц e и ν в данном случае служат нуклоны.

Опыты Аллена, подтверждающие существование нейтрино. Поскольку при электронном захвате из ядра вылетает только нейтрино, т. е. энергия распределяется между двумя частицами: нейтрино и ядром отдачи, возникающие нейтрино моноэнергетичны. Это обстоятельство и положено в основу опыта Аллена, выполненного в 1942 г. Был использован электронный захват ядра Be^7 :



В этом случае

$$\Delta E = (M_{\text{Be}} - M_{\text{Li}}) c^2 = (7,01916 - 7,01824) \cdot 931 = 0,864 \text{ Мэв.}$$

Поскольку $p_\nu = p_{\text{я.о}}$ энергия, которую уносит ядро отдачи Li^7

$$E_{\text{я.о}} = \frac{p_{\text{я.о}}^2}{2M_{\text{я.о}}} = \frac{p_\nu^2}{2M_{\text{я.о}}} = \frac{E_\nu^2}{2M_{\text{я.о}}c^2} \ll E_\nu$$

и можно приближенно считать, что $E_\nu \approx \Delta E$. Заменив E_ν на ΔE , получим

$$E_{\text{я.о}} = \frac{(\Delta E)^2}{2M_{\text{я.о}}c^2} = \frac{(0,864)^2}{2 \cdot 7 \cdot 931} \approx 57,3 \text{ эв.}$$

Измерение энергии ядра отдачи и было проведено Алленом. Be^7 наносился методом испарения в виде тончайшего слоя на платиновую пластинку S (рис. 41). В результате K -захвата атомы Be^7 превращаются в атомы Li^7 , которые, получив импульс отдачи,

вылетают уже в виде ионов с поверхности платиновой пластиинки, и ускоряясь полем в 100—200 в между пластииной *S* и сеткой *B* попадают в пространство между двумя сетками *B* и *C*. К сетке *C*

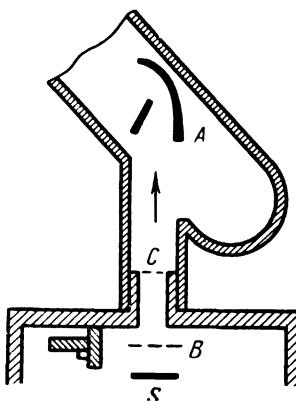


Рис. 41. Опыт Аллена

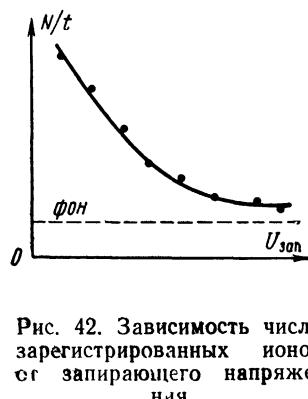


Рис. 42. Зависимость числа зарегистрированных ионов от запирающего напряжения

прикладывался переменный тормозящий потенциал, с помощью которого находилось распределение ионов по энергиям. (Меняя задерживающий потенциал, можно было пропускать сквозь сетку положительные ионы отдачи, которые способны преодолеть тормозящее поле). Подсчет ионов производился с помощью счетчика, включенного на выходе электронного умножителя *A*, который усиливал ток в 18 000 раз. Снималась зависимость числа ионов от значений тормозящего потенциала. Результаты измерений приведены на рис. 42. По оси ординат отложено число ионов, зарегистрированных в одну минуту, а по оси абсцисс — их энергия. Максимальная энергия атомов отдачи составила около 48 эв. Непрерывный характер распределения энергии атомов отдачи может быть объяснен различием в направлениях их импульсов относительно направления задерживающего электрического поля и торможением в поверхностном слое пластиинки *S*. В дальнейшем опыты дали для энергии ядер отдачи значение $(56,6 \pm 1,0)$, что согласуется с расчетом.

Таким образом, опыты Аллена показали, что в элементарном акте *K*-захвата ядро-продукт распада получает энергию отдачи. Это может происходить только в том случае, если одновременно с захватом электрона с *K*-оболочки ядро испускает какую-то нейтральную частицу.

Хотя трудно подыскать другую причину возникновения у ядра столь большого импульса, строго говоря, описанные опыты не

могут считаться экспериментом, доказывающим существование нейтрино, так как в них не наблюдалось непосредственное взаимодействие нейтрино с веществом. Наблюдение таких реакций, вызванных непосредственно свободными нейтрино, удалось осуществить только в 1956 г. (см. § 41).

§ 20. ГАММА-ИЗЛУЧЕНИЕ ЯДЕР

Выше уже говорилось, что γ -излучение ядер возникает при переходе ядра из возбужденного состояния в основное. Как известно, γ -лучи представляют собой электромагнитное излучение с длиной волны, меньшей, чем у рентгеновских лучей. Энергия γ -квантов

$$E_\gamma = h\nu = 2\pi\hbar\nu = \hbar\omega,$$

импульс

$$\vec{p}_\gamma = \hbar\vec{k},$$

где \vec{k} — волновой вектор

$$|\vec{k}| = \frac{2\pi}{\lambda}, \text{ а } \lambda = \frac{c}{\nu} = \frac{\hbar c}{E_\gamma}.$$

Откуда

$$|\vec{p}_\gamma| = \frac{h\nu}{c}.$$

При энергии кванта $E_\gamma = 1$ Мэв длина волны $\lambda \approx 10^{-10}$ см. Для сравнения укажем, что энергия кванта видимого света ≈ 1 эв.

Возбужденные ядра могут быть получены разными путями. В результате бомбардировки их заряженными или нейтральными частицами, в результате поглощения ядром фотона, либо, наконец, в результате α - или β -переходов, когда новое ядро образуется в возбужденном состоянии.

Наблюдаемый спектр γ -лучей всегда дискретный, что позволяет говорить о дискретности ядерных уровней. Обычно энергия возбуждения ядра недостаточна для испускания нуклона, поэтому возбуждение снимается испусканием γ -квантов. Но и тогда, когда энергия возбуждения достаточна для вылета нуклона, часто происходит γ -переход, так как запреты по четности или моменту количества движения приводят к малой вероятности вылета из ядра нуклона или других частиц.

После α -распада обычно испускаются γ -лучи с энергией не выше 0,5 Мэв. Энергия же γ -лучей, испускаемых возбужденным ядром после β -распада может быть больше и достигает (2–2,5) Мэв.

Рассмотрим в качестве примера возникновения γ -излучения схему распада Na^{24} (рис. 43). Основной уровень Na^{24} характери-