

ЭНЕРГЕТИЧЕСКИЕ СПЕКТРЫ γ -КВАНТОВ ИЗ (d — ПРОПАН)-ВЗАИМОДЕЙСТВИЙ ПРИ ИМПУЛЬСЕ $P_d = 1,25$ ГэВ/с на нуклон

Ю.А. Троян, М.Я. Чубарян, Е.Б. Плеханов,
В.Н. Печенов, Н.С. Григалашвили*

Представлены результаты анализа энергетического спектра γ -квантов из ($d + C_3H_8$)-взаимодействий при импульсе налетающего дейтранона $P_d = 1,25$ ГэВ/с на нуклон. Обнаружены 4 особенности при энергиях 30, 60, 120 и 165 МэВ со статистическими значимостями на уровне 2—4 стандартных отклонений. Рассматривается гипотеза излучения γ -квантов возбужденными дибарионными состояниями.

Работа выполнена в Лаборатории высоких энергий ОИЯИ.

Energy Spectra of γ -Quanta from d — Propane Interactions
at Momentum $P_d = 1,25$ GeV/c per Nucleon

Yu.A. Troyan et al.

The results of the analysis of the energy spectra of γ -quanta from $d + C_3H_8$ interactions are presented at deuteron beam momentum $P_d = 1.25$ GeV/c per nucleon. Four peculiarities at energies of 30, 60, 120 and 165 MeV with statistical significances at a level of 2—4 standard errors were observed. The hypothesis of γ -quanta emission by excited dibaryon states is investigated.

The investigation has been performed at the Laboratory of High Energies, JINR.

1. Введение

В серии работ, посвященных поиску и исследованию узких дибарионных резонансов (см., например [1—3]), выполненных на материалах с 1-метровой водородной пузырьковой камеры ЛВЭ ОИЯИ, экспонированной в пучках монохроматических нейтронов различных энергий, показано, что найденные особенности имеют малые ширины — порядка 1 МэВ/с². В опытах по поиску резонансов в упругом рассеянии протонов

*Научно-исследовательский институт физики высоких энергий ТГУ, Тбилиси

на протонах [4,5] получены оценки ширин таких состояний, равные долям МэВ/с².

При таких малых ширинах вероятность распада по электромагнитному каналу может составить заметную долю всех возможных распадов дибарионных резонансов. Регистрация γ -кванта от распада дибарионного резонанса по электромагнитному каналу, в условиях отсутствия других источников γ -излучения с энергиями в несколько десятков МэВ, сильно снижает фон по сравнению с остальными методами излучения спектров эффективных масс.

В [6] рассмотрена возможность распада узких дипротонных резонансов по каналу $(BB^*) \rightarrow pp\gamma$ и получен слабо обоснованный статистически вывод о концентрации событий в системе $pp\gamma$ около массы 1936 МэВ/с² при отборе γ -квантов, лежащих в энергетическом интервале $10 < E_\gamma < 50$ МэВ (см.рис.1б). Работа была выполнена на материалах с двухметровой пропановой камере ЛВЭ ОИЯИ. Обращает на себя внимание низкий уровень фона под пиком. На рис.1а изображен соответствующий этим условиям отбора спектр эффективных масс двух протонов.

В [7] на значительно большей статистике исследовалась система $pp\gamma$, результат представлен на рис.2. После обработки данных получены сигналы от четырех резонансов с массами (1959 ± 1) , (2014 ± 2) , (2052 ± 2) и (2159 ± 3) МэВ/с² соответственно. Число стандартных отклонений от фона 4,6; 4,8; 2,6; 3,5.

В [8] обнаружен резонанс в системе pp в районе 1960 МэВ/с². Для этого района масс фон для системы

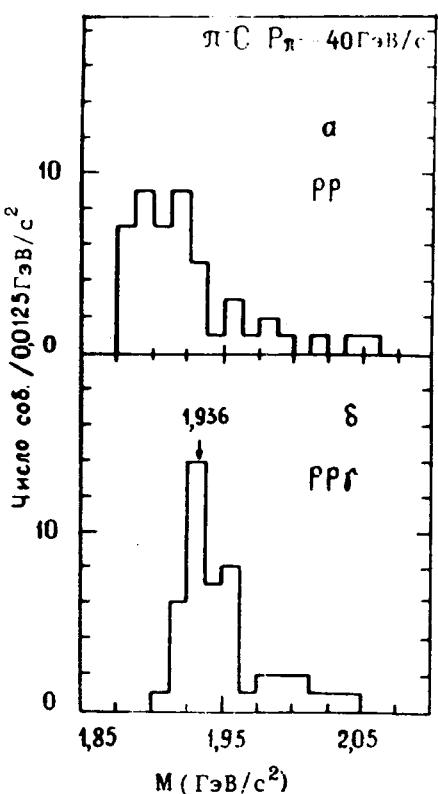


Рис.1. а — Распределение эффективных масс двух протонов из π^- С-взаимодействий в двухметровой пропановой камере при $P_{\pi^-} = 40$ ГэВ/с для событий с $10 < E_\gamma < 50$ МэВ; б — распределение эффективных масс $p\bar{p}\gamma$ -комбинаций для событий с $10 < E_\gamma < 50$ МэВ из π^- С-взаимодействий в 2-метровой пропановой камере при $P_{\pi^-} = 40$ ГэВ/с

pp составляет $\approx 80\%$, а для системы $pp\gamma \approx 40-50\%$. Как видно, наличие в событии γ -кванта большой энергии ($E_\gamma > 20$ МэВ) «метит» резонанс и значительно снижает долю ложных комбинаций. При достаточной статистике изучение системы $pp\gamma$ может дать много новых сведений о квантовых числах резонансов, каскадных переходах, размерах и конфигурациях изучаемых систем и т.д. В работе [7] установлена приблизительно равная вероятность распада резонанса с массой в районе 1960 МэВ/ c^2 по каналам pp и $pp\gamma$.

В работе [6] мы предложили эксперимент по поиску радиационных распадов узких дипротонных резонансов на 2-метровой пропановой камере ЛВЭ ОИЯИ, облученной deutронами с импульсом 1,25 ГэВ/с на нуклон. Выбор энергии обусловлен тем, что эта энергия ниже порога рождения дополнительного π^0 -мезона. В то же время на 1-метровой пузырьковой водородной камере нами получена большая информация о реакции $pp \rightarrow pp\pi^-$ при импульсе $P_n = 1,25$ ГэВ/с, есть возможность сравнения результатов этих двух экспериментов.

Цель настоящей статьи — изложить методическую сторону работы с событиями в пропановой камере, содержащими γ -кванты, и представить предварительные результаты о спектрах наблюдавшихся γ -квантов в данных условиях эксперимента.

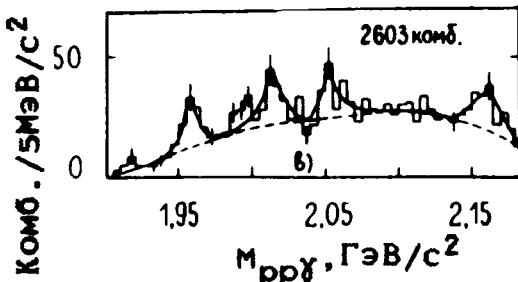


Рис.2. Спектр эффективных масс $M_{pp\gamma}$ для $P_p > 260$ МэВ/с. Сплошная линия — результат аппроксимации спектра полиномом 3-й степени и суммой функции Брэйта — Вигнера. Штриховая линия — вклад фона [7]

2. Методика эксперимента

Пропановая пузырьковая камера позволяет регистрировать γ -кванты с эффективностью $(12 \pm 2)\%$, определять с хорошей средней точностью импульс γ -кванта (около 15% для γ -квантов, восстановленных по электрон-позитронным парам), определять углы вылета вторичных частиц со средней точностью $0,5^\circ$, а также благодаря 4π -геометрии практически без потерь регистрировать все заряженные частицы.

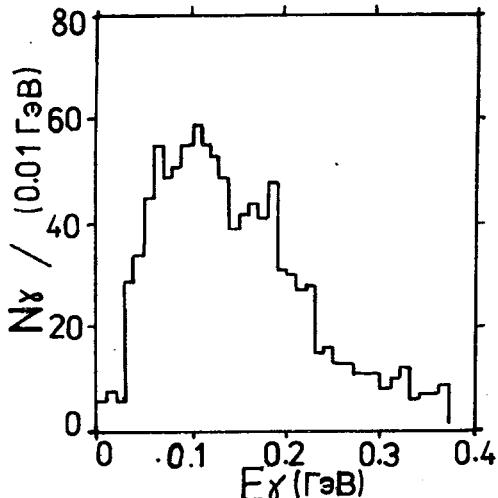


Рис.3. Спектр γ -квантов, восстановленных по электрон-позитронным парам без учета геометрического веса

Экспериментальные данные получены с помощью 2-метровой пропановой (C_3H_8) камеры ОИЯИ, экспонированной в пучках дейtronов с импульсом $P_d = 1,25$ ГэВ/с на нуклон. Примесь посторонних частиц в пучке не превышала 3%. Камера располагалась в магнитном поле со средней напряженностью $B = 1,5$ Тл.

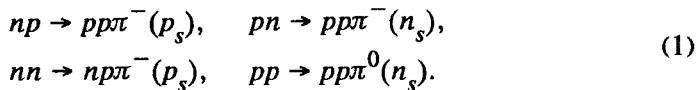
Отобрано и измерено около 12000 событий со следующими тремя топологиями:

- 1) Отобраны все звезды, с которыми связано не менее одной электрон-позитронной пары или одиночного комптон-электрона;

2) Отобраны все 3-лучевые звезды с одним отрицательным треком;

3) Отобраны все 4-лучевые звезды с одним отрицательным треком.

Выбор энергии и отбор топологий обусловлен поставленной задачей поиска дифарционных резонансов и их радиационного распада. При этом сечение рождения второго пиона в (d — пропан)-взаимодействиях ничтожно мало. Приведем возможные в данных взаимодействиях реакции:



В скобках указаны нуклоны-спектаторы от налетающего дейтранона.

На рис.3 приведен энергетический спектр γ -квантов, восстановленный по электрон-позитронным парам без учета геометрического веса. Видны аномальные выбросы, не характерные для спектра γ -квантов от распада π^0 -мезона [9]. Также заметен сильный провал при малых энергиях γ -кванта, что можно объяснить плохой эффективностью восстановления γ -квантов с энергией меньше 40 МэВ.

Из уравнений для комптон-эффекта:

$$E_e - \mu = \frac{k_0^2(1 - \cos(\theta))}{\mu + k_0(1 - \cos(\theta))}, \quad (2)$$

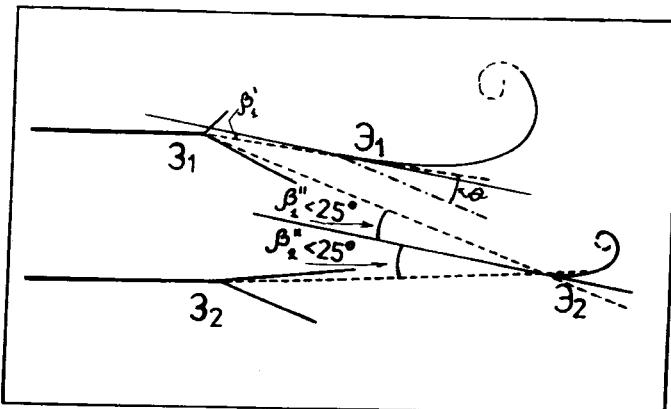


Рис.4. Вероятный случай на фотоснимке с двумя звездами (Z_1 и Z_2) и с двумя электронами (\mathcal{E}_1 и \mathcal{E}_2), где \mathcal{E}_1 может быть образован γ -квантом, испущенным из одной звезды Z_1 , а \mathcal{E}_2 может быть образован γ -квантом, испущенным из двух звезд Z_1 и Z_2 .

$$\cos(\beta) = (1 + G) \sqrt{\frac{1 - \cos(\theta)}{2 + G(G + 2)(1 - \cos(\theta))}}, \quad (3)$$

где β — угол электрона отдачи, θ — угол рассеяния γ -кванта (рис.4), k_0 — искомая энергия γ -кванта, μ — масса электрона, $G = k_0/\mu$, E_e , P_e — энергия и импульс комптон-электрона. Легко получить

$$G = \frac{(E_e - \mu) + P_e * \cos(\beta)}{(E_e + \mu) * \cos^2(\beta) - (E_e - \mu)}. \quad (4)$$

Из условия $G > 0$ получаем ограничения на угол β . Например, для

$$P_e = 3 \text{ МэВ/с} - \beta < 23,3^\circ,$$

$$P_e = 30 \text{ МэВ/с} - \beta < 7,4^\circ,$$

$$P_e = 100 \text{ МэВ/с} - \beta < 4,0^\circ,$$

Будем отбирать комптон-электроны с импульсом больше 3 МэВ/с, т.е. с углом отдачи $\beta < 25^\circ$ (с учетом точности определения углов на просмотровых столах). Электроны с импульсом, меньшим 3 МэВ/с, мы не рассматриваем из-за плохой точности измерения.

Энергия γ -кванта равна $k_0 = \mu * G$.

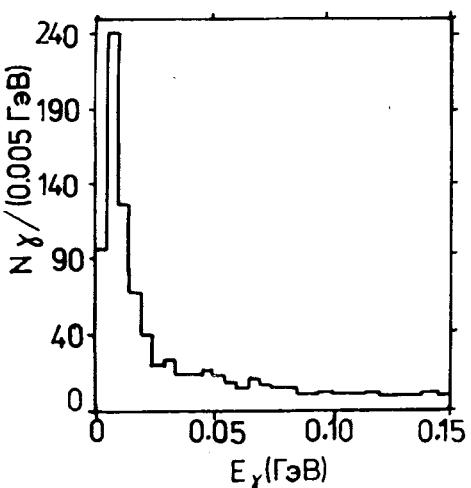


Рис.5. Спектр γ -квантов, восстановленных по комптон-электронам без учета весов.

гой звезды. Эту проблему можно решить, если отнормировать сумму вероятностей принадлежности электрона к разным звездам на 1. На рис.4 изображен случай, где электрон \mathcal{E}_2 по правилам отбора ($\beta < 25^\circ$) может принадлежать двум звездам Z_1 и Z_2 . Вероятность принадлежности электрона \mathcal{E}_2 к Z_1 , оцененную по формулам комптон-эффекта, обозначим W_1 , а вероятность принадлежности \mathcal{E}_2 к Z_1 с учетом наличия двух звезд — W' , и, соответственно, для Z_2 — W_2 и W'' .

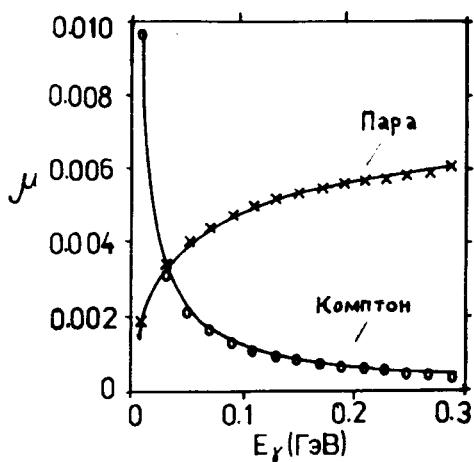


Рис.6. График зависимостей от энергии коэффициентов прохождения через пропан (μ_k и μ_n) для γ -квантов, образующих комптон-электрон и электрон-позитронную пару

Все величины для определения энергии k_0 могут быть измерены в нашем эксперименте.

На рис.5 приведен энергетический спектр γ -квантов, восстановленный по комптон-электронам, без учета весов. Как видно из этого рисунка, события в основном расположены в районе 5—10 МэВ.

Зная сечение комптон-эффекта σ_k , можно дать вероятностную оценку принадлежности комптон-электрона к данной звезде. Но теоретическая оценка не учитывает того факта, что электрон может быть образован γ -квантами, испущенным из другой звезды.

Эту проблему можно решить, если отнормировать сумму вероятностей принадлежности электрона к разным звездам на 1. На рис.4 изображен случай, где электрон \mathcal{E}_2 по правилам отбора ($\beta < 25^\circ$) может принадлежать двум звездам Z_1 и Z_2 . Вероятность принадлежности электрона \mathcal{E}_2 к Z_1 , оцененную по формулам комптон-эффекта, обозначим W_1 , а вероятность принадлежности \mathcal{E}_2 к Z_1 с учетом наличия двух звезд — W' , и, соответственно, для Z_2 — W_2 и W'' . Искомые вероятности будут равны: $W' = W_1/W$, $W'' = W_2/W$ (здесь $W = W_1 + W_2$ с учетом нормировки $W' + W'' = 1$). Эти вероятности для каждого электрона мы вводим в общий вес, куда входят и геометрические характеристики камеры.

Геометрический вес определяется по следующим формулам:

$$W_k = \frac{1}{\mu_k / (\mu_k + \mu_n)} \cdot (1 - \exp(x(\mu_k + \mu_n))), \quad (6)$$

$$W_n = \frac{1}{\mu_n / (\mu_k + \mu_n)} \cdot (1 - \exp(x(\mu_k + \mu_n))), \quad (7)$$

где W_k — искомый геометрический вес для γ -квантов, восстановленных с помощью комптон-электронов, а W_n — восстановленных с помощью электрон-позитронных пар, $\mu = n\sigma$ — коэффициенты прохождения (σ — соответствующие сечения, $n = 1,45 \cdot 10^{23} / \text{см}^3$ — число электронов в 1 см³ пропана). На рис.6 приведены графики зависимости коэффициентов прохождения γ -квантов в пропане при образовании пар μ_n и комптон-эффекте μ_k от энергии γ -кванта. Видно, что при $E_\gamma < 0,1 \text{ ГэВ}$ μ_n и μ_k сопоставимы по величине.

Средние веса, вычисленные с помощью формул (6), (7) для γ -квантов, соответственно равны $W_k = 7,5$ и $W_n = 8,3$.

Для определения относительных ошибок измерения энергий γ -квантов все экспериментально измеряемые параметры разыгрывались по методу Монте-Карло, и вычислялись значения энергий после этого розыгрыша. Вычислялась величина σ для распределения разности между значениями энергий до и после розыгрыша в каж-

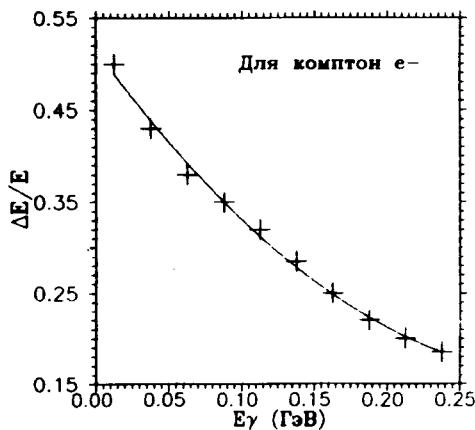


Рис.7. Распределение относительных ошибок ($\Delta E/E$) для энергии γ -квантов, восстановленных по комптон-электронам

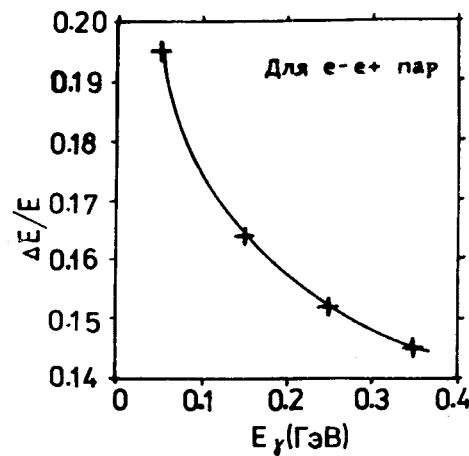


Рис.8. Распределение относительных ошибок ($\Delta E/E$) для энергии γ -квантов, восстановленных по электрон-позитронным парам

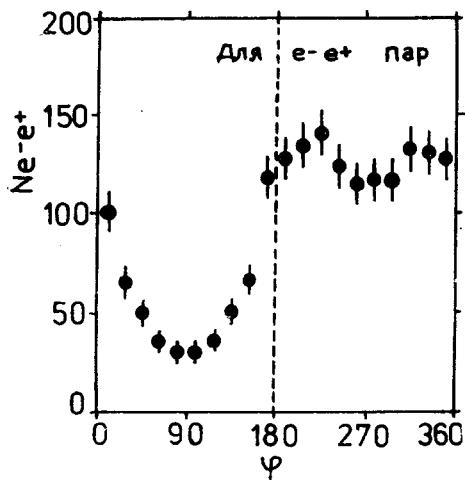


Рис.9. Распределение по азимутальному углу φ числа электрон-позитронных пар

позитронов около дна камеры. На рис.9 показано распределение числа электрон-позитронных пар (для комптон-электронов принципиальной разницы нет) по азимутальному углу φ (угол φ определяется в плоскости, перпендикулярной пучку). Видны существенные потери в нижней половине камеры. Для выяснения влияния этого обстоятельства на возможные качественные изменения спектра мы приводим на рис.10 спек- тры γ -квантов при $\varphi > 180^\circ$ (сплошная гистограмма) и при $\varphi < 180^\circ$ (пунктирная гистог- рамма), нормированные на полное число γ -квантов из нижней половины камеры.

При изучении энергетических спектров γ -квантов в 2-метровой пропановой камере ТПК-500 нельзя не учитывать возможных потерь электронов и по-

мощьных потерь электронов и по-

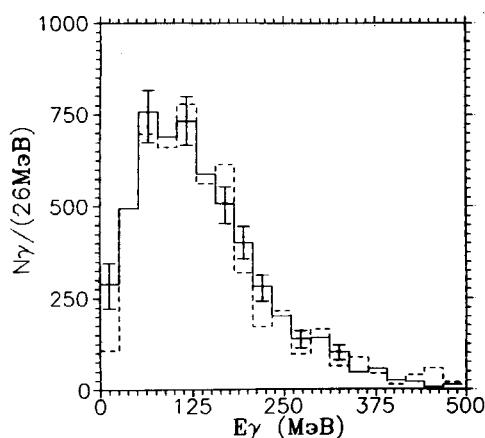


Рис.10. Спектры γ -квантов при $\varphi > 180^\circ$ (сплошная гистограмма) и при $\varphi < 180^\circ$ (пунктирная гистог- рамма)

личий в спектрах в пределах статистики нет, кроме первого бина ($E < 26$ МэВ), что свиде- тельствует о потерях около дна камеры, в основном малоэнер- гичных электрон-позитронных пар. Эта область нами рассмат- ривается не будет из-за плохой точности измерения.

3. Физические результаты

При исследовании любых спектров необходимо как можно более точно определить фоновые эффекты. При изучении спектра γ -квантов в интервале энергии от 1 МэВ до 1 ГэВ представляются существенными вклады от следующих процессов: а) распад $\pi^0 \rightarrow 2\gamma$; б) тормозное излучение вторичных заряженных частиц; в) излучение ядерных гигантских резонансов; г) излучение радиоактивных ядер.

а. Схожесть кинематических характеристик π^- и π^0 (см. (1)) в нашем эксперименте позволяет смоделировать спектр γ -квантов от распада π^0 из реакции $pp \rightarrow pp\pi^0$ измерением заряженных π^- (из реакции $pp \rightarrow pp\pi^-$ при $P_n = 1,25$ ГэВ/с). На рис.11 показан смоделированный спектр от $\pi^0 \equiv \pi^- \rightarrow 2\gamma$ в виде гистограммы. Видно, что в области энергии 70 МэВ существует плато, обусловленное потерями отбора и измерений малоэнергичных π^- -мезонов, что не позволяет использовать этот спектр в качестве фона. Истинный спектр без потерь мы восстанавливаем, аппроксимируя гистограмму полиномом 6-й степени (наилучшее описание). Аппроксимирующая кривая имеет максимум при 70 МэВ, что совпадает с другими экспериментальными данными и с расчетами по кинематике распада $\pi^0 \rightarrow 2\gamma$ [9]. В дальнейшем мы будем пользоваться этой кривой в качестве фоновой для γ -квантов от распада π^0 -мезонов, нормируя ее на число γ -квантов в области пика от π^0 . На рис.12, где изображен спектр γ -квантов, восстановленный по комптон-электронам, этот фон проведен пунктиром.

б. Для моделирования тормозного излучения мы воспользовались формулами из работы [10]. На рис.12 треугольниками изображен максимально возможный фон от тормозных γ -квантов.

в. В монографии [11] автор показывает, что в области энергии от 10 до 25 МэВ сечение дипольного и квадрупольного излучения от гигант-

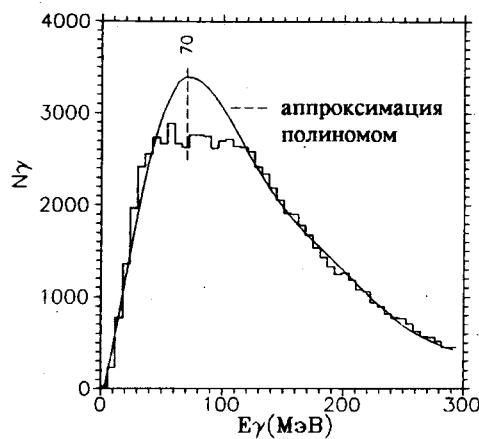


Рис.11. Смоделированный спектр γ -квантов от $\pi^0 \equiv \pi^- \rightarrow 2\gamma$

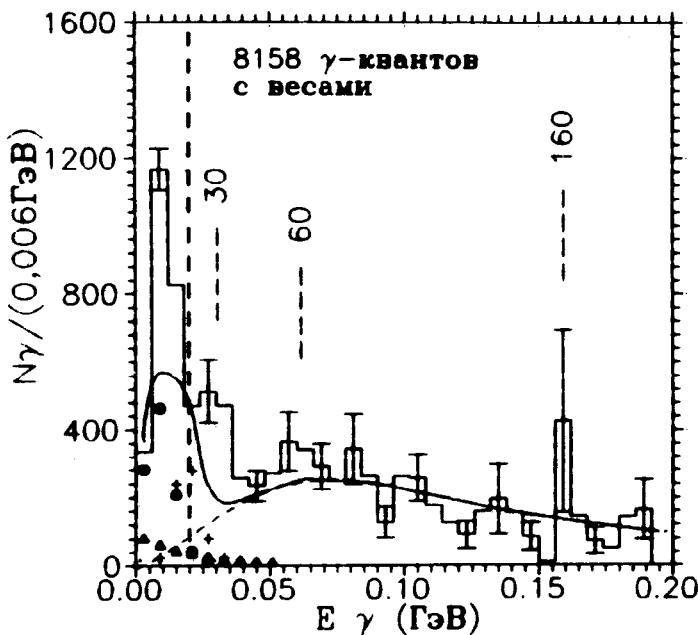


Рис.12. Спектр γ -квантов, восстановленных с помощью комптон-электронов

ских резонансов в 6—7 раз превышает сечение обычного тормозного излучения. На рис.12 этот эффект показан крестиками.

г. γ -кванты могут возникать от радиационного распада углерода пропана и вещества конструкции камеры. Смоделировать теоретически этот эффект очень сложно. Из экспериментальных данных, с помощью которых можно дать его эмпирическую оценку, мы остановились на результатах опыта, приведенных в работе [12], где получены спектры электронов, пар от γ -квантов и позитронов (рис.13) в пропановой камере ТПК-500 (облученной протонами с импульсом 5 ГэВ/с), работавшей в режиме регистрации запаздывающего излучения ядер. Данные этого эксперимента свидетельствуют о том, что верхняя граница спектра γ -квантов не превышает 15 МэВ, а форма спектра в этой области энергий совпадает со спектром γ -квантов, восстановленным нами с помощью комптон-электронов (рис.12), что дает основание для качественной интерпретации малоэнергичной части спектра. Количественное сравнение можно сделать весьма приближенно из-за различия интенсивностей пучка, невозможности удовлетворительно определения геометрического веса для электронов и пар запаздывающего излучения ядер, несовпадения эффективной области регистрации частиц, отличия первич-

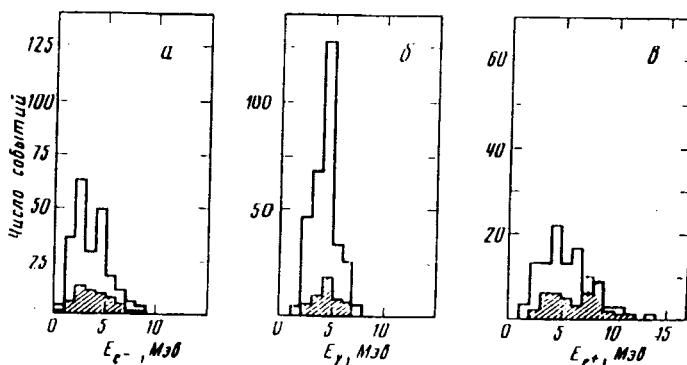


Рис.13. Спектры заряженных частиц в пропановой камере: а — электроны; б — γ -кванты; в — позитроны. Заштрихованные распределения для частиц в области первичного пучка (работа [12])

ногого снаряда и др. На рис.12 форма спектра ядерного запаздывающего излучения обозначена черными кружками, без учета геометрического веса. В дальнейшем, учитывая эти сложности и точность определения энергии в этой области, мы будем анализировать спектр γ -квантов, начиная с 20 МэВ.

Два результирующих спектра γ -квантов, полученные разными методами, показаны на рис.12 и 14. На рис.12 приведен спектр γ -квантов, восстановленный с помощью комптон-электронов, а на рис.14 — спектр γ -квантов, восстановленный с помощью электрон-позитронных пар. На рис.12 сплошной кривой изображен суммарный фон от всех перечисленных явлений. Напомним, что фон в интервале до 20 МэВ (отделенный вертикальной пунктирной линией) приведен лишь для качественного описания спектра в этой области. В районе 30 МэВ отчетливо виден пик в двух бинах с 4-кратным стандартным отклонением от фона. В области энергии

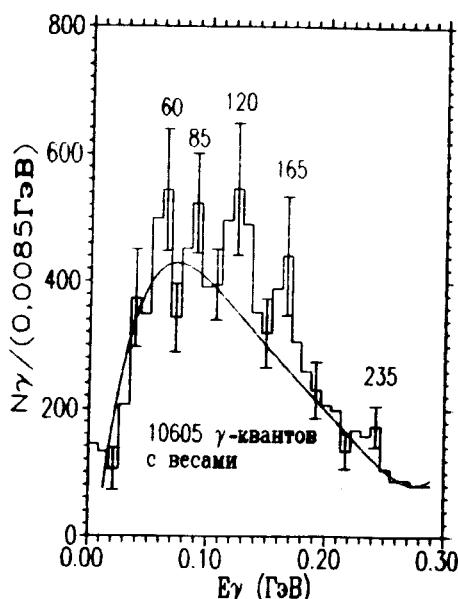


Рис. 14. Спектр γ -квантов, восстановленных с помощью электрон-позитронных пар

около 60 МэВ вырисовывается гораздо менее значимый пик, однако отметим тот факт, что практически все пики на рис.13 и 14 совпадают. На рис.14 хорошо выделяются три пика в областях энергий 60, 120, 165 МэВ.

4. Заключение

- 1) Впервые восстановлен спектр γ -квантов с помощью одиночных комптон-электронов;
- 2) Показано, что при вычислении геометрического веса для γ -квантов в области энергий от 1 до 100 МэВ, кроме эффекта образования пар, необходимо учесть комптон-эффект;
- 3) Получено указание на возможность существования неизвестных до сих пор аномалий в спектре γ -квантов при 30, 60, 120, 165 МэВ.

| | | | | |
|--------------------------------------|-------------|-------------|--------------|--------------|
| Область энергии (МэВ) | 30 ± 13 | 60 ± 11 | 120 ± 19 | 165 ± 18 |
| Значимость эффекта (стандарт. откл.) | 4,2 | 1,9 | 3,3 | 3,1 |

Более аккуратный учет фона, может привести к уменьшению значимости эффекта для особенности в спектре γ -квантов при $E_\gamma = 30$ МэВ.

Объяснить полученные результаты известными эффектами не удается. Мы предполагаем, что одно из возможных объяснений данного явления связано с радиационными эффектами при образовании или распаде дигармонических резонансов. Не исключается также возможность испускания γ -квантов возбужденными состояниями нуклонов или возбуждениями в системах протон — пион. Необходимо продолжить исследования корреляций γ -квантов с системами других частиц в звезде.

Мы выражаем благодарность профессору М.И.Подгорецкому за полезные обсуждения некоторых вопросов, затрагиваемых в статье, и большую признательность Н.М.Капитоновой за помощь в обработке данных и в формировании DST, а также А.Ю.Трояну за помощь в подготовке статьи.

Литература

1. Троян Ю.А. и др. — ОИЯИ, Д1-88-329, Дубна, 1988.
2. Троян Ю.А. и др. — ОИЯИ, Р1-90-78, Дубна, 1990.
3. Троян Ю.А. — ЭЧАЯ, 1993, т.24, в.3, с.683.
4. Авдейчиков В.В. и др. — ЯФ, 1991, т.54, с.111.

5. Троян Ю.А. и др. — ЯФ, 1991, т.54, с.1301.
6. Бешлиу К. и др. — ОИЯИ, Д1-85-433, Дубна, 1985.
7. Абдинов О.Б. и др. — Сообщение ОИЯИ, Р1-88-102, Дубна, 1988.
8. Абдинов О.Б. и др. — ОИЯИ, Р1-86-11, Дубна, 1986.
9. Копылов Г.И. — Основы кинематики резонансов. М.: Наука, 1970.
10. Ландау А.Д., Лифшиц Е.М. — Теория поля. М.: Физматгиз, 1962.
11. Амусья М.Я. — Тормозное излучение. М.: Энергоатомиздат, 1990.
12. Абдивалиев А. и др. — ЖЭТФ, 1979, т.77, в.1(7), с.20.

Рукопись поступила 30 сентября 1994 года.