

В. Г. ЗЛАТАРОВ

УГЛОВОЕ РАСПРЕДЕЛЕНИЕ НЕЙТРОНОВ В μ -ЗАХВАТЕ

Выведена формула для углового распределения нейтронов в реакции захвата поляризованного μ^- -мезона с K -орбиты мезоатома на ядрах с заполненными протонными подоболочками. Учитываются спин-орбитальное взаимодействие нейтрона с ядром и скоростные члены в гамильтониане взаимодействия. Функции ядерных состояний описываются на основании оболочечной модели с jj -связью. Полученный коэффициент асимметрии в угловом распределении нейтронов не факторизуется, так что ограничение на верхний предел его абсолютного значения [7—9], к которому приводит факторизация, не имеет места.

Почти все опыты, связанные с захватом μ^- -мезонов на сложных ядрах, не противоречат $V-A$ теории универсального взаимодействия Ферми. Как уже отмечалось [1, 2, 3], исключением является угловое распределение нейтронов, вылетающих при реакции μ^- -захвата, относительно направления поляризации μ^- -мезона на K -орбите мезоатома.

Угловое распределение имеет вид

$$f(E_n, \theta) = A(E_n)(1 + P_\mu \alpha(E_n) \cos \theta),$$

где P_μ — степень поляризации μ^- -мезона на K -орбите, θ — угол между направлением вылета нейтрона и направлением поляризации μ^- -мезона. $A(E_n)$ и $\alpha(E_n)$ — сложные функции энергии нейтрона E_n , сильно зависящие от ядерной структуры и констант слабого взаимодействия. Величина $\alpha(E_n)$ есть коэффициент асимметрии в угловом распределении нейтронов.

В опытах Евсеева и др. [4] измерялось угловое распределение нейтронов. Для коэффициента асимметрии при больших энергиях нейтронов получается значение -1 , что явно не согласуется с расчетами, проделанными на основании $V-A$ теории универсального слабого взаимодействия. В работах [5, 6] также получены завывшенные абсолютные значения коэффициента асимметрии.

Теоретический анализ углового распределения нейтронов при μ^- -захвате на сложных ядрах и конкретные расчеты проведены, например, в работах [7, 8, 9, 3].

В [7, 8] проделаны расчеты углового распределения нейтронов при μ^- -захвате на ядрах O^{16} , C^{12} , Ne^{20} , Si^{28} , Ca^{40} ; результаты показывают, что абсолютное значение коэффициента асимметрии равно примерно 0,3.

В расчетах не учитывались спин-орбитальное взаимодействие вылетающего нейтрона и скоростные члены в гамильтониане взаимодействия для μ^- -захвата.

В [3] рассматривалось влияние релятивистских (скоростных) членов в гамильтониане взаимодействия на значение коэффициента асимметрии в угловом распределении нейтронов. Учет скоростных членов значительно меняет коэффициент асимметрии (от $-0,4$ до $-0,1$). В этих расчетах для описания ядерных состояний использовалась очень грубая модель Ферми газа. По замечанию самих авторов, величина α очень чувствительна к изменению ядерных матричных элементов.

В настоящей работе выводится формула для углового распределения нейтронов в реакциях захвата поляризованных μ^- -мезонов на ядрах с полным спином равным нулю и заполненными протонными подоболочками. При этом учитываются спин-орбитальное взаимодействие нейтрона с ядром и скоростные члены в гамильтониане взаимодействия. Волновые функции протонов в ядре берутся в модели оболочек с jj -связью, взаимодействие вылетающего нейтрона с ядром описывается оптической моделью, как это делалось в работах [7—9].

Формула углового распределения

В $V-A$ теории универсального слабого взаимодействия явления, связанные с μ -захватом на сложных ядрах

$$\mu^- + z \rightarrow (z-1) + n + \nu,$$

описывается эффективным гамильтонианом [10]

$$H_{\text{эфф}} = \frac{1}{2} \tau^{(+)} (1 - \vec{v} \cdot \vec{\sigma}) \sum_{i=1}^A \tau^{(-)} [G_V 1 \cdot \vec{l}_i + G_A (\vec{\sigma} \vec{\sigma}_i) + G_P (\vec{\sigma}_i \vec{v}) + g_V \frac{\vec{\sigma}_i p_i}{Mc} + g_A \frac{\vec{\sigma}_i p_i}{Mc}] \delta(\vec{r} - \vec{r}_i), \quad (1)$$

где \vec{l}_i , $\vec{\sigma}_i$, \vec{p}_i — единичный, спиновой, импульсный операторы соответственно, действующие на волновую функцию i -того нуклона, 1 , $\vec{\sigma}$ — единичный, спиновой операторы соответственно, действующие на волновую функцию лептона; \vec{v} — единичный вектор направления движения нейтрино; $\tau^{(-)}$ ($\tau^{(+)}$) — оператор, переводящий протон в нейтрон (μ^- -мезон в нейтрино); M — масса нуклона.

Для эффективных постоянных взаимодействия G_V , G_A , G_P имеем

$$G_V = g_V \left(1 + \frac{E_\nu}{2Mc^2} \right),$$

$$G_A = g_A - (g_V + g_M) \frac{E_\nu}{2Mc^2},$$

$$G_P = [(g_P - g_A) - (g_V + g_M)] \frac{E_\nu}{2Mc^2},$$

где g_V — векторная, g_A — аксиально-векторная, g_M — слабого магнетизма, g_P — псевдоскалярная константы связи; E_ν — энергия нейтрино. Согласно [11—15] константы слабого взаимодействия в μ -захвате равны

$$g_M = (\mu_p - \mu_n) g_V \approx 3,7 g_V, \quad g_P \approx 8 g_A,$$

$$g_V = 0,97 g_V^B, \quad g_A = g_A^B,$$

где μ_p и μ_n — аномальные магнитные моменты протона и нейтрона в ядерных магнетонах, g_V^β и g_A^β — константы векторного и аксиально-векторного взаимодействия в β -распаде.

Функции состояний протона и нейтрона имеют вид

$$\Psi_p = R_{njl}(r) \Omega_{ilj_z}(\vec{r}/r),$$

$$\Psi_n = (4\pi)^{1/2} \sum_{ll_z} i^L (2L+1)^{1/2} a_{lL}(r) [\Omega_{lLz}^+(\vec{p}_n/p_n) \chi_{S_n}] \Omega_{lLl_z}(\vec{r}/r), \quad (2)$$

$$\Omega_{lLl_z}(\vec{r}/r) = \sum_{L_z S_z} C_{LL_z S_z}^{ll_z}(\vec{r}/r) \chi_{S_z}, \quad (S \equiv \frac{1}{2}),$$

где $R_{njl}(r)$ — радиальная волновая функция протона в состоянии с квантовыми числами n, j, l , χ_{S_z} — спиновая функция состояния с проекцией спина, S_z, Y_{LL_z} — сферические функции, \vec{p}_n — импульс нейтрона.

μ -захват с K -орбиты мезоатома с вектором поляризации μ -мезона \vec{p}_μ с последующим испусканием нейтрона можно получить, используя гамильтониан (1) и волновые функции (2):

$$dW(\vec{p}_n, E_n) = \frac{2\pi}{h} \sum_{njll_z S_\mu S_\nu S_n} \omega(S_\mu) \int d\Omega_\nu \left| M_{S_\mu njll_z; S_n S_\nu}(\vec{p}_n, \vec{\nu}) \right|^2 \times$$

$$\times \frac{2^{1/2} E_n^{1/2} (E_\nu^{nj})^2 M^{3/2}}{(2\pi\hbar)^6 c^3} dE_n d\Omega_n, \quad (3)$$

$$\omega(S_\mu) = \frac{1}{2} + S_\mu p_\mu.$$

В формуле (3) уже использован закон сохранения энергии (без учета энергии отдачи ядра):

$$E_\nu^{njl} = m_\mu c^2 - (E_n - E_p^{njl}). \quad (4)$$

В (3) и (4) приняты обозначения: S_μ, S_n, S_ν — проекции спина μ -мезона, нейтрона и нейтрино; E_p^{njl} — энергетический уровень протона в состоянии, определенном квантовыми числами n, j, l ; E_ν^{njl} — энергия нейтрино. Амплитуда $M_{S_\mu njll_z; S_n S_\nu}(\vec{p}_n, \vec{\nu})$ определяется как

$$\int \Psi_n^+ \Psi_\nu^+ \frac{1}{2} (1 - \vec{\nu}\vec{\sigma}) \left[G_V + G_A (\vec{\sigma}\vec{\sigma}_p) + G_p (\vec{\sigma}_p \vec{\nu}) + g_V \frac{\vec{\sigma}_p p_p}{MC} + g_A \frac{\vec{\sigma}_p p_p}{MC} \right] \Psi_\mu \Psi_p dV.$$

Волновые функции нейтрино и μ -мезона имеют вид

$$\Psi_\nu = e^{i(\vec{p}_\nu \vec{r} / \hbar)} \chi_{S_\nu}, \quad \vec{p}_\nu = \frac{E_\nu}{c} \vec{\nu},$$

$$\Psi_\mu = \frac{1}{\sqrt{4\pi}} R_\mu(r) \chi_{S_\mu}$$

где $R_\mu(r)$ — радиальная функция μ -мезона на K -орбите.

Пользуясь диаграммным методом суммирования и умножения $3nj$ — коэффициентов, описанным в [16], получаем следующую формулу для углового распределения нейтронов:

$$dW(\vec{p}_n, E_n) = \sum_{nij} C_{nij}(E_n) \left\{ \left[(G_V^2 - G_A^2) \alpha_1(E_n) + 2G_A^2 \alpha_2(E_n) + \right. \right.$$

$$\left. + 2(G_P^2 - 2G_P G_A) \alpha_3(E_n) + 4(G_P - G_A) \frac{g_A}{MC} \beta_1(E_n) + \right.$$

$$\left. + \frac{2}{3} G_V \frac{g_V}{MC} \beta_2(E_n) + 4G_A \frac{g_V}{MC} \beta_3(E_n) \right] - P_\mu \cos \theta \times$$

$$\times \left[\frac{1}{3} (G_V^2 + G_A^2) \gamma_1(E_n) + \frac{2}{3} G_A^2 \gamma_2(E_n) + 4(G_P G_A - G_A^2) \gamma_3(E_n) + \right.$$

$$\left. + 2G_P^2 \gamma_4(E_n) + 4G_V G_A \gamma_5(E_n) + 4G_A \frac{g_A}{MC} \delta_1(E_n) + \frac{4}{3} G_P \frac{g_A}{MC} \delta_2(E_n) + \right.$$

$$\left. + \frac{2}{3} G_V \frac{g_V}{MC} \delta_3(E_n) + \frac{4}{3} G_P \frac{g_V}{MC} \delta_4(E_n) + 2\sqrt{2} G_A \frac{g_V}{MC} \delta_5(E_n) \right] \} dE_n d\Omega_n. \quad (5)$$

Функции $\alpha_i(E_n)$, $\beta_i(E_n)$, $\gamma_j(E_n)$, $\delta_j(E_n)$ ($j = 1, 2, 3$; $i = 1, 2, 3, 4, 5$), выражающиеся через ядерные матричные элементы и коэффициенты Клебша-Гордана, Рака и Фано, даны в приложении.

Функции $\beta_i(E_n)$ и $\delta_j(E_n)$ выражают вклад релятивистских (скоростных) членов в гамильтониане (1).

Если не учитывать спин-орбитальное взаимодействие нейтрона с ядром, то формулу (5) можно упростить так:

$$dW(\vec{p}_n, E_n) = \sum_{nij} C_{nij}(E_n) \left\{ \left[(G_V^2 + 3G_A^2 + G_P^2 - 2G_P G_A) \alpha'(E_n) + \right. \right.$$

$$\left. + \frac{2}{3} \left(G_P \frac{g_A}{MC} - G_A \frac{g_A}{MC} - G_V \frac{g_V}{MC} \right) \beta'_1(E_n) + 4 \left(G_P \frac{g_A}{MC} - G_A \frac{g_A}{MC} - \right. \right.$$

$$\left. - G_A \frac{g_V}{MC} \beta'_2(E_n) \right] - P_\mu \cos \theta \left[\frac{1}{3} (G_V^2 - G_A^2 + G_P^2 - 2G_P G_A) \gamma'(E_n) + \right.$$

$$\left. + \frac{2}{3} \left(G_V \frac{g_V}{MC} + G_A \frac{g_A}{MC} \right) \delta'_1(E_n) + 4G_A \frac{g_V - g_A}{MC} \delta'_2(E_n) + \frac{2}{3} G_P \frac{g_A}{MC} \delta'_3(E_n) + \right.$$

$$\left. + 4G_P \frac{g_V}{MC} \delta'_4(E_n) \right] \} dE_n d\Omega_n. \quad (6)$$

Функции $\alpha'(E_n)$, $\gamma'(E_n)$, $\beta'_i(E_n)$, $\delta'_j(E_n)$ ($i = 1, 2$; $j = 1, 2, 3, 4$) даны в приложении.

Если не учитывать скоростных членов в формуле (5) (отбросить члены, содержащие функции $\beta_i(E_n) \delta_j(E_n)$), то получим формулу, аналогичную полученной в [9]. Однако в нашей формуле выражения для функций $\alpha_i(E_n)$ и $\gamma_j(E_n)$ содержат меньшее число индексов суммирования, чем в [9].

Коэффициент углового распределения, если не учитывать спин-орбитального взаимодействия нейтронов и скоростных членов в гамильтониане взаимодействия, можно выразить в факторизованном виде [7, 8, 9]

$$\alpha(E_n) = \alpha_G \beta(E_n),$$

где α_G зависит только от констант слабого взаимодействия и $\beta(E_n)$ определяет влияние ядра на угловое распределение. Величина $\beta(E_n)$ выражается в [9] так:

$$\beta(E_n) = - \int f(E_n, \theta_{nv}) \cos \theta_{nv} d\Omega_v,$$

$$\int f(E_n, \theta_{nv}) d\Omega_v = 1,$$

где $f(E_n, \theta_{nv})$ — функция угловой корреляции нейтрон-нейтрино и θ_{nv} — угол между направлениями разлета нейтрона и нейтрино. Так как $|\beta(E_n)| \ll 1$ для реальных ядер, то коэффициент асимметрии $\alpha(E_n)$ по абсолютному значению не может иметь близкие к единице значения. Из (5) и (6) следует, что коэффициент асимметрии нельзя факторизовать, если учитываются спин-орбитальное взаимодействие нейтрона и скоростные члены в гамильтониане взаимодействия. Следовательно, и ограничение, к которому приводит факторизация коэффициента асимметрии, теряет смысл.

Выражаю благодарность Л. Д. Блохинцеву и Э. И. Долинскому за помощь и обсуждение в ходе работы.

Приложение

$$C_{njl}(E_n) = \frac{(2\pi)^2}{\hbar} \frac{2^{1/2} M^{3/2} E_n^{1/2} (E_n^{nj})^2}{(2\pi\hbar)^6 C^3}.$$

К формуле (5)

$$\alpha_i(E_n) = \sum_{iL\Lambda} (2I+1)(2\Lambda+1)(2j+1)(C_{L0\Lambda0}^{i0})^2 |b_{iL\Lambda nj}|^2 A_i(E_n), \quad (i=1, 2),$$

$$A_1(E_n) = (2L+1)[W(IS\Lambda; Lj)]^2, \quad A_2(E_n) = (2I+1)^{-1},$$

$$\alpha_3(E_n) = \sum_{iL\Lambda\Lambda'K} i^{\Lambda'-\Lambda} (2I+1)(2L+1)(2\Lambda+1)(2\Lambda'+1)(2K+1)(2j+1) \times$$

$$\times C_{L0\Lambda0}^{i0} C_{L0\Lambda'0}^{i0} C_{K0\Lambda0}^{i0} C_{K0\Lambda'0}^{i0} X(\Lambda L; K j l; 1SS) X(\Lambda' L; k j l; 1SS) b_{iL\Lambda nj} b_{iL\Lambda' nj}^*$$

$$\gamma_i(E_n) = \text{Re} \sum_{iI'L'\Lambda\Lambda'} i^{I'-L+\Lambda'-\Lambda} (2I+1)(2I'+1)(2L+1)(2L'+1) \times$$

$$\times (2\Lambda+1)(2\Lambda'+1)(2j+1) C_{L0L'0}^{i0} C_{L0\Lambda0}^{i0} C_{L'0\Lambda'0}^{i0} \times$$

$$\times W(iI'L'; S1) b_{iL\Lambda nj} b_{iL'\Lambda' nj}^* \Gamma_i(E_n), \quad (i=1, 2, 3, 4, 5),$$

$$\Gamma_1(E_n) = (-1)^{I+\Lambda+S} C_{\Lambda0\Lambda'0}^{i0} W(i\Lambda L'\Lambda'; j1) W(iL j l; \Lambda S) W(iL' j l'; \Lambda' S),$$

$$\Gamma_2(E_n) = (-1)^I (2I+1)^{-1} C_{\Lambda0\Lambda'0}^{i0} W(LL'\Lambda\Lambda'; 1l) W(iI'L'; S1),$$

$$\Gamma_3(E_n) = (-1)^I C_{\Lambda0\Lambda'0}^{i0} W(IL'1S; S1') W(jiLL'; S\Lambda') X(iL\Lambda; j\Lambda'; SS1),$$

$$\Gamma_4(E_n) = \sum_{KK'} [(2K+1)(2K'+1)]^{1/2} (-1)^{S+I} C_{K0K'0}^{i0} C_{\Lambda0\Lambda'0}^{i0} C_{\Lambda'0\Lambda'0}^{K'0} \times$$

$$\times W(iI'KK'; 1j) X(\Lambda L; K j l; 1SS) X(\Lambda' L'; K' j l; 1SS),$$

$$\Gamma_5(E_n) = \sum_N (2N+1) (-1)^{N+I'+S-i} C_{\Lambda0\Lambda'0}^{i0} W(iI'11; 1N) W(iL'1S; SN) \times$$

$$\times W(\Lambda i S; L j) W(\Lambda i \Lambda' N; j1) W(i\Lambda' S N; L' j).$$

$$\beta_1(E_n) = Re \sum_{IL\Delta\Delta'N} i^{\Lambda'-\Lambda+1} (2I+1)(2L+1)(2\Lambda+1)(2\Lambda'+1)(2N+1) \times \\ \times (2j+1) C_{\Delta\Delta\Lambda}'^{10} C_{L\Delta\Delta}'^{10} C_{N\Delta\Delta}'^{10} C_{N\Delta\Delta}'^{10} (-1)^{j-s} W(NLSS; 1I) W(\Lambda'NjS; 1I) \times \\ \times X(\Lambda L I; \Lambda' I j; 1SS) b_{IL\Delta\Delta'N} C_{IL\Delta'NjI}^*.$$

$$\beta_i(E_n) = Re \sum_{IL\Delta\Delta'K} i^{\Lambda'-\Lambda+1} (2I+1)(2L+1)(2\Lambda+1)(2\Lambda'+1)(2j+1) \times \\ \times [(2K+1)(2l+1)]^{1/2} C_{\Delta\Delta\Lambda}'^{10} C_{K\Delta\Delta}'^{10} C_{L\Delta\Delta}'^{10} C_{L\Delta\Delta}'^{K0} b_{IL\Delta\Delta'N} d_{IL\Delta'NjI}^* B_i(E_n), \quad (i = 2, 3);$$

$$B_2(E_n) = W(\Lambda L 1 K; 1\Lambda') [W(SjL\Lambda; 1I)]^2,$$

$$B_3(E_n) = \sum_N (2N+1) (-1)^{l+L+S+K+N} W(\Lambda' \Lambda 1 1; 1N) W(L\Lambda' 1 1; KN) \times \\ \times W(ILjI; SN) X(ILS; jI S; N\Lambda 1).$$

$$\delta_i(E_n) = Re \sum_{II'LL'\Delta N} i^{L'-L+1} (2I+1)(2I'+1)(2L+1)(2L'+1)(2\Lambda+1) \times \\ \times (2N+1)(2j+1) C_{L\Delta\Delta}'^{10} C_{L'\Delta\Delta}'^{10} C_{L\Delta\Delta}'^{10} W(ILI'L'; S1) W(L'NSS; 1I') D_i(E_n), \\ (i = 1, 2),$$

$$D_1(E_n) = (-1)^{l+L+S} C_{N\Delta\Delta}'^{10} W(ISI'S; L1) W(\Lambda L j S; 1I') W(\Lambda N j S; 1I') \times \\ \times b_{IL\Delta\Delta'N} C_{I'L'\Delta NjI}^*,$$

$$D_2(E_n) = \sum_{\Lambda'KM} i^{\Lambda'-\Lambda} (2\Lambda'+1)(2K+1)(2M+1) (-1)^{l'+L'+S} C_{K\Delta\Delta}'^{10} \times \\ \times C_{K\Delta\Delta}'^{10} C_{N\Delta\Delta}'^{10} W(N\Lambda'Sj; 1I') W(ML1S; SI) W(jlML; S\Lambda) \times \\ \times X(\Lambda K 1; M1I; j\Lambda'I') b_{IL\Delta\Delta'N} C_{I'L'\Delta NjI}^*.$$

$$\delta_j(E_n) = Re \sum_{II'LL'\Delta K} i^{L'-L+1} (2I+1)(2I'+1)(2L+1)(2L'+1)(2\Lambda+1) \times \\ \times (2j+1) [(2K+1)(2l+1)]^{1/2} C_{L\Delta\Delta}'^{10} C_{K\Delta\Delta}'^{10} C_{L\Delta\Delta}'^{10} W(ILI'L'; S1) D_j(E_n), \\ (j = 3, 4, 5),$$

$$D_3(E_n) = C_{L'\Delta\Delta}'^{K0} (-1)^{l'+I'+L'+S-j} W(\Lambda L j S; 1I) X(L'SI'; \Delta j I; K l 1) \times \\ \times b_{IL\Delta\Delta'N} d_{I'L'\Delta NjI}^*,$$

$$D_4(E_n) = \sum_{\Lambda'NM} i^{\Lambda'-\Lambda} (2\Lambda'+1)(2N+1)(2M+1) C_{L'\Delta\Delta}'^{K0} C_{M\Delta\Delta}'^{10} C_{M\Delta\Delta}'^{10} \times \\ \times (-1)^{l+S-j} W(SN1I; kj) W(\Lambda'NL'S; I'K) X(SLI; Slj; 1\Lambda M) \times \\ \times X(IMj; 111; I'\Lambda'N) b_{IL\Delta\Delta'N} d_{I'L'\Delta NjI}^*,$$

$$D_5(E_n) = \sum_N (2N+1) C_{L'\Delta\Delta}'^{K0} (-1)^{l'+I'+\Lambda} W(I1N1; I'1) W(ISNS; L1) \times \\ \times W(ljLN; S\Lambda) X(L'SI'; kl1; \Lambda j N) b_{IL\Delta\Delta'N} d_{I'L'\Delta NjI}^*.$$

$$b_{lL\Delta njl} = \int_0^{\infty} a_{lL}^*(r) R_{\mu}(r) j_{\Delta} \left(\frac{p_{\nu} r}{\hbar} \right) R_{njl}(r) r^2 dr,$$

$$C_{lL\Delta njl} = \int_0^{\infty} a_{lL}^*(r) R_{\mu}(r) j_{\Delta} \left(\frac{p_{\nu} r}{\hbar} \right) \left[\frac{d}{dr} R_{njl}(r) - \frac{j(j+1) - l(l+1) - \frac{3}{4}}{r} R_{njl}(r) \right] r^2 dr,$$

$$d_{lL\Delta njl} = \int_0^{\infty} a_{lL}^*(r) R_{\mu}(r) j_{\Delta} \left(\frac{p_{\nu} r}{\hbar} \right) \left[\frac{d}{dr} R_{njl}(r) - \frac{k(k+1) - l(l+1) - 2}{2r} R_{njl}(r) \right] r^2 dr.$$

К формуле (6)

$$\beta'_i(E_n) = \sum_{LA} (2L+1)(2\Lambda+1) \frac{2j+1}{2l+1} (C_{L0\Lambda0}^{l0})^2 |b_{L\Delta njl}|^2,$$

$$\gamma'(E_n) = \sum_{LL'\Delta\Lambda'} i^{L'-\Lambda+\Lambda'-\Delta} (2L+1)(2L'+1)(2\Lambda+1)(2\Lambda'+1) \frac{2j+1}{2l+1} \times$$

$$\times C_{L0\Lambda0}^{l0} C_{L'0\Lambda'0}^{l'0} C_{L0L'0}^{l0} C_{\Lambda0\Lambda'0}^{k0} (-1)^{j+1} W(LL'\Lambda\Lambda'; 1l) b_{L\Delta njl} b_{L'\Delta'njl},$$

$$\beta'_i(E_n) = \text{Re} \sum_{L\Lambda\Lambda'K} i^{L'-\Lambda+1} (2L+1)(2\Lambda+1)(2\Lambda'+1)(2j+1) \left[\frac{2K+1}{2l+1} \right]^{1/2} \times$$

$$\times C_{\Lambda0\Lambda'0}^{l0} C_{K0\Lambda0}^{k0} C_{L0\Lambda0}^{l0} C_{L'0\Lambda'0}^{k0} W(L\Lambda K1; l\Lambda') b_{L\Delta njl} d_{L'\Delta'njl}^* B'_i(E_n), \quad (i=1, 2),$$

$$B'_1(E_n) = (-1)^{l-\Delta}, \quad B'_2(E_n) = (2l+1)(-1)^{s+i+\Delta} W(l\Lambda s; 1j) W(lK11; 1l).$$

$$\delta'_i(E_n) = \text{Re} \sum_{LL'\Delta K} i^{L'-L+1} (2L+1)(2L'+1)(2\Lambda+1)(2j+1) \left[\frac{2K+1}{2l+1} \right]^{1/2} \times$$

$$\times C_{L0L'0}^{l0} C_{K0\Lambda0}^{k0} C_{L0\Lambda0}^{l0} C_{L'0\Lambda'0}^{k0} W(LL'lK; 1\Lambda) b_{L\Delta njl} d_{L'\Delta'njl}^* D'_i(E_n), \quad (j=1, 2),$$

$$D'_1(E_n) = (-1)^{\Lambda+1}, \quad D'_2(E_n) = (2l+1)(-1)^{L+s+j} W(l\Lambda s; 1j) W(lK11; 1l).$$

$$\delta'_i(E_n) = \text{Re} \sum_{LL'\Delta\Lambda'KN} i^{L'-L+\Lambda'-\Lambda+1} (2L+1)(2L'+1)(2\Lambda+1)(2\Lambda'+1) \times$$

$$\times (2j+1) \left[\frac{2K+1}{2l+1} \right]^{1/2} C_{L0L'0}^{l0} C_{\Lambda0\Lambda'0}^{k0} C_{K0\Lambda0}^{N0} C_{K0\Lambda'0}^{N0} C_{L0\Lambda0}^{l0} C_{L'0\Lambda'0}^{k0} b_{L\Delta njl} d_{L'\Delta'njl}^* D'_j(E_n),$$

$$(j=3, 4),$$

$$D'_3(E_n) = X(L\Lambda l; L'\Lambda'K; 1N1) [6(2l+1)(-1)^{-s+j} W(l\Lambda s; 1j) \times$$

$$\times W(lK11; 1l) - 1],$$

$$D'_4(E_n) = \sum_M (2l+1)(2M+1)(-1)^{s+i+M} W(l\Lambda s; 1j) W(lK11; 1M) \times$$

$$\times W(lN1; 1M) W(LL'MK; 1\Lambda') W(L\Lambda MN; 1\Lambda').$$

$$b_{L\Delta njl} = \int_0^{\infty} a_L^*(r) R_{\mu}(r) j_{\Delta}\left(\frac{p_{\nu} r}{\hbar}\right) R_{njl}(r) r^2 dr,$$

$$d_{L\Delta njl} = \int_0^{\infty} a_L^*(r) R_{\mu}(r) j_{\Delta}\left(\frac{p_{\nu} r}{\hbar}\right) \left[\frac{d}{dr} R_{njl}(r) - \right. \\ \left. - \frac{K(K+1) - l(l+1) - 2}{2r} R_{njl}(r) \right] r^2 dr.$$

$j_{\Delta}(x) = \sqrt{\frac{\pi}{2x}} J_{\Delta + \frac{1}{2}}(x)$ — сферическая функция Бесселя первого рода порядка Δ .

ЛИТЕРАТУРА

1. Rood H. P. C. On the theory of muon capture in nuclei. Druk: V. R. B.—Kleine der A3—4, Groningen, 1964.
2. Мухин А. И. Слабые взаимодействия с участием обычных частиц. Тр. Межд. конф. по физике высоких энергий. Дубна, 1964.
3. Klein R., Neal T., Wolfenstein L. Phys. Rev., 138, No. 1B, 86, 1965.
4. Евсеев В. С., Комаров В. И., Куш В. З., Роганов В. С., Черногорова В. А., Шимчак М. М. ЖЭТФ, 41, 306, 1961; Evseev V. S., Roganov V. S., Chernogorova V. A. Phys. Lett., 6, No. 4, 332, 1963; Evseev V. S., Roganov V. S., Chernogorova V. A., Chang Run-hwa, Szymczak M. Nukleonika, 9, No. 2—3, 97, 1964.
5. Astbury A., Blair I. M., Hussian M., Kemp M. A. R., Muirhead H., Voss R. G., Phys. Rev. Lett., 3, 476, 1959.
6. Telegdi W. L. Proc. of the 1960 Ann. Intern. Conf. on High Energy Physics at Rochester.
7. Долинский Э. И., Блохинцев Л. Д. ЖЭТФ, 35, вып. 6 (12), 1488, 1958.
8. Акимова М. К., Блохинцев Л. Д., Долинский Э. И. ЖЭТФ, 39, вып. 6 (12), 1806, 1960.
9. Долинский Э. И. Диссертация. ОИЯИ, 1959.
10. Fujii A., Primakoff H. Nuovo sim., 12, 327, 1959.
11. Goldberger M. L., Treiman S. B. Phys. Rev., 111, 354, 1958.
12. Wolfenstein L. Nuovo sim., 8, 882, 1958.
13. Primakoff H. Revs. Mod. Phys., 10, 802, 1959.
14. Feynman R. P., Gell-Mann M. Phys. Rev., 109, 193, 1958.
15. Gell-Mann M. Phys. Rev., 111, 362, 1958.
16. Юцис А. П., Левинсон И. Б., Ванагас В. В. Математический аппарат теории момента количества движения. Вильнюс, Гос. изд. политической и научной литературы Литовской ССР, 1960.

Поступила в редакцию
15. 7 1966 г.

Кафедра
теории ядра

89-71-28-11