

[Соотношение (2.2.1) можно также вывести, используя выражения (2.1.14), (2.1.17) и (2.1.19).] Это соотношение буквально каждый день проверяется в экспериментах по измерению среднего времени жизни быстрых нестабильных частиц, рождающихся в космических тучах и на ускорителях. Частицы, естественно, не дают временных отметок; в этом случае уравнение (2.2.1) говорит о том, что движущаяся частица обладает средним временем жизни, большим, чем покоящаяся, из-за множителя $(1 - v^2)^{-1/2}$. Это находится в полном согласии с экспериментальными значениями, определяемыми с помощью электроники или по длине свободного пробега. Изменение масштаба времени (2.2.1) не следует путать с кажущимися растяжениями и сокращениями времени, известными как *эффект Доплера*. Пусть наши «часы» — движущийся источник света, частота которого $v = 1/\Delta t$. Тогда время между излучением двух последовательных волновых фронтов (характеризуемых, например, максимальными значениями какой-либо компоненты электрического поля) задается с помощью (2.2.1) в виде $dt' = \Delta t (1 - v^2)^{-1/2}$. Однако за это время расстояние между наблюдателем и источником света возрастет на величину $v_r dt'$, где v_r — компонента \mathbf{v} , направленная от наблюдателя к источнику света. Тогда периоды между прибытиями волновых фронтов в точку наблюдения равны

$$dt_0 = (1 + v_r) dt' = (1 + v_r) (1 - v^2)^{-1/2} \Delta t.$$

Следовательно, отношение реально измеряемой частоты света к частоте покоящегося источника света равно

$$\frac{v_{\text{набл}}}{v} = (1 + v_r)^{-1} (1 - v^2)^{1/2}. \quad (2.2.2)$$

Если источник света удаляется от наблюдателя, то $v_r > 0$ и обязательно возникает красное смещение. Если источник света движется перпендикулярно направлению на наблюдателя, то $v_r = 0$ и мы будем иметь красное смещение только за счет изменения масштаба времени, обсужденного выше. Если же световой источник движется по направлению к наблюдателю, тогда $v_r = -v$ и (2.2.2) дает фиолетовое смещение, определяемое коэффициентом $(1 + v)^{1/2} (1 - v)^{-1/2}$. Переход от фиолетового к красному смещению возникает в том случае, когда источник движется под некоторым углом к линии источник — наблюдатель, отличным от 0 и 90° .

§ 3. Динамика частицы

Пусть частица движется в поле сил со скоростью, настолько большой, что ньютоновская механика не описывает удовлетворительно ее движение. Предположим, что, как и в случае электродинамики, мы знаем, как вычислить силу \mathbf{F} , действующую на нашу

частицу, в любой лоренцевой системе, в которой в данный момент частица поконится. Тогда движение нашей частицы можно рассчитать, переходя с помощью преобразования Лоренца к системе, в которой в некоторый момент времени t_0 частица находится в покое, затем вычисляя в момент времени $t_0 + dt$ скорость $d\mathbf{v} = \mathbf{F} dt/m$ и снова совершая преобразование Лоренца к системе, в которой скорость равна нулю уже в момент времени $t_0 + dt$ и т. д. К счастью, существует более легкий путь.

Определим релятивистскую силу f^α , действующую на частицу с координатой $x^\alpha(\tau)$, следующим образом:

$$f^\alpha = m \frac{d^2 x^\alpha}{d\tau^2}. \quad (2.3.1)$$

Очевидно, что, если f^α известна, можно рассчитать движение нашей частицы. Связем f^α с ньютоновской силой, замечая следующие два ее свойства:

А. Если частица находится в данный момент в покое, то собственный временной интервал $d\tau$ равен dt , так что $f^\alpha = F^\alpha$, где F^i — декартовы компоненты нерелятивистской силы \mathbf{F} , причем

$$F^0 \equiv 0. \quad (2.3.2)$$

Б. При преобразованиях Лоренца общего вида (2.1.1) дифференциал от координат преобразуется по закону $dx'^\alpha = \Lambda^\alpha_\beta dx^\beta$, тогда как $d\tau$ — инвариантно. Поэтому из (2.3.1) следует, что правило лоренцева преобразования для величины f^α имеет вид

$$f'^\alpha = \Lambda^\alpha_\beta f^\beta. \quad (2.3.3)$$

Любая величина, такая, как dx^α или f^α , преобразующаяся по правилу (2.3.3), называется 4-вектором.

Предположим теперь, что в некоторый момент времени t_0 частица имеет скорость \mathbf{v} , и введем новую систему координат x'^α , определяемую следующим образом:

$$x^\alpha = \Lambda^\alpha_\beta(\mathbf{v}) x'^\beta,$$

где $\Lambda(\mathbf{v})$ является «бустом», задаваемым выражениями (2.1.17) — (2.1.21). Буст $\Lambda(\mathbf{v})$ построен так, что переводит частицу из состояния покоя в состояние движения со скоростью \mathbf{v} , а поскольку наша частица в системе координат x^α имеет в момент времени t_0 скорость \mathbf{v} , то в системе координат x'^α она должна в этот момент времени покониться. Следовательно, согласно свойству «А», 4-вектор силы f^α в системе координат x'^α должен быть в момент времени t_0 равен нерелятивистской силе F^α . Далее, согласно свойству «Б», сила f^α в первоначальной системе координат равна

$$f^\alpha = \Lambda^\alpha_\beta(\mathbf{v}) F^\beta. \quad (2.3.4)$$

Менее формальная запись (2.3.4) с учетом того, что $F^0 = 0$, такова:

$$\mathbf{f} = \mathbf{F} + (\gamma - 1) \mathbf{v} \frac{(\mathbf{v} \cdot \mathbf{F})}{v^2}, \quad (2.3.5)$$

$$f^0 = \gamma \mathbf{v} \cdot \mathbf{F} = \mathbf{v} \cdot \mathbf{f}. \quad (2.3.6)$$

Здесь \mathbf{v} — мгновенное значение скорости.

Теперь, когда известно, как вычислить f^α , можно использовать дифференциальное уравнение (2.3.1), чтобы найти четыре связанные переменные $x^\alpha(\tau)$, а затем, исключив τ , определить $\mathbf{x}(t)$. Однако начальные значения $dx^\alpha/d\tau$ должны быть выбраны так, чтобы $d\tau$ действительно было собственным временем, т. е. чтобы выполнялось условие

$$-1 = \eta_{\alpha\beta} \frac{dx^\alpha}{d\tau} \frac{dx^\beta}{d\tau}. \quad (2.3.7)$$

Отметим, что (2.3.7) будет справедливо при всех τ , если оно справедливо при некотором начальном значении τ , при условии, что производная (2.3.7) равна нулю, т. е.

$$0 = 2\eta_{\alpha\beta} f^\alpha \frac{dx^\beta}{d\tau}. \quad (2.3.8)$$

То, что это действительно верно, можно видеть непосредственно из (2.3.4) либо более элегантным способом, замечая, что правая часть (2.3.8) лоренц-инвариантна, т. е.

$$\eta_{\alpha\beta} f^\alpha \frac{dx^\beta}{d\tau} = \eta_{\alpha\beta} \Lambda^\alpha{}_\gamma \Lambda^\beta{}_\delta f^\gamma \frac{dx^\delta}{d\tau} = \eta_{\gamma\delta} f^\gamma \frac{dx^\delta}{d\tau},$$

и в силу условия (2.3.2) равна нулю в той системе отсчета, в которой частица поконится.

§ 4. Энергия и импульс

Релятивистская форма второго закона Ньютона немедленно приводит к следующему определению 4-вектора энергии-импульса:

$$p^\alpha \equiv m \frac{dx^\alpha}{d\tau}. \quad (2.4.1)$$

Тогда второй закон Ньютона записывается в виде

$$\frac{dp^\alpha}{d\tau} = f^\alpha. \quad (2.4.2)$$

Напомним, что

$$d\tau \equiv (dt^2 - dx^2)^{1/2} = (1 - v^2)^{1/2} dt,$$

где

$$v \equiv \frac{dx}{dt}.$$