Работа 7.1

Измерение углового распределения жесткой компоненты космического излучения Селюгин Михаил, 876

1 Теория вопроса

Космические лучи — это стабильные частицы и ядра атомов, зародившиеся и ускоренные до больших энергий вне Земли, изотропно падающие на границу земной атмосферы (первичное космическое излучение), а также различные частицы, рожденные ими при взаимодействии с ядрами атомов воздуха (вторичное космическое излучение).

Первичное космическое излучение — протоны (90%) и α частицы (10%). Для протонов сечение взаимодействия с ядрами атомов, содержащихся в воздухе, близко к геометрическому и равняется

$$\sigma_{p~air} \simeq \pi R^2 = \pi (R_0 A^{\frac{1}{3}}) = 300$$
мб

Тогда слой атмосферы при таких сечениях есть $8 \div 12$ свободных пробегов протонов.

Вторичные частицы включают в себя пионы, каоны и гипероны. Для пиона время жизни $au_0=2,5\cdot 10^{-8}$ и схема распада

$$\pi^{\pm} \to \mu^{\pm} + \nu$$

Но также возможно взаимодействие с ядрами атомов воздуха. Какое из двух событий произойдет зависит от плотности атмосферы.

Пробег для распада:

$$L_{\text{pacm}} = \beta c \tau_0 \gamma = \frac{c \tau_0 E_{\pi}}{m_{\pi} c^2}$$

А для взаимодействия:

$$L_{\text{\tiny B3}} = \frac{1}{\sigma_{\pi~air}n} = \frac{A}{\sigma_{\pi~air}\rho N},~\sigma_{\pi~air} \simeq \frac{2}{3}\sigma_{p~air} \simeq 200 \text{M} 6$$

Тогда вероятность взаимодействия равна вероятности распада при

$$E_{\pi} = \frac{Am_{\pi}c^2}{\sigma_{\pi \ air}\rho Nc\tau_0}$$

Мюоны же преимущественно вызывают ионизацию воздуха. Для прохождения всей атмосферы энергия должна составлять порядка 2Γ эВ. Распад мюона происходит со временем жизни $\tau_0 = 2 \cdot 10^{-6}$ по каналам:

$$\mu^+ \to e^+ + \widetilde{\nu}_e + \nu_\mu, \ \mu^- \to e^- + \widetilde{\nu}_\mu + \nu_e$$

Время жизни увеличивается $\tau=\tau_0\gamma$. При этом распадный пробег мюона с энергией 2Γ эВ есть

$$L_{\rm pacn} = \beta c \tau_0 \gamma \approx 12 km$$

Также в сильных взаимодействиях рождаются нейтральные пионы, распадающиеся на два гамма-кванта. Их время жизни мало и они не успевают взаимодействовать с атомными ядрами. Гамма кванты же в поле атомных ядер рождают электрон-позитронные пары.

Процесс продолжается лавинообразно и один нейтральный пион может дать начало лавине, число частиц в которой достигает 10^5 . Как следтсвие одна частица с энергией 10^{20} эВ дает на уровне моря лавину с числом частиц порядка 10^{10} .

Исследования показывают, что интенсивность распределения космических лучей резко зависит от направления, увеличиваясь при переходе к вертикальному. При этом по вертикали мюоны проходят порядка $L_0 \simeq 15 km$. Тогда

$$\Delta L = L_0(\frac{1}{\cos \theta} - 1)$$

$$P(\Delta L) = 1 - \exp(-\Delta L/L_{\text{pacm}}), L_{\text{pacm}} = c\tau$$

А также число дошедших мюонов уменьшается за счет поглощения в веществе по закону

$$P_1(\theta) \propto (\cos \theta)^{1.6}$$

А из-за распада мюонов

$$P_2(\theta) = \exp(-L(\theta)/L)$$

Тогда отношение числа мюонов, идущих под зенитным углом θ , к числу вертикально падающих есть

$$\frac{N(\theta)}{N(0)} = \frac{P_1(\theta)P_2(\theta)}{P_1(0)P_2(0)} = (\cos\theta)^{1.6} \frac{e^{-L(\theta)/L}}{e^{-L(0)/L}}$$

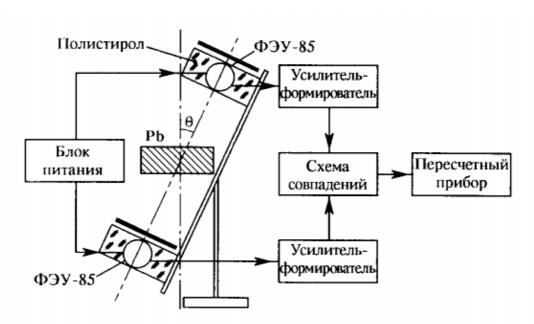
Учитывая $L(\theta) = L_0/\cos\theta$, получаем оценку на время жизни τ_0 .

2 Экспериментальная установка

Установка регистрирует те частицы, которые летят внутри обозначенного телесного угла. Схема регистрирует истинные и случайные совпадения.

Число случайных совпадений $N=2\tau N_1N_2$, где N_1,N_2 — число импульсов за единицу времени от каждого счетчика.

Величину разрешающего времени стараются максимально уменьшить. Для данной геометрии $\tau \simeq (1 \div 2) \cdot 10^{-6} {\rm c}$.



Р и с. 1. Схема установки для изучения углового распределения жесткой компоненты космических лучей

3 Результаты измерений

- 1. Измерение угловой зависимости интенсивности жесткой компоненты.
- 2. Оценка времени жизни мюона.

4 Обработка результатов

- 1. Для обработки результатов введем следующие обозначения:
 - θ угол наклона телескопа;
 - N показания счетчика;
 - I_{Φ} частота фонового излучения;
 - I_{Π} частота двойных совпадений;
 - \bullet I частота двойных совпадений с учетом фона.

Внесем данные в таблицу.

θ, grad	In(cosθ)	t, c	N, частиц	I _ф , Гц	I _п , Гц	I, Гц	I/I ₀	In(I/I ₀₎
0	0,000	600	390	0,035	0,650	0,615	1,000	0,000
10	-0,015	600	318	0,035	0,530	0,495	0,805	-0,217
30	-0,144	600	219	0,035	0,365	0,330	0,537	-0,623
45	-0,347	600	159	0,035	0,265	0,230	0,374	-0,984
70	-1,073	600	65	0,035	0,108	0,073	0,119	-2,127

Таблица 1. Данные для получения зависимости частоты двойных совпадений от угла наклона телескопа с учетом фонового излучения.

2. Оценка фона

Проведем оценку фонового излучения исходя из показателей счетчика при угле наклона телескопа $\theta=90^\circ$ и получим

$$I_{\Phi} = 0,035 \pm 0,002 \ (\varepsilon = 5\%)$$



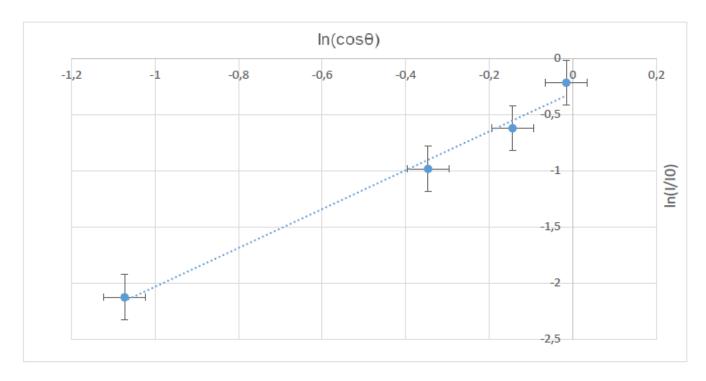


Рис. 1. График зависимости частоты двойных совпадений I от угла наклона телескопа в логарифмическом масштабе - In(I/I0) от In(cosθ)

Теоретически была выведена зависимость

$$I = I_0 \cos^n \theta$$

В логарифмическом масштабе угол наклона как раз равняется показателю степени n. С помощью МНК был определен угол наклона линии тренда

$$n = 1,71 \pm 0,07 \ (\varepsilon = 4\%)$$

4. Оценка числа случайных совпадений Число случайных совпадений определяется формулой

$$I_{rand} = 2\tau I_1 I_2 = 2\tau \frac{N_1 N_2}{T^2}$$

Для проведенного эксперимента $\tau=10^{-7}c,\ T=300c,\ N_1=3175,\ N_2=2961.$

Отсюда, $I_{rand} \approx 2 \cdot 10^{-5}$, что на несколько порядков меньше величины измеряемых в эксперименте двойных сопадений.

5. Оценка времени жизни мюона

Из теории время жизни мюона:

$$\tau_0 = \frac{L_0(\cos \theta - 1)}{\cos \theta (\ln \frac{N(\theta)}{N(0)} - 1, 6 \ln \cos \theta)} \cdot \frac{m_\mu c^2}{\beta c E_\mu}$$

Проведем оценку для 45°, учитывая табличные значения полной энергии, энергии покоя и величины свободного пробега мюона.

$$\tau_0 = 6, 2 \pm 0, 6$$
mkc ($\varepsilon = 8\%$)

6. Оценка погрешностей

1. Для построения графика.

 $\delta\theta=1^\circ$ - погрешность измерения угла наклона. Тогда систематическая погрешность $\delta(\ln\cos\theta)=\tan\theta\cdot\delta\theta\leq0.05$. Исходя из этого, возьмем погрешность по оси абсцисс равной 0,05

Случайную погрешность измерения фона находим из того, что счетчик при $\theta=90^\circ$ зафиксировал N=21 двойное совпадение

$$\varepsilon_{I_{\Phi}} = \frac{1}{21} \approx 0,05$$

Тогда возьмем $\varepsilon_I=5\%$ и рассчитаем погрешность по оси ординат как

$$\varepsilon_{\frac{I}{I_0}} = \sqrt{\varepsilon_I + \varepsilon_{I_0}} = \sqrt{2\varepsilon_I} \approx 7\% \Rightarrow \delta \frac{I}{I_0} \le 0,07$$

$$\delta(\ln \frac{I}{I_0}) = \delta \frac{I}{I_0} \frac{I_0}{I} \le 0,2$$

2. Для оценки времени жизни мюона.

Воспользуемся приведенными выше выкладками и рассчитаем погрешности $\delta(\ln\frac{I}{I_0})$, $\delta(\ln\cos\theta)$ в точке $\theta=60^\circ$.

$$\delta(\ln\frac{I}{I_0}) = 0,06$$

$$\delta(\ln\cos\theta) = 0,03$$

Тогда для их суммы $\delta_+=0,11,\ \varepsilon_+=5\%$ и для итоговой погрешности получаем

$$\varepsilon_{\tau} = \sqrt{2\varepsilon_{\cos}^2 + \varepsilon_{+}^2} \approx 10\%$$

5 Вывод

В данной работе было изучено угловое распределение компоненты космического излучения. Теоретически была предсказана зависимость $I = I_0 \cos^n \theta$, а в ходе эксперимента был также получен показатель $n = 1,71 \pm 0,07$. Причем точки с хорошей точностью легли на прямую, хотя не производилось отсеивания мягкой компоненты космического излучения. Из этого можно сделать вывод, что в условиях эксперимента вклад мягкой компоненты незначителен. Также была проведена оценка вклада случайных совпадений и было получено, что он на порядок меньше величины фиксируемых двойных совпадений.

На последнем этапе работы было оценено время жизни мюона: $\tau_0 = 6, 2 \pm 0, 6$ мкс. Результат по порядку величины совпал с табличным значением.