1955 г. Июль

## УСПЕХИ ФИЗИЧЕСКИХ НАУК

## ИЗ ТЕКУШЕЙ ЛИТЕРАТУРЫ

## ПРЯМЫЕ МЕТОДЫ ИЗМЕРЕНИЯ ВРЕМЕНИ ЖИЗНИ И НОВЫЙ СПОСОБ ОТБОРА ТЯЖЁЛЫХ НЕСТАБИЛЬНЫХ ЧАСТИЦ В КОСМИЧЕСКОМ ИЗЛУЧЕНИИ

Среднее время жизни нестабильной частицы нарялу с зарядом, массой, спинсм и схемой распада является её важнейшей характеристикой. В ядерном масштабе времени среднее время жизни известных в настоящее время тяжёлых нестабильных частиц чрезвычайно велико. Однако с точки зрения возможностей экспериментальной техники эти времена очень малы и до недавнего времени пролёта тяжёлых нестабильных частиц до распада в камерение времени пролёта тяжёлых нестабильных частиц до распада в камере Вильсона<sup>1</sup> или фотоэмульсиях<sup>2</sup>. Усреднение наиболее достоверных значений средних времён жизни гиперонов (частицы с массой, большей массы нейтрона) и *К*-мезонов (частицы с массой между массой  $\pi$ -мезона и массой нейтрона), полученных этим методом различными исследователями, привело к следующим результатам<sup>1, 2</sup>. Наиболее часто регистрируемая частица — нейтральный гиперон ( $\Lambda^0$ -частица по новым и  $V_1^0$ -частица по старым обозначениям) с массой 2181 ± 1 m<sub>e</sub>, распадающийся на протон и  $\pi$ -мезон, имеет среднее время жизни, равное

$${\cal T}_{\Lambda^0} = \left(3,7^{+0,8}_{-0,6}\right) imes 10^{-10}$$
 сек.

Нейтральный  $K^{0}$ -мезон ( $\vartheta^{0}$ -частица по новым,  $V_{2}^{0}$  — по старым обозначениям) имеет массу, блискую к 970  $m_{e}$ , распадается на два заряженных  $\pi$ -мезона, встречается в 4—5 раз реже  $\Lambda^{0}$ -частицы и его среднее время жизни равно

$$T_{\mathfrak{H}^0} = (1, 7^{+1, 6}_{-0, 7}) \times 10^{-10}$$
 сек.

Средние , ремена жизни заряженных гиперонов также имеют порядок 10<sup>-10</sup> сек. Они были оценены по времени пролёта этих частиц до распада в фотоэмульсионных камерах. Так, например, из анализа десяти распадов <sup>2</sup> было получено следующее значение времени жизни заряженных гиперонов:

$$T_{\tilde{Y}} = (2,9^{+4,8}_{-1,1}) \times 10^{-10} \,\mathrm{cek}.$$

Приведённые значения средних времён жизни не могут быть измерены прямыми радиотехническими методами, подсбными тем, которые в своё время были использованы для измерения времени жизни и-мезонов, а позже, с появлением сцинтилляционных счётчиков, и *п*-мезонов. Действительно, даже при использовании наиболее быстрых электронных схем, разрешающее время быстрых сцинтилляционных и черенковских счётчиков, используемых в сочетании с обы иными фотоумножителями, имеет порядок 10<sup>-9</sup> сек., что и является нижним пределом измеримых с помощью этих счётчиков времён жизни.

Среди тяжёлых нестабильных частиц имеется, однако, большая группа частиц, среднее время жизни которых приблизительно на два порядка больше среднего времени жизни гиперонов и  $\vartheta^{\bullet}$ -частиц, и может быть поэтому измерено прямыми методами. К таким частицам принадлежат, повидимому, все или почти все разновидности заряженных *К*-мезонов, которые им перечислим.

Наиболее хорошо изученной частицей из этой группы является  $\tau$ -мезон. Его масса равна 966  $\pm 1$   $m_{e}$ , он распадается на три  $\pi$ -мезона по схеме

$$\tau^{\pm} \to \pi^{\pm} + \pi^{+} + \pi^{-}. \tag{1}$$

Всего в фотоэмульсиях и фотоэмульсионных камерах удалось до настоящего времени наблюдать около 50 т-распадов. Во всех этих случаях распады происходили после остановки частиц, откуда следует, что среднее время жизни т-мезонов не может быть меньше полного времени их замедления, близкого к  $10^{-8}$  сек.<sup>3</sup>. Известно также<sup>3</sup>, что существует конкурирующая ветвь т-распада: т-мезон может распадаться на заряженный и два нейтральных л-мезона

$$\tau^{\pm} \rightarrow \pi^{\pm} + \pi^{0} + \pi^{0} \tag{2}$$

и теория предсказывает <sup>4</sup>, что такие распады должны составлять заметную / 1 1 \

часть  $\left(\frac{1}{4} \div \frac{1}{2}\right)$  от распадов по основной ветви (1).

В работах А. И. Алиханяна и сотрудников было показано существование положительно и отрицательно заряженных частиц с массой около 950  $m_e$ . Эти частицы наблюдались в протяжённом приборе, в котором длина траекторий была близка к 1,5 метрам, откуда следует, что среднее время жизни этих частиц не меньше чем  $5 \cdot 10^{-9}$  сек.<sup>5</sup>.

Данные, полученные с помощью фотоэмульсий и фотоэмульсионных камер<sup>6</sup>, также говорят о том, что кроме  $\tau$ -мезонов существуют *К*-мезоны с массой, близкой к 970  $m_e$ , распадающиеся по схемам:

$$x^{\pm} \rightarrow \mu \pm + ? + ? \tag{3}$$

$$\gamma^{\pm} \rightarrow \pi^{\pm} + ? \tag{4}$$

Энергия µ-мезонов, возникающих при распаде x-мезонов на три частицы, распределены в широком интервале значений, тогда как от распада остановившихся  $\chi$ -мезонов возникают монохроматические  $\pi$ -мезоны. Опыты с магнитными и многопластинными камерами Вильсона 7 подтвердили наличие мезонов с массой около 1000  $m_e$ , распадающихся на µ- и  $\pi$ -мезоны, и дополнили наши сведения о таких распадах, показав, что среди нейтральных частиц, образующихся при распадах (3) и (4), имеются  $\gamma$ -кванты, возникающие либо непосредственно, либо при распаде  $\pi^0$ -мезона:

$$x^{\pm} \rightarrow \mu^{\pm} + \gamma + ? \tag{3'}$$

 $\chi^{\pm} \rightarrow \pi^{\pm} + \pi^{0}$  (энергия  $\pi^{\pm}$  мезонов ~ 108 *Мэв*, пробег ~ 60 г/см<sup>2</sup>). (4')

Оценки времени жизни заряженных К-месонов, выполненные по измерению

их времени пролёта в камерах Вильсона, подтвердили, что средние времена жизни этих частиц велики, а именно, лежат в пределах  $4\cdot 10^{-9} - 10^{-8}$  сек.<sup>1</sup>.

Следует отметить, что в последнее время получены данные о том, что при распаде заряженных *K*-мезонов иногда возникают электроны<sup>8</sup>. При таких распадах, повидимому, возникают ещё 2 нейтральные частицы:

$$K \to e + ? + ? \tag{5}$$

Кроме того, французские физики <sup>9</sup>, исследовавшие остановки тяжёлых мезонов в многопластинной камере Вильсона, над которой была расположена магнитная камера Вильсона, служившая для измерения импульса распадающихся частиц, пришли к выводу, что наблюдаемые ими распады вызваны частицами с массой около 920 m<sub>e</sub>, распадающимися на µ-мезон и нейтрино:

$$K \to \mu + \nu, \tag{6}$$

и имеющими среднее время жизни, близкое к  $10^{-8}$  сек.<sup>9</sup>. Из этого перечня возможных схем распадов *K*-частиц следует, что вся проблема распада *K*-частиц в настоящее время далека от ясности. Несмотря на это, все оценки средних времён жизни *K*-частиц показывают, что эти времена достаточно велики, чтобы их можно было пытаться измерить прямым методом. Основная трудность, возникающая при таких измерениях, заключается в том, что потоки этих частиц в космическом излучении чрезвычайно малы, а фон, вызванный всякого рода явлениями, имитирующими распад (например, флуктуациями начала импульса в счётчике, или сдвинутыми во времени частицами из воздушных ливней), чрезвычайно велик по сравнению с изучаемым эффектом. Кроме того, следует иметь в виду, что, поскольку схемы распада *K*-мезонов окончательно не установлены и даже не ясно, принадлежат ли приведённые выше схемы различным частицам или являются

конкурирующими схемами распада одной и той же частицы с массой около 970  $m_e$ , при планировании и интерпретации таких опытов существует трудность, связанная с отнесением измеренного времени жизни к определённым частицам.

Первое прямое измерение времени жизни К-мезонов произведено в работе <sup>10</sup>. Схема установки показана на рис. 1. Она состоит из жидкого сцинтилляционного счётчика S, двух счётчиков Черенкова C, трёх рядов гейгеровских счётчиков  $g_1, g_2, g_3$ , включённых в годоскоп, и поглотителей из свинца и алюминия. В работе используются черенковские счётчики направленного действия, представляющие собой люцитовый сосуд, наполненный дестиллированной водой, зачернённый снизу и рассматриваемый сверху фотоумножителем У. Эффективность счёт-



чика равна 900/0 для быстрых и-мезонов, движущихся снизу вверх, т. е. к фотоумножителю, и 0,4% для частиц, движущихся сверху вниз.

Эта установка и связанная с ней радиотехническая схема выделяют явления следующего типа. Заряженная нестабильная частица, зародившаяся в ядерном взаимодействии большой энергии в верхнем «генерирующем» слое свинца, пересекает сцинтилляционный счётчик S и тормозится в одном из черенковских счётчиков C или вблизи него. Затем она распадается, и если вторичная частица испущена вверх и обладает скоростью, превосходящей пороговую скорость черенковского счётчика, она регистрируется им. При этом счётчик остаётся нечувствительным к ливневым частицам, пронизывающим его в обратном направлении, сверху вниз. Интервал времени между срабатыванием счётчиков S и C измерялся с помощью 17-канальной, схемы измерения времени типа «хронотрона»<sup>11</sup>. Годоскопическая система счётчиков S<sub>1</sub>, S<sub>2</sub>, S<sub>3</sub> позволяла исключать из рассмотрения запаздывания, связанные с прохождением через установку ливневых частиц.

Пороговое значение скорости частицы, вызывающей срабатывание черенковского счётчика, проверено экспериментально: счётчик регистрируст частицы со скоростью  $v_c \gg 0.76$  с, что отвечает электронам, и-мезонам и  $\pi$ -мезонам с энергиями, большими 250 кэв, 50 Мэв и 70, Мэв, соответственно.

При наличии такого порога система, очевидно, не будет регистрировать заряженные  $\pi$ -мезоны, возникающие при распаде т-мезонов (1) или (2), так как максимальная энергия этих мезонов близка к 50 *Мэв*, т. е. меньше пороговой энергии. Однако  $\pi^0$ -мезоны, возникающие во второй ветви  $\tau$ -распада, не успеют из-за своего короткого времени жизни ( $10^{-15}$  сек.) уйти далеко от места остановки  $\tau$ -мезона и дадут  $\gamma$ -кванты, которые будут зарегистрированы черенковским счётчиком по вторичным электронам. Поэтому рассмотренная система, несомненно, чувствительна ко второму типу  $\tau$ -распада, который по последним данным <sup>3</sup> составляет заметную часть от основной ветви. Что касается распадов *К*-частиц на  $\mu$ - и  $\pi$ -мезоны или на электроны, то распады типа (4), (5) и (6) заведомо будут регистрироваться системой, а распады (3) булут регистрироваться в тех случаях, когда  $\mu$ -мезон приобретает при распаде достаточно большую энергию.



Рис. 2.

Результаты измерений приведены на рис. 2, где показана полученная кривая распада. По оси абсцисс отложено время в  $10^{-9}$  сек., по оси ординат число случаев распада, приходящихся на интервал времени в  $3,1\cdot10^{-9}$  сек. «Колокольная» часть кривой, со спадами, простирающимися в область положительных и отрицательных сдвигов, отвечает случайным сдвигам, обусловленным флуктуациями во времени появления импульсов в счётчиках S и C и сдвигами от ливневых частиц. Эти сдвиги, образующие фон измерений, были промерены отдельно и соответствующие данные приведены на рис. 2 пунктиром. Прямой участок на рис. 2 соответствует экспоненциальному распаду. Анализируя этот участок распадной кривой в предположении единственного времени распада, авторы получили для среднего времени жизни К-частиц значение:

$$T_K = (8,7+1,0) \, 10^{-9} \, \text{сек.}$$

Во второй группе рассматриваемых работ  $^{12}$ ,  $^{13}$  одновременно с измерением времени жизни заряженных *К*-частиц методом, близким к рассмотренному  $^{13}$ , производилось фотографирование следов этих частиц в камере Вильсона  $^{12}$  (высота 2850 *м*, Пик де Миди). Экспериментальная установка включала в себя (рис. 3; схема измерения времени на рисунке не



Рис. 3.

показана) многопластинную камеру Вильсона (6 свинцовых пластин толщиной по 1 см), в которой находился также черенковский счётчик  $C_2$  с фотоумножителем. Система управляющих счётчиков, расположенных над камерой, состояла из черенковского счётчика  $C_1$ , двух сцинтиляционных счётчиков ( $S_1$  — раствор терфенила в ксилоле,  $S_2$  — раствор терфенила в фенилциклогексане) и двух рядов гейгеровских счётчиков g. Черенковские счётчиков  $S_1$ ,  $S_2$ , g, не сопровождавшиеся импульсом от черенковского счётчико  $S_1$ ,  $S_2$ , g, не сопровождавшиеся импульсом от черенковского счётчика  $C_1$  (совпадения  $H = S_1 + S_2 + g - C_1$ ). Эти совпадения H, очевидно, вызывались тяжёлой частицей, прошедшей через всю систему и не создавшей (из-за своей малой скорости) сигнала в черенковском счётчике  $C_1$ . Черенковский счётчик  $C_1$  наполнялся дестиллированной водой. В работе <sup>14</sup> было показано, что критическая скорость для такого счётчика определяется соотношением  $M_0$   $c^2 \ge 6,8 R_0 M 36$ , где  $R_0$  — толщина слоя вещества между  $C_1$  и  $g_1$ , выраженная в  $c/cM^2$ . Частицы, масса которых меньше  $M_0$ , проходя через оком счётчика  $C_1$  и вызовут срабатывание счётчика  $C_1$ .  $R_0$  было выбрано таким, чтобы  $M_0 \ge 300 m_e$ . Таким образом,  $\mu$ - и  $\pi$ -мезоны, проходящие через систему, вызывали срабатывание счётчика  $C_1$  и не регистрировались системой, гогда как более тяжёлые частицы, если их скорость была меньше критической, счётчиком  $C_1$  не отмечались и давали совпадения H.

Расширение камеры управлялось совпадением  $H + C_2$ , происходившим в пределах разрешающего времени  $5 \cdot 10^{-6}$  сек. Критическая скорость для счётчика  $C_2$ , наполненного смесью равных объёмов глицерина и воды, была равна 0,71с и он срабатывал от электронов и  $\mu$ - и  $\pi$ -мезонов с энергиями, близкими к энергиям срабатывания счётчика в работе <sup>11</sup>. Таким образом, рассмотренная система была специально настроена на отбор одиночных, идущих без сопровождения другими частицами, медленных тяжёлых частиц с массой, большей 300  $m_e$ , испускающих после остановки в многопластинной камере Вильсона быстрые заряженные частицы или продукты аннигиляции. Такой метод отбсра тяжёлых частиц при работе с камерой Вильсона представляет большой интерес, так как существовавшие до сих пор установки отбирали проникающие ливни, в составе которых находили тяжёлые нестабильные частицы. Единственным исключением в этом отношении являлся масс-спектрометр Алиханяна и его сотрудников, который также

Амплитуда сигнала от счётчика  $C_2$  при совпадениях  $H + C_2$  записывалась с помощью катодного осциллографа, и при известной длине пути заряженной частицы в  $C_2$  могла быть мерой её скорости. Над всей установкой располагался не показанный на рис. З слой свинца (14,5 см) или парафина (80 см), служивший «генератором» тяжёлых мезонов. Основание генератороного слоя вещества отстояло от счётчика  $C_1$  на 80 см, чтобы ливневые частицы успевали разойтись. Этим увеличивлаеть вероятность попадания в систему одиночной тяжёлой частицы, идущей без сопровождения.

Система отбора регистрировала 67 (H+C) совпадений в сутки. Так как время восстановления камеры равно 5 минутам, то число производимых снимков несколько меньше, а именно, равно 56 в сутки. При этом только 0,1 снимка в сутки отвечает искомому эффекту: остановке в одной из пластин камеры тяжёлой частицы и выходу из этой пластины быстрой вторичной частицы, проходящей через счётчик  $C_2$ . Эскиз одного из таких случаев, представляющих собой типичные S-распады 7\*), приведён на рис. 4. Таким



Рис. 4.

образом,  $99,8^{0}/_{0}$  всех снимков представляют собой фон измерений, складывающийся из электронных ливней, не задевших счётчик C (19 снимков в сутки), медленных протонов, попадающих непосредственно на фотокатод или первый динод умножителя счётчика  $C_2$  и вызывающих, таким образом, импульс на его выходе (3 в суткк), одиночных частиц, проходящих через систему и не вызывающих срабатывания счётчика  $C_1$  из-за флуктуаций че-

\*) Тяжёлые нестабильные частицы, останавливающиеся в пластинах камеры Вильсона и испускающие вторичную заряженную частицу, называют S-частицами (от слова stopped); распады такого типа — S-распадами. ренковского свечения (10 снимков); кроме того, 21 снимок в сутки не связан с прохождением заряженной частицы через  $C_2$ , а объясняется наличием ү-лучей, сопровождающих ливни и создающих вторичные электроны в  $C_2$ , и 3 снимка в сутки вызваны медленными протонами, останавливающимися в пластинах камеры и вызывающими появление ү-квантов из возбуждённых ядер.

Результаты этого опыта сводятся к следующему. Всего за 2000 часов работы наблюдалось 8 частиц, остановившихся в свинцовых пластинах в хорошо освещённой части камеры Вильсона и испустивших вторичные заряженные частицы, попавшие в счётчик  $C_2$ . Вторичные частицы не размножаются и не рассеиваются заметным образом в свинцовых пластинах, откуда следует, что они не электроны. Не было обнаружено также и мягких электронных каскадов от  $\gamma$ -лучей, связанных с распадом, но малое число наблюдавшихся распадов не позволяет, разумеется, на этом основании отвергнуть возможные схемы распада (3) или (4). В трёх случаях пробег вторичных частиц оказался больше 60  $2/c^{3}$ , т. е. больше пробега  $\pi$ -мезонов, возникающих при распаде по схеме (4').

В принципе, как уже указывалось, по величине сигнала и по длине пути частицы в  $C_2$  можно определить её скорость. В действительности, такие измерения при статистически недостаточном материале имеют малую ценность из-за флуктуаций в величине сигнала в  $C_2$ . Однако авторы считают возможным произвести на основании своих измерений оценку среднего импульса вторичных частиц, предположив предварительно, что все они представляют собой монохроматические и-мезоны, т. е. что распад происходил по схеме (6). Полученное ими значение  $P_{\mu} = 275 \pm \frac{160}{60} M_{36}/c$  находится в согласии со сделанным предположением, так как импульс и-мезонов, возникающих при распаде частиц с массой около 970  $m_e$  по схеме (6) должен быть равен ~ 240  $M_{36}/c$ .

Представляет интерес сравнить поток K-частиц с потоком протонов. Авторы указывают, что на каждую K-частицу через их прибор проходит 1750 медленных протонов, останавливающихся в пластинах камеры. Если внести поправки, учитывающие малую геометрическую эффективность системы обнаружения вторичных заряженных частиц с помощью счётчика  $C_2$ , то одна K-частица приходится на 300 протонов.

Описанная установка чувствительна к антипротонам, аннигилирующим в свинцовых пластинах и дающим релятивистские продукты аннигиляции, проходящие через C<sub>2</sub>. Несмотря на то, что за 2000 часов работы установки через систему прошло 5.104 протонов, ни одного явления, похожего на аннигиляцию антипротона, зарегистрировано не было.

Как указывалось выше, в этом опыте производилось также измерение времени между моментами срабатывания счётчиков  $S_1$  и  $C_2$  для наблюдённых распадов <sup>13</sup>. После введения соответствующих поправок на время пролёта первичной и вторичной частиц из 8 полученных времён жизни можно статистическим методом получить «наиболее правдоподобное» время жизни К-частиц, разумеется, в предположении, что это однородная группа частиц, распадающихся по одной экспоненте. Полученное таким образом значение равно:

$$T_K = (15, 8^{+8,7}_{-4,0}) \times 10^{-9}$$
 сек.

Если включить в рассмотрение пять дополнительных расладов, обнаруженных в плохо освещённых частях камеры, то получим:

$$T_{K} = (11, 0^{+4,0}_{-2,4}) \times 10^{-9}$$
 сек.

Оба эти значения в пределах погрешности измерений согласуются с результатом предшествующей работы <sup>10</sup> и со всеми приведёнными выше оценками среднего времени жизни *K*-частиц.

В заключение сравним выход К-мезонов при использованном авторами методе отбора частиц с выходом тяжёлых мезонов в других методах. По данным Фаулера в грамме фотоэмульсии, помещённом под 30 см свинца; на высоте 3000 м обнаруживается 3.10<sup>-3</sup> тяжёлых мезонов в сутки. Бридж в своей многопластинной камере, управлявшейся проникающими ливнями, регистрировал 0,6·10<sup>-6</sup> S-частиц в сутки на грамм поглотителя (высота-3000 м). В настоящей работе регистрировалось около 1,4.10<sup>-6</sup> S-частиц на. грамм поглотителя в сутки, т. е., несмотря на то, что эти оценки носят весьма приближённый характер, видно, что новая система отбора оказалась значительно более эффективной, чем отбор по проникающим ливням. В то же время сравнение этих цифр с выходом нестабильных частиц в методефотоэмульсии говорит о возможности дальнейшего увеличения выхода тяжёлых нестабильных частиц при наблюдениях с камерами.

A. B.

## ЦИТИРОВАННАЯ ЛИТЕРАТУРА

- 1. I. A. Newth, Nuovo Cimento 11, № 2, Suppl. 290 (1954).
- 2. Bonetti, Levi Setti, B. Lockatelli, Nuovo Cimento 12, № 2, Suppl. 292 (1954).
- 3. Е. Å maldì, Е. Fabri и др., Nuovo Cimento 12, № 2, Suppl. 419 (1954).
- 4. В. Б. Берестецкий, ДАН **92**, № 3, 519 (1953).
- 5. А. И. Алиханян, А. Т. Дадаян и Н. В. Шостакович, ДАН 92, № 5, 693 (1952). 6. М. Menon, С. O'Ceallaigh Bagneres Congr. 7. Н. Bridge, Н. Courant и др., Nouvo Cimento 12, № 1, 81 (1954).

- 8. С. Dahanayake, P. Francois и др., Phil Mag. 45, № 370, 1219 (1954). 9. R. Armenteros, B. Cregory и др., Nuovo Cimento 12, № 2, Suppl.,
- 324 (1954).
- 10. L. Mezzetti, J. Keuffel, Phys. Rev. 95, № 3, 858 (1954).
- 11. I. W. Keuffel, Rev. Sci. Istr. 20, 197 (1949).
- 12. P. Barker, D. Binnie и др., Phil. Mag. 46, 300 (1955).
- 13. Р. Barker, D. Binnie и др., Phil. Mag. 46, 307 (1955).
- 14. T. Duerden, B. Hyams, Phil. Mag. 40, 717 (1952).