дифракционное возбуждение и радиационные распады резонансов

П. II. Зотов [■]), В. А. Царев

УДК 539.121

Обсуждается возможность изучения динамики дифракционных процессов, основанная на детектировании радиационных каналов распада возбужденной адронной системы.

I. В настоящей работе мы хотим обратить внимание на то, что изучение процессов дийракционного возбуждения адронов с радиационным распадом конечной системы (рис. Ia)

$$h_1 + A_1 \rightarrow (h_2 + \gamma) + A_2 \tag{I}$$

может дать важную информацию относительно механизма дифракционного рождения.

- а) Одной из проблем физики дифракционных процессов является определение относительной роли резонансных и нерезонансных состояний возбужденной адронной системы. Вопрос этот широко обсуждается уже многие годы /I/, однако до сих пор он не получил прямого экспериментального решения. Основная трудность здесь связана с "резонансноподобным" характером фона, обусловленного нерезонансными механизмами (типа Дека /I/). Для процессов (I) нерезонансный фон имеет иной характер (порог сдвинут к w = 1 пренебражимо мал вклад нерезонансного механизма (рис. Iб), аналогичного темезонному обмену Дека) и для выделения вклада резонансов может быть использовано сравнение чисто адронных и радиационных каналов (см. ниже).
- б) Существенно также то, что эффекты взаимодействия в конечном состоянии (рис. Ів) для рассматриваемых процессов (I) малы.

^{¥)} HUNHΦ MIY.

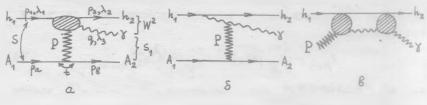


Рис. I.

В то же время в случае адронных конечных состояний эти эффекты играют важную роль в формировании спектра масс возбужденной системы и могут приводить к сдвигу в положении пиков в dd/dw на сотни МэВ /I/.

- в) Наличие фотона в конечном состоянии в (I) делает возможным изучение абсоротивных эффектов /I/ в иных условиях, нежели в чисто адронных процессах, из-за малости эффектов перерассеяния.
- г) Сопоставление адронных и радиационных каналов в реакциях на ядрах представляет интерес с точки зрения изучения пространственно-временного развития резонансных и нерезонансных систем.
- д) Радиационные распады резонансов могут служить источником наиболее высоковнергичных гамма-квантов в адронных реакциях при высоких энергиях, в частности, в космических лучах /2/.

Изучение реакций (I) может оказаться также полезным в связи с проверкой кварковых моделей дифракционной диссоциации /3/.

2. Рассмотрим более подробно процесс диўракционного возбуждения резонансов в рр-столкновениях:

$$p + p \rightarrow N^* + p \rightarrow (p + \gamma) + p_* \tag{2}$$

Сечение этого процесса может быть записано в следующем виде:

$$\frac{\mathrm{d}\delta}{\mathrm{d}t\mathrm{d}W^{2}\mathrm{d}\cos\theta\mathrm{d}\varphi} = \frac{1}{8(2\pi)^{4}} \frac{\mathrm{s}_{1}^{2}}{\mathrm{s}^{2}} \sqrt[4]{\sum_{\mu,\lambda} |\mathcal{F}_{\mu,\lambda}|^{2}} \tag{3}$$

где $F_{\mu,\lambda}(s,t,w^2,\theta,\phi)$ — спиральные амплитуды процесса (2), $\mu=\lambda_3-\lambda_2$ — разность спиральностей фотона и протона, $\lambda=\lambda_1$ — сниральность налетающего протона (далее $\lambda=1/2$). В (3) опущены спиральности протонов мишени, поскольку при малых |t| зависимость от спина упругой дифракционной вершины несущественна. Кинематические переменные показаны на рис. Та, θ и ϕ — углы вылета конечного нуклона в системе Готфрида-Джексона. Спиральные

амплитуды $\mathbb{F}_{n,\lambda}$ можно разложить по парциальным амплитудам с определенными значениями полного момента J возбужденной системы и его проекции \mathbb{M} :

$$F_{\mu,\lambda} = \sum_{J,M} \sqrt{\frac{2J+1}{4\pi}} D_{M,\mu}^{J^*}(\Theta,\varphi) e_{\lambda_3 \lambda_2 * \lambda_1}^{JM}$$
(4)

где $\mathbf{p}_{\mathrm{M},\mu}^{\mathrm{J}} = \mathbf{e}^{1(\mu-\mathrm{M})\phi}\mathbf{d}_{\mathrm{M},\mu}^{\mathrm{J}}(\Theta)$. Обозначив $\mathbf{e}_{\lambda_{3}\lambda_{2},\lambda_{1}}^{\mathrm{JM}} = \mathbf{a}_{\mu,\lambda}^{\mathrm{JM}}$, введем спиральные парциальные амплитуды с определенной четностью $\mathrm{P} = \pm (-1)^{\mathrm{J}-1/2}$.

$$a_{\mu_0\lambda}^{JM^{\pm}} = a_{\mu_0\lambda}^{JM} \pm a_{-\mu_0\lambda}^{JM} \qquad (5)$$

Вклад дифракционно возбужденного резонанса в $a_{\mu,\lambda}^{\text{JM}\pm}$ можно параметризовать стандартным образом:

$$a_{M*\lambda}^{JM\pm} = ic_{N*}^{JM}(t)g(t)s \frac{\alpha_{p}(t)}{M_{N*}^{2} - W^{2} - iM_{N*}\Gamma_{N*}}$$
(6)

Здесь $c_{N^*}^{JM}(t)$ — вершина связи pPN*,слабо зависящая от t, $g(t) = g(0)e^{bt/4}$ — вершина связи ppP (b — параметр наклона дифференциального сечения упругого pp—рассеяния), $\Gamma_{N^*}^{IM}$ — парциальная ширина распада резонанса $N^* \rightarrow p + \gamma$, известная из анализа фоторождения, M_{N^*} и Γ_{N^*} — масса и полная ширина резонанса. Используя (5) и подставляя (6) в (4), можно вичислить вклад данного резонанса в сечение процесса (2). Зная соотношение парциальных ширин распадов $N^* \rightarrow$ адроны и $N^* \rightarrow N + \gamma$, легко связать резонансные вклады в адронный и радиационный канали:

$$\frac{\text{dd}^{N*} \rightarrow \text{адроны}}{\text{dtdw}^2} = \frac{\Gamma_{N*}^{2\Pi\text{pohl}}}{\Gamma_{N*}^{8N}} \frac{\text{do}^{N*} \rightarrow N\chi}{\text{dtdw}^2}.$$
 (7)

В качестве конкретного примера рассмотрим дифракционное рождение и распад резонансов $N^*(1520)$ и $N^*(1688)$. Используя формулы (3) — (6), легко найти характерные угловые распределения раснадов этих резонансов (при M = I/2):

$$\frac{do(1520)}{d\cos\theta} \sim (1 - \cos\theta)(1 + \cos\theta)^{2},$$

$$\frac{do(1688)}{d\cos\theta} \sim (1 - \cos\theta)(1 - 4\cos\theta - 5\cos^{2}\theta).$$
(8)

Чтобы получить представление о карактерных величинах сечения,

энергии и углах вылета фотонов, приведем оденки при $p_1 = 45$ ГэВ/с. Используя значения 0,4 мб и 0,9 мб /4/ для сечений двуракционного возбуждения $n^*(1520)$ и $n^*(1688)$ и принимая вероятности их распадов соответственно равными $\sim 0.6\%$ и 0,3% /5/, с помощью (9) получим для сечений процессов (2) примерно одинаковую величину ≈ 25 мкб для обоих резонансов.

Для среднего значения w = 1600 МэВ и $|t| \sim 0.1$ (ГаВ/с) знергия фотонов в лабораторной системе в зависимости от углов распада будет меняться в интервале примерно от 2 др 30 ГъВ. Наибольший угол вылета фотонов в лабораторной системе по отношению к направлению первичного пучка составит $\approx 10^{\circ}$.

Авторы благодарны Н. И. Старкову за помощь при проведении численных оценок.

Поступила в редакцию 20 декабря 1979 г.

Литература

- 1. V. A. Tsarev, in: Proc. of the 1977 Eur. Conf. on Particle Physics Budapest, 1977, v. 1, p. 55; Proc. of the XIX Intern. Conf. on High Energy Physics, Tokyo, 1978, p. 639. H. H. B. Sotob, B. A. Hapeb, SHAR, 9, 651 (1978).
- 2. С. Н. Колточник, И. А. Кучин, Препринт ИФВЭ АН Казах. ССР, 53, Алма-Ата, 1977 г.
- 3. В. А. Царев, ЯФ, <u>28</u>, 1054 (1978).
- 4. U. Amaldi, M. Jacob, G. Matthiae, Ann. Rev. of Nucl. Sci, 26, 385 (1976).
- 5. Particle Properties, CERN, 1976.