



ОБЪЕДИНЕННЫЙ ИНСТИТУТ ЯДЕРНЫХ ИССЛЕДОВАНИЙ.

Лаборатория теоретической физики

А.В. Ефремов, Д.В. Ширков

Д - 857

ВЫСШИЕ ПАРЦИАЛЬНЫЕ ВОЛНЫ В НИЗКОЭНЕРГЕТИЧЕСКИХ ПРИБЛИЖЕНИЯХ

А.В. Ефремов, Д.В. Ширковх)

Д-857

ВЫСШИЕ ПАРЦИАЛЬНЫЕ ВОЛНЫ В НИЗКОЭНЕРГЕТИЧЕСКИХ ПРИБЛИЖЕНИЯХ

÷.,

1301/6 28.

Объединенный институт ядерных исследовани БИБЛИОТЕКА

х) Институт математики Сибирского отделения АН СССР.

Аннотация

Проведен учет высших парциальных волн в уравнениях для низкоэнергетического пион-пионного рассеяния, полученных дифференциальным методом. Показано, что их влияние мало.

Рассмотрена процедура учета бесконечного числа парциальных волн в низкоэнергетических уравнениях и установлена ее бессмысленность.

8 1. Формулировка дифференциального метода на примере рассеяния нейтральных мезонов

В недавних работах Заркера^{/1/} и Лавлеса^{/2/} были подняты вопросы соответствия между уравнениями для парциальных волн пион-пионного рассеяния при низких энергиях, полученных дифференциальным методом^{/3,4,5/} и интегральным методом^{/6/} /работа^{/6/} в дальнейшем цитируется как ЧМ/. Ввиду нечеткости ряда формулировок в работах^{/1,2/} ниже мы детально исследуем вопросы учета высших парциальных волн в дифференциальном методе, а также его соответствие с методом ЧМ.

В работе^{/3/} уравнения для пион-пионного рассеяния были получены из комбинации дисперсионных соотношений вперед и назад, а в работе^{/4/} была учтена также информация от первых производных по передачи импульса. Поэтому в^{/3/} учитывались действительные части лишь s-и p-волн, тогда как в^{/4/} был также произведен учет f-u d -волн.

Мы исследуем вопрос учета все большего числа парциальных волн, включая предельный случай бесконечного числа этих волн.

Выпишем сперва формулы, выражающие низшие парциальные амплитуды f_i через значения функции f(c) и ее производных в точках $c = \pm 1$. Эти формулы имеют различный вид, в зависимости от числа гармоник, которыми аппроксимируется функция f(c).

В низшем приближении, ограничиваясь s-и р - полнами

$$(c) \equiv f_{0} + 3f_{1} c$$

имеем

$$t_{0} = \frac{f(1) + f(-1)}{2} / 1.1 /$$

В следующем приближении, учитывающем также d-и f - волны

 $f(c) = f_0 + 3cf_1 + 5/2(3c^2 1)f_2 + 7/2(5c^3 - 3c)f_3,$

получаем

$$t_{0} = \frac{f(1) + f(-1)}{2} - \frac{f'(1) - f'(-1)}{6}$$

$$t_{1} = \frac{f(1) - f(-1)}{5} - \frac{f'(1) + f'(-1)}{30}$$

$$t_{2} = \frac{f'(1) - f'(-1)}{30}$$

$$t_{3} = \frac{f(1) - f(-1)}{70} + \frac{f'(1) + f'(-1)}{70}$$

Наконец, предельному случаю

$$i(c) = \sum_{n=0}^{\infty} P(c) i_n$$

соответствуют формулы

$$f_{0} = \frac{1}{2} \sum_{n=0}^{\infty} \frac{f^{(n)}(-1) + (-)^{n} f^{(n)}(+1)}{(n+1)!}$$

$$f_{1} = -\frac{1}{2} \sum_{n=0}^{\infty} \frac{f^{(n)}(-1) - (-)^{n} f^{(n)}(1)}{(n+2)!}$$

$$f_{2} = -\frac{1}{2} \sum_{n=1}^{\infty} \frac{n(n+5)}{(n+3)!} \{ f^{(n)}(-1) + (-)^{n} f^{(n)}(1) \},$$
(1.3)

/1.2/

выражающие парциальные волны функции *1(с)* через бесконечный набор ее производных в точках с = ± 1 .

Выражения /1.3/ могут быть получены чисто формально, путем последовательного интегрирования по частям интегралов, определяющих парциальные амплитуды. Сходимость рядов вида /1.3/ определяется особенностями функции

f(c) в комплексной плоскости переменной с . Несколько ниже /83/ мы рассмотрим эту проблему для случая пион-пионного рассеяния.

Отметим здесь, что переход от /1.1/ к /1.2/, от /1.2/ к /1.3/ не сводит-

ся к добавлению членов с высшими производными, но также и к изменению коэфициентов в уже имеющихся членах. Формулы типа /1.1/-/1.3/ мы будем применять к амплитуде рассеяния, заданной спектральным представление по импульсной или энергетической переменной при фиксированном значении косинуса угла рассеяния с . Для амплитуды рассеяния нейтральных мезонов это представление имеет вид

$$A(\nu,c) = \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{\operatorname{Im} A(\nu,c)}{\nu' - \nu} d\nu' + \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{\operatorname{Im} A(\nu,c_{+})}{1 + \nu' + \nu} + \frac{1}{2} + \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{\operatorname{Im} A(\nu,c_{-}) d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1}{2} d\nu' + \frac{1}{2} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{\operatorname{Im} A(\nu,c_{-}) d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1}{2} d\nu' + \frac{1}{2} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{\operatorname{Im} A(\nu,c_{-}) d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1}{2} d\nu' + \frac{1}{2} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{\operatorname{Im} A(\nu,c_{-}) d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1}{2} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{\operatorname{Im} A(\nu,c_{-}) d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1}{2} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{\operatorname{Im} A(\nu,c_{-}) d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1}{2} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{\operatorname{Im} A(\nu,c_{-}) d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1}{2} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{\operatorname{Im} A(\nu,c_{-}) d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1}{2} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{\operatorname{Im} A(\nu,c_{-}) d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1}{2} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{\operatorname{Im} A(\nu,c_{-}) d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1}{2} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{1}{\pi} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{1}{\pi} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{1}{\pi} \frac{1}{\pi$$

Здесь первый интеграл описывает физический разрез от первой реакции, квадрат энергии которой равен $S = 4(\nu + 1)$, второй интеграл-кроссинг реакцию с квадратом энергии $u = -2\nu(1+c)$, третий интеграл-кроссинг реакцию с квадратом энергии $t = -2\nu(1-c)$, причем

$$c_{+} = \frac{2 + 3\nu' - c(2 + \nu')}{\nu'(1 + c)}; \qquad c_{-} = -\frac{2 + 3\nu' + c(2 + \nu')}{\nu'(1 - c)}. \quad /1.5/$$

Из /1.5/ видно, что

$$c_{+}(\nu',c=\pm 1)=\pm 1$$
, $c_{-}(\nu',c=\pm 1)=\infty$.

Поэтому в предельных случаях $c = \pm 1$ числитель одного из кроссинг-интегралов соответствует рассеянию вперед /или назад/, тогда как второй содержит нефизический бесконечный косинус.

В схеме Чу-Мандельстама, так же как и в представлении Чини-Фубини^{/8/}, функции Im A(v', c₊) аппроксимируются s -волнами во всем интервале -1 < c < 1, т.е. вплоть до бесконечно больших значений косинусов c₊! Совершая указанную аппроксимацию, получаем после интегрирования по с уравнение ЧМ для нейтральной модели /ср^{/8,8/}/

$$A_{0}(\nu) = 1/\pi \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{\nu' - \nu} Im A_{0}(\nu') - \frac{2}{\pi\nu} \int_{0}^{\infty} d\nu' Im A_{0}(\nu') \ln (1 - \frac{\nu}{1 + \nu + \nu'}) / 1.6/$$

Отсюда еще раз ясно, что в методах ЧМ и Чини-Фубини используется аналитическое продолжение с помощью первого члена разложения по полиномам Лежандра в область, где этот ряд не существует. Получим теперь уравнение для *s* -волны с помощью дифференциальной аппроксимации. Подставляя /1.4/ в первую из формул /1.1/ и приближая *Im A* (ν,⁺1) s -волной, получим

$$A_{o}(\nu) = 1/\pi \int_{0}^{\infty} d\nu' \left(\frac{1}{\nu' - \nu} + \frac{1}{1 + \nu' + \nu}\right) Im A_{0}(\nu') + a, \qquad /1.7/$$

где

$$a = 1/\pi \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1+\nu'} \frac{Im A(\nu', \infty) + Im A(\nu', -\infty)}{2} \cdot \frac{1.8/}{2}$$

Покажем, что для существования решения уравнения /1.7/ необходимо положить a = 0. Для этого проведем в /1.7/ одно вычитание, приведя его к виду /2.5/ из работы ^{/7/}. Повторяя затем рассуждения § 2 из работы ^{/7/}, убеждаемся, что Im A (∞) = 0, откуда с учетом условия унитарности

$$Im A_{0}(\nu) = \sqrt{\frac{\nu}{1+\nu}} |A_{0}(\nu)|^{2} \qquad \nu > 0 \qquad /1.9/$$

вытекает, что

Ċ

$$Re A_0(\infty) = 0.$$

Иными словами уравнение /1.7/ имеет решение только при

$$\alpha = 0$$

Заметим теперь, что величина а представляет собой высокоэнергетический вклад. Действительно, например, третий интеграл в /1.4/ соответствует участку прямой $c = 1 - \epsilon = const$ от $-\infty$ до точки $a(\epsilon)$ с координатами t = 4, $\nu = -2/\epsilon$, которая при $\epsilon \rightarrow 0$ уходит на бесконечность. Поэтому первое слагаемое в правой части /1.8/, являющееся пределом этого интеграла при с = 1, представляет собой высокоэнергетический вклад. То же самое относится ко второму интегралу в /1.4/ при c = -1 второму слагаемому в /1.8/. Таким образом а представляет собой вклад от высокоэнергетической

области, лежащей выше порога любого состояния с конечной массой. Ясно поэтому, что поскольку мы отбросили все промежуточные состояния, начиная с четырехмезонного, то мы вполне можем пренебречь величиной α.

Перейдем теперь ко второму приближению, описываемому формулами /1.2/.

Аппроксимируя Im $A(\nu, \pm 1)$ s-волнами и пренебрегая высокоэнергетическими вкладами вида $a' + \beta \nu$, получаем из первого уравнения /1.2/

$$A_{o}(\nu) = 1/\pi \int_{0}^{\infty} d\nu' \ln A_{o}(\nu') \left[\frac{1}{\nu' - \nu} + \frac{1}{\nu' + \nu + 1} \left(1 + \frac{\nu}{6(\nu' + \nu + 1)}\right)\right] / 1.11/$$

Любопытно исследовать асимптотику решения уравнения /1.11/. С этой целью представим второй интеграл из /1.11/ в виде

$$(1 - \frac{\nu}{6} \frac{\partial}{\partial \nu}) 1/\pi \int_{0}^{\infty} \frac{lm A_0(\nu')}{1 + \nu' + \nu} d\nu'$$

Отсюда ясно, что асимптотика /1.11/ совпадает с асимптотикой уравнения /1.7/ при а = 0

Re
$$A_0(\nu) \rightarrow \frac{\pi b}{\ln \nu}$$
; $b = \frac{1}{2}$, /1.12/

поскольку

$$\frac{\partial}{\partial \nu} \frac{1}{\ell n \nu} = - \frac{1}{\ell n^2 \nu} \,.$$

Отсюда следует, что учет d -волны в реальной части амплитуды рассеяния мало меняет логарифмическую ветвь решения нейтральной модели /1.7/.

Обратимся к предельному случаю /1.3/ . Получаем для s -волн, откинув степенной ряд по ν с высокоэнергетическими коэфициентами

$$A_{o}(\nu) = 1/\pi \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{\nu' - \nu} Im A_{o}(\nu') + + 1/\pi \int_{0}^{\infty} d\nu' Im A_{o}(\nu') \frac{2}{\nu' n = 1} \sum_{n=1}^{\infty} \frac{1}{n} \left(\frac{\nu'}{2(1 + \nu + \nu')}\right)^{n},$$

Сумму в кроссинг интеграле можно свернуть, что дает

$$A_{o}(\nu) = 1/\pi \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{\nu' - \nu} Im A_{o}(\nu') - \frac{2}{\pi\nu} \int_{0}^{\infty} d\nu' Im A_{o}(\nu') \ln (1 - \frac{\nu}{2(\nu' + \nu + 1)}) / 1.13 / \frac{1}{2(\nu' + \nu + 1)}$$

Нетрудно убедиться, что уравнение /1.13/ допускает логарифмическую асимптотику /1.12/.

Важно отметить, что уравнение /1.13/ существенно отличается от уравнения ЧМ /1.6/, которое обладает логарифмической асимптотикой вида /1.12/ при b = 1/3. Из вышесказанного следует опровержение утверждения Заркера^{/1/}. Его заключение о том, что уравнения типа /1.7/, /1.11/ могут быть получены из /1.6/ разложением логарифма, основано на недостаточно аккуратном изучении численных коэфициентов соответствующих рядов.

Рассмотрим еще влияние высших волн в мнимой части амплитуды рассеяния на s -волну. С этой целью повторим рассуждения, учитывая с помощью формул /1.2/s-и d -волны как в действительной, так и в мнимой частях амплитуды рассеяния. Проводя вычисления с откидыванием высокоэнергетических членов и формул дифференцирования

$$\frac{\partial c_{+}}{\partial c_{+}} = \frac{\partial c_{-}}{\partial c_{-}} = -\frac{1+\nu'}{\nu'}, \qquad (1.14)$$

получаем систему уравнений для s-и d-волн

$$A_{0}(\nu) = 1/\pi \int_{0}^{\infty} \frac{Im A_{0}(\nu')}{\nu' - \nu} d\nu' + 1/\pi \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} (1 + \frac{\nu}{6(\nu' + \nu + 1)}) (Im A_{0}(\nu') + 5Im A_{2}(\nu')) + \frac{10}{3\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1 + \nu'}{\nu'} Im A_{2}(\nu')$$

$$(1 + \frac{10}{3\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1 + \nu'}{\nu'} Im A_{2}(\nu')$$

$$(1 + \frac{10}{3\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1 + \nu'}{\nu'} Im A_{2}(\nu')$$

$$A_{2}(\nu) = \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{Im A_{2}(\nu') d\nu'}{\nu' - \nu} - \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'(1 + \nu')}{\nu'(1 + \nu' + \nu)} Im A_{2}(\nu') - \frac{1}{30\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{(1 + \nu' + \nu)^{2}} (Im A_{0}(\nu') + 5 Im A_{2}(\nu'))$$

Из /1.18/ следует, что логарифмическая асимптотика функции A определяется кроссинг-интегралом, содержащим A, и имеет вид

Re
$$A_2(\nu) \approx -\frac{1}{\ell n^2 \nu}$$
; Im $A_2(\nu) \approx \frac{1}{\ell n^4 \nu}$ /1.17/

Вследствие этого член, содержащий $Im A_2$ в кроссинг-интеграле /1.17/, при больших ν ведет себя как $ln^{-3} \nu$ и не меняет асимптотики /1.12/ s -волны. Отсюда следуют два важных заключения:

a/При учете высших парциальных волн следует согласовывать приближенияв действительной и мнимой частях амплитуды рассеяния. Так, приближением, $следующим за /1.11/, является приближение, когда наряду с <math>Re A_4$ учитывается также $Im A_2$. Ввиду этого уравнение /1.13/ не дает повышения точности по сравнению с /1.11/.

б/ Логарифмическая асимпотика /1.12/ не меняется при учете высших парциальных волн как в действительной, так и в мнимой части амплитуды рассеяния.

Как будет ясно из дальнейшего, заключение а/ является специальным свойством нейтральной модели и обусловлено отсутствием р -волны. Ниже будет показано, что в случае рассеяния заряженных мезонов коэфициент при логарифмической асимптотике меняется, однако, это изменение незначительно.

2. Рассеяние заряженных п-мезонов

Обратимся к реальному случаю рассеяния заряженных п -мезонов. Формулы /1.1/, /1.2/ будем применять к функциям

$$A^{\circ} = 3A + B + C$$
, $A^{I} = B - C$, $A^{Z} = B + C$,

заданным представлениями

$$\begin{array}{c}
A \\
[B] (\nu, c) = 1/\pi \int \frac{d\nu'}{\nu' - \nu} Im \begin{bmatrix} B \\ E \end{bmatrix} (\nu'c) + 1/\pi \int \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1 + c}{1 + c} Im \begin{bmatrix} B \\ B \end{bmatrix} (\nu', c_{+}) + C \\
+ 1/\pi \int \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{I - c}{1 - c} Im \begin{bmatrix} A \\ B \end{bmatrix} (\nu', c_{-}) .
\end{array}$$
(2.1/

9

Косинусы кроссинг-реакций с, и с -определены в /1.5/.

Наиболее простые уравнения для s- и p-волн /см.^{/3,5/}/ можно получить из /2.1/ с помощью формул /1.1/. Ограничиваясь в амплитудах A только s- и p-волнами

$$A^{0}(\nu, c) \equiv A_{0}^{0}(\nu) \equiv A_{0}(\nu) \qquad A^{1}(\nu, c) \equiv 3cA_{1}(\nu) \equiv 3cA_{1}(\nu)$$

$$A^{2}(\nu, c) \equiv A_{0}^{2}(\nu) \equiv A_{2}(\nu)$$
(2.2)

с учетом обратных соотношений

$$A(\nu, \pm 1) = \frac{A_0 - A_2}{3} \qquad B(\nu, \pm 1) = \frac{A_2 \pm 3A_1}{2}; \quad C(\nu, \pm 1) = \frac{A_2 \mp 3A_1}{2}$$

получаем последовательно из /2.2/, откидызая зысокоэнергетические константы типа /1.8/,

$$A(\nu, 1) = A(\nu, -1) = \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{\nu' - \nu} \frac{\operatorname{Im} A_{0}(\nu') - \operatorname{Im} A_{2}(\nu')}{3} + \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu + \nu'} \frac{\operatorname{Im} A_{2}(\nu') - 3\operatorname{Im} A_{1}(\nu)}{2} + \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{\nu' - \nu} \frac{\operatorname{Im} A_{2}(\nu') + 3\operatorname{Im} A_{1}(\nu')}{2} + \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{\nu' + \nu + 1} \frac{\operatorname{Im} A_{2}(\nu') + 3\operatorname{Im} A_{1}(\nu')}{2} = C(\nu, -1)$$

$$B(\nu, -1) = C(\nu, -1) = \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{\nu' - \nu} \frac{\operatorname{Im} A_{2}(\nu') - 3\operatorname{Im} A_{1}(\nu')}{3} + \frac{1}{\pi} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{\operatorname{Im} A_{2}(\nu') - \operatorname{Im} A_{2}(\nu')}{3} + \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{\operatorname{Im} A_{0}(\nu') - \operatorname{Im} A_{2}(\nu')}{3} + \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{\operatorname{Im} A_{0}(\nu') - \operatorname{Im} A_{2}(\nu')}{3} + \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{\operatorname{Im} A_{0}(\nu') - \operatorname{Im} A_{2}(\nu')}{3} + \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{\operatorname{Im} A_{0}(\nu') - \operatorname{Im} A_{2}(\nu')}{3} + \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{\operatorname{Im} A_{0}(\nu') - \operatorname{Im} A_{1}(\nu')}{3} + \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{\operatorname{Im} A_{0}(\nu') - \operatorname{Im} A_{1}(\nu')}{3} + \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{\operatorname{Im} A_{0}(\nu') - \operatorname{Im} A_{1}(\nu')}{3} + \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{\operatorname{Im} A_{0}(\nu') - \operatorname{Im} A_{1}(\nu')}{3} + \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{\infty} \frac{1}{\pi} \int_{0}^{$$

Переходя к парциальным волнам, получаем уравнения

$$A_{i}(\nu) = 1/\pi \int_{0}^{\infty} \frac{Im A_{i}(\nu')}{\nu' - \nu} d\nu' + 1/\pi \int_{0}^{\infty} \frac{f_{i}(\nu)}{1 + \nu + \nu'} d\nu' / 2.4/$$

где

$$f_{i}(\nu) = Im A_{i}(\nu) + \ell_{i}\phi(\nu)$$

$$\phi(\nu) = 2Im A_{0}(\nu) + 9Im A_{1}(\nu) - 5Im A_{2}(\nu)$$

$$\ell_{0} = -1/3 \qquad \ell_{1} = -1/18 \qquad \ell_{2} = 1/6$$
/2.5/

при дополнительном пороговом условии на р -волну

$$A_{1}(0) = 0,$$

/2.6/

вытекающем из свойства кроссинг-симметрии

$$B(s, u, t) = C(s, t, u).$$

Уравнения /2.4/ были детально изучены в работе^{/5/}. Там, в частности, было установлено существование погарифмической ветви решений с асимптотическим поведением /см. также^{/2/}/

$$A_i(\nu) \approx \frac{d_i}{\ln \nu}; \quad d_0 = 2,13; \quad d_1 = 0,118; \quad d_2 = 0,640.$$
 (2.7/

Перейдем к следующему приближению, учитывающему *d*-и *f*-волны в реальной части амплитуд.

Вычисляя с помощью соотношений /1.16/ и

$$\frac{\partial \operatorname{Im} A(\nu, c)}{\partial c} = 0, \quad \frac{\partial \operatorname{Im} B(\nu, c)}{\partial c} = \frac{\partial \operatorname{Im} C(\nu, c)}{\partial c} = 3/2 \quad \operatorname{Im} A_{1}(\nu)$$

производные, находим

$$A'(\nu,1) = A'(\nu,-1) = I_1(\nu) - \nu/2\pi \int_0^\infty \frac{d\nu'}{(1+\nu'+\nu)^2} \frac{\operatorname{Im} A_2(\nu') - \Im \operatorname{Im} A_1(\nu')}{2}$$

$$B'(\nu, 1) = -C'(\nu, -1) = -i_{I}(\nu) - \nu/2\pi \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{(1+\nu+\nu') 2} \frac{\operatorname{Im} A_{2}(\nu') + 3\operatorname{Im} A_{1}(\nu')}{2}$$

$$C'(\nu, 1) = -iB'(\nu, -1) = \nu/2\pi \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{(1+\nu'+\nu)^{2}} \frac{\operatorname{Im} A_{0} - \operatorname{Im} A_{2}(\nu')}{3},$$

где использовано обозначение

$$I_{1}(\nu) = 3/2\pi \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1+\nu+\nu'} \frac{\nu'+1}{\nu'} Im A_{1}(\nu'), \quad /2.9/$$

Подставляя /2.3/ и /2.8/ в /1.2/, получаем

$$A_{o}(\nu) = 1/\pi \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{\nu' - \nu} Im A_{0}(\nu') + 1/\pi \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{(1 + \nu' + \nu)} \left(1 + \frac{\nu}{6(\nu' + \nu + 1)}\right) f_{0}(\nu') - 2/3 I_{1}(\nu)$$

$$A_{I}(\nu) = 1/\pi \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{\nu' - \nu} \quad Im \quad A_{I}(\nu') + 6/5\pi \quad \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{(1 + \nu' + \nu)} (1 + \frac{\nu}{12(1 + \nu + \nu')}) \quad f_{I}(\nu') + 1/15 \quad I_{I}(\nu)$$

$$A_{2}(\nu) = \frac{1}{\pi} \int \frac{d\nu'}{\nu' - \nu} Im A_{2}(\nu') + \frac{1}{\pi} \int \frac{d\nu'}{1 + \nu' + \nu} \left(1 + \frac{\nu}{6(\nu' + \nu + 1)}\right) f_{2}(\nu') + \frac{1}{3} I_{1}(\nu).$$

Входящие сюда f_i определены в /2.5/.

Уравнения /2.10/ аналогичны уравнениям /21/-/23/ из работы Хо, Сяня и Целлнера^{4/}. Однако имеется одно существенное отличие. Дело в том, что уравнения /21/-/23/ содержат члены вида

$$\int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{\nu'} Im A_{1}(\nu'), \qquad (2.12)$$

не зависящие от ν и не исчезающие в пределе больших ν . Тем самым уравнения /21/-/23/ не могут удовлетворяться логарифмической асимптотикой и. следовательно, не имеют решений. Это замечание не относится к вычтенным уравнениям /25-27/ работы^{/4/}, которые, таким образом, неэквивалентны невычтенным уравнениям /21/-/23/.

Наличие членов /2.12/ в уравнениях Хо, Сяня и Целлнера связано с тем, что эти авторы исходили не из дисперсионных соотношений при фиксированном косинусе с типа /1.4/, а из дисперсионных соотношений при фиксированном

t , которые при t ≠ 0 содержат нефизические низкоэнергетические вклады
 от областей, в которых косинус угла рассеяния меняется в пределах 1< | с | <∞.
 Исследуем логарифмическую асимптотику системы /2.10/. Полагая

$$A_i(\nu) \approx \frac{\pi}{c_i \ln \nu}$$

получаем из /2.10/ систему уравнений для коэфициентов d; = n/c;

 $\pi d_i - d_i^2 = \sum_k \sigma_{ik} d_k^2,$

13

где

$$\sigma_{ik} = \begin{pmatrix} 1/3 & -4 & 5/3 \\ -2/15 & 7/10 & 1/3 \\ 1/3 & 2 & 1/6 \end{pmatrix} .$$
 /2.14/

/2.13/

Эта система обладает единственным нетривиальным рещением

$$d_0 = 2,13$$
, $d_1 = -0,137$, $d_2 = 0,653$. /2.15/

которое было недавно найдено Лавлесом^{/2/}. Замечательным свойством этого решения является его близость к /2.7/. Из сравнения цифр видно, что логарифмическая асимптотика оказывается весьма устойчивой по отношению к учету *d* и *f* -волн. Представляет интерес рассмотреть влияние на асимптотику реальных частей высших волн. Мы исследуем сразу предельный случай учета всех волн, использовав формулы /1,3/. Для этого достаточно подставить /2.3/ и /2.8/ в /1.3/. В выписанных ниже уравнениях для парциальных волн удержаны лишь члены, дающие вклады в лагарифмическую асимптотику

$$A_{0}(\nu) \approx 1/\pi \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{\nu' - \nu} Im A_{0}(\nu') + 1/\pi \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu + \nu'} f_{0}(\nu') - 4(2\ln 2 - 1) I_{1}(\nu)$$

$$A_{1}(\nu) \approx 1/\pi \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{\nu' - \nu} Im A_{1}(\nu') + 3/2\pi \int_{0}^{\infty} \frac{d\nu'}{1 + \nu + \nu'} f_{1}(\nu') + (3 - 4\ln 2) I_{1}(\nu)$$

$$(2.16)$$

$$A_{2}(\nu) \approx 1/\pi \int \frac{d\nu'}{\nu' - \nu} Im A_{2}(\nu') + 1/\pi \int \frac{d\nu'}{1 + \nu + \nu'} f_{2}(\nu') + 2(2ln^{2} - 1) I_{1}(\nu)$$

Этим уравнениям соответствует матрица

$$\sigma_{ik} = \begin{pmatrix} 1/3 & -3(4 \ln 2 - 1) & 5/3 \\ -1/6 & 21/4(1 - \frac{24}{21} \ln 2) & 5/12 \\ 1/3 & 3/4(4 \ln 2 - 1) & 1/6 \end{pmatrix}$$
(2.17/

и, соответственно, асимптотические коэфициенты

$$d_0 = 2,15$$
, $d_1 = -0,167$, $d_2 = 0,667$. /2.18/

Сравнивая цифры /2.18/ с /2.15/ и /2.7/, мы убеждается, что логарифмическая асимптотика уравнений для парциальных волн, полученных дифференциальным методом, очень быстро сходится к своему пределу /2.18/. Мы видим также, что уравнения дифференциального метода при все более точном рассмотрении действительной части амплитуды рассеяния отнюдь не переходят в соответствующие уравнения Чу-Мандельстама.

3. Проблема учета высоких парциальных волн

Обсудим теперь значение полученных результатов. При построении низкоэнергетических схем приходится иметь дело с двумя аппроксимациями. Это, с одной стороны, упругое приближение і условии унитарности. С другой стороны, это ограничение низшими парциальными волнами рассеяния. Второе приближение затрагивает как действительную так и мнимую части амплитуды рассеяния, вследствии чего может быть реализовано различными путями. Как было показано в § 1 на примере рассеяния нейтральных мезонов, приближения в *Re A* и *Im A* должны быть взаимно согласованы. Не имеет смысла учитывать *Re A*4, не вводя в рассмотрение *Im A*2

Примером несбалансированной схемы являются уравнения Чу-Мандельстама^{6/}. В этих уравнениях в *Re A* не сделано приближений, в то время как *Im A* аппроксимирована *s*-и *p* -волнами. Вследствие этого уравнения Чу-Мандельстама не допускают введения в *Im A* даже *d*-и *f* -волн, и, по-видимому,^{2.10/} вообще не имеют решений. Уместно поставить вопрос об уточнении уравнений типа /2.4/, /2.10/ за счет учета все более высоких парциальных волн в амплитуде рассеяния с помощью формул вида /1.3/. Здесь может возникнуть соблазн произвести учет бесконечного числа парциальных волн или, что эквивалентно, бесконечного числа членов в суммах /1.3/ для реальных и мнимых частей амплитуды рассеяния и получить таким образом "точные" уравнения, не содержащие пренебрежений высщими парциальными волнами.

Такое "уточнение", однако, не имеет смысла по двум различным причинам.

Первая причина состоит в том, что в области не слишком малых энергий, где высшие волны могут оказаться важными, существенную роль играют также вклады от неупругих процессов, которыми мы пренебрегаем.

Допустим, однако, что по каким-то причинам вклады от неупругих процессов малы по абсолютной величине или, что эквивалентно, рассмотрим модель, в которой неупругие процессы запрещены. Даже в этом случае указанное "уточнение" не может быть проведено из-за наличия спектральных функций. Поясним это обстоятельство на примере s -волны. Заметим для этого, что первая из формул /1.3/ может рассматриваться как результат интегрирования по с двух рядов Тейлора для функции f(c) в точках c=+1 и c=-1. При этом ряд Тэйлора в точке c=+1 интегрируется в интервале [+1,0], а ряд в точке c=-1 в интервале [-1,0]. Таким образом для существования сумм /1.3/ необходимо, чтобы область сходимости этих двух рядов Тэйлора целиком покрывала физический интервал [+1, -1].

Это требование выполняется при любых $\nu > 0$ для функции, заданной спектральным представлением вида /1.4/ при условии, что числители интегралов не имеют особенностей по с /т.е., что спектральные функции отсутствуют/ и при условии отбрасывания полиномов по ν с высокоэнергетическими коэфициентами типа /1.8/. Совокупность этих двух условий приводит к тому, что, например, второй интеграл в /1.4/ разлагается в ряд Тейлора только около точки с = +1 , причем особенности по с задаются его знаменателем.

15

Картина меняется существенным образом при учете спектральных функций. Тогда область аналитичности определяется эллипсом Лемана и, как легко видеть, ряд /1.3/ для действительной части амплитуды перестает существовать в области $\nu > 2$.

Однако и при этих условиях конечная сумма членов из /1,3/ может давать хорошее приближение. Интегрируя по частям N раз, получаем для s - волны выражение

$$f_{0} = \frac{4}{2} \int dc f(c) = \frac{4}{2} \sum_{n=0}^{N-1} \frac{f(n)}{f(-1) + (-)} \frac{f(n)}{f(-1)} (-1) + \frac{(-1)^{N}}{2 N!} + \frac{f(-1)^{N}}{2 N!} \int_{-1}^{+1} \frac{f(n)}{f(-1)} (c) c^{N} dc$$

Предполагая, что в интересующей нас области энергий высшие парциальные волны, начиная с f_m малы, мы можем отбросить в /3.1/ остаточный член при **N=m** и получить выражения вида /1.1/, /1.2/.

/3.1/

ģ

Отсюда следует вывод, что схема, учитывающая небольшое число низших парциальных волн может дать хорошее приближение в области низких энергий. Учет бесконечного числа членов в суммах /1.3/ с одной стороны не дает реального повышения точности из-за наличия неупругих процессов, а с другой стороны, математически невозможен из-за наличия спектральных функций. В этом случае ряды /1.3/ следует рассматривать как асимптотические.

Для иллюстрации этого тезиса рассмотрим еще одну схему последовательного учета парциальных волн. Будем разлагать второй интеграл в /1.4/ около точки c =+1 , а третий интеграл около точки c=-1 и использовать эти разложения на всем интервале [+1, -1], вместо того чтобы откидывать высокоэнергетические константы. При этом мнимые части аппроксимируются ^sи p -волнами /имеется в виду рассеяние заряженных мезонов/. При любом конечном числе в суммах для реальных частей полученные уравнения будут иметь решения. Если же мы перейдем к бесконечному числу членов, то невычтенные уравнения не будут существовать, потому что мнимые части кроссингинтегралов из-за наличия p -волны имеют полюс по с в точке c=+1 или с=-1 . Одно вычитание приводит в точности к уравнениям Чу-Мандельстама и ко всем связанным с ними математическим осложнениям /10/.

Трудность со спектральными функциями может быть частично преодолена путем учета упругой двухчастичной части спектральных функций. Тем самым мы приходим к программе "полосной аппроксимации" Чу и Фраучи /11/. Однако, в отличие от этих авторов, мы ожидаем, что учет спектральных функций в упругих полосах лишь незначительно изменит низкоэнергетическое приближение. Наоборот, поведение амплитуды рассеяния в области больших энергий и малых передач импульса может оказаться полностью определенным свойствами низкоэнергетического рассеяния. Такая перспектива кажется особенно вероятной в свете недавних результатов работы /12/.

Авторы благодарны Д.И. Блохинцеву, Н.Н. Боголюбову, Ю. Вольфу, В.А. Мещерякову, Я. Фишеру, а также участникам Совещания по применению дисперсионных соотношений /Новосибирск, Институт Математики СО АН СССР, сентябрь 1981 г./ за полезные обсуждения.

Литература

1. A.G.Sarker "Integral Equation for the Low-Energy Pion-Pion Scattering" Birmingham. Preprint, 1961.

2. C.Lovelace "On the Existence of Solutions of the Pion-Pion Dispersion Equations - 11", Preprint, 1961.

A.V.Efremov, V.A.Mescheryakov, D.V.Shirkov, H.Y.Tzu. Nucl. Phys. 22, 202 (1960);
 Proc. of the X Annual Rochester Conference 1960. p. 278.

4. Хэ Цзо-сю, Сянь Дин-чан и В. Целлнер. ЖЭТФ, <u>39</u>, 1668 /1960/.
5. А.В. Ефремов, Чжу Хун-юань, Д.В. Ширков. "Пион-пионное рассеяние при низких энергиях". Препринт ОИЯИ, Д-757.

6. G.Chew, S.Mandelstam. Phys. Rev. 119, 467 (1960).

7. А.В. Ефремов, Чжу Хун-юань, Д.В. Ширков. Нейтральная модель для пион-пионного рассеяния при низких энергиях". Препринт ОИЯИ Д-697; ЖЭТФ, <u>41</u>, № 8, 603 /1961/.

8. M.Cini, S.Fubini. Ann. of Phys. 10, 352 (1960).

2

Объедкненный кистьтут идерных исследования БИБЛИОТЕКА 9. Ю.А. Симонов, К.А. Тер-Мартиросян. ЖЭТФ, <u>39</u>, 1442, (1960). 10. С.Lovelace, Nuovo Cim. <u>21</u>, 305 (1961).

11. G.F.Chew, S.C.Frautschi. Phys.Rev.Lett. 5, 580 (1960),

1405

а также препринт UCRL - 9510.

12. D.Amati, S.Fubini, A.Stanghellini, M.Tonin '' A Theoretical Approach to High-Energy Pion Phenomena'', 1961.

> Рукопись поступила в издательский отдел 14 декабря 1961 г.

-1