

В. В. ГУЖАВИН

### О ФУНКЦИИ УГЛОВОГО РАСПРЕДЕЛЕНИЯ ПОЛНОГО ЧИСЛА ЧАСТИЦ ОКОЛО ОСИ КАСКАДНОГО ЛИВНЯ

Получено аналитическое выражение функции углового распределения частиц с энергией  $E > 0$  в каскадном ливне около его оси.

При анализе ряда экспериментов в области космических лучей часто бывает важным знать функцию углового распределения полного числа электронов и фотонов в каскадном ливне около его оси. Полное решение угловой задачи в каскадном ливне в приближении многократного рассеяния без учета ионизационных потерь было дано в работе [1]. В этой работе были получены функции углового распределения каскадных частиц с энергиями  $E$  выше  $\beta$ , где  $\beta$  — критическая энергия данного вещества [2]. При детальном анализе экспериментальных данных возникает вопрос, насколько сильно учет частиц с энергиями меньше  $\beta$  изменит угловое распределение каскадных частиц около оси ливня. Для решения этой задачи необходимо учесть ионизационные потери. В данной работе мы рассмотрим функцию углового распределения около оси ливня для полного числа частиц с энергией  $E > 0$ , т. е. включим в рассмотрение ионизационные потери.

Пусть  $N_p(E_0, E, t, \theta)$  — функция распределения электронов с энергией выше  $E$  по углу  $\theta$  отклонения от оси ливня на глубине  $t$  (измеряемой в лавинных единицах) в ливне вызванном первичным электроном с энергией  $E_0$ . Согласно работе [3] эту функцию можно записать в виде

$$N_p(E_0, E, t, \theta) = -\frac{1}{8\pi^2 i} \int_{-i\infty}^{+i\infty} \int \int \frac{ds dp dq}{s + 2p + q} \left(\frac{E_0}{E}\right)^s \left(\frac{E}{E_s}\right)^2 \left(\frac{\beta}{E}\right)^q \left(\frac{E^2 \theta^2}{E_s^2}\right)^{-p-1} \times \\ \times \Gamma(p+1) \Gamma(-q) M_1(p, q, s, t). \quad (1)$$

Здесь  $s, p, q$  — комплексные переменные, путь интегрирования — линия, параллельная мнимой оси и лежащая справа от всех полюсов,  $E_s = 21 \text{ Мэв}$ ,  $\Gamma(p+1)$  и  $\Gamma(-q)$  — гамма-функции. Функция  $M_1(p, q, s, t)$  удовлетворяет уравнению

$$\left\{ \partial^2 / \partial t^2 + [A(s + 2p + q) + \sigma_0] \partial / \partial t + A(s + 2p + q) \sigma_0 - \right. \\ \left. - B(s + 2p + q) C(s + 2p + q) \right\} M_1(p, q, s, t) = \\ = (\partial / \partial t + \sigma_0) \{ p M_1(p-1, q, s, t) + (s + 2p + q) q M_1(p, q-1, s, t) \}. \quad (2)$$

Явные выражения и значения функций  $A(s + 2p + q)$ ,  $B(s + 2p + q)$ ,  $C(s + 2p + q)$  даны в [2],  $\sigma_0 = 0,773$ . В случае  $E \rightarrow 0$  интеграл по  $q$  равен вычетам подынтегрального выражения при  $q = -s - 2p$ ; интеграл по  $p$  следует брать как сумму вычетов при  $s + 2p = -n$ , где  $n$  — целое число, т. е. при  $p = -(n + s)/2$ . Вычислив интегралы по  $q$  и по  $p$ , получаем

$$N_p(E_0, 0, t, \theta) = \frac{1}{4\pi^2 i} \sum_{n=0}^{\infty} \int_{-i\infty}^{+i\infty} ds \left(\frac{E_0}{\beta}\right)^s \left(\frac{\beta}{E_s}\right)^2 \left(\frac{\beta\theta}{E_s}\right)^{s+n-2} \frac{(-1)^n}{\Gamma(n+1)} \times \\ \times \Gamma\left(-\frac{n+s}{2} + 1\right) M_1\left(-\frac{n+s}{2}, n, s, t\right). \quad (3)$$

Для произвольных  $n$  вычисление функции  $M_1\left(-\frac{n+s}{2}, n, s, t\right)$  затруднительно. Однако в интересующем нас случае  $\beta\theta/E_s \ll 1$ , т. е. около оси каскадного ливня, функция  $N_p(E_0, 0, t, \theta)$  вычисляется сравнительно легко, так как в этом случае всеми вычетами, кроме вычета при  $n = 0$ , можно пренебречь, поскольку  $n$ -й вычет  $\sim (E_0/E_s)^n$  (аналогичное приближение было сделано в [3]). Следовательно, при  $\beta\theta/E_s \ll 1$  имеем

$$N_p(E_0, 0, t, \theta) |_{\beta\theta/E_s \ll 1} = \frac{1}{4\pi^2 i} \int_{-i\infty}^{+i\infty} ds \left(\frac{E_0}{\beta}\right)^s \left(\frac{\beta}{E_s}\right)^2 \left(\frac{\beta\theta}{E_s}\right)^{s-2} \times \\ \times \Gamma\left(-\frac{s}{2} + 1\right) M_1\left(-\frac{s}{2}, 0, s, t\right). \quad (4)$$

Решение уравнения (2) для  $p = -s/2$ ,  $q = 0$  можно получить в виде бесконечного произведения функций, выражающихся через функцию  $\psi$  [2]. Используя замену  $\psi$  на  $\psi_0$  [2], можно найти аналитическое выражение значения бесконечного произведения и представить полученное решение в виде

$$M_1(-s/2, 0, s, t) = H_1(s) \{f[\lambda_1(s)]\}^{s/2} e^{\lambda_1(s)t} / \Gamma(s/2 + 1), \quad (5)$$

где  $H_1(s)$ ,  $\lambda_1(s)$  — табулированные функции [2], а  $f[\lambda_1(s)] = -s\lambda_1'(s)/H_1(s)$ . Подставляя (5) в (4) и вычисляя интеграл по  $s$  методом перевала без учета зависимости  $s(\theta)$ , получаем функцию  $N_p(E_0, 0, t, \theta)$  при  $\beta\theta/E_s \ll 1$  для случая  $E_0 = \infty$  в виде

$$N_p(E_0, 0, t, \theta) |_{\beta\theta/E_s \ll 1} = \frac{H_1(s) \exp\{ys + \lambda_1(s)t\} \Gamma(-s/2 + 1) z^s}{s \sqrt{2\pi\lambda_1''(s)} t 2\pi\theta^2 \Gamma(s/2) 2^{s-1}}, \quad (6)$$

где  $z = \beta\theta/p$ ;  $p = E_s/2 \sqrt{f(\lambda_1)}$ ;  $y = \ln(E_0/\beta)$ . Величины  $y$ ,  $s$  и  $t$  связаны соотношением  $y + \lambda_1'(s)t = 0$ . Если в (4) вычислять интеграл по  $s$  с учетом зависимости  $s$  от  $\theta$ , т. е. для случая  $E_0 \neq \infty$ , то получим выражение

$$N_p(E_0 \neq \infty, 0, t, \theta) |_{\beta\theta/E_s \ll 1} = \\ = \frac{H_1(s) \exp\{ys + \lambda_1(s)t\} \Gamma(-s/2 + 1) z^{s/2-1}}{s \sqrt{2\pi\{\lambda_1''(s)t - (d/ds)[(1/2)\psi(1-s/2) - 1/(2-s)]} 2\pi\theta^2 \Gamma(s/2)}, \quad (7)$$

где величины  $y$ ,  $s$  и  $t$  связаны соотношением  $y + \lambda_1'(s)t + \ln z - (1/2) \ln 2 - (1/2)\psi(1-s/2) + 1/(2-s) = 0$ ;  $\psi(x) = (d/dx) \ln \Gamma(x+1)$ . Формулы (6) и (7), которые дают окончательное решение задачи с учетом ионизационных потерь, отличаются от аналогичных формул для функции  $N_p(E_0, E, t, \theta)$ ,

полученной в [1] без учета ионизационных потерь, заменой  $E$  на  $\beta$ . При заданных значениях  $E_0$  и  $t$  такая замена  $E$  на  $\beta$  приводит к уменьшению соответствующего значения параметра  $s$ , что, в свою очередь, изменяет форму функции углового распределения и увеличивает полное число рассматриваемых частиц. Аналогичные результаты получаются и для функции углового распределения фотонов.

В заключение автор выражает глубокую благодарность И. П. Иваненко за ценные советы и обсуждение результатов работы.

#### ЛИТЕРАТУРА

1. Гужавин В. В., Иваненко И. П. ЖЭТФ, 40, 1682, 1961.
2. Беленький С. З. Лавинные процессы в космических лучах. Гостехиздат, 1946.
3. Nishimura F. Kamata K. Suppl. Progr. Theor. Phys., 6, 93, 1958.

Поступила в редакцию  
27. 9 1961 г.

НИИЯФ