T- 191

ОБЪЕДИНЕННЫЙ ИНСТИТУТ ЯДЕРНЫХ ИССЛЕДОВАНИЙ

Million and

Дубна

P2 · 3830

18/11-68

А.В.Тарасов



ТОРМОЗНОЕ ИЗЛУЧЕНИЕ ПРИ СОУДАРЕНИЯХ НУКЛОНОВ В ПРИБЛИЖЕНИИ ЛОУ

1968

P2 - 3830

А.В.Тарасов

7343/2 49

ТОРМОЗНОЕ ИЗЛУЧЕНИЕ ПРИ СОУДАРЕНИЯХ НУКЛОНОВ В ПРИБЛИЖЕНИИ ЛОУ

Направлено в ЯФ



В предыдущей работе автора /1/ получена амплитуда тормозного излучения в нуклон-нуклонных столкновениях (NNB) в приближении Лоу.

Здесь, используя результаты работы ^{/1/}, мы выразим наблюдаемые в NNB через наблюдаемые NN-рассеяния.

Употребляемые обозначения всюду совпадают с обозначениями рабо-

1. Сечение процесса NNB в приближении Лоу

Дифференциальное сечение NNB связано с матричным элементом (8) работы /1/ соотношением

$$\frac{d^{2} \sigma^{B}}{d\Omega \ d\Omega \ d\omega} = \frac{\alpha}{4\pi^{2}} \beta \omega \sum_{\lambda} \operatorname{Sp} M^{\lambda} \rho M^{\lambda+}, \qquad (1)$$

 $\Gamma \Delta e = 2 \pi d \cos \theta, \quad d \Theta = d \phi d \cos \nu,$

р - поляризационная матрица плотности сталкивающихся нуклонов.

$$\beta = \beta (E, \omega, \theta, \nu, \phi) = \frac{|\vec{p}_2 - \vec{q}_2|^3}{v \{|\vec{p}_2 - \vec{q}_2|^2 (2E - \omega) + [(\vec{p}_2 \vec{k}) - (\vec{q}_2 \vec{k})] [E(\vec{p}_2) - E(\vec{q}_2)]\}}$$

$$\beta = 1 - \frac{\omega m^2}{2 E p^2} + O(\omega^2).$$

Индексом "В" условимся обозначать наблюдаемые величины, относящиеся к тормозному излучению. Наблюдаемые величины без индекса относятся к упругому процессу.

В дальнейшем первые будут выражены через последние.

Рассмотрим простой случай, когда поляризованы, например, только нуклоны мишени (нуклоны 2).

В этом случае

$$\rho = \frac{1}{4} \left(I + \vec{\sigma}^2 \vec{P} \right),$$
 (3)

где ^Р – поляризация частиц мишени. Вводя обозначения

$$\sigma_{0}^{B} = \frac{\omega}{4} \sum_{\lambda} \operatorname{Sp} M^{\lambda} M^{\lambda+} ,$$

$$\sigma_{0}^{B} G_{1}^{2B} = \frac{\omega}{4} \sum_{\lambda} \operatorname{Sp} M^{\lambda} \sigma_{1}^{2} M^{\lambda+} ,$$
(4)

получим

$$\omega \sum_{\lambda} \operatorname{Sp} \operatorname{M}^{\lambda} \rho \operatorname{M}^{\lambda+} = \sigma_{0}^{B} \left(1 + \sum_{i} P_{i} \left(\widehat{\alpha}_{i}^{2B}\right)\right) =$$

$$= \sigma_{0}^{B} \left(1 + P_{n} \left(\widehat{\alpha}_{n}^{2B} + P_{m} \left(\widehat{\alpha}_{m}^{2B} + P_{\rho} \left(\widehat{\alpha}_{\rho}^{2B}\right)\right)\right).$$
(5)

У вектора асимметрии C і ,в отличие от случая упругого рассеяния, все три компоненты не равны нулю.

Ортогональная к плоскости рассеяния (плоскость, образованная векторами \mathbf{p}_1 и $\mathbf{p}_2 - \mathbf{q}_2$) компонента \mathbf{f}_n^B , как и в упругом рассеянии, определяет право-левую асимметрию вылета нуклонов (при условии, что излучение фотона мало сказывается на направлении движения вылетающих нуклонов)

$$\frac{\sigma_{\rm L} - \sigma_{\rm R}}{\sigma_{\rm L} + \sigma_{\rm R}} = P_{\rm n} \left(\hat{\Gamma}_{\rm n}^{\rm B} \right). \tag{6}$$

Параллельные указанной плоскости компоненты, которые в силу сохранения четности пропорциональны сов *и*, определяют вверх-вниз (по отношению к данной плоскости) асимметрию вылета фотонов

$$\frac{\sigma(\nu) - \sigma(\pi - \nu)}{\sigma(\nu) + \sigma(\pi - \nu)} = P_{m} \mathcal{C}_{m}^{B}(\nu) + P_{\ell} \mathcal{C}_{\ell}^{B}(\nu) , \qquad (7)$$

В приближении Лоу получаются следующие выражения для $\sigma_0^{\rm B}$ и ${
m Cl}_{i}^{\rm B}$:

$$\sigma_{0}^{B} = \left(\frac{T}{\omega} + A \frac{1}{E} - \frac{\partial}{\partial E} E^{2} + A' \frac{\partial}{\partial \theta}\right) \sigma_{0} ; \qquad (8)$$

$$\hat{\mathbf{G}}_{\mathbf{m}}^{2B} = \left(\mathbf{I} + \frac{\omega \mathbf{A}}{\mathbf{T}} \mathbf{E} \frac{\partial}{\partial \mathbf{E}} + \frac{\omega \mathbf{A}'}{\mathbf{T}} \frac{\partial}{\partial \theta}\right) \hat{\mathbf{G}}_{\mathbf{n}} ; \qquad (9)$$

$$\hat{\boldsymbol{\Omega}}_{m}^{2B} = \frac{\omega}{T} \left(\mathbf{M} - \mathbf{N} - \mathbf{P} + \mathbf{Q} \right) \hat{\boldsymbol{\Omega}}_{n} \quad ; \tag{10}$$

$$\mathbf{\hat{G}}_{\ell}^{\mathbf{2}\,\mathbf{B}} = \frac{\omega}{\mathbf{T}} \left(\mathbf{K} + \mathbf{R} - \mathbf{L} - \mathbf{S}\right) \mathbf{\hat{G}}_{\mathbf{n}} . \tag{11}$$

Здесь σ_0 и G_n – дифференциальное сечение и параметр асимметрии упругого процесса, сопоставленного данному неупругому соотношениями (3) работы ^{/1/}. Т, А, А', К, L, M, N, P, Q, R, S – некоторые вешественные функции кинематических переменных, конечные при $\omega \rightarrow 0$. Их связь с величинами t^λ, A_i, A_i, K_i... S_i показана в Приложении. Из (8-11) видно, что в приближении Лоу сечение NNB выражается только через сечение (и его производные) некоторого упругого процесса, а компоненты вектора асимметрии NNB выражаются только через компоненту (единственную в силу сохранения четности) вектора асимметрии упругого процесса.

2. Поляризационные эффекты в NNB в приближении Лоу

Так как в приближении Лоу амплитуда NNB выражается линейно, а наблюдаемые NNB квадратично через амплитуды NN- рассеяния, в принципе не исключена возможность, что в простые поляризационные тензоры NNB входят такие же билинейные комбинации амплитуд NNрассеяния, какие входят только в более сложные поляризационные тензоры упругого рассеяния.

Это позволило бы при помощи простых поляризационных измерений в NNB при малых ω получать такую же информацию об амплитудах NN - рассеяния, какая получается в более сложных поляризационных из-

NN - рассеяния, какая получается в селее сполься и мерениях в упругом рассеянии, если последние по каким-то причинам затруднены.

В работе ^{/2/}, однако, показано, что сечение любого процесса, сопровождающегося излучением мягкого фотона, в приближении Лоу выражается только через сечение процесса без спускания фотона и производные от него по инвариантным переменным и, таким образом, не содержит новой информации об амплитудах "упругого" процесса.

Соотношение (8) находится в соответствии с этим общим результатом. А соотношения (9-11) указывают, что по крайней мере простые поляризационные измерения в **NNB** также не дают новой информации по сравнению с такими же измерениями в упругом рассеянии.

Интересно поэтому рассмотреть более сложные поляризационные эффекты в NNB . Результаты расчета в приближении Лоу поляризационных тензоров в NNB до второго ранга включительно приведены в Приложении.

Анализ этих результатов показывает, что компоненты любого поляризационного тензора нулевого, первого или второго ранга в NNB в приближении Лоу выражаются линейно только через компоненты аналогичного поляризационного тензора упругого процесса.

Этот результат заранее неочевиден, так как билинейные комбинации амплитуд NN -рассеяния, входящие в выражения для компонент данного поляризационного тензора (до 2-го ранга) упругого рассеяния, не исчерпывают всех возможных билинейных комбинаций этих величин.

Перейдем теперь к рассмотрению поляризационных тензоров третьего и четвертого рангов.

Легко видеть, что в силу вещественности величин A_i , ... S_i (см. /1/) компоненты тензоров третьего ранга в NNB выражаются только через мнимые части билинейных комбинаций амплитуд NN -рассеяния (Im ab*, Im ac* и т.д.), т.е. через $C_{z}^2 = 10$ величин.

Аналогично компоненты тензора четвертого ранга выражаются только через вещественные части билинейных комбинаций амплитуд NN -рассеяния ($|a|^2$, Reab* и т.д.), т.е. через 15 = C² + 5 величин.

Но любой поляризационный тензор третьего ранга в NN - рассеянии имеет ровно 10 линейно независимых компонент, выражающихся только через мнимые части билинейных комбинаций амплитуд NN -рассеяния, а тензор четвертого ранга имеет ровно 15 линейно независимых компонент, выражающихся только через вещественные части билинейных комбинаций амплитуд NN -рассеяния (см., например, ^{/3/}). Отсюда следует, что утверждение о связи поляризационных тензоров двух процессов, NNB и NN -рассеяния, в случае тензоров 3-го и 4-го рангов выполняется автоматически.

Точно так же можно показать, что для процессов $0 + \frac{1}{2} \rightarrow 0 + \frac{1}{2} + \gamma$ (например, $\pi(k) + N \rightarrow \pi(k) + N + \gamma$) компоненты тензора деполяризации и вектора асимметрии этих процессов автоматически выражаются только через компоненты аналогичных величин соответствующих упругих процессов $\pi(k) + N \rightarrow \pi(k) + N$. Сечения этих процессов связаны в силу общего утверждения работы /2/.

Таким образом, на примере двух процессов NN \rightarrow NN γ и 0 + $\frac{1}{2}$ \rightarrow 0 + $\frac{1}{2}$ + γ видно, что существует взаимно однозначное соответствие меж-

ду результатами поляризационных измерений в тормозном излучении при малых ω и результатами аналогичных поляризационных измерений в упругом процессе и что невозможно получать информацию, заключенную в тензорах высшего ранга упругого процесса, путем измерений более простых тензоров в тормозном излучении.

По-видимому, этот результат, как и результат работы ^{/2/}, является частным случаем более общего утверждения, связывающего значения наблюдаемых любого процесса и значения таких же наблюдаемых соответствующего тормозного процесса.

3. Имитация Т-неинвариантных эффектов

в NN -рассеянии процессом тормозного излучения

В заключение используем результаты расчетов, приведенные в Приложении, для рассмотрения слудующего вопроса.

Известно, что для упругого NN -рассеяния из Т-инвариантности следует ряд соотношений между наблюдаемыми величинами (см. соотноцения 7.14, 7.17, 7.32, 7.80, 7.83 работы ^{/4/}). Известно также, что всякий упругий процесс сопровождается тормозным излучением и экспериментально измеряется не сечение упругого процесса, а величина

$$\frac{d\,\overline{\sigma}}{d\,\Omega} = \frac{d\,\sigma}{d\,\Omega} + \int_{0}^{\Delta} d\,\omega \int d\,O \frac{d\,\sigma^{B}}{d\,\Omega \,\,dK \,\,d\,\omega} , \qquad (12)$$

где Δ определяется разрешением аппаратуры.

Поскольку Т-инвариантность не накладывает ограничений на амплитуду тормозного излучения, упомянутые соотношения могут не выполняться при учете эффектов испускания мягких γ - квантов. Ясно, что учет только первого ($\approx \frac{1}{\omega}$) члена в амплитуде тормозного излучения не может изменить эти соотношения, поскольку спиновая структура этого слагаемого та же, что и амплитуды упругого процесса. Лишь учет интерференции первого ($\approx \frac{1}{\omega}$) и второго ($\approx \omega^0$) членов амплитуды тормозного излучения приводит к отклонению от указанных соотношений.

В приближении Лоу получаются следующие соотношения:

$$\overline{\mathbf{d}} = \overline{\mathbf{P}} = \mathbf{0} + \mathbf{0} \left(\Delta^2 \right); \tag{13}$$

$$(\overline{A} + \overline{R'}) \cos \theta_{\lambda} + (\overline{R} - \overline{A'}) \sin \theta_{\lambda} = \overline{D} \ell_{m} + \overline{D}_{m} \ell =$$

$$= \frac{\alpha}{2\pi^{2}} (D_{mm} - D_{\ell} \ell) \int_{0}^{\Delta} d\omega \int dO (G + H) + O (X\Delta^{2});$$
(14)

$$\overline{P}_{\ell\ell} - \overline{G}_{\ell\ell} = \overline{G}_{mm} - \overline{P}_{mm} = -\frac{\alpha}{\pi^2} P_{m\ell} \int_{0}^{\Delta} d\omega \int d0 \quad G + O(\Delta^2); \quad (15)$$

$$\overline{P}_{\ell_m} + \overline{G}_{\ell_m} = \frac{\alpha}{2\pi^2} \left[\mathscr{P}_{m_m} \int_{0}^{\Delta} d\omega \int dO (G + H) - P_{\ell_m} \int_{0}^{\Delta} d\omega \int dO (G - H) \right] + O(\Delta^2).$$
(16)

Здесь б и Р – параметры асимметрии и поляризации нуклонов, А, А', R , R' – параметры тройного рассеяния Вольфенштейна, D_{ik}, P_{ik}, б_{ik} – компоненты тензоров деполяризации, корреляции поляризаций и асимметрии. θ_{A} – угол рассеяния в л.с. Функции G и H определены в Приложении. Черта над наблюдаемыми означает, что они измеряются в реальном эксперименте и неизбежно включают эффекты тормозного излучения.

Для чисто упругого рассеяния при сохранении Т-инвариантности правые части соотношений (13)-(16) тождественно обращаются в нуль.

В реальном случае, при учете испускания у – квантов, правые части соотношений (13)-(16) пропорциональны Δ – максимальной энергии незарегистрированного тормозного излучения, что характерно для приближения Лоу.

Отсутствие в (13) слагаемых, пропорциональных первой степени Δ , связано с сокращением основных (в приближении Лоу) членов.

Явные выражения интегралов, входящих в (13)-(16), в общем случае весьма громоздки.

Здесь мы приведем их значения в нерелятивистском пределе для упрощенного случая, когда разрешение аппаратуры таково, что допускает излучение у - кванта с максимальной энергией Δ независимо от направления вылета фотона (т.е. интегрирования по d w d 0 в (14)-(16) производятся независимо).

1. пр — рассеяние

$$\int_{0}^{\Delta} d\omega \int d0 \quad G = -\frac{4\pi}{3} \quad \frac{\Delta}{m} \quad \sin \theta ;$$

$$\int_{0}^{\Delta} d\omega \int d0 \quad H = 2\pi \left[\frac{3}{5} \left(\mu_{p} + \mu_{n} \right) - \frac{2}{3} \right] v^{2} \frac{\Delta}{m} \quad \sin \theta .$$
(17)

2. pp - рассеяние

$$\begin{array}{c} \Delta \\ \int d\omega \int dO \ G = - \frac{8\pi}{5} \quad v^2 \quad \frac{\Delta}{m} \quad \sin \theta \ \cos 2\theta ;
\end{array}$$

$$\begin{array}{c} \Delta \\ \int d\omega \int dO \ H = 0 .
\end{array}$$
(18)

Таким образом, тормозное излучение мягких у- квантов, сопровождающее всякий упругий процесс, имитирует нарушение Т-инвариантности в NN-рассеянии на уровне $\frac{a}{\pi} \quad \Delta \\ \frac{\Delta}{m}$. Этот эффект мал ($\frac{a}{\pi} \quad \Delta \\ \frac{\Delta}{m} \leq 10^{-4}$, если $\Delta \leq 30$ Мэв, что, по-видимому, соответствует действительности) и в настоящее время находится за пределами точности = 1%, с которой проверено $\frac{6,5}{}$ равенство нулю левых частей соотношений (13)-(14). Однако при дальнейшем увеличении точности в такого рода экспериментах его надо учитывать.

В принципе незарегистрированное тормозное излучение может также имитировать нарушение Р-инвариантности в упругом процессе. Это сказывалось бы в появлении отличных от нуля продольных компонент вектора поляризации, вектора асимметрии и т.д.

Однако при сделанных предположениях о разрешении (максимальная энергия незарегистрированного y – кванта не зависит от направления его вылета) интегралы по d0 от соответствующих компонент поляризационных тензоров неупругого процесса, определяющие указанную имитацию, обращается в нуль, если четность в неупругом процессе сохраняется.

Автор благодарит Л.И.Лапидуса за постановку проблемы и полезные обсуждения. Автор благодарит также С.М.Биленького, Б.М.Головина, В.И.Огиевецкого, Р.М.Рындина за ряд целых замечаний.

Приложение

Здесь приведены выражения для просуммированных по поляризации фотона нуклонных поляризационных тензоров (до второго ранга включительно) процесса NN \rightarrow NN γ через поляризационные текзоры NN-рассеяния и функции кинематических переменных A , A' , A" , D , G, H , E, F , K , L , M , N , P , Q , R , S , T . Последние связаны с величинами t^{λ} , A_i , A_i , A_i , ... S_i работы /1/ соотношениями

$$(A, A', A'', D, E, F, G, H) = \omega \sum_{\lambda} t^{\lambda} \sum_{i} a_{i}^{\lambda} (A_{i}, A_{i}', A_{i}'', D_{i}, E_{i}, F_{i}, G_{i}, H_{i});$$

$$(K, L, M, N, P, Q, R, S) = \omega \sum_{\lambda} t^{\lambda} \sum_{i} \beta_{i}^{\lambda} (K_{i}, L_{i}, M_{i}, N_{i}, P_{i}, Q_{i}, R_{i}, S_{i});$$
(1.11)

$$T = \omega^2 \sum_{\lambda} |t^{\lambda}|^2$$

Заметим, что суммирование по поляризации фотона не является существенным для делаемых в тексте выводов и проведено для того, чтобы избежать в дальнейшем написания лишних индексов.

Определим поляризационные тензоры в тормозном излучении:

$$\sigma_{0}^{B} = \frac{\omega}{4} \sum_{\lambda} \operatorname{Sp} M^{\lambda} M^{\lambda+};$$

$$P_{1}^{1,2B} = \frac{\omega}{4\sigma_{0}^{B}} \sum_{\lambda} \operatorname{Sp} \sigma^{1,2} M_{1}^{\lambda} M^{\lambda+};$$

$$G_{1}^{1,2B} = \frac{\omega}{4\sigma_{0}^{B}} \sum_{\lambda} \operatorname{Sp} M^{\lambda} \sigma_{1}^{1,2} M^{\lambda+};$$

$$D_{1k}^{1,2B} = \frac{\omega}{4\sigma_{0}^{B}} \sum_{\lambda} \operatorname{Sp} \sigma_{1}^{1,2} M^{\lambda} \sigma_{k}^{1,2} M^{\lambda+};$$

$$(2\Pi)$$

$$K_{1k}^{1,2B} = \frac{\omega}{4\sigma_{0}^{B}} \sum_{\lambda} \operatorname{Sp} \sigma_{1}^{2,1} M^{\lambda} \sigma_{k}^{1,2} M^{\lambda+};$$

$$(2\Pi)$$

$$K_{1k}^{1,2B} = \frac{\omega}{4\sigma_{0}^{B}} \sum_{\lambda} \operatorname{Sp} \sigma_{1}^{2,1} M^{\lambda} \sigma_{k}^{1,2} M^{\lambda+};$$

$$P_{1k}^{B} = \frac{\omega}{4\sigma_{0}^{B}} \sum_{\lambda} \operatorname{Sp} \sigma_{1}^{1} \sigma_{k}^{2} M^{\lambda} M^{\lambda+};$$

$$(11)$$

$$G_{1k}^{B} = \frac{\omega}{4\sigma_{0}^{B}} \sum_{\lambda} \operatorname{Sp} M^{\lambda} \sigma_{1}^{1} \sigma_{k}^{2} M^{\lambda} M^{\lambda+};$$

$$(21)$$

Множитель ω введен в определение наблюдаемых величин из ссображений удобства. При таком определении дифференциальные сечения тормозного излучения и упругого рассеяния связаны при малых ω обычным соотношением

$$\sigma^{\rm B} \approx \frac{\sigma_0}{\omega}$$
.

Поляризационные тензоры упругого рассеяния определяются следующим образом:

$$\sigma_0 = \frac{1}{4} \text{ Sp M M}^+;$$

$$P_{i}^{1,2} = \frac{1}{4\sigma_{a}} \text{ Sp } M M^{+} \sigma_{i}^{1,2}$$
(3.11)

и т.д. Здесь М - матричный элемент упругого процесса.

Поскольку в силу симметрии М по спиновым переменным обоих нуклонов величины с индексами 1 и 2 в упругом процессе совпадают, мы в дальнейшем будем опускать индексы 1,2 у наблюдаемых упругого рассеяния.

Кроме того, в силу Т-инвариантности компоненты тензоров G_{ik} и P_{ik} упругого процесса совпадают с точностью до знаков, и поэтому всюду будут использоваться только последние.

Всюду в последующие выражения входят поляризационные тензоры упругого процесса, сопоставленного данному неупругому соотношениями (3) работы /1/.

Ниже (см. таблицу) приведены выражения только для величин с индексом 1 – (P_{ik}^{1B} , G_{i}^{1B} , D_{ik}^{1B} , K_{ik}^{1B}). Выражения для величин с индексом 2 – (P_{i}^{2B} , G_{i}^{2B} , D_{ik}^{2B} , K_{ik}^{2B}) получаются из последних изменением знака перед D , H , L , N , Q , S .

Таблица

 $\sigma_{0}^{B} = \left(\frac{T}{\omega} + \frac{A}{E}\frac{\partial}{\partial E}E^{2} + A'\frac{\partial}{\partial \theta}\right) \sigma_{0}$

 $P_{n}^{1B} = G_{n}^{1B} = (1 + \frac{\omega}{T} A E \frac{\partial}{\partial E} + \frac{\omega}{T} A' \frac{\partial}{\partial \theta}) P_{n} - \hat{P}_{n}$

$$P_{t}^{1,0} - \frac{\omega}{T} (S + R - L - K) P_{n}$$

$$P_{n}^{1,0} - \frac{\omega}{T} (S + R - L - K) P_{n}$$

$$P_{n}^{1,0} - \frac{\omega}{T} (S + R - L - K) P_{n}$$

$$P_{n}^{1,0} - \frac{\omega}{T} (K + N + P + 0) P_{n}$$

$$R_{n}^{1,0} - \frac{\omega}{T} (K + N + P + 0) P_{n}$$

$$R_{n}^{1,0} - \frac{\omega}{T} (L + K + R + S) \ell_{n}$$

$$R_{n}^{1,0} - \frac{\omega}{T} (L + K + R + S) \ell_{n}$$

$$R_{n}^{1,0} - \frac{\omega}{T} (L + K + R + S) \ell_{n}$$

$$R_{n}^{1,0} - \frac{\omega}{T} (K + N - P - 0) \ell_{n}$$

$$R_{n}^{1,0} - \frac{\omega}{T} (K + N - P - 0) \ell_{n}$$

$$R_{n}^{1,0} - \frac{\omega}{T} (K + N - P - 0) \ell_{n}$$

$$\frac{1}{2} (K_{n}^{1,0} - R_{n}^{1,0}) - \frac{2}{T} (K + N - P - 0) \ell_{n}$$

$$\frac{1}{2} (K_{n}^{1,0} - R_{n}^{1,0}) - \frac{2}{T} (K + N - P - 0) \ell_{n}$$

$$\frac{1}{2} (K_{n}^{1,0} - R_{n}^{1,0}) - \frac{2}{T} (K - N - R - 0) \ell_{n}$$

$$\frac{1}{2} (K_{n}^{1,0} - R_{n}^{1,0}) - \frac{2}{T} (K - N - R - 0) \ell_{n}$$

$$\frac{1}{2} (K_{n}^{1,0} - R_{n}^{1,0}) - \frac{2}{T} (K - N - R - 0) \ell_{n}$$

$$\frac{1}{2} (K_{n}^{1,0} - R_{n}^{1,0}) - \frac{2}{T} (K - N - R - 0) \ell_{n}$$

$$\frac{1}{2} (K_{n}^{1,0} - R_{n}^{1,0}) - \frac{2}{T} (K - N - R - 0) \ell_{n}$$

$$\frac{1}{2} (K_{n}^{1,0} - R_{n}^{1,0}) - \frac{2}{T} (K - N - R - 0) \ell_{n}$$

$$\frac{1}{2} (K_{n}^{1,0} - R_{n}^{1,0}) - \frac{2}{T} (K - 1) \ell_{n,n} - \frac{2}{T} (K - 0 - R - 1) \ell_{n}$$

$$\frac{1}{2} (R_{n}^{1,0} - R_{n}^{1,0}) - \frac{2}{T} (K - 1) \ell_{n,n} - \ell_{n}^{1,0} - R - 0 - R - 1) \ell_{n}$$

$$\frac{1}{2} (R_{n}^{1,0} - R_{n}^{1,0}) - \frac{2}{T} (K - 1) \ell_{n,n} - \ell_{n}^{1,0} - R - 0 - R - 1) \ell_{n}$$

$$\frac{1}{2} (R_{n}^{1,0} - R_{n}^{1,0}) - \frac{2}{T} (K - 1) \ell_{n,n} - \ell_{n}^{1,0} - R - \ell_{n}^{1,0} - \ell_{n}^{1,0} - R - \ell_{n}^{1,0} - \ell_{n}^{1,0} - \ell_{n}^{1,0} - R$$

)

$$\left. \begin{array}{c} P_{\ell\ell}^{B} \\ R_{\ell\ell}^{B} \end{array} \right\} = \hat{r} P_{\ell\ell} - \frac{2\omega}{T} \left(A \overset{\prime\prime}{=} G \right) P_{m\ell}$$

$$\begin{array}{c}
\mathbf{P}_{mm}^{B} \\
\mathbf{e} \quad \hat{r} \quad \mathbf{P}_{mm} + \frac{2\omega}{T} \quad (\mathbf{A} \quad \mathbf{''} - \mathbf{G}) \quad \mathbf{P}_{m\ell} \\
\mathbf{e}_{mm}^{B} \\
\mathbf{e} \quad \hat{r} \quad \mathbf{P}_{mm} + \frac{2\omega}{T} \quad (\mathbf{A} \quad \mathbf{''} - \mathbf{G}) \quad \mathbf{P}_{m\ell}
\end{array}$$

$$\begin{array}{c}
P \\
\ell_{m} \\
P \\
\ell_{m}
\end{array} \\
= \pm \hat{r} P_{\ell_{m}} + \frac{\omega}{T} (G - A'' + H \pm D) P_{mm} + \frac{\omega}{T} (H - G \pm A'') P_{\ell\ell} \\
G \\
\ell_{m}
\end{array}$$

$$\begin{array}{c} P_{m\ell}^{B} \\ \end{array} \\ = \pm \hat{r} P_{m\ell} + \frac{\omega}{T} \left(G_{+}A^{\prime\prime} - H_{+}D \right) P_{mm} - \frac{\omega}{T} \left(H_{+}D + G_{+}A^{\prime\prime} \right) P_{\ell\ell} \\ \end{array}$$

$$\frac{1}{2} \left(\mathcal{P}_{\ell_{n}}^{B} + \mathcal{P}_{n\ell}^{B} \right) = \frac{\omega}{T} \left(\mathbb{R}_{+} \mathbb{K} \right) \left(\mathcal{P}_{nn} - \mathcal{P}_{\ell} \right) - \frac{\omega}{T} \left(\mathbb{P} \pm \mathbb{M} \right) \mathcal{P}_{n\ell}$$

$$\frac{1}{2} \left(\mathcal{O}_{\ell_{n}}^{B} + \mathcal{O}_{n\ell}^{B} \right) = \frac{\omega}{T} \left(\mathbb{R}_{+} \mathbb{K} \right) \left(\mathcal{P}_{nn} - \mathcal{P}_{\ell} \right) - \frac{\omega}{T} \left(\mathbb{P} \pm \mathbb{M} \right) \mathcal{P}_{n\ell}$$

$$\frac{1}{2} \begin{pmatrix} P_{\ell_n}^{B} - P_{n\ell}^{B} \end{pmatrix} = \frac{\omega}{T} \begin{pmatrix} S_{\pm} L \end{pmatrix} \begin{pmatrix} P_{nn} + P_{\ell\ell} \end{pmatrix} + \frac{\omega}{T} \begin{pmatrix} Q_{\pm} N \end{pmatrix} P_{m\ell}$$

$$\frac{1}{2} \begin{pmatrix} Q_{\ell_n}^{B} - Q_{n\ell}^{B} \end{pmatrix}$$

$$\frac{1}{2} \left(P_{mn}^{B} + P_{nm}^{B} \right)$$

$$= \frac{\omega}{T} \left(M \pm P \right) \left(P_{nn} - P_{mm} \right) + \frac{\omega}{T} \left(K \pm R \right) P_{m} \ell$$

$$\frac{1}{2} \left(P_{mn}^{B} - P_{nm}^{B} \right)$$

$$= \frac{\omega}{T} \left(N \pm P \right) \left(P_{nn} - P_{mm} \right) + \frac{\omega}{T} \left(K \pm R \right) P_{m} \ell$$

$$\frac{1}{2} \left(P_{mn}^{B} - P_{nm}^{B} \right)$$

$$= \frac{\omega}{T} \left(N \pm Q \right) \left(P_{nn} + P_{mm} \right) - \frac{\omega}{T} \left(L \pm S \right) P_{m} \ell$$

Литература

- 1. А.В.Тарасов. Препринт ОИЯИ, Р2-3803, Дубна, 1968.
- 2. T.H.Burnett and N.M.Kroll. Phys.Rev.Letters, 20, 86 (1968).
- 3. Р.М.Рындин. Диссертация ОИЯИ, 1957.
- 4. С.М.Биленький, Л.И.Лапидус, Р.М.Рындин. УФН, 84, 243 (1964).
- 5. Р.Я.Зулькарнеев, В.С.Надеждин, В.И.Сатаров. См. Yu. M.Kazarinov. Rev. Mod. Phys., <u>39</u>, 509 (1967).
- 6. R.Handler, S.C. Wright, L.Poudvom, P.Limon, S.Olsen and P.Kloeppel. Phys. Rev. Letters, <u>19</u>, 933 (1967).

Рукопись поступила в издательский отдел 22 апреля 1968 года.