
*Проблема определения
одновременности
в теории Лоренца*

В гл. 6 и 7 было показано, что скорость движения Земли относительно эфира нельзя определить ни с помощью опыта Майкельсона — Морли, ни с помощью опыта Физо. Однако очевидно, что эта скорость играет важную роль в теории Лоренца. Ведь, не зная ее, мы не можем найти поправку к показаниям наших линеек и часов, чтобы измерить «истинную длину» и «истинное время», которые нам дали бы линейки и часы, покоящиеся относительно эфира.

Чтобы лучше понять эту проблему, рассмотрим еще один способ измерения скорости света. Возьмем две точки A и B , находящиеся друг от друга на расстоянии l_0 , измеренном в лабораторной системе отсчета. Пусть лаборатория движется относительно эфира вдоль линии, соединяющей A и B , со скоростью v . Пошлем световой сигнал из A в B и измерим время t_0 (по лабораторным часам), необходимое для того, чтобы сигнал прошел от A до B . Измеренная таким образом скорость света будет равна

$$c_m = \frac{l_0}{t_0}. \quad (8.1)$$

Если бы нам удалось показать, что измеренная скорость зависит от скорости движения лаборатории относительно эфира и это можно как-то учесть, то проблема определения относительной скорости была бы разрешима. Тогда можно было бы внести поправки и в показания наших линеек и часов, приведя их к «истинным длинам» и к «истинным временам».

Мы могли бы в принципе провести этот опыт, если бы в точках A и B можно было поместить эквивалентные друг другу и точно синхронизованные часы. Тогда разность показаний часов в точке A при отправлении сигнала и часов в точке B при его поступлении была бы равна t_0 . Но каким способом синхронизовать эти часы? Обычно пользуются радиосигналами, но этот способ здесь, очевидно, неприменим, так как радиоволны распространяются со скоростью света, которую мы как раз и пытаемся найти в этом опыте. Поэтому предложим другой, чисто механический способ синхронизации часов. Построим двое одинаковых часов, поместим их рядом друг с другом и синхронизируем. Проверив, что они идут одинаково, очень медленно и осторожно удалим их друг от друга так, чтобы не нарушить движения внутренних механизмов тряской и ускорениями. При этом, по крайней мере если основываться на обычно принятых принципах ньютоновской механики, равно как и на «здоровом смысле», наши часы должны продолжать идти одинаково и после их удаления друг от друга, т. е. идти синхронно. Чтобы убедиться в этом, нам следует вновь сблизить их таким же образом и посмотреть, продолжают ли они показывать одно и то же время.

Посмотрим теперь, что случилось бы с этими часами, если бы они находились в лаборатории, движущейся относительно эфира со скоростью v . Мы снова будем рассуждать с точки зрения наблюдателя, покоящегося относительно эфира. Когда первоначально наши часы были рядом и подвергались сравнению, мы видели, что они идут медленнее таких же часов, покоящихся в эфире, в $\sqrt{1 - (v/c)^2}$ раз. Затем, оставив часы A на прежнем месте в лаборатории, будем перемещать часы B . При движении скорость их относительно эфира равна $v + \delta v$. Чтобы гарантировать постепенный и осторожный характер движения, предположим, что $\delta v \ll v$. Если l — максимальное расстояние между часами, измеренное в системе, связанной с эфиром, а τ — время (также измеренное в системе отсчета, покоящейся относительно эфира), требующееся на то, чтобы раздвинуть часы на это расстояние, то

$$l = \delta v \cdot \tau. \quad (8.2)$$

При удалении часов друг от друга скорость их хода должна быть несколько различной. Действительно, если $\nu_0 = 1/T_0$ — частота хода часов, покоящихся относительно эфира, то «истинная» частота часов A , наблюдаемая в системе отсчета, связанной с эфиром, равна

$$\nu_A = \nu_0 \sqrt{1 - \left(\frac{v}{c}\right)^2}. \quad (8.3)$$

Для часов B подобным же образом получаем

$$\nu_B = \nu_0 \sqrt{1 - \left(\frac{v + \delta v}{c}\right)^2}. \quad (8.4)$$

Разлагая последнее выражение в ряд по степеням δv и ограничиваясь первой степенью, находим

$$\nu_A - \nu_B \approx \frac{\delta v \cdot \nu_0}{\sqrt{1 - (v/c)^2}} \frac{v}{c^2} = \frac{\delta v \cdot \nu_A}{1 - (v/c)^2} \frac{v}{c^2}. \quad (8.5)$$

Если на весь процесс разнесения часов требуется время τ , то соответствующая разность фаз будет равна

$$\Delta\varphi = (\nu_A - \nu_B) \tau = \frac{\nu_A \cdot \tau \cdot \delta v}{1 - (v/c)^2} \frac{v}{c^2} = \frac{\nu_A \cdot l}{1 - (v/c)^2} \frac{v}{c^2}. \quad (8.6)$$

Тогда разница в показаниях часов составит

$$t_A - t_B = \frac{\Delta\varphi}{\nu_A} = \frac{l}{1 - (v/c)^2} \frac{v}{c^2}. \quad (8.7)$$

Подставляя сюда

$$l = l_0 \sqrt{1 - \left(\frac{v}{c}\right)^2},$$

получаем

$$t_A - t_B = \frac{l_0}{\sqrt{1 - (v/c)^2}} \frac{v}{c^2}. \quad (8.8)$$

Мы видим, что наши часы рассинхронизуются на величину, пропорциональную их удалению l_0 и скорости относительно эфира v . При малой относительной скорости часов δv , когда быстрота их хода остается почти одинаковой в процессе удаления, соответственно растет время их относительного движения $\tau = l/\delta v$, так что полный относительный сдвиг фазы не зависит от δv . Заметим, что

вследствие подобных же соображений при последующем сближении наши часы вновь синхронизируются и будут показывать одно и то же время.

Конечно, при больших значениях dv следует учесть дальнейшие члены в разложении по степеням dv , вследствие чего разность фаз наших часов окажется довольно сложной функцией и уже не будет определяться формулой (8.6). Позднее мы покажем (см. гл. 28), что при стремлении dv к c удаленные друг от друга часы при последующем сближении уже не будут показывать одинакового времени. Однако теперь мы ограничимся случаем малых dv , так что формулы (8.6) — (8.8) будут справедливы.

Проведенное выше рассмотрение показало, что если даже двое часов сделаны совершенно одинаково и, находясь рядом, идут с одной и той же скоростью, то при разнесении их в разные точки синхронизм часов нарушается и они будут показывать разное время, хотя при обратном сближении синхронизм восстанавливается (предполагается, что относительная скорость dv мала). Наблюдатель в лабораторной системе отсчета (движущейся, вообще говоря, относительно эфира), который не знает об этом сдвиге фаз, назовет одновременным те два события, для которых часы A и B показывают одинаковое время. Значит, он ошибется при определении одновременности событий.

Попытаемся найти связь между отсчетами времени наблюдателя в лаборатории и отсчетами «истинного» времени, которые дают часы, покоящиеся относительно эфира [заметим, что, согласно формуле (8.8), при $v=0$ удаленные друг от друга часы сохраняют синхронизм, так что покоящиеся в эфире часы измеряют «истинное» время, даже если они находятся в разных местах]. Теперь следует ввести для лабораторных часов не только поправку типа

$$t' = \frac{t_0}{\sqrt{1 - (v/c)^2}},$$

но и поправку на одновременность в разных точках; из уравнения (8.8) видно, что перенесенные часы показывают *меньшее* время, чем оставшиеся на месте, так что

к l' следует добавить поправку (8.8). Поэтому получаем

$$t = \frac{t_0 + (vl_0/c^2)}{\sqrt{1 - (v/c)^2}}. \quad (8.9)$$

Вернемся теперь к вопросу об измерении скорости света путем посылки сигнала из точки A и определения времени, которое потребуется ему для того, чтобы пройти уже измеренное расстояние до B . Предположим, что расстояние и время, измеренные с помощью лабораторной аппаратуры, соответственно равны l_0 и t_0 и дают измеренную скорость света

$$c_m = \frac{l_0}{t_0}.$$

Допустим также, что наша лаборатория движется относительно эфира со скоростью v в направлении прямой, соединяющей A и B . Пусть «истинное» расстояние между A и B равно l . Из-за движения лаборатории свет должен, однако, пройти расстояние

$$l' = l + vt,$$

где t — «истинное» время, которое требуется ему, чтобы пройти от A до B . Так как $l' = ct$, то получим

$$l = (c - v)t.$$

На основании соотношения (8.9) и формулы

$$l = l_0 \sqrt{1 - \left(\frac{v}{c}\right)^2}$$

мы придем, однако, к выражению

$$\sqrt{1 - \left(\frac{v}{c}\right)^2} l_0 = \frac{(c - v)[t_0 + (vl_0/c^2)]}{\sqrt{1 - (v/c)^2}},$$

$$l_0 = ct_0. \quad (8.10)$$

Сравнивая этот результат с (8.1), видим, что движущийся наблюдатель будет постоянно получать одну и ту же величину измеренной скорости света ($c_m = c$) независимо от скорости своего движения в эфире.