и решение для структуры газодинамического скачка находится в виде квадратуры

$$\frac{\mathbf{x}-\mathbf{x}_0}{\Delta_v} = \int_{(1+\omega_v)/2}^{\omega} \theta_t^{5/2} \omega' d\omega' / (\omega'-1) \left(4\omega'-1-\frac{3}{M_1^2}\right),$$

где

$$\theta_{i} = \frac{10M_{1}^{2}}{9}(1-\omega)^{2} + \frac{4}{3}(1-\omega) + 2 - \omega^{-2/3}.$$

Это решение подобно структуре фронта поперечной волны в замагниченной плазме [4] — в обоих случаях решение в виде квадратуры удается получить потому, что поперечная компонента магнитного поля подавляет теплопроводность; специфика данного случая в том, что магнитное поле при этом не изменяется.

После вязкого скачка малнитное поле убывает согласно (14) и электроны нагреваются при столкновениях с ионами. Поэтому электронная теплопроводность возрастает и структура определяется теми же соотношениями, что и в случае $M_1^2 > 4/5$, $M_2^2 < 4/5$.

Отметим наконец, что в структуре фронта выключающей волны может проявиться одна из особенностей медленных ударных волн убывание замагниченности во фронте. Так как $\Omega \tau \sim HT^{3/2}/n$, убывание величины $H\sqrt{1+h^2}$ может оказаться более существенным, чем возрастание $T^{3/2}/n$. Такая возможность осуществляется в пределе $h_1 \gg 1$, M_1 , $M_2 \ll 1$, при этом в начале фронта основным процессом оказывается электронная теплопроводность, а в конце — джоулевы диссипации, как и в случае незамагниченной плазмы.

В заключение автор благодарит А. Л. Великовича и М. А. Либермана за постановку задачи и помощь в работе и акад. И. М. Лифшица за обсуждение результатов.

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

[1] Андерсон Э. Ударные волны в магнитной гидродинамике. М., 1968. [2] Ройхваргер З. Б., Сыроватский С. И. ЖЭТФ, 1974, 66, № 4, с. 1338. [3] Либерман М. А. ЖЭТФ, 1978, 75, № 5, с. 1652. [4] Великович А. Л., Либерман М. А. ЖЭТФ, 1976, 71, № 4, с. 1390. [5] Согопіту F. V. Nucl. Fusion, 1971, 11, р. 261. [6] Брагинский С. И. Вопросы теории плазмы. М., 1962, т. 1. [7] Тоdd L. J. Fluid Mech., 1966, 24, р. 597. [8] Јаffrin М. Ү., Ргобstein R. T. Phys. Fluids, 1964, 7, р. 1658. [9] Имшенник В. С. Физика плазмы, 1975, 1, с. 202.

Поступила в редакцию 10.06.80

ВЕСТН. МОСК. УН-ТА. СЕР. 3. ФИЗИКА. АСТРОНОМИЯ, 1982, Т. 23, № 2

УДК 539.17.013

МЕХАНИЗМ ОБРАЗОВАНИЯ КУМУЛЯТИВНЫХ π--МЕЗОНОВ ПРИ Взаимодействии дейтронов высокой энергии с протонами

А. М. Попова, С. Г. Серебряков, Е. К. Шабалина (НИИЯФ)

Известно, что при взаимодействии протонов с дейтронами, имеющими импулыс ~10 ГэВ/с, в направлении первичного дейтрона образуются л⁻-мезоны с энергией, значительно превышающей энергию, приходящуюся на один нуклон налетающего дейтрона [1, 2]. Такие мезоны принято называть кумулятивными.

Расчет дифференциального сечения реакции $d + p \rightarrow \pi^-(0^\circ) + ...$ в рамках импульсного приближения с учетом фермиевского движения нуклонов в дейтроне [3] показал, что эта простая модель не объясняет эффекта кумулятивного мезонообразования. Учет многократного рассеяния не дает заметного вклада в сечение рождения π^- -мезонов вперед.

Определенный успех в понимании процесса кумулятивного мезонообразования при взаимодействии двух ядер был достигнут на основе гипотезы о существовании флуктонов в ядрах [5] и гипотезы о короткодействующих нуклонных корреляциях в ядерной материи [6].



В настоящей работе предложено теоретическое описание процесса d+ $+p \rightarrow \pi^{-}(0^{\circ}) + ...,$ которое позволило не качественно, но и только количественно описать рассматриваемый эффект. Предложенная здесь MOдель реакции состоит в следующем. Взаимодействие трех нуклонов, участвующих в данной реакции до момента образования кумулятивных π-мезонов. описывается в рамках рассеяния трех частиц с учетеории

том двух- и трехчастичных сил [7]. Амплитуда реакции $d + p \rightarrow \pi^-(0^\circ) + \dots$ в этой модели представлена бесконечным рядом диатрамм (рис. 1). Вершину прехчастичного взаимодействия раюсматриваем как вклад от графика (рис. 2), представляющего рождение π -мезона на одном нуклоне, его резонансное рассеяние на другом нуклоне и затем поглощение π -мезона третьим нуклоном. Тогда амплитуда реакции оказывается суммой вкладов от бесконечного ряда графиков (рис. 3).



При рождении л-мезона в нуклон-нуклонной вершине графика A рис. 3 имеется следующее ограничение на величину импульса образующегося л-мезона:

$$k_{NN} \leqslant \frac{m \left(E_d - 2m\right)}{2m + E_d - k_d \cos \theta},\tag{1}$$

где k_d и E_d — импульс и энергия налетающего дейтрона соответственно, θ — угол вылета π -мезона в системе покоя мишени. В простейшем прафике с учетом прехчастичного взаимодействия для величины импульса рожденного π -мезона справедлива оценка вида

$$k \ll \frac{m(E_d - 2m)}{2m + E_d - k_d \cos \theta - 2(\cos \theta - k_d/E_d)q},$$
(2)

где q — модуль импулыса промежуточного π^- -мезона, масса которого здесь не учитывается.

Из формулы (2) видно, что кинематические границы для рождения л-мезонов в данном процессе расширяются по сравнению с границами в модели импульсного приближения для углов, удовлетворяющих условию $\cos \theta > k_d/E_d$.

Оценим дифференциальное сечение рождения л-мезонов вперед. Выберем нормировку сечения в л. с. к. следующим образом:

$$\sigma_{dp} = (2\pi)^4 \frac{1}{4mk_d} \int \frac{d\mathbf{k}d\mathbf{k}_1}{(2\pi)^6 \, 4\vec{E}_{k_1}\omega} \, |F|^2, \tag{3}$$

где F — амплитуда реакции $d + p \rightarrow \pi^{-}(0^{\circ}) + ...$

В нашем приближении амплитуда F запишется в виде

$$F = \sqrt{2E_d (2\pi)^3} (F^{(1)} + F^{(2)}),$$

где F⁽¹⁾ — амплитуда импульсного приближения (рис. 3, фиг. А); F⁽²⁾ — амплитуда прехступенчатого процесса (рис. 4).





Амплитуда импульсного приближения определяется выражением

$$F^{(1)} = \psi(\mathbf{p}) t_{NN \to \pi^{-}X} (\mathbf{k}_d/2 + \mathbf{p} - \mathbf{k}, 0; \mathbf{k}), \tag{4}$$

тде $\mathbf{p} = \mathbf{k}_d/2 - \mathbf{k}_1$ — импульс нуклона в системе покоя дейтрона; $\psi(\mathbf{p})$ волновая функция дейтрона, пормированная на единицу; $t_{NN \to \pi^- X}$ амплитуда рождения л⁻-мезона в нуклон-нуклонной вершине.

Амплитуда трехступенчатого процесса согласно методу суммирования диаграмм [7] определяется интегралом

$$F^{(2)} = m\mu g \int \frac{d\mathbf{p} d\mathbf{q}_2}{8(2\pi)^6} \frac{\psi(\mathbf{p}) t_{NN \to NN\pi} (0, \mathbf{k}_d/2 + \mathbf{p}; \mathbf{q}_2, \mathbf{k}_1, \mathbf{k}_d/2 + \mathbf{p} - \mathbf{q}_2 - \mathbf{k}_1)}{[(E_d + m - E_{\mathbf{k}_1} - (\mathbf{k}_d/2 - \mathbf{p})^2/2m - \mathbf{q}_2^2/2m)^2 - (\mathbf{k}_d/2 + \mathbf{p} - \mathbf{q}_2 - \mathbf{k}_1)^2 - \mu^2]} \times \frac{t_{NN \to \pi^- X} (\mathbf{k}_d - \mathbf{q}_2 - \mathbf{k}_1, \mathbf{q}_2; \mathbf{k}) F_{\pi} (\mathbf{k}_d/2 + \mathbf{p} - \mathbf{q}_2 - \mathbf{k}_1)}{[(E_d + m - E_{\mathbf{k}_1} - \mathbf{q}_2^2/2m) m - (\mathbf{k}_d - \mathbf{k}_1 - \mathbf{q}_2)^2/2] E_{\mathbf{k}_d/2 + \mathbf{p}} E_{\mathbf{q}} E_{\mathbf{k}_d} - \mathbf{q}_2 - \mathbf{k}_1},$$
(5)

где $\mathbf{p} = \mathbf{k}_d / 2 - \mathbf{k}_1, \ E_q = \sqrt{\mathbf{q}^2 + \mu^2},$

$$E_{\mathbf{k}_d/2+\mathbf{p}} = \sqrt{(\mathbf{k}_d/2+\mathbf{p})^2 + m^2}; \ E_{\mathbf{k}_d-\mathbf{k}_1-\mathbf{q}_2} = \sqrt{(\mathbf{k}_d-\mathbf{k}_1-\mathbf{q}_2)^2 + m^2},$$

g — константа связи для πN -взаимодействия; $g^2/4\pi = 14.7$; $F_{\pi}(\mathbf{q})$ формфактор пиона; t_{NN→NNπ} — амплитуда реакции NN→NNπ; обозначения импульсов и энергий соответствуют рис. 4.

Для оценки интеграла (5) сделаем следующие допущения.

Положим, что в вершине І имеют место только процессы типа

39

 $NN \rightarrow NN\pi$. Вклад других процессов, например с множественным рождением пионов, в рассматриваемой области энергий мал [8]. Далее, будем считать, что в вершинах 1 и 3 имеют место реальные процессы рассеяния, т. е. амплитуды $t_{NN \rightarrow NN\pi}$ и $t_{NN \rightarrow \bar{\pi}}$ лежат на поверхности энергии. Тогда в выражении для сечения (3) квадраты амплитуд могут быть заменены экопериментальными сечениями с соответствующими коэффициентами.

При интегрировании в (5) учтем, что волновая функция дейтрона $\psi(p)$ быстро падает с увеличением p — относительного импульса нуклонов в дейтроне. Поэтому вынесем амплитуды, слабо зависящие от p, за знак интеграла в точке p=0 и пренебрежем в пропагаторе членами, содержащими p и p^2 . Тогда выражение (5) имеет вид

$$F^{(2)} = \frac{m\mu g \pi \sqrt{\alpha\beta (\alpha + \beta)}}{2E_d (2\pi)^8} \int \frac{t_{NN \to NN\pi} (0, \mathbf{k}_d/2; \mathbf{q}_2, \mathbf{k}_1, \mathbf{k}_d/2 - \mathbf{q}_2 - \mathbf{k}_1)}{[(E_d + m - E_{\mathbf{k}_1} - \mathbf{q}_2^2/2m)^2 - (\mathbf{k}_d/2 - \mathbf{q}_2 - \mathbf{k}_1)^2 - \mu^2]} \times \frac{F_\pi (\mathbf{k}_d/2 - \mathbf{q}_2 - \mathbf{k}_1) t_{NN \to \pi^- X} (\mathbf{k}_d - \mathbf{q}_2 - \mathbf{k}_1, \mathbf{q}_2; \mathbf{k}) q_2^2 dq_2 d\Omega_{\mathbf{q}_2}}{[(E_d + m - E_{\mathbf{k}_1} - \mathbf{q}_2^2/2m) m - (\mathbf{k}_d - \mathbf{k}_1 - \mathbf{q}_2)^2/2] E_{\mathbf{k}_d - \mathbf{q}_2 - \mathbf{k}_1} E_{\mathbf{k}_d/2 - \mathbf{q}_2 - \mathbf{k}_1}}.$$
 (6)

Волновую функцию дейтрона выберем в виде

$$\psi(\mathbf{p}) = \frac{\sqrt{\alpha\beta(\alpha+\beta)}}{\pi(\beta-\alpha)} \left(\frac{1}{\mathbf{p}^2+\alpha^2} - \frac{1}{\mathbf{p}^2+\beta^2}\right),$$

где a=0,0451 ГэВ/с; β=0,237 ГэВ/с.

Для упрощения интеграла (6) учтем, что энергетическое распределение нуклонов в реакции $NN \rightarrow NN\pi$ в рассматриваемом интервале энергий имеет резко выраженный лик при импульсе вылетающего нуклона $q_0 \sim 500$ МэВ/с. В этой точке вынесем амплитуды за знаж интепрала и получим для $F^{(2)}$ выражение вида

$$F^{(2)} = \frac{m\mu g \sqrt{\alpha\beta (\alpha + \beta)}}{(2\pi)^4 \cdot 4E_d} t_{NN \to NN\pi} (0, \mathbf{k}_d/2; \mathbf{q}_0, \mathbf{k}_1, \mathbf{k}_d/2 - \mathbf{q}_0 - \mathbf{k}_1) \times F_{\pi} (\mathbf{k}_d/2 - \mathbf{q}_0 - \mathbf{k}_1) t_{NN \to \pi^- X} (\mathbf{k}_d - \mathbf{q}_0 - \mathbf{k}_1, \mathbf{q}_0; \mathbf{k}) I,$$
(7)

где *I* есть результат вычисления оставшегося интеграла по $dq_2 d \cos \theta_{q_2}$. Пренебрегая ферми-движением нуклонов в дейтроне, для вклада в

сечение импульсного приближения получим

$$\omega \frac{d^3 \sigma^{(1)}}{dk^3} = \sigma_{\text{tot}} \rho(x, k_{\perp}), \qquad (8)$$

где $\rho = (\omega/\sigma_{tot}) (d^3 \sigma_{pp}/dk^3)$ — плотность одночастичного распределения π^- мезонов в реакции $pp \rightarrow \pi^- X$; параметризация $\rho(x, k_{\perp})$ взята из работы [1]; $x = k/(k_{max})_{NN}$; σ_{tot} — полное сечение *pp*-взаимодействия, равное 43 мб.

Из выражения (8) видно, что сечение $\omega d^3 \sigma^{(1)}/dk^3$ спадзет как $\rho(x, k_{\perp})$, т. е. существенно быстрее, чем экспериментальное при x>0,5. Расчет этого сечения приведен на рис. 5.

Для вклада в сечение трехступенчатой диаграммы получим следующее выражение:

$$\omega \frac{d^{3}\sigma^{(2)}}{dk^{3}} = C' \int \frac{E_{\mathbf{q}}}{E_{\mathbf{k}_{1}}} j' F_{\pi}^{2!} (\mathbf{k}_{d}/2 - \mathbf{k}_{1} - \mathbf{q}_{0}) I^{2} \rho(x', k_{\perp}) \frac{d\sigma}{dT_{\mathbf{k}_{1}}} k_{1} dk_{1} d\cos \theta_{\mathbf{k}_{1}},$$

$$C' = \frac{2m^{2}\mu^{2} \alpha\beta (\alpha + \beta) \gamma\sigma_{\text{tot}}}{(2\pi)^{3} E_{d}q_{0} (c_{1} - c_{2})^{2}}; \quad \gamma = \frac{g^{2}}{4\pi};$$

40

$$j' = E_{q_0} E_{k_d - q_0 - k_1} j; \quad j = \sqrt{(V_1 - V_2)^2 - (V_1 V_2)^2}, \tag{9}$$

где V_1' и V_2 — скорости налетающих частиц в вершине 3, (c_1, c_2) — интервал интегрирования сечения $d^5\sigma/dT_{k,d}\Omega_{k,d}\Omega_{q_2}$ по $d\cos\theta_{k_1}$ и $d\cos\theta_{q_2}$; $x' = k/(\mathcal{K}_{\max}^{(3)})$; $\mathcal{K}_{\max}^{(3)}$ — максимальный импульс π^- -мезона по кинематике NN-взаимодействия в вершине 3 рис. 4.

Следует заметить, что в вершине 1 рис. 4 возможны различные процессы: $pn \rightarrow \pi^{-}pp$; $pn \rightarrow \pi^{0}pn$; $pp \rightarrow \pi^{+}np$; $pp \rightarrow \pi^{0}pp$. Поэтому под выражением $d\sigma/dT_{k_1}$ в (9) понималась сумма сечений всевозможных указанных процессов. При этом спектр протонов $d\sigma/dT_{k_1}$ реакции $pp \rightarrow \pi^{+}np$ был взят из работы [9]. Далее предполагалось, что полные сечения остальных процессов и сечение $\sigma_{pp \rightarrow \pi^{+}np}$ связаны соотношением

$$\sigma_{\pi^{0}np} = 3,94 \sigma_{\pi^{0}pp}; \ \sigma_{np\pi^{0}} = 0,21\sigma_{\pi^{+}np},$$

$$\sigma_{\pi^{0}np} = \frac{1}{2} \sigma_{\pi^{+}np} + \sigma_{\pi^{-}pp} - \sigma_{\pi^{0}pp}.$$

В качестве $F_n(q)$ в (9) использовался формфактор Феррари — Селлери [10].

Предположим, что амплитуда кумулятивного рождения π -мезона определяется вкладами графиков A и D рис. 1. Тогда дифференциальное сечение этого процесса должно определяться следующим выражением:

$$\omega \frac{d^3 \sigma}{dk^3} = \omega \frac{d^3 \sigma^{(1)}}{dk^3} + \omega \frac{d^3 \sigma^{(2)}}{dk^3} + \omega \frac{d^3 \sigma^{\text{interfer}}}{dk^3}, \quad (10)$$

где слагаемое $\omega d^3 \sigma^{\text{interfer}}/dk^3$ является интерференцией амплитуд процессов, изображенных графиками (рис. 1, фиг. A и D). Вычислим данный интерференционный член в (10):

$$\omega \frac{d^3 \sigma^{\text{interfer}}}{dk^3} = \frac{E_d}{8mk_d (2\pi)^2} \int \frac{k_1^2 dk_1 d\Omega_{\mathbf{k}_1}}{E_{\mathbf{k}_1}} \operatorname{Re} F^{(1)} F^{(2)} \star.$$
(11)

Полагая, что амплитуда прюцесса $NN \rightarrow NN\pi$ чисто мнимая, и подставляя (7) и (4) в (11), получим

$$\omega \frac{d^3 \sigma^{\text{interfer}}}{dk^3} =$$

$$= -B \int \frac{k_1^{3/2} E_q^{1/2}}{E_{k_1}} \left(\frac{d\sigma}{dT_{k_1}}\right)^{1/2} \rho^{1/2}(x, k_\perp) \rho^{1/2}(x', k_\perp) I \sqrt{j'} F_{\pi} dk_1 d\cos \theta_{k_1},$$
$$B = \frac{4\sigma_{\text{tot}} m\mu (\alpha + \beta)^2 \gamma^{1/2}}{(c_2 - c_1) \alpha \beta q_0^{1/2} (2\pi)^2}.$$

Результаты расчета сечения рождения кумулятивных л⁻-мезонов представлены на рис. 5. Экспериментальные точки — данные из работы [1]. Кривая I — расчет в импульсном приближении по формуле (8). Кривая 2 дает вклад в сечение трехступенчатого процесса. Кривая 3 представляет расчет в рамках предложенной модели по формуле (10) с учетом интерференции.

Как видно из рисунка, учет трехчастичных сил в реакции кумулятивного мезонообразования дает существенно лучшее согласование с опытом [1], чем расчет в импульсном приближении.

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

[1] Балдин А. М. и др. Ядерная физика, 1974, 20, № 6, с. 1201. [2] Рарр J. et al. Phys. Rev. Lett., 1975, 34, р. 601. [3] Лобов Г. А., Маркушин В. Е., Соловьев В. В., Шапиро И. С. Письма в ЖЭТФ, 1976, 23, № 2, с. 118. [4] Кондратюк Л. В., Копелиович В. Б. Письма в ЖЭТФ, 1975, 21, № 1, с. 88. [5] Лукьянов В. К., Титов А. И. ЭЧАЯ, 1979, 10, с. 815. [6] Стрикман М. И., Франкфурт Х. Х. Ядерная физика, 1980, 32, с. 1403. [7] Комаров В. В., Попова А. М., Шаблов В. Л. Изв. АН СССР, сер. физ., 1978, 24, № 4, с. 868. [8] Гаспарян А. П., Никитин А. В., Троян Ю. А. Сообщения ОИЯИ, 1-5041, 1970. [9] Видд D. et al. Phys. Rev., 1964, 133В, р. 1017. [10] Ferrari E., Selleri F. Phys. Rev. Lett., 1961, 7, р. 387.

Поступила в редакцию 12.06.80

ВЕСТН. МОСК. УН-ТА. СЕР. 3. ФИЗИКА. АСТРОНОМИЯ, 1982, Т. 23, № 2

УДК 534.24

О ДИСПЕРСИОННЫХ СООТНОШЕНИЯХ ДЛЯ КОЭФФИЦИЕНТОВ ПРЕЛОМЛЕНИЯ НОРМАЛЬНЫХ ВОЛН

В. В. Крылов

(кафедра акустики)

Среди многообразия типов волновых движений, известных в акустике, видное место принадлежит нормальным волнам, или волнам, распространяющимся в слоистых средах без изменения своей формы (волноводное распространение) [1, 2]. Поскольку получение полных дисперсионных зависимостей, описывающих совместное влияние внутренних физических механизмов и геометрии волновода на фазовые скорости нормальных воли, возможно лишь в немногочисленных частных случаях, имеет смысл выяснить возможность применения к величине $n(\omega) = c(\infty)/c(\omega)$, которую естественно называть коэффициентом преломления нормальных воли, дисперсионных соотношений, в том числе известных формул Крамерса — Кронига (см., например, [3—6])

Re
$$n(\omega) - 1 = \frac{1}{\pi}$$
 V.P. $\int_{-\infty}^{\infty} \frac{\operatorname{Im} n(\omega')}{\omega' - \omega} d\omega'$, (1)

$$\operatorname{Im} n(\omega) = -\frac{1}{\pi} \operatorname{V.P.} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\operatorname{Re} n(\omega')}{\omega' - \omega} d\omega'.$$
(2)

Здесь $c(\omega)$ — фазовая скорость нормальной волны, а интегралы понимаются в смысле главного значения.

Насколько нам известно, первая попытка использования соотношений типа Крамерса — Кронига для расчета фазовых скоростей нормальных волн была сделана в работе [7]. Однако возможность применимости дисперсионных соотношений к слоистым средам при этом не обосновывалась, что не могло не повлечь за собой неверные выводы. Предварительное рассмотрение показывает, что этот вопрос далеко не тривиален и заслуживает специального исследования. Результаты такото исследования и будут приведены ниже.

Напомним, что существование дисперсионных соотношений вида (1) и (2) обусловлено аналитичностью функции $n(\omega)$ в верхней или нижней полуплоскостях комплексного переменного ω , которая, в свою очередь, обычно следует из принципа причинности [3—6]. В случае нор-