

1966

P2 - 3092

2/11 1967

В.С. Ставинский

РЕЗОНАНСНАЯ ЧАСТЬ ДЕЙСТВИТЕЛЬНОЙ АМПЛИТУДЫ ПИОН-НУКЛОННОГО РАССЕЯНИЯ

P2 3092

В.С. Ставинский

РЕЗОНАНСНАЯ ЧАСТЬ ДЕЙСТВИТЕЛЬНОЙ АМПЛИТУДЫ ПИОН-НУКЛОННОГО РАССЕЯНИЯ

Направлено в Письма ЖЭТФ



В настоящей работе вычислена действительная амплитуда пион-нуклонного расссяния, обусловленная барионными резонансами, ответственными за нерегулярность поведения полного сечения с изменением энергии.

Резонансная амплитуда типа Брайта-Вигнера для изолированного уровня с энергией Е_q и полушириной Г_q имеет вид:

$$A(\Theta, E) = \frac{a_{\ell} \chi(\frac{\Gamma_{\ell}}{2})}{(E_{\ell} - E) - i(\frac{\Gamma_{\ell}}{2})} P_{\ell}(\cos \Theta)$$

где 🛛 - угол рассеяния,

Е - энергия налетающей частицы,

X – длина волны,

Рℓ(сод Θ) - полином Лежандра номера ℓ.

Параметр резонансного уровня е , характеризующий момент уровня и вероятность распада по упругому каналу, можно выразить через превышение над нерезонансной частью в полном сечении взаимодействия σ_ρ:

$$a \ell = \frac{\sigma_{\ell}}{4 \pi \lambda_{\rho}}$$

где Å₀ -резонансная длина волны.

Экспериментальные данные по действительной части амплитуды рассеяния в настоящее время получены для рассеяния вперед (на ноль градусов) и представляются в виде отношения действительной части к мнимой, которая вычисляется по оптической теореме:

3

$$(mA(0, E) = -\frac{\sigma_{tot}(E)}{4\pi\lambda}$$

В нашем случае отношение резонансной части действительной амплитуды рассеяния вперед, обусловленной резонансом номера ℓ , к мнимой амплитуде равно:

$$\alpha_{\ell}(\mathbf{E}) = \frac{\mathbf{R}_{\ell} \mathbf{A}_{\ell}(\mathbf{0}, \mathbf{E})}{\mathbf{I} \mathbf{m} \mathbf{A}(-\mathbf{0}, \mathbf{E})} = \frac{1}{\sigma_{\text{tot}}(\mathbf{E})} \cdot \sigma_{\ell} \left(\frac{\mathbf{X}}{\mathbf{A}_{\ell}}\right)^{2} - \frac{\frac{\Gamma_{\ell}}{2} (\mathbf{E}_{\ell} - \mathbf{E})}{(\mathbf{E}_{\ell} - \mathbf{E})^{2} + (\frac{\Gamma_{\ell}}{2})^{2}}$$

Таким образом, отношение резонансной части действительной амплитуды рассеяния к мнимой получим, суммируя вклады от всех известных резонансов:

$$\alpha(0, \mathbf{E}) = \frac{1}{\sigma_{\text{tot}}(\mathbf{E})} \cdot \sum_{\ell} \sigma_{\ell} \left(\frac{\mathbf{X}}{\mathbf{A}_{\ell}}\right)^{2} \frac{\frac{\Gamma_{\ell}}{2} (\mathbf{E}_{\ell} - \mathbf{E})}{(\mathbf{E}_{\ell} - \mathbf{E})^{2} + (\frac{\Gamma_{\ell}}{2})^{2}}$$

В общем случае ширины Γ_{ℓ} зависят от энергии. Например, для уровня с орбитальным моментом ℓ = 1 эта зависимость имеет вид:

$$\Gamma_{\ell} = \Gamma_{o\ell} \left(\frac{p}{p_{o}}\right)^{8} ,$$

где р -импульс в системе центра масс,

р. - резонансное значение импульса.

Следуя работе Н.П. Клепикова и др. /1/, постулируем такую зависимость для всех резонансов.

В таблице приведены значения параметров E_{ℓ} , $\Gamma_{o\ell}$, σ_{ℓ} , полученных из анализа экспериментальных данных по полным сечениям взаимодействия.

Таблица

#*р - взаимодействие

Е _ℓ (Гэв)	Г _{оl} (Гэв)	σ _ℓ (мб)	Работа
1,236	0,120	194,8	/1/
1,670	0,150	5,0	/3/
1,920	0,170	19,5	/1/
2,423	0,310	3,15	/2/
2,850	0,400	0,77	/2/

π[−]р – взаимодействие

1,236	0,120	67 ,4 ·	/1/
1,513	0,126	30,2	/3/
1,688	0,084	38,2	/8/
2,190	0,200	3,50	/2/
2,649	0,360	1,55	/2/

На рис. 1 и 2 показаны результаты вычислений по отношению резонансной части действительной амплитуды рассеяния к мнимой для положительных и отрицательных пионов в зависимости от полной энергии пиона в лабораторной системє. На этих же рисунках показаны результаты вычислений по дисперсионной тесрии: штрих-пунктирная кривая соответствует расчету Барашенкова^{/4/} и пунктирная – вычислению Хеллера^{/5/}. На этих же рисунках показаны экспериментальные данные работ Фолей и др.^{/8/} (светлые точки) и Номофилова и др.^{/1/}

Как можно видеть из рисунков, резонансная часть действительной амплитуды рассеяния является подавляющей по крайней мере в бэвной области энергиј. Это означает, что можно вычислить угловую зависимость действительной амплитуды рассеяния, используя данные о квантовых числах барионных резонајсов.

- 1. Н.П. Клепиков, В.А. Мещеряков, С.Н. Соколов. Препринт ОИЯИ, Д-584, Дубиа, 1960.
- 2. A.Citron, W.Galbraith, T.F.Kycia, B.A.Leontic, R.H.Phillips, A.Rousset and P.H.Sharp. Phys.Rev., <u>144</u>, 1101 (1966).
- 3. Thomas, I.Devlin, Burton and Victron Perez-Mendez. Phys.Rev., <u>125</u>, 690 (1962).
- 4. V.S.Barashenkov. Phys.Letters., 19, 699 (1966).
- 5. G.Hohler, G.Ebel and I.Giesecke. Z.Physik, 180, 430 (1964).
 - 6. K.I.Foley, R.S.Gilmore, R.S.Iones, S.I.Lindenbaum, W.A.Love, S.Ozaki, E.H.Willen, R.Yamada and L.C.L. Yuan, Phys.Rev.Letters, <u>14</u>, 862(1965).
- 7. A.A.Nomofilov, I.M.Sitnik, L.A.Slepets, L.N.Strunov and L.S.Zolin, Physics Letters, <u>22</u>, 350 (1966).

Рукопись поступила в издательский отдел 30 декабря 1966 г.



Рис. 1. Отношение действительной части амплитуды рассеяния к мнимой для положительных пионов. Сплошная кривая - резонансная часть действительной амплитуды; штрих-пунктирная - расчет Барашенкове/4/ и пунктирная - расчет Хеллера/5/. Экспериментальные точки взяты из работы Фолей и др./6/.



Рис. 2. Отношение действительной части амплитуды рассеяния к мнимой для отрицательных пионов. Сплошная кривая – резонансная часть /4/ действительной амплитуды; штрих- пунктирная – расчет Барашенкова / пунктирная – Хеллера/5/. Открытые точки – результаты работы Фолей и др./6/ и сплошная кривая – данные Номофилова и др.