

ния. Еще раз мы встретимся с этим явлением при обсуждении аналоговых резонансов (гл. V, § 6, п. 9).

9. В заключение этого параграфа коснемся вопроса о возможности теоретического расчета парциальных и, следовательно, полных ширин, входящих в формулу Брейта — Вигнера (4.43). Из опытного факта существования у ядра достаточно четкой границы (гл. II, § 6, п. 4) следует, что процесс распада уровня составного ядра можно представить себе происходящим в две стадии: сначала нуклоны ядра чисто случайно собираются таким образом, чтобы получились «соприкасающиеся» своими поверхностями продукты реакции, которые затем квантовомеханически «просачиваются» сквозь потенциальный барьер (если таковой существует). В соответствии с этим парциальную ширину  $\Gamma_a$  распада уровня по каналу  $a$  можно представить в виде

$$\Gamma_a = \gamma_a^2 P_a, \quad (4.56)$$

где  $\gamma_a^2$  — коэффициент, носящий название *приведенной ширины*, который дает вероятность образования «соприкасающихся» продуктов реакции, а  $P_a$  — коэффициент проницаемости, введенный в § 4, п. 5. Приведенные ширины определяются, очевидно, структурой уровня и в принципе могут быть рассчитаны с помощью оболочечной модели с остаточным взаимодействием (см. гл. III, § 4). Однако практически такой расчет провести очень сложно из-за крайней громоздкости волновых функций, описывающих структуру высоковозбужденных состояний ( $E \gtrsim 10$  МэВ, см. гл. III, § 4). Только для аналоговых состояний, структура которых поддается расчету, удается проведение разумного сравнения теории и эксперимента (см. гл. V, § 6, п. 10).

## § 8. Составное ядро. Нерезонансные реакции

1. При больших энергиях возбуждения составного ядра его уровни перекрываются, и говорить об отдельных резонансах уже нельзя. Однако концепцию составного ядра можно сохранить и здесь, дополнив ее статистическими соображениями. В результате получается *статистическая теория ядерных реакций* или, что то же самое, *модель испарения*. Согласно модели испарения реакция протекает следующим образом. Попавшая в ядро частица быстро теряет энергию, передавая ее всем нуклонам ядра. Таким путем возникает термодинамически равновесное состояние ядра, т. е. ядро приобретает некоторую температуру (температура невозбужденного ядра равна нулю). Далее в течение некоторого времени (это и есть время жизни составного ядра) каждый нуклон имеет энергию, недостаточную для вылета, хотя ядро в целом возбуждено сильно. Наконец, в результате достаточно сильной флуктуации один из нуклонов приобретает необходимую для вылета энергию и испаряется из

ядра. Из термодинамических соображений для спектра  $N(E)$  вылетающих частиц получается выражение

$$N(E) \sim E\sigma_c(E)\rho(E_f), \quad (4.57)$$

где  $\sigma_c(E)$  — введенное в (4.38) сечение образования составного ядра испущенной частицей,  $\rho(E_f)$  — плотность уровней конечного ядра с энергией возбуждения  $E_f$ . Очевидно, что  $E_f = E_c - E - E_N$ , где  $E_c$  — энергия возбуждения составного ядра,  $E_N$  — энергия связи испаряющегося нуклона.

При достаточно высоких энергиях возбуждения зависимость  $\sigma_c$  от  $E$  не сильная, так что можно положить  $\sigma_c = \text{const}$ . Тогда, подставив в (4.57)  $\rho(E_f)$  из (4.55), получим

$$N(E) \sim E \exp V \sqrt{2a(E_c - E_N - E)}. \quad (4.58)$$

При  $E \ll E_c - E_N$ , т. е. при вылете низкоэнергетических нейтронов, спектр (4.58) переходит в максвелловский

$$N(E) \sim E \exp(-E/T),$$

где параметр  $T = a^{-1} \sqrt{E_c - E_N}$  играет роль температуры.

2. Перейдем к предсказаниям, вытекающим из статистической теории. Во-первых, в модели испарения угловое распределение должно быть изотропным, а не только симметричным вперед-назад, поскольку в процессе установления теплового равновесия ядро полностью «забывает», каким образом оно образовалось. Во-вторых, испаряемые ядром нейтроны должны иметь спектр (4.58). Наконец, в-третьих, вылет заряженных частиц из составного ядра должен быть, как правило, сильно подавлен, поскольку вылет медленных частиц затруднен кулоновским барьером (см. гл. VI, § 3), а быстрых — резким уменьшением плотности  $\rho(E_f)$  уровней конечного ядра при уменьшении энергии возбуждения  $E_f$ . Разумеется, сохраняются и более общие предсказания модели составного ядра, такие как независимость процентной доли распада по определенному каналу от способа образования составного ядра.

Посмотрим, как согласуются эти предсказания с экспериментальными данными. Экспериментальные сечения взаимодействия нуклонов со средними и тяжелыми ядрами обладают следующими свойствами. Во-первых, угловое распределение вылетающих частиц, как правило, имеет анизотропную часть, причем даже не обладающую симметрией вперед-назад. Обычно больше частиц летит вперед. Во-вторых, энергетическое распределение вылетающих нейтронов в низкоэнергетической части имеет горб максвелловского типа, но при высоких энергиях спадает медленно (как говорят, имеет «немаксвелловский» хвост). Типичные энергетические и угловые распределения нейтронов, вылетающих из сильно возбужденного (20—30 МэВ) ядра, приведены на рис. 4.13. В-третьих, во многих реакциях из средних и даже тяжелых ядер с заметной интенсивно-

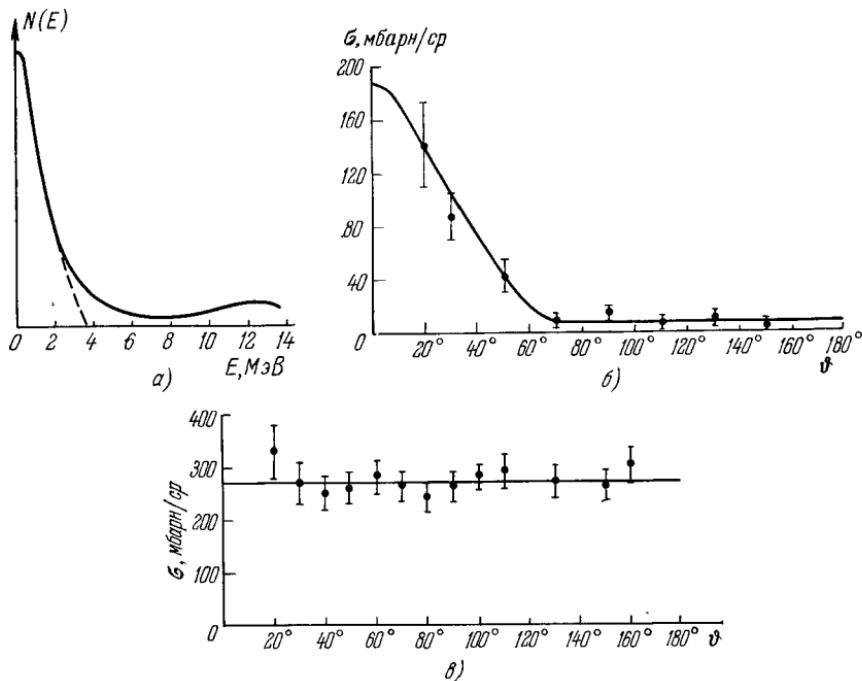


Рис. 4.13. Энергетические и угловые распределения нейтронов, возникающих в реакции  $(n, n')$  на ядре изотопа  $^{83}\text{Bi}^{109}$ .

Энергия налетающих нейтронов 14,5 МэВ. а) Энергетическое распределение; пунктируя кривая рассчитана по статистической модели. б) Угловое распределение нейтронов с энергией  $4 \text{ МэВ} < E < 12 \text{ МэВ}$ . в) Угловое распределение нейтронов с энергией  $0,5 \text{ МэВ} < E < 4 \text{ МэВ}$ .

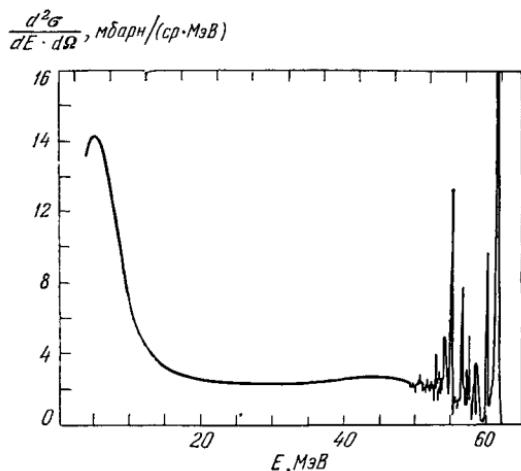


Рис. 4.14. Энергетический спектр протонов в реакции  $^{26}\text{Fe}^{54}(p, p')$ .

стью вылетают протоны. Наконец, в-четвертых, независимость распада от способа образования составного ядра обычно выполняется лишь приближенно.

Следовательно, кроме модели испарения и вообще кроме механизма составного ядра существенную роль играют и другие механизмы ядерных реакций.

3. Роль других механизмов проанализируем на примере реакции ( $p, p'$ ). На рис. 4.14 изображен энергетический спектр протонов, вылетающих под углом  $\varPhi = 35^\circ$  в реакции  $^{26}\text{Fe}^{54}(p, p')$ . Энергия налетающих протонов равняется 62 МэВ. Высокоэнергичная часть спектра ( $E = 50$ — $60$  МэВ) возникает от прямой ядерной реакции (см. § 10). Налетающий протон тратит часть своей энергии ( $\sim 10$  МэВ) на прямое возбуждение простых степеней свободы ядра. Высокий максимум при энергии  $E = 5$ — $7$  МэВ соответствует испарительным протонам. Область спектра от 10—12 МэВ до 50 МэВ не описывается ни статистической теорией ядерных реакций, ни рассматриваемыми ниже в § 10 прямыми реакциями. Существование такой области спектра характерно для реакции ( $p, p'$ ) не только на  $\text{Fe}^{54}$ , но и на других ядрах. На рис. 4.15 приведены

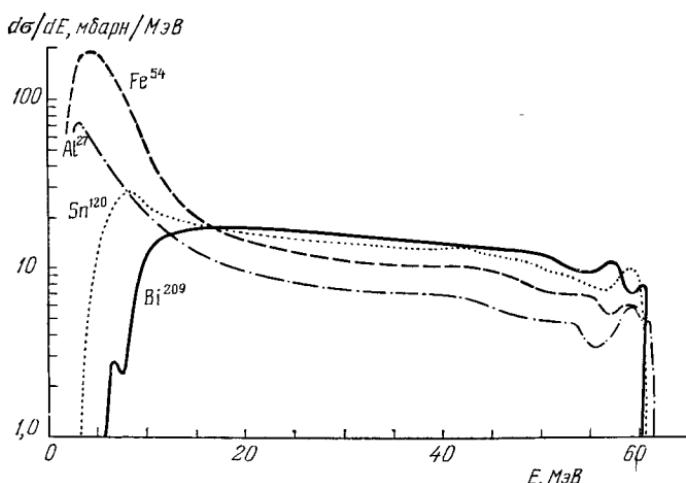


Рис. 4.15. Пронтегрированный по углам энергетический спектр протонов реакции ( $p, p'$ ) на различных ядрах

проинтегрированные по углам спектры протонов из реакции ( $p, p'$ ) на различных ядрах. Из рисунка видно, что при переходе к тяжелым ядрам ( $^{83}\text{Bi}^{209}$ ), у которых имеется высокий кулоновский барьер, сечение испарительных протонов резко падает, а сечение протонов с энергиями в интервале 10—50 МэВ остается примерно постоянным. В частности, у ядра  $^{83}\text{Bi}^{209}$  практически все протоны являются неиспарительными.

Рассмотренные на примере реакции ( $p, p'$ ) особенности энергетических спектров являются универсальными и проявляются в любых ядерных реакциях. Область спектра, не описываемая ни моделью испарения, ни прямыми ядерными реакциями, обусловлена механизмом предравновесных ядерных реакций. Этот механизм состоит в том, что частицы испускаются ядром на стадии установления статистического равновесия. Эта стадия начинается с возбуждения относительно несложных степеней свободы. Поэтому энергетические спектры предравновесных частиц являются более жесткими, чем испарительных. Отсюда в свою очередь следует отмеченная выше слабая зависимость вероятности вылета предравновесных протонов от высоты кулоновского барьера (рис. 4.15). В общем балансе всех частиц, испущенных составным ядром, доля предравновесных зависит от энергии возбуждения составного ядра и может достигать 40%. Заряженные частицы, как видно из рис. 4.15, могут быть практически все предравновесными.

### § 9. Оптическая модель для ядерных реакций

1. Согласно оптической модели ядро представляет собой сплошную среду, преломляющую и поглощающую дебройлевские волны падающих на него частиц. В квантовой механике доказывается, что роль коэффициента преломления для дебройлевской волны играет гамильтониан взаимодействия частицы с силовым полем ядра. Для описания поглощения к этому гамильтониану добавляется мнимая часть  $iW$ , так что весь гамильтониан принимает вид

$$H_{\text{вз}} = V(r) + iW(r), \quad (4.59)$$

где  $V(r)$  — гамильтониан из (3.5), а  $W(r)$  подбирается так, чтобы наилучшим образом воспроизвести экспериментальные данные. Таким образом, в оптической модели взаимодействие падающего нуклона с ядром аппроксимируется рассеянием и поглощением этого нуклона силовым центром (вместо задачи  $A + 1$  тел решаем задачу одного тела).

2. Оптическая модель описывает: а) дифференциальное и интегральное сечения упругого рассеяния при различных энергиях рассевающихся нуклонов; б) сечение всех неупругих процессов, т. е. сечение поглощения нуклонов ядрами. В области энергии 10—20 МэВ, где вклад прямых процессов относительно невелик, сечение поглощения совпадает с сечением образования составного ядра (см. § 6, п. 2, а также § 7, п. 2).

На рис. 4.16 приведено как рассчитанное по оптической модели, так и измеренное на опыте дифференциальное сечение упругого рассеяния протонов с энергией 22 МэВ на ряде ядер. Как видно из рисунка, оптическая модель прекрасно описывает измеренные сечения. Правда, хорошего согласия с экспериментом добиваются