

ПРОХОЖДЕНИЕ КОСМИЧЕСКИХ ЛУЧЕЙ ЧЕРЕЗ МАТЕРИЮ

Л. В. Мысовский, Ленинград

Введение

Вопрос о природе космических лучей тесно связан с вопросом о прохождении через материальную среду быстрых протонов, быстрых электронов и квантов с большой энергией. Изучая α -, β - и γ -лучи радиоактивных элементов, мы можем отчасти путем экстраполяции, а отчасти путем теоретических вычислений получить представление о том, как должны себя вести корпускулы и фотоны с энергией в десятки и сотни миллионов вольт. Прежде чем перейти к подробному теоретическому разбору затронутого нами вопроса о прохождении космических лучей через материю, вспомним, что основная величина, характеризующая прохождение пучка через материальную среду, — коэффициент поглощения μ , может быть представлена с достаточной полнотой формулой

$$\mu = -\frac{1}{I} \frac{dI}{dx} \quad (1)$$

лишь в самых простых случаях. Из этой формулы, как известно, может быть, например, вычислен коэффициент μ для параллельного однородного пучка, поглощаемого одинаково на всем протяжении его пути. Мы получим уже гораздо более общее выражение для коэффициента поглощения, если положим, что интенсивность параллельного пучка $I = Ze$, где Z — число корпускул или фотонов в луче, а e энергия, которой обладает один фотон или одна корпускула. Коэффициент поглощения μ для пучка $I = Ze$ может быть теперь написан в следующем виде:

$$\mu = -\frac{1}{I} \frac{dI}{dx} = -\frac{1}{Ze} \frac{d}{dx} (Ze) = -\frac{1}{Z} \left(e \frac{dZ}{dx} + Z \frac{de}{dx} \right)$$

или

$$\mu = -\left(\frac{1}{Z} \frac{dZ}{dx} + \frac{1}{e} \frac{de}{dx} \right).$$

Мы видим, что в этом случае поглощение может идти двумя путями. Первый путь — это уменьшение числа элементов пучка Z . Второй путь — это уменьшение энергии каждого элемента e .

В соответствии с этим мы получаем и два коэффициента поглощения:

$$\mu_1 = -\frac{1}{Z} \frac{dZ}{dx}$$

$$\mu_2 = -\frac{1}{\varepsilon} \frac{d\varepsilon}{dx}.$$

Пучок α -лучей радиоактивного вещества поглощается главным образом путем постепенной потери энергии каждой отдельной α -частицей. Лишь ничтожное количество α -частиц рассеивается на большой угол и выходит за пределы пучка. Отсюда и основное свойство α -частиц — определенный пробег при данной начальной скорости. Наоборот, γ -лучи поглощаются главным образом по показательному закону (фотоэффект или Комптон-эффект). В случае β -лучей мы одновременно встречаемся с двумя родами поглощения. Часть энергии β -лучей теряется постепенно на понижение вдоль пути, а другая часть идет на образование вторичных электронов, движущихся, в свою очередь, с большой скоростью. Таким образом наиболее сложным оказывается изучение поглощения быстрых электронов и несколько менее сложным — поглощения фотонов. Теоретическому рассмотрению поглощения электронов и фотонов с энергией космических лучей была посвящена Гейзенбергом специальная статья. Основные положения этой статьи мы и рассмотрим в настоящем обзоре.

I. ПРОХОЖДЕНИЕ ЧЕРЕЗ МАТЕРИЮ БЫСТРЫХ ЭЛЕКТРОНОВ

Гейзенберг рассматривает лишь электроны с энергией E , которая много больше mc^2 :

$$E \gg mc^2. \quad (1)$$

Прежде всего он останавливается на поглощении электронов путем потери энергии, или, как иногда говорят в этом случае, на торможении электрона.

а) Торможение быстрых электронов

Пусть электрон, скорость которого весьма близка к скорости света и равна v , движется по оси x (рис. 1). Из теории прохождения β -лучей через материю известно, что покоящийся свободный электрон, находящийся от пути быстрого электрона на расстоянии y , получит импульс

$$p_y = \frac{2e^2}{vy} \quad (2)$$

и энергию ε , равную

$$\varepsilon = \frac{1}{2} \frac{2e^4}{mc^2 y^2}. \quad (3)$$

В соответствии с этим мы получаем и два коэффициента поглощения:

$$\mu_1 = -\frac{1}{Z} \frac{dZ}{dx}$$

и

$$\mu_2 = -\frac{1}{\varepsilon} \frac{d\varepsilon}{dx}.$$

Пучок α -лучей радиоактивного вещества поглощается главным образом путем постепенной потери энергии каждой отдельной α -частицей. Лишь ничтожное количество α -частиц рассеивается на большой угол и выходит за пределы пучка. Отсюда и основное свойство α -частиц — определенный пробег при данной начальной скорости. Наоборот, γ -лучи поглощаются главным образом по показательному закону (фотоэффект или Комптон-эффект). В случае β -лучей мы одновременно встречаемся с двумя родами поглощения. Часть энергии β -лучей теряется постепенно на ионизацию вдоль пути, а другая часть идет на образование вторичных электронов, движущихся, в свою очередь, с большой скоростью. Таким образом наиболее сложным оказывается изучение поглощения быстрых электронов и несколько менее сложным — поглощения фотонов. Теоретическому рассмотрению поглощения электронов и фотонов с энергией космических лучей была посвящена Гейзенбергом специальная статья. Основные положения этой статьи мы и рассмотрим в настоящем обзоре.

1. ПРОХОЖДЕНИЕ ЧЕРЕЗ МАТЕРИЮ БЫСТРЫХ ЭЛЕКТРОНОВ

Гейзенберг рассматривает лишь электроны с энергией E , которая много больше mc^2 :

$$E \gg mc^2. \quad (1)$$

Прежде всего он останавливается на поглощении электронов путем потери энергии, или, как иногда говорят в этом случае, на торможении электрона.

а) Торможение быстрых электронов

Пусть электрон, скорость которого весьма близка к скорости света и равна v , движется по оси x (рис. 1). Из теории прохождения β -лучей через материю известно, что покоящийся свободный электрон, находящийся от пути быстрого электрона на расстоянии y , получит импульс

$$p_y = \frac{2e^2}{ry} \quad (2)$$

и энергию ε , равную

$$\varepsilon = \frac{2e^4}{mc^2 y^2}. \quad (3)$$

Найдем теперь выражение для энергии, теряемой первичным электроном на единице длины пути. Выразим сначала эту энергию через y . Чтобы получить ее, очевидно, нужно умножить число столкновений (7) на ε :

$$\frac{\Delta E}{\Delta x} = - \int 2\pi y dy N \cdot \varepsilon.$$

Заменяя ε его выражением в зависимости от y на основании формулы (3), имеем:

$$\frac{\Delta E}{\Delta x} = \frac{4\pi e^4 N}{mc^2} \int \frac{dy}{y} = - \frac{4\pi e^4 N}{mc^2} \ln \frac{Y_{\max}}{Y_{\min}}.$$

Мы можем, однако, выразить $\frac{\Delta E}{\Delta x}$ не через y , а через ε , если воспользуемся вместо (7) формулой (8):

$$\frac{\Delta E \varepsilon}{\Delta x} = \frac{2\pi N e^4}{mc^2} \cdot \frac{\Delta \varepsilon}{\varepsilon^2} \cdot \varepsilon = \frac{2\pi e^4 N}{mc^2} \int \frac{d\varepsilon}{\varepsilon} = \frac{2\pi e^4 N}{mc^2} \ln \frac{\varepsilon_{\min}}{\varepsilon_{\max}}. \quad (10)$$

Очевидно, что энергия ε_{\max} , которая может быть отдана, равна всему запасу энергии первичного электрона, т. е. E . Следовательно:

$$\varepsilon_{\max} = E.$$

Отсюда на основании (3):

$$y_{\min} = \frac{c^2}{mc^2} \sqrt{\frac{2mc^2}{E}}.$$

Минимальная энергия ε_{\min} может быть определена из условия, данного Бором и заключающегося в том, что продолжительность удара

$$\tau = \frac{Y}{c} \frac{mc^2}{E}$$

должна быть мала по сравнению с собственным периодом электрона

$$T = \frac{h}{E_a}.$$

E_a можно рассматривать как ионизирующий потенциал для данного вторичного электрона.

Максимальное значение y найдем из уравнения, полученного путем приравнения τ и T :

$$\frac{y_{\max}}{c} \cdot \frac{mc^2}{E} = \frac{h}{E_a}.$$

Отсюда для y_{\max} находим:

$$y_{\max} = \frac{E}{E_a} \cdot \frac{h}{mc}.$$

Зная y_{\max} , мы при помощи (3) найдем и ε_{\min} :

$$\varepsilon_{\min} = \frac{2e^4}{mc^2 y_{\max}^2} = 2 \left(\frac{e^2}{hc} \frac{E_a}{E} \right)^2 \cdot mc^2.$$

Подставив ε_{\min} и ε_{\max} в формулу (10), получим окончательное выражение для торможения первичного электрона:

$$\frac{dE}{dx} = \frac{2\pi e^4 N}{mc^2} \ln \frac{\varepsilon_{\max}}{\varepsilon_{\min}} = \frac{4\pi e^4 N}{mc^2} \ln \frac{E}{E_a} \sqrt{\frac{E}{2mc^2}} \cdot \frac{hc}{e^2} \quad (11)$$

Так как различные электроны в атоме обладают различными ионизационными потенциалами, то для формулы (11) необходимо найти соответствующее среднее значение. Прежде чем сделать это, Гейзенберг вводит на основании вычислений Бете и Блоха в эту формулу поправку в виде добавочного коэффициента $2e^2 \cdot hc$ под знаком логарифма. Нетрудно видеть, что тогда логарифм будет иметь такой вид:

$$\ln \frac{2E}{E_a} \sqrt{\frac{E}{2mc^2}} \quad (11a)$$

Для того чтобы получить полное торможение электрона, нужно величину (11a) просуммировать по всем электронам атома. Заметим, что при этом нужно принять во внимание также и электроны внутри ядра, Гейзенберг разбивает электроны в одном атоме с порядковым номером Z_a на три группы, причем

ТАБЛИЦА 1

	Внеядерные электроны	«Свободные» ядерные электроны	Электроны в частицах
Количество	Z_a	$\frac{Z_k - Z_a}{2}$	$\frac{Z_a + Z_k}{2}$
E_a	$Z_a \cdot Rh$	$2mc^2$	$30mc^2$

электрону каждой группы приписывает некоторую среднюю энергию. Для иллюстраций его предположений может служить табл. 1.

В этой таблице Z_a обозначает порядковый номер элемента, Z_k — число ядерных электронов.

E_a — среднее значение энергии, Rh — энергия атома водорода. Как это видно из таблицы, Гейзенберг приписывает каждому внешнему электрону энергию Rh , каждому «свободному» ядерному электрону энергию mc^2 и каждому электрону в α -частице энергию $80mc^2$. Опуская промежуточные расчеты, приведем окончательный результат, полученный Гейзенбергом:

$$\frac{dE}{dx} = \frac{4\pi e^4 s L}{mc^2} B, \quad (12)$$

где s — удельный вес среды, L — логамидово число и

$$B = 0,35 + 2,303 \cdot \left\{ \frac{Z_a}{Z_a + Z_k} (4,876 - \lg_{10} Z_a) + \lg_{10} \frac{E}{2mc^2} + \frac{1}{2} \lg_{10} \frac{E}{15mc^2} \right\}.$$

На основании (11) и (12) может быть вычислен и пробег h первичного электрона. Он оказывается с некоторым приближением равным

$$R = \frac{E}{mc^2} (4\pi s L \left(\frac{v^2}{mc^2}\right)^2 B)^{-1} = \frac{E}{mc^2} \cdot \frac{1,67}{s \cdot B} \text{ см.} \quad (13)$$

В табл. 2 приведены вычисленные на основании формулы (13) пробеги в воде и свинце для различных величин E/mc^2 .

ТАБЛИЦА 2

$\frac{E}{mc^2}$	0	20	100	1000	5000	10000	20000
$R_{H_2O} \text{ (см.)}$	0	4,4	16	123	520	976	1840
R_{Pb}	0	0,55	1,88	13	54	99	185

По мнению Гейзенберга даже для самых больших значений E/mc^2 значения, даваемые формулой (13), не могут отличаться от действительных больше, чем на множитель 2, если только не принять во внимание еще каких-либо неизвестных явлений.

б) Рассеяние быстрых электронов

Кроме постепенного торможения при прохождении электронов через материю, наблюдается также и их рассеяние. Если отклонения от пути происходят довольно часто, то пробег электрона может оказаться гораздо меньше вычисленного по формуле (13). В случае многократного рассеяния, как показал Боте, можно говорить о показательном законе поглощения. Для вычисления среднего пробега рассеяния R_s Гейзенберг пользуется формулой:

$$\frac{1}{\alpha} = R_s = \left(\frac{E}{mc^2}\right)^2 \cdot \frac{Z_a + Z_k}{s Z a^2} : 0,81 \text{ см.} \quad (14)$$

Здесь α — коэффициент поглощения. Численные значения R_s для свинца и воды приведены в табл. 3.

ТАБЛИЦА 3

$\frac{E}{mc^2}$	0	20	100	1000	5000	10 000
$R_s \text{ вода (см.)}$	0	35	870	$8,7 \cdot 10^4$	$2,2 \cdot 10^6$	$8,7 \cdot 10^6$
$R_s \text{ свинец}$	0	0,34	8,4	840	$2,1 \cdot 10^4$	$8,4 \cdot 10^4$

В действительности при прохождении первичного электрона через материальную среду имеют место оба явления — и тормо-

женне и рассеяние. Учитывая это обстоятельство, Гейзенберг вводит величину эффективного рассеяния R_{eff} , связанного с R_s и R приближенной формулой:

$$R_{eff} = R_s \left(1 - \frac{R_{eff}}{R}\right)^2. \quad (15)$$

В табл. 4 приведены значения R_{eff} , вычисленные по этой формуле для воды и свинца.

ТАБЛИЦА 4

$\frac{R}{mc^2}$	0	20	100	1000	5000	10 000	20 000
$R_{eff} \text{H}_2\text{O} \dots$	0	3,1	14,2	118	510	970	1830
$R_{eff} \text{Pb} \dots$	0	0,165	1,18	11,5	51	97	182

Из сравнения данных табл. 2, 3 и 4 можно видеть, что величина R_{eff} для быстрых электронов совпадает с R , наоборот, для медленных электронов,двигающихся сквозь среду с малым атомным весом R_{eff} , обуславливается, главным образом, рассеянием, а не торможением. Непосредственно с этим связано и то обстоятельство, что, пройдя поглощающий экран, медленные электроны сильно отклоняются от своего пути, а быстрые — весьма мало.

в) Распределение вторичных электронов

Так как распределение вторичных электронов по углам чрезвычайно важно для изучения космических лучей, то Гейзенберг рассматривает этот вопрос отдельно. Пусть на 1 см^2 поглощающей плоскости в перпендикулярном направлении падает ε первичных электронов в 1 сек. Обозначим первоначальную энергию падающего электрона через ε_0 . Спрашивается, каково будет число вторичных электронов с энергией между ε и $\varepsilon + \Delta\varepsilon$? Так как для нас наиболее интересны быстрые электроны, то мы можем принять, что они будут отклонены от первичных лишь на небольшой угол.

Предположим, что энергия ε пропорциональна R_{eff} . Тогда, если вторичный электрон, обладая энергией ε , прошел путь x после своего возникновения, его энергия в момент возникновения будет равна

$$\varepsilon \left(1 + \frac{x}{R_{eff}(\varepsilon)}\right).$$

Число электронов с энергией между ε и $\varepsilon + \Delta\varepsilon$ и возникших на пути между x и $x + \Delta x$ будет:

$$\frac{2\pi e^4 N \Delta x}{mc^2} \cdot \frac{\Delta\varepsilon}{\varepsilon^2 \left(1 + \frac{x}{R_{eff}(\varepsilon)}\right)}.$$

Максимальное значение x найдется из условия

$$\varepsilon_0 \left(1 + \frac{x_{\max}}{R_{eff}(\varepsilon_0)} \right) = E,$$

откуда

$$x_{\max} = R_{eff}(\varepsilon_0) \frac{E - \varepsilon_0}{\varepsilon_0}.$$

Полное число Δz_1 вторичных электронов с энергией между ε и $\varepsilon + \Delta \varepsilon$ найдется путем интегрирования по x от 0 до x_{\max} . Таким образом имеем:

$$\Delta z_1 = s \frac{2\pi N e^4}{mc^4} \cdot \frac{\Delta \varepsilon}{\varepsilon^4} \left(R_{eff}(\varepsilon) - \frac{R_{eff}(\varepsilon)}{1 + \frac{x_{\max}}{R_{eff}(\varepsilon)}} \right) \quad (16)$$

или, так как для $\varepsilon_0 \ll E$ всегда $x_{\max} \gg R_{eff}(\varepsilon)$:

$$\Delta z_1 = s \frac{2\pi N e^4}{mc^2} \cdot \frac{\Delta \varepsilon}{\varepsilon^4} R_{eff}(\varepsilon). \quad (17)$$

Для электронов космических лучей вместо N можно поставить сумму внешних и ядерных электронов, заключающихся в 1 см³. Тогда, имея в виду соотношение $N = Ls$, получим:

$$\Delta z_1 = z \cdot 0,30 \cdot s \cdot R_{eff}(\varepsilon) \frac{mc^2 \Delta \varepsilon}{\varepsilon^2}. \quad (18)$$

Из формулы (18) можно вычислить, что для малых ε число вторичных электронов в свинце меньше, чем в воде. Для $\varepsilon > 100 mc^2$, наоборот, число вторичных электронов больше в свинце, чем в воде. Общий ход количества вторичных электронов с увеличением энергии ε изображен кривой на рис. 2. Эта кривая показывает, что количество вторичных электронов быстро убывает с возрастанием ε .

Если считать, что величина $\frac{R_{eff}s}{\varepsilon}$ не зависит от ε (ε приблизительно пропорционально R_{eff}), то количество вторичных электронов можно получить, интегрируя (18) между пределами ε_1 и ε_0 :

$$z_1 = z \cdot 0,30 \frac{R_{eff}(\varepsilon)s}{\varepsilon_1} mc^2 \ln \frac{\varepsilon_0}{\varepsilon_1}. \quad (18a)$$

Положив для примера $\varepsilon_0 = 5000 mc^2$, $\varepsilon_1 = 5 mc^2$, получим, что для воды $z_1 = 0,35 z$,

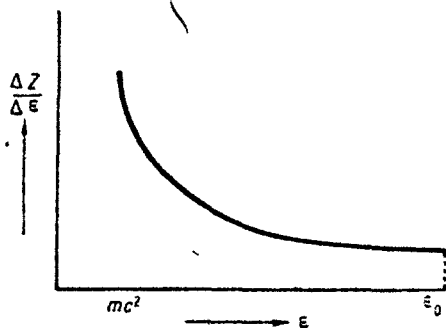


Рис. 2.

II. Поглощение и рассеяние жестких γ -лучей

а) Формула Клейна-Нишины

Число Δz_1 вторичных рассеянных квантов с энергией $h\nu'$ согласно Клейна-Нишины выразится формулой:

$$\Delta z_1 = zN \Delta x \frac{e^4 \pi}{mc^2 h \nu^2} \left(\frac{\nu'}{\nu} + \frac{\nu}{\nu'} \right) \Delta \nu'. \quad (19)$$

Здесь ν — частота первичных квантов и z — их число.

Угол между направлением движения первичного и вторичного кванта можно определить из соотношения:

$$\nu' = \frac{\nu}{1 + \frac{h\nu}{mc^2} (1 - \cos \Theta)}. \quad (20)$$

Предположим, что $\nu' \ll \nu$; действительно, освободившись от знаменателя и разделив обе части на ν , находим:

$$\frac{\nu'}{\nu} + \frac{2h\nu'}{mc^2} (1 - \cos \Theta) = 1. \quad (20a)$$

Полагая $\frac{\nu'}{\nu} = 0$, будем иметь:

$$\sin \frac{\Theta}{2} = \sqrt{\frac{mc^2}{2h\nu'}. \quad (21)$$

Полное число квантов z_1 найдется путем интегрирования. Пределы найдем из (20a). Действительно, на основании (20a) и полагая $h\nu \gg mc^2$, мы имеем право написать:

$$\nu \gg \nu' \gg \frac{mc^2}{2h}. \quad (21a)$$

ТАБЛИЦА 5

$\frac{E}{mc^2}$	20	100	1000	5000
$10^3 \cdot \frac{mc^2}{\text{вода}} R_{\text{eff}}(\epsilon) \cdot s \dots$	15,6	14,2	11,8	10,2
$10 \cdot \frac{mc^2}{\text{свинец}} R_{\text{eff}}(\epsilon) \cdot s \dots$	9,38	13,4	13,1	11,6

Следовательно, z_1 выразится формулой:

$$z_1 = z \cdot N \cdot \Delta x \frac{e^4 \pi}{mc^2 h \nu^2} \int_{\frac{mc^2}{2h}}^{\nu} d\nu' \left(\frac{\nu'}{\nu} + \frac{\nu}{\nu'} \right) = z \cdot N \cdot \Delta x \frac{e^4 \pi}{mc^2 h \nu} \left(\frac{1}{2} + \ln \frac{2h\nu}{mc^2} \right). \quad (22)$$

Так как образование вторичных квантов сопряжено с рассеянием первичных, то коэффициент поглощения первичных найдется из формулы:

$$\mu = \frac{1}{z} \frac{dz}{dx} = -N \frac{e^4 \pi}{mc^2 h \nu} \left(\frac{1}{2} + \ln \frac{2h\nu}{mc^2} \right). \quad (23)$$

Обозначая через f отношение числа электронов, участвующих в рассеянии по всему числу электронов в атоме ($z_a + z_k$), мы можем написать формулу (23) таким образом:

$$\mu = s \cdot f \cdot \frac{e^4 \pi z}{(mc^2)^2} \cdot \frac{mc^2}{h\nu} \left(\frac{1}{2} + \ln \frac{2h\nu}{mc^2} \right) = s \cdot f \cdot \frac{mc^2}{h\nu} \cdot 0,15 \left(\frac{1}{2} + \ln \frac{2h\nu}{mc^2} \right).$$

Как известно, за средний пробег фотона принимают обыкновенно величину, обратную коэффициенту поглощения. Следовательно,

$$R_{h\nu} = \frac{1}{\mu} = \frac{h\nu}{mc^2} \cdot \frac{0,67}{s \cdot f \left(\frac{1}{2} + \ln \frac{2h\nu}{mc^2} \right)}. \quad (24)$$

Интересно отметить, что по мнению Бора формула Клейна-Нишины справедлива до $h\nu = (800)^2 m^2$. Гейзенберг указывает, однако, что, если принять во внимание излучение электрона при Комптон-эффекте, то граница применения этой формулы должна весьма значительно понизиться.

б) Рассеяние ядром атома

Если все внеядерные электроны по отношению к квантам большой энергии можно рассматривать как свободные, то далеко нельзя этого сказать об электронах, находящихся внутри ядра. Гейзенберг полагает, что для длин волн, больших, чем диаметр ядра, ядерные электроны будут рассеивать когерентно, и потому рассеяние будет пропорционально квадрату числа свободных электронов. Например, для $h\nu = 100 m^2$ или $\lambda = 2,4 \cdot 10^{-12}$ см:

$$f = \frac{Za + \left(\frac{Z_k - Z_a}{2} \right)^2}{Z_a + Z_k}. \quad (25)$$

В этом случае для кислорода $f = 1/2$, для свинца $f = 6,6$. Если $h\nu > 1500 m^2$, то f нужно положить равным 1. Поэтому следует ожидать, что рассеяние квантов средней жесткости будет особенно интенсивно. При очень жестких лучах целиком должна применяться формула Клейна-Нишины. Впрочем, Гейзенберг тут же оговаривается и указывает на то обстоятельство, что почти все наши предположения о поведении ядерных электронов носят гипотетический характер. В действительности же электроны внутри ядра могут вести себя вовсе не так, как мы это в настоящее время представляем. К такому сомнению имеются тем большие основания, что мы до сих пор не можем с полным правом применять к ядерным электронам выводов современной квантовой механики.

в) Распределение вторичных электронов

Обозначим через Δz_ϵ число вторичных электронов с энергией ϵ . Так как $h\nu' = h\nu - \epsilon$, то, разделив это равенство на $h\nu$, найдем:

$$\nu' = 1 - \frac{\epsilon}{h\nu}.$$

Подставляя ν'/ν и ν/ν' в (19), получим:

$$\Delta' z_2 = z N \Delta x \frac{e^4 \pi}{mc^2 h^2 \nu^2} \left(1 - \frac{\epsilon}{h\nu} + \frac{1}{1 - \frac{\epsilon}{h\nu}} \right) \Delta \epsilon. \quad (26)$$

Здесь z обозначает уже не первичные электроны, а первичные кванты. Угол θ , составляемый направлением движения вторичного электрона с направлением первичного излучения, дается равенством:

$$\sin \theta = \sqrt{\frac{1 - \frac{\epsilon}{h\nu} - \frac{\epsilon}{2} \frac{mc^2}{(h\nu)^2}}{1 + \frac{\epsilon}{2mc^2}}}. \quad (27)$$

Из этого соотношения мы видим, что для $\epsilon \gg mc^2$ угол θ будет очень мал.

Аналогично предыдущему (см. вторичные электроны, вызванные первичными электронами) мы можем положить, что энергия вторичного электрона в момент его образования на расстоянии x от данной точки будет $\epsilon \left(1 + \frac{\epsilon}{R_{eff}(\epsilon)} \right)$.

Так как кванты на пути x поглощаются, то число их в момент возникновения вторичных должно быть больше в отношении $\epsilon^{\mu x}$. Принимая все сказанное во внимание, получим для числа вторичных электронов на расстоянии x и $x + \Delta x$ выражение:

$$ze^{\mu x} N \Delta x \frac{e^4 \pi \Delta \epsilon}{mc^2 h^2 \nu^2} \times \\ \times \left(1 - \frac{\epsilon}{h\nu} \left(1 + \frac{x}{R(\epsilon)} \right) + \frac{1}{1 - \frac{\epsilon}{h\nu} \left(1 + \frac{x}{R(\epsilon)} \right)} \right). \quad (28)$$

Чтобы получить все число вторичных электронов, нужно проинтегрировать это выражение по x . Верхний предел интегрирования x_{\max} найдется из равенства:

$$\epsilon \left(1 + \frac{x_{\max}}{R_{eff}(\epsilon)} \right) = h\nu - \frac{mc^2}{2}. \quad (29)$$

Таким образом мы можем найти число вторичных электронов, находящихся в „равновесии“ с первичным излучением:

$$\Delta z_2 = \int_0^{x_{\max}} dx \cdot ze^{\mu x} \cdot N \frac{e^4 \pi \Delta \epsilon}{mc^2 h^2 \nu^2} \cdot \left(1 - \frac{\epsilon}{h\nu} \left(1 + \frac{x}{R} \right) + \frac{1}{1 - \frac{\epsilon}{h\nu} \left(1 + \frac{x}{R} \right)} \right). \quad (30)$$

Введя новую переменную $\xi = 1 - \frac{\epsilon}{h\nu} \left(1 + \frac{x}{R} \right)$ и, перевернув пределы интегрирования, находим:

$$\Delta z_2 = \int_{\frac{mc^2}{2h\nu}}^1 d\xi \frac{R h \nu}{\epsilon} z N \frac{e^2 \pi \Delta \epsilon}{mc^2 h^2 \nu^2} \left(\xi + \frac{1}{\xi} \right) \cdot e^{\mu R \left(\frac{h\nu}{\epsilon} - 1 - \frac{h\nu}{\epsilon} \xi \right)},$$

Если принять, что $\mu R \frac{h\nu}{\epsilon}$ очень мало, то, взяв интеграл, получим:

$$\Delta z_2 = \frac{R}{\epsilon} \approx \frac{e^4 \pi N \cdot \Delta \epsilon}{mc^2 \cdot h\nu} \cdot \left[\frac{1}{2} \left(1 - \frac{\epsilon}{h\nu} \right)^2 - \frac{1}{2} \left(\frac{mc^2}{2h\nu} \right)^2 + \ln \frac{2h\nu}{mc^2} \left(1 - \frac{\epsilon}{h\nu} \right) \right]. \quad (31)$$

На рис. 3 изображена кривая, показывающая зависимость $\frac{\Delta z_2}{\Delta \epsilon}$ как функцию от ϵ . Кривая взята для воды, и $h\nu = 5000 \cdot mc^2$.

Для вычисления полного количества вторичных электронов можно воспользоваться приближенной формулой:

$$z_2 \sim \left(\frac{R}{\epsilon} \right) \approx \frac{e^4 \pi L s}{h\nu mc^2} \ln \frac{2h\nu}{mc^2} = \left(\frac{R}{\epsilon} \right) \cdot mc^2 \cdot 0,15 \cdot s \cdot \ln \frac{2h\nu}{mc^2}. \quad (32)$$

Для воды и $h\nu = 5000 mc^2$ эта формула дает:

$$z_2 = 0,19z.$$

Интересно отметить разницу между вторичными электронами, вызванными первичными квантами, и первичными электронами. В первом случае, как мы видели, интенсивность вторичных электронов быстро убывает с увеличением энергии, во втором случае вторичные электроны почти равномерно распределены по всему спектру (рис. 3).

III. СРАВНЕНИЕ ТЕОРИИ С ОПЫТОМ

В своей статье Гейзенберг указывает, что цель его работы заключается лишь в том, чтобы разобрать главные экспериментальные данные о космических лучах с точки зрения современных физических теорий. Он не пытается каким-либо образом выйти за пределы современной квантовой механики, считая, что в настоящее время это едва ли возможно. Тем не менее, сделанный им блестящий анализ экспериментальных фактов чрезвычайно интересен и, несомненно, поможет разобраться в новом, непрерывно наполняемом опытом материале о космических лучах. В дальнейшем мы несколько изменим порядок изложения, принятый Гейзенбергом, и начнем с вопроса о природе первичных лучей.

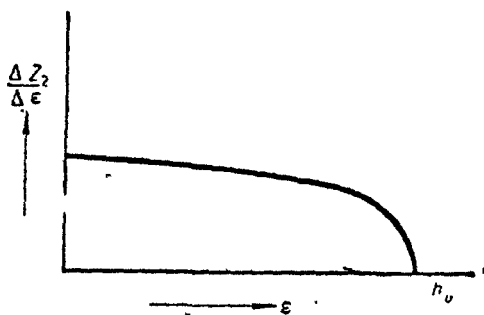


Рис. 3.

а) Кривая поглощения космических лучей

Вопрос о природе космических лучей уже неоднократно разбирался на страницах „Успехов физических наук“, и потому вряд ли есть надобность упоминать о том, что этот вопрос сво-

дится к тому, состоят ли первичные лучи из электронов или из квантов лучистой энергии. Первоначальные наблюдения космических лучей, сделанные с ионизационными камерами, привели к кривой поглощения, которая была объяснена как кривая поглощения квантового излучения. Наблюдения со счетчиками Гейгера-Мюллера и особенно наблюдения с камерой Вильсона показали, что в космических лучах мы встречаемся с электронами, обладающими колоссальным запасом энергии. Главнейшие опыты со счетчиками Гейгера и первоначальные наблюдения космических лучей в камере Вильсона были уже описаны в предыдущих обзорах. Поэтому здесь мы скажем несколько слов лишь о тех работах, которые подтверждают выводы Гейзенберга, но появились уже после того, как его статья была напечатана. Остановимся сначала на работе американского физика Андерсона¹³. Для того чтобы получить в камере Вильсона длинные пути электронов от космических лучей, камера была поставлена вертикально. Для определения энергии электронов камера помещалась между полюсами сильного магнита, создававшего поле напряжением до 17 тыс. гаусс. Действие этого поля на α -частицу с пробегом в 10 см изображено на рис. 4 (см. вклейку). Мы видим, что даже путь α -частицы оказывается значительно искривленным. Электроны же от γ -лучей в таком поле дают пути в виде кружков небольшого диаметра. Некоторые пути электронов имеют настолько малый радиус, что после нескольких оборотов путь их сливается в небольшое пятно. Иначе дело обстоит с электронами от космических лучей. Некоторые из них обладают такой энергией, что почти совсем не отклоняются магнитным полем на протяжении диаметра камеры. У других кривизна пути оказывается еле заметной.

В качестве примера приведем сначала снимок следа электрона, сделанный Андерсоном при напряжении в 12 тыс. гаусс (рис. 5). На этом снимке видно, что электрон успел сделать в камере Вильсона полтора оборота. Смещение кольца объясняется тем, что магнитное поле в центре камеры сильнее, чем по краям, на 10%. Энергия этого электрона, судя по кривизне, равна 8 млн. В. На следующем рис. 6 приведен след электрона, прошедшего через свинцовую пластинку в 6 мм толщиной, помещенную внутри камеры. При прохождении через свинцовую пластинку след сместился на $0,5^\circ$. Андерсон оценивает его энергию в 600 млн. В. Снимок сделан при том же напряжении поля в 12 тыс. гаусс. Аналогичный снимок приведен и на рис. 7. Здесь смещение следа после проникновения через пластинку оказалось несколько больше, а именно $0,8^\circ$: Андерсон приписывает ему энергию в 450 млн. В. Нужно сказать, что Андерсон не решается утверждать, что наблюдаемые им прямые пути принадлежат отрицательным электронам. В некоторых случаях Андерсон приписывает след положительному протону. Однако наличие протонов в космических лучах должно было бы привести к появлению сравнительно толстых следов. Сами протоны должны обладать определенным пробегом и в конце своего пути

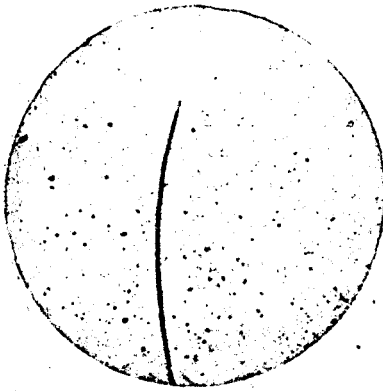


Рис. 4.

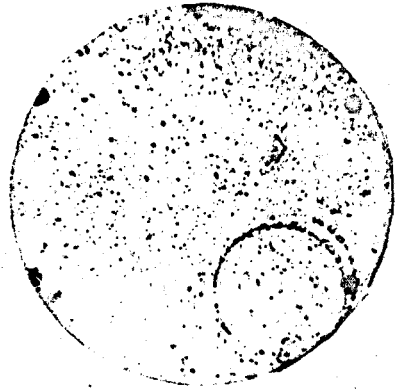


Рис. 5.

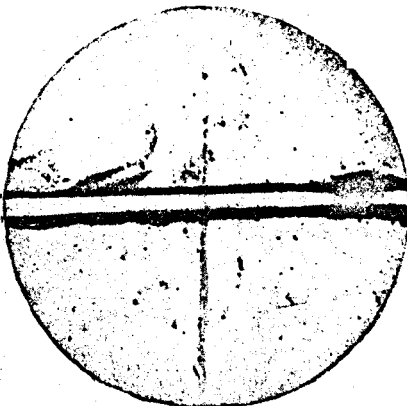


Рис. 6.

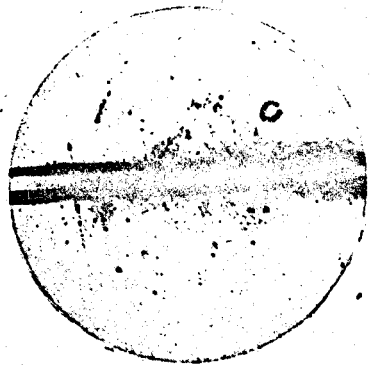


Рис. 7.

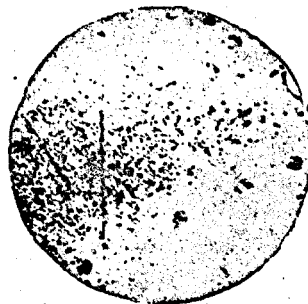


Рис. 9.

ничем не будут отличаться от хорошо известных нам H -частиц. Между тем, в камере Вильсона следы, подобные H -частицам от космических лучей, не наблюдались. Правда, в некоторых случаях Андерсону приходилось наблюдать, что кривизна пути направлена в сторону, противоположную кривизне пути отрицательного электрона, но, как мы увидим ниже, этому явлению нужно дать другое объяснение. Вскоре после Андерсона аналогичную работу произвел Кунце. Установка Кунце несколько отличалась от установки Андерсона тем, что у него магнитное поле создавалось селеноидом, через который пропускался ток, мощностью в 500 kW. Кунце в общем подтвердил результаты, полученные Андерсоном. Мы не будем здесь более подробно останавливаться на описании этих весьма интересных работ, а ограничимся лишь констатированием того факта, что в космических лучах присутствуют электроны с весьма большой энергией. Происходят ли эти электроны от первичных γ -квант или же они сами представляют собой первичные космические лучи — вот к чему сводится в настоящее время вопрос о природе космических лучей. Гейзенберг указывает, как должны выглядеть кривые поглощения в первом и во втором случаях. Если первичные космические лучи представляют собой жесткие γ -кванты, то на очень большой высоте ионизация, наблюдаемая в ионизационной камере, должна быть ничтожна и практически равняться нулю. По мере уменьшения высоты будет увеличиваться поглощающий слой атмосферы, и вместе с тем будет увеличиваться число вторичных электронов до тех пор, пока между первичным γ -излучением и вторичными электронами не наступит равновесия (рис. 8, кривая рисунка имеет максимум). В дальнейшем кривая будет показывать поглощение первичного излучения γ . Если же первичные космические лучи состоят из электронов с энергией, большей, чем $100 mc^2$, то ход кривой интенсивности будет уже несколько иным. Эта кривая должна начинаться с некоторого конечного значения и в момент равновесия со вторичным излучением достигать максимума, а затем спадать по мере уменьшения числа первичных электронов (рис. 10). Так как сначала будут поглощаться электроны с меньшей энергией, а потом все с большей и большей, то характер спадания кривой, очевидно, будет зависеть от того, как распределена энергия между первичными электронами. Промеры интенсивности космических лучей на очень больших высотах при полетах самих наблюдателей в стратосферу (Пикар) или шаров зондов (Регенер) могли бы дать нам некоторые сведения о природе космического излучения. К сожалению, имеющиеся в настоящее время данные еще далеко не достаточны для решения этого вопроса.

6) Отклонение космических лучей в магнитном поле земли

Как мы видели, в последнее время удалось применить магнитное поле для изучения различных электронов в космиче-

ских лучах. Сделаны были также наблюдения, указывающие на отклонение космических лучей в магнитном поле земли. Гейзенбергу были еще не известны эти новые данные, и он рассматривал этот вопрос только с чисто теоретической точки зрения исходя из теории полярных сияний, данной Штермером. Согласно этой теории, угол Θ (считаемый от магнитного полюса), внутри которого могут встречаться электроны, дается равенством:

$$\sin \Theta = \sqrt{\frac{2R}{a} + \frac{R^2}{4a^2} + \frac{R^2}{2a^2}}.$$

Здесь R —радиус земли, а характеристическая длина, связанная с магнитным моментом земли $M=8,5 \cdot 10^{25}$ CGS и энергией быстрых электронов E , выражается равенством:

ТАБЛИЦА 6

$$a = \sqrt{\frac{Me}{E}}.$$

$\Theta =$	20°	40°	60°	80°	90°
$\frac{E}{mc^2} =$	406	5 100	12 900	19 300	20 400

В табл. 6 приведены значения угла Θ , соответствующие различным величинам E .

Из этой таблицы мы видим, что только электроны, энергия которых больше, чем $20\,400\, mc^2$ (или больше 10 млрд. V на электрон) могут достигать земной поверхности во всех областях. Однако даже для этих электронов зависимость интенсивности от широты места должна была бы быть весьма заметной. В действительности Комптон, а также Клейн нашли, что близ экватора интенсивность космического излучения на 16% меньше, чем в остальных широтах. Милликен, однако, настаивает на своем прежнем заключении о независимости космического излучения от широты места. В самом последнем номере Physical Review напечатан доклад в Американском физическом обществе Милликена и Негера, в котором на основании своих наблюдений с усовершенствованной аппаратурой авторы категорически настаивают на том, что космические лучи состоят из фотонов. При этом они считают, что в верхних слоях и фотоны космических лучей не сопровождаются вторичными электронами, по крайней мере в таких количествах, которые могли бы повлиять на равномерное распределение интенсивности космической радиации. Надо полагать, что дальнейшие опыты по распределению интенсивности с широтой места и с высотой дадут нам достаточный материал для окончательного выяснения вопроса о природе космических лучей. В настоящее же время, по мнению Гейзенберга, можно лишь утверждать, что если космические лучи состоят из электронов с энергией $> 20\,000\, mc^2$ (только тогда распределение их будет равномерным), то выведенные для торможения электронов формулы дают слишком малые значения для объяснения экспериментальной кривой поглощения. Если космические лучи считать состоящими из фотонов, способных вызывать вторичные электроны с энергией в 10^9 V, то формула Клейна-Нишины дает,

в свою очередь, в 25 раз меньшие значения, чем это нужно для согласия с опытом. Разбирая счет совпадений в счетчиках Гейгера-Мюллера, мы подробнее остановимся на втором предположении и его следствиях.

Счет совпадений в цилиндрических счетчиках. Если вопрос о природе первичных космических лучей все еще доставляет нам непреодолимые пока трудности, то природа и свойства вторичных лучей легче укладываются в рамки существующих теорий. Остановимся прежде всего на опытах со счетчиками Гейгера-Мюллера. Из схематического рисунка (11), данного Гейзенбергом, можно составить себе представление об условиях совпадающих показаний двух счетчиков Гейгера-Мюллера. Совпадения могут наблюдаться в тех случаях, когда через оба счетчика проходит один и тот же электрон или же, когда электрон проходит только через один счетчик, но вызывает путем

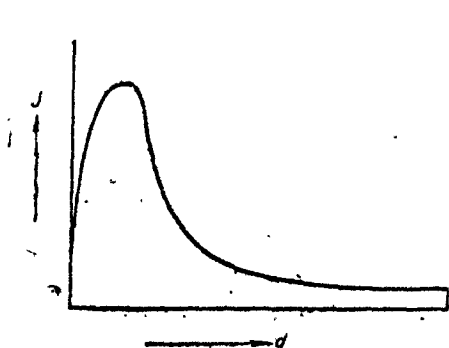


Рис. 8.

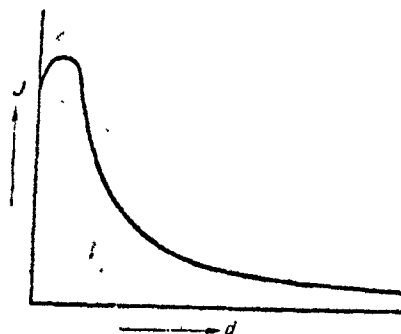


Рис. 10.

столкновений еще один электрон, который, в свою очередь, попадает во второй счетчик. В обоих случаях будет зарегистрировано совпадение. Наиболее интересным, по мнению Гейзенберга, является тот известный уже давно факт, что, поместив между счетчиками экраны и изучая, таким образом, поглощение космических лучей, мы получим коэффициент поглощения, совпадающий в пределах точности опыта с обычным коэффициентом поглощения, измеренным при помощи ионизационной камеры. Это обстоятельство указывает, что на уровне моря при всех наших измерениях мы имеем дело главным образом с электронами. Если первичными космическими лучами являются кванты, то они должны поглотиться в верхних слоях атмосферы, а до нас, следовательно, доходят только вызванные ими вторичные электроны. Такое предположение неизбежно приводит к заключению, что весьма жесткие γ -кванты, способные вызывать наблюдаемые нами быстрые электроны, должны поглощаться приблизительно в 25 раз сильнее, чем это следует из формулы Клейна-Ниспина. Возможный выход из этих затруднений с поглощением мы укажем при изложении новой работы Блэккетта и Оккиачини*, теперь же об

* См. предыдущую статью в настоящем выпуске № 4, с. 33.

ратимся к объяснению явлений, зависящих от вторичных лучей.

На рис. 12, дана кривая поглощения при переходе космических лучей из воды в свинец, а на рис. 13, наоборот, из свинца в воду. Этот эффект переходного слоя

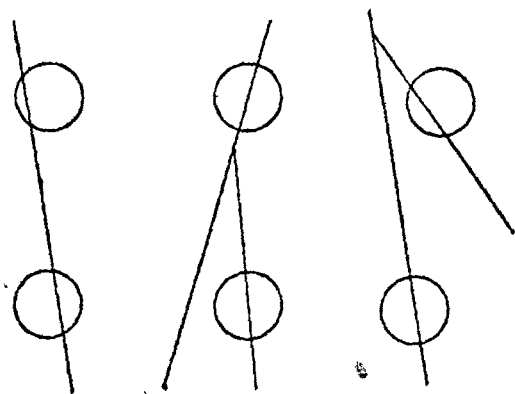


Рис. 11.

легко объясняется нарушением равновесия между вторичными и первичными электронами. Из формул (18) и (18a) следует, что число вторичных электронов в свинце должно быть гораздо меньше, чем в воде. Опыты с переходным слоем дают, что интенсивности в переходном слое — свинец-вода — меняются в отношении 8:1, в то время как теоретическое значение, получаемое из формул, оказывается равным 10:1. Принимая во внимание допущения, сделанные при выводе фор-

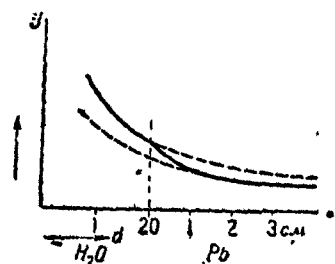


Рис. 12.

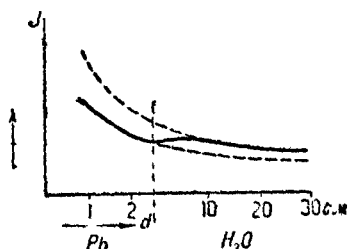


Рис. 13.

мул, нужно считать, что совпадение между экспериментальными данными и теоретическими вполне удовлетворительно объясняет эффект переходного слоя.

ЗАКЛЮЧЕНИЕ

Взрывы, вызываемые космическими лучами

Только что разобранный нами эффект переходного слоя еще раз подтверждает, что известные нам теоретические формулы вполне применимы к наблюдаемым на уровне моря вторичным электронам. Однако те же самые формулы дают слишком малые значения как в случае гипотезы первичных квантов, так и в случае гипотезы первичных электронов. Наблюдения, сделанные

Блэккеттом и Оккналлини, повидимому, дают ключ к выяснению причин этого расхождения.

Преимущество установки Блэккетта и Оккналлини заключалось в том, что они скомбинировали действие счетчиков и камеры Вильсона. Над и под камерой Вильсона, поставленной вертикально, находилось по цилиндрическому счетчику Гейгера. Установка была устроена так, что „совпадения“ в счетчиках вызвали опускание поршня в камере Вильсона и действие затвора фотографического аппарата. Таким образом снимки со следов в камере Вильсона производились лишь в том случае, когда через счетчики и камеру проходил космический луч. При помощи такой установки удалось показать, что при прохождении космического луча наблюдаются целые потоки электронов, выходящих из одной точки. Число электронов в одном пучке доходило до 20. Такие потоки электронов Блэккетта и Оккналлини назвали „ливнями“. Применение магнитного поля показало, что среди электронов, составляющих „ливни“ и выходящих из одного центра, имеются и положительные электроны, существование которых вытекало из теории Дирака. Как известно, наблюдать такие электроны до сих пор не удавалось. Не имея возможности в этом обзоре подробно останавливаться на различных весьма интересных деталях этого вновь открытого явления „ливней“ и „взрыва“ атомов под действием космических лучей, укажем лишь на то значение, которое это явление должно иметь для теории поглощения. При выводе всех указанных здесь формул явление „взрыва“ не принималось во внимание. Если на образование „взрыва“ должна быть затрачена гораздо большая энергия, чем на ускорение одного только электрона, то становится вполне понятным, почему все выведенные ранее теоретические формулы давали слишком малые значения для коэффициентов поглощения. Явление „ливней“ и „взрыва“ атомов только что открыто, это явление подтверждено и письмом Андерсона, напечатанным в последнем номере *Physical Review*, но каких-либо количественных соотношений между лучом и вызванным им пучком электронов еще не установлено. Однако вряд ли можно сомневаться в том, что установление такого соотношения прольет совершенно новый свет не только на законы поглощения космических лучей, но и на их природу и происхождение.

Одновременно с этим мы, очевидно, получим еще новые и весьма интересные данные о строении ядер атомов различных элементов.

ЛИТЕРАТУРА

1. Heisenberg W., Ann. d. Physik 5 F., Bd. 13, 1933.
 2. Bethe H., Zs. Physik 76, 293, 1932.
 3. Bothe W., Zs. Physik 54, S. 161, 1929.
 4. Klein O. u. Nishina J., Zs. Physik 52, 853, 1929.
 5. Anderson Carl, D. Phys. Rev. 41, 405, 1932.
 6. Kunze P., Zs. Physik 79, 203, 1932; 80, 559, 1933.
 7. Piccard, Naturwiss. 20, 1932.
 8. Regener, Naturwiss. 20, 1932.
 9. Compton, Phys. Rev. 41, 111, 1932.
 10. Clay, Naturwiss. 20, 637, 1932; 21, H. 3, 1933.
 11. Millikan R. A. a. Neher H. Vict., Phys. Rev. 43, 381, 1933.
 12. Blackett P. M. S. a. Occhialini G. P. S., Pr. Roy. Soc., A. v. 139, 699, 1933 (полный перевод этой работы см. предыдущую статью в настоящем выпуске У. Ф. Н.).
 13. Anderson Carl. D., Phys. Rev. 43, 368, 1933.
-