

Сравнение (П.5) и (П.6) с числами, полученными из (П.3) и (П.4) на основе различных экспериментальных данных [5], приводит к плохому согласию. Причина этого заключается в достаточно неточном определении длин рассеяния d -волн и параметров $b_{p\pm}^{\pm}$ для p -волн, которые дают основной вклад в левые части соотношений (П.1) и (П.2).

Литература

- [1] G. Wanders. *Helv. Phys. Acta*, 39, B228, 1966.
 [2] R. Low. *Proc. of the XIII Intern. Conf. on High Energy Physics, Berkley, 1966.*
 [3] G. F. Chew, F. E. Low, M. L. Goldberger, Y. Nambu. *Phys. Rev.*, 106, 1337, 1957.
 [4] В. С. Барашенков. *Сечения взаимодействия элементарных частиц*, «Наука», 1966.
 [5] J. Hamilton, W. S. Woolcock. *Rev. Mod. Phys.*, 35, 737, 1963.

SUM RULES FOR $\pi\pi$ -AND πN -SCATTERING

I. I. ORLOV, D. V. SHIRKOV

The sum rules for the $\pi\pi$ -scattering obtained in the paper [1] on the basis of the Mandelstam representations are shown to may be deduced from the strictly proved dispersion relations on s at t fixed. The corresponding sum rules for the πN -scattering are found to be equivalent to the sum rules considered by Hamilton and Woolcock [5].

К АНАЛИЗУ УРАВНЕНИЯ ШРЕДИНГЕРА ДЛЯ СИСТЕМЫ ИЗ n ВЗАИМОДЕЙСТВУЮЩИХ ЧАСТИЦ

О. Я. САВЧЕНКО

(Поступила в редакцию 21 мая 1966 г.)

Определяются нижняя и верхняя границы собственных чисел уравнения Шредингера для системы из n взаимодействующих частиц одинаковой массы. Приводится аналог формулы Борна для амплитуды рассеяния частиц на системе связанных частиц и условия, при которых можно пренебречь их взаимосвязанностью.

В ядерной физике для анализа системы из n частиц используется $3n$ -мерное уравнение Шредингера

$$\left(\sum_{i=1}^n \Delta_i - \lambda^2 \right) u = \sum_{i=1}^{n'} \sum_{j=1}^n V_{ij}(x_{\alpha i} - x_{\alpha j}) u, \quad \Delta_i = \frac{\partial^2}{\partial x_{1i}^2} + \frac{\partial^2}{\partial x_{2i}^2} + \frac{\partial^2}{\partial x_{3i}^2}, \quad (1)$$

интегральная форма которого следующая [1]:

$$u(x_{\alpha k}) = u_0(x_{\alpha k}) + \sum_{i=1}^{n'} \sum_{j=1}^n \int_G \dots \int V_{ij}(x'_{\alpha i} - x'_{\alpha j}) \gamma_{3n}[(r' - r)^2, \lambda] u(x'_{\alpha k}) \prod_{i=1}^n dv'_i, \quad (2)$$

$$(r' - r)^2 = \sum_{i=1}^n \sum_{\alpha=1}^3 (x_{\alpha i} - x'_{\alpha i})^2,$$

γ_{3n} , u_0 — фундаментальное и полное решение уравнения (1) без правой части, dv'_i — элемент объема i -й частицы.

В нашей работе для оценки волновых функций и собственных чисел уравнений (1), (2) используются общие характеристики функции V_{ij} (например, монотонность, ограниченность) и некоторые свойства неравенств.

Собственные функции и собственные числа связанных состояний определяются более простым уравнением, чем (2) [2]:

$$u_c^{(n)}(x_{\alpha k} - x_{\alpha(k-1)}) = \sum_{i=1}^{n'} \sum_{j=1}^n \int_G \dots \int V_{ij}(x'_{\alpha i} - x'_{\alpha j}) \gamma_{3n} \times \times u_c^{(n)}(x'_{\alpha k} - x'_{\alpha(k-1)}) \prod_{i=1}^n dv'_i, \quad k = 2, 3, \dots, n. \quad (3)$$

При $V_{ij}(x) = 1/2 c_{ij} V(x) \geq 0$ ($c_{ij} \geq 0$ — постоянные), имеют место неравенства [3]

$$1 \leq \max \sum_{i=1}^{n'} \sum_{j=1}^n \int_G \dots \int V_{ij}(x'_{\alpha i} - x'_{\alpha j}) \gamma_{3n} \prod_{i=1}^n dv'_i \leq 1/2 \bar{c}_a n(n-1) \max f_{12},$$

$$f_{12} = \int_G \dots \int V(x'_{\alpha 1} - x'_{\alpha 2}) \gamma_{3n} \prod_{i=1}^n dv'_i, \quad \bar{c}_a = \frac{1}{n(n-1)} \sum_{i=1}^n \sum_{j=1}^n c_{ij}. \quad (4)$$

Величина f_{12} удовлетворяет уравнению

$$(\Delta_1 + \Delta_2 - \lambda^2) f_{12} = V(x_{\alpha 1} - x_{\alpha 2}) \quad (5)$$

и не зависит от $x_{\alpha h}$, если $h \neq 1, 2$. Следовательно,

$$f_{12} = \frac{1}{8\pi} \int V(x') |x - x'|^{-1} \exp\left(-\frac{1}{\sqrt{2}} \lambda |x - x'|\right) dx, \quad x_{\alpha} = x_{\alpha 1} - x_{\alpha 2}. \quad (6)$$

Если V — монотонно невозрастающая функция и

$$V(x') = V(|x'|), \quad (7)$$

тогда [2, 3]

$$\max f_{12} = \frac{1}{2} \int x V \exp\left(-\frac{1}{\sqrt{2}} \lambda x\right) dx, \quad (8)$$

а нижняя граница собственных чисел (число $2k_1^2$) определяется очень простым уравнением

$$n(n-1) \bar{c}_a \int x V \exp(-k_1 x) dx = 4. \quad (9)$$

Нижнюю границу собственных чисел можно определить и из вариационного принципа. Действительно, если $\mathcal{H} \in u$, $\iint \mathcal{H}^2 dv_1 dv_2 = 1$, то

$$-k_2^2 = \frac{1}{2} n \min \iint \mathcal{H} \{\Delta_1 + \Delta_2 - (n-1) \bar{c}_a V\} \mathcal{H} dv_1 dv_2 \leq -\lambda^2, \quad (10)$$

но $n^{-1} k_2^2$ — собственные числа уравнения [4]

$$(\Delta - \lambda_1^2) u_1 = \frac{1}{2} \bar{c}_a (n-1) V(x) u_1. \quad (11)$$

Верхней границей спектра собственных чисел уравнения (1) могут служить собственные числа уравнения [1]

$$(\square_{3n,r} - k_3^2) u_3 = \frac{1}{2} n(n-1) \bar{c}_g V\left(\frac{2r}{\sqrt{n}}\right) u_3, \quad (12a)$$

так как [5]

$$n(n-1) \bar{c}_g V\left(\frac{2r}{\sqrt{n}}\right) \leq \sum_{i=1}^{n'} \sum_{j=1}^n c_{ij} V(|x_{ij}|), \quad (12b)$$

$$\bar{c}_g = \left(\prod_{i=1}^n \prod_{j=1}^n c_{ij} \right)^{1/n(n-1)} \quad |x_{ij}|^2 = \sum_{\alpha=1}^3 (x_{\alpha i} - x_{\alpha j})^2;$$

$\square_{3n,r}$ — радиальная часть $3n$ -мерного уравнения Лапласа [1]:

$$\square_{3n,r} = \frac{\partial^2}{\partial r^2} + \frac{3n-1}{r} \frac{\partial}{\partial r} - \frac{4k^2 - (3n-2)^2}{4r^2} \quad (13a)$$

для четного числа частиц и

$$\square_{3n,r} = \frac{\partial^2}{\partial r^2} + \frac{3n-1}{r} \frac{\partial}{\partial r} - \frac{(2k-3n+3)(2k+3n-1)}{4r^2} \quad (13b)$$

— для нечетного (k — целые числа). Для потенциала Юкавы $V_{ij} = c_{ij} r_{ij}^{-1} \exp(-\epsilon r_{ij})$, согласно (10) — (12), основное собственное число лежит в интервале

$$\frac{1}{9} n(n-1)^2 \bar{c}_a^2 - \frac{1}{2} n(n-1) \bar{c}_a \epsilon > 4\lambda^2 > \frac{1}{9} n(n-1)^2 \bar{c}_g - \frac{1}{2} n(n-1) \bar{c}_g \epsilon. \quad (14)$$

Уравнение (1) в форме

$$u_p(x_{\alpha h}) = u_0^{(n-1)}(x_{\alpha h}) \exp(ik_x x_{11}) + \sum_{i=1}^{n'} \sum_{j=1}^n \int_G \dots \int V(x'_{\alpha i} - x'_{\alpha j}) \gamma_{3n} u_p(x'_{\alpha h}) \prod_{i=1}^n dv'_i \quad (15)$$

описывает рассеяние частицы на системе $(n-1)$ связанных частиц. Метод последовательных приближений [5] дает решение (15) в виде следующего бесконечного ряда:

$$u_p(x_{\alpha h}^{(0)}) = u_0^{(n-1)}(x_{\alpha h}^{(0)}) e^{ik_x x_{11}} + \sum_{N=1}^{\infty} \int_G \dots \int G_{01} \prod_{i=1}^n dv_i^{(1)} \int_G \dots \int G_{12} \prod_{i=1}^n dv_i^{(2)} \dots \int_G \dots \int G_{(N-1)N} \times \\ \times u_0^{(n-1)}(x_{\alpha h}^{(N)}) e^{ik_x x_{11}} \prod_{i=1}^n dv_i^{(N)}, \quad (16)$$

$$G_{(l-1)l} = \gamma_{3n} [(r^{(l)} - r^{(l-1)})^2, \lambda] \sum_{i=1}^{n'} \sum_{j=1}^n V(x_{\alpha i}^{(l)} - x_{\alpha j}^{(l)}).$$

В борновском приближении

$$u_p \approx u_0^{(n-1)} \exp(ik_x x_{11}) + \sum_{j=2}^n \int_G \dots \int V(x'_{\alpha 1} - x'_{\alpha j}) \gamma_{3n} u_0^{(n-1)}(x'_{\alpha h}) \exp(ik_x x'_{11}) \prod_{i=1}^n dv'_i. \quad (17)$$

Хотя приближения типа (17) для ряда (16) и определяют в явном виде рассеянную волну, прямое использование этих формул затруднено сложностью интегрирования. По-видимому, удобнее их использовать для определения связи феноменологических констант некоторых моделей, используемых для описания процесса рассеяния [6-10], с элементарным взаимодействием частиц, с распределением частиц в связанном состоянии. Например, если потенциал рассеяния на малых расстояниях достаточно крутой

$$\left| \frac{1}{u_0^{(n-1)}} \frac{\partial u_0^{(n-1)}}{\partial x_{\alpha i}} \right| \ll \left| \frac{1}{V} \frac{\partial V}{\partial x} \right|_{x \leq a}, \quad \left| \int_a^{\infty} V e^{ikx} dx \right| \ll \left| \int_0^a V e^{ikx} dx \right|, \quad (18)$$

из (16) следует

$$u_p \approx u_0^{(n-1)} \left[e^{ik_x x_{11}} + \sum_{j=2}^n e^{i/2 ik(x_{11} + x_{1j})} f(x_{11} - x_{1j}) \right]; \quad (19)$$

f определяется уравнением

$$(\Delta - 1/4 k^2) f = V f. \quad (20)$$

Следовательно, рассеянная волна является просто суперпозицией волн, рассеянных от каждой частицы. Поэтому процесс рассеяния может быть описан в рамках оптической модели [9-10] с мнимым оптическим потенциалом взаимодействия, если $\rho \sigma_0 \ll |k|$:

$$V_f \approx i \rho \sigma_0 \mu^{-1} k \hbar^2; \quad (21)$$

ρ — плотность распределения частиц, σ_0 — полное сечение рассеяния одной частицы, μ — масса налетающей частицы.

Для системы связанных частиц, равномерно распределенных внутри шаровой поверхности радиуса R , эта модель (в случае $R \gg \lambda$, λ — длина де-Бройля налетающей частицы) дает следующее полное сечение рассея-

$$\sigma_n = 4\pi R_1^2 K(\sigma_0 R_1); \quad R_1 \approx R + \sqrt{\pi^{-1} \sigma_0}, \quad (22)$$

$$K(x) = \frac{1}{2} + \frac{1}{x} e^{-x} + \frac{e^{-x} - 1}{x^2}.$$

В таблице приведены значения R , найденные с использованием формулы (22) и данных по рассеянию нейтронов с энергиями 400 Мэв [12].

Ядро	$R \cdot 10^{13}$ см	$r_0 \cdot 10^{13}$ см	Ядро	$R \cdot 10^{13}$ см	$r_0 \cdot 10^{13}$ см
C	3,10	1,35	Cu	5,30	1,33
O	3,20	1,27	Cd	6,10	1,27
Al	4,00	1,34	Pb	7,45	1,26
Cl	4,40	1,34	Th	7,75	1,26
Fe	5,15	1,33	U	7,80	1,26

Значения величин $\sigma_{n-n} \approx \sigma_{p-p}$ и σ_{n-p} , входящих в среднее сечение рассеяния

$$\sigma_0 = (1 - m) \sigma_{n-p} + m \sigma_{n-n}, \quad m = N/A, \quad (23)$$

взяты следующие [13, 14]:

$$\sigma_{n-n} \approx \sigma_{p-p} \approx 2,67 \cdot 10^{-26} \text{ см}^2, \quad \sigma_{n-p} \approx 3,37 \cdot 10^{-26} \text{ см}^2. \quad (24)$$

Точность определения R — около 5%. Удовлетворительное совпадение вычисленных $r_0 = A^{-1/3} R$ со значениями r_0 , определенными другими методами [14-18], указывает на возможное выполнение неравенств (18).

Литература

- [1] Р. Курант. Уравнения с частными производными, «Мир», 1964.
- [2] А. Н. Тихонов, А. А. Самарский. Уравнения математической физики, Гостехиздат, 1951.
- [3] О. Я. Савченко. Ж. вычисл. матем. и матем. физики, 4, 705, 1962.
- [4] С. Г. Михлин. Вариационные методы в математической физике, Гостехиздат, 1957.
- [5] Л. В. Канторович, В. И. Крылов. Приближенные методы высшего анализа, Гостехиздат, 1949.
- [6] H. A. Bethe. Phys. Rev., 47, 747, 1937.
- [7] V. Weisskopf. Phys. Rev., 52, 297, 1937.
- [8] A. M. Lane, R. G. Thomas, E. P. Wigner. Phys. Rev., 98, 693, 1955.
- [9] F. G. Perey. Phys. Rev., 131, 745, 1963.
- [10] И. Е. Кашуба, Б. Г. Козин, М. В. Пасечник, Н. Н. Пучеров, В. И. Чирко. ЯФ, 3, 842, 1966.
- [11] Г. Ван-дер-Хюльст. Рассеяние света малыми частицами, ИИЛ, 1961.
- [12] V. Nodzel. Phys. Rev., 91, 440, 1953.
- [13] R. Wilson. The Nucleon-Nucleon Interaction, Intersc. Publ., New York — London, 1963.
- [14] Ю. М. Казаринов, В. С. Киселев, Ю. Н. Симонов. Препринт Р-2241, ОИЯИ, 1965.
- [15] B. Hahn, D. G. Ravenhall, R. Hofstadter. Phys. Rev., 101, 1131, 1956.
- [16] G. Culler, S. Fernbach, N. Sherman. Phys. Rev., 101, 1047, 1956.
- [17] L. Cooper, E. M. Henly. Phys. Rev., 92, 801, 1953.
- [18] B. G. Jancovici. Phys. Rev., 95, 388, 1954.

TO THE ANALYSIS OF THE SCHROEDINGER EQUATION FOR A SYSTEM OF n INTERACTING PARTICLES

O. Ya. SAVCHENKO

A lower and an upper limits on the eigen numbers of the Schroedinger equation are determined for a system of n interacting particles with equal masses. An analogue of the Born formula is presented for the scattering of a particle on a system of bound particles as well as conditions under which one may neglect the fact that they are bound.

ПИСЬМА В РЕДАКЦИЮ

О ФОТОРОЖДЕНИИ ТЯЖЕЛЫХ МЕЗОНОВ НА ЯДРАХ ВБЛИЗИ ПОРОГА

В. А. ЦАРЕВ

ФИЗИЧЕСКИЙ ИНСТИТУТ им. П. Н. ЛЕБЕДЕВА АКАДЕМИИ НАУК СССР

(Поступило в редакцию 13 января 1967 г.)

В работе рассматривается фоторождение тяжелых мезонов (η , ρ , ω , ...) на ядрах вблизи порога. Для некоторых простых моделей ядра получены оценки угловой и энергетической зависимости сечения, которые могут быть полезны при постановке эксперимента и анализе экспериментальных данных. Изучение фоторождения тяжелых мезонов на ядрах важно как с точки зрения получения дополнительной информации об амплитудах фоторождения на нуклоне, так и для исследования структуры ядра. При этом особый интерес представляет область энергий фотонов между порогами фоторождения на ядре $E_M = \mu + \mu^2/2M$ и на нуклоне $E_N = \mu + \mu^2/2N$ (здесь μ , N и M — массы мезона, нуклона и ядра), в которой наиболее отчетливо проявляются некоторые специфические особенности ядерной мишени, в частности, характер внутреннего движения нуклонов в ядре. Если при рождении фотонами с энергией, значительно превышающей E_N , эффект движения нуклонов оказывается малосущественным (кроме, возможно, резонансной области) и в достаточно хорошем приближении нуклоны можно считать покоящимися, то для объяснения фоторождения при $E_\gamma < E_N$ (в модели прямого взаимодействия) с необходимостью приходится учитывать движение нуклонов в ядре. Возможность исследования импульсного распределения нуклонов $\rho(p)$ с помощью фоторождения π^\pm -мезонов на ядрах у порога E_M обсуждалась в работе [1]. Укажем на ряд особенностей, делающих фоторождение тяжелых мезонов в некоторых отношениях более удобным методом изучения структуры ядра. Так, если для π -мезонов характерная область между порогами составляет всего ~ 10 Мэв, то при переходе к более тяжелым частицам эта область существенно расширяется (например, для η -мезона она ~ 150 Мэв). Передача значительно большего импульса ($\kappa \sim \mu/c$ у порога) позволяет исследовать $\rho(p)$ при больших значениях импульса нуклона. Кроме того, при больших κ уменьшается роль квазиупругого [2] фоторождения, вклад которого при фоторождении π -мезонов частично сокращается с вкладом прямого неупругого (квасисвободного [2]) фоторождения, что вносит дополнительную неопределенность при нахождении $\rho(p)$ в случае π -мезонов. (Если учитывать только корреляции, обусловленные принципом Паули, то в модели ферми-газа сечение квазиупругого фоторождения исчезает при $\kappa > 2p_F$, где импульс Ферми $p_F \sim 220$ Мэв/с. Учет короткодействующих корреляций может усилить роль неупругих процессов при больших κ .) Наоборот, упругое рождение, которое играет главную роль для π^0 -мезонов, в случае тяжелых мезонов (η , ρ^0 , ω , ...) оказывается существенно подавленным. Так, для ядра C^{12} в модели осциллятора с $R = 2,4$ ф при $\kappa \sim \mu_\eta$ упругий формфактор равен $\sim 3 \cdot 10^{-3}$ и упругое сечение оказывается на ~ 3 порядка меньше сечения фоторождения на нуклоне.