

материалов с платиной, принятой за эталон. Он установил, что

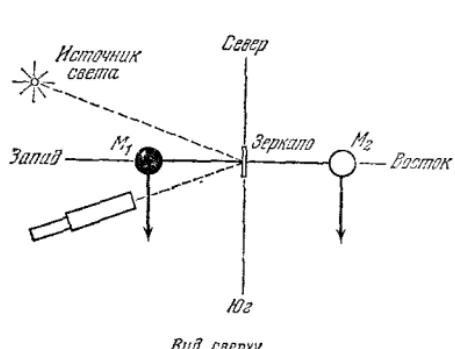
$$\frac{M_{\text{ин}}(1)}{M_{\text{рп}}(1)} = \frac{M_{\text{ин}}(\text{Pt})}{M_{\text{рп}}(\text{Pt})} \quad (8)$$

с относительной ошибкой менее  $10^{-8}$ . Недавние опыты Дике (Dicke) подтвердили равенство обоих видов масс с точностью до  $10^{-10}$ .

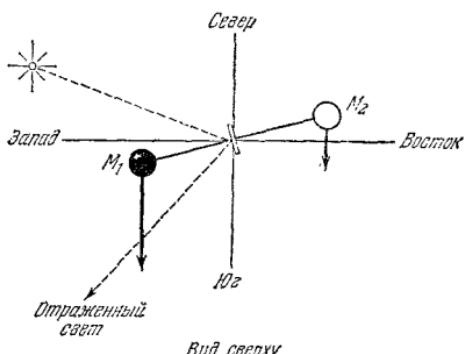
Современное состояние вопроса в отношении экспериментальных данных может быть резюмировано следующим образом:

Если обозначить отношение  $M_{\text{рп}}/M_{\text{ин}}$  через  $Q$ , то:

а) Значение  $Q$  для системы электрон плюс протон равно значению того же отношения для нейтрона с точностью до  $10^{-7}$ . (Это



Вид сверху



Вид сверху

Рис. 14.3. Если инертные массы  $M_1$  и  $M_2$  равны, то горизонтальные составляющие центробежной силы (обозначенные стрелками) тоже равны, и крут拧ая нить не закручивается.

Рис. 14.4. Если инертная масса  $M_1$  превышает  $M_2$ , то нить закручивается, и зеркало поворачивается.

следует из сопоставления данных для легких и тяжелых элементов периодической таблицы; у тяжелых элементов относительное содержание нейтронов больше, чем у легких.)

б) Значение  $Q$  для той части массы ядра, которая эквивалентна энергии связи ядра, равно единице с точностью до  $10^{-5}$ .

в) Значение  $Q$  для той части массы атома, которая эквивалентна энергии связи с орбитальными электронами, равно единице с точностью до  $1/200$ .

## 14.2. Гравитационная масса фотона

В гл. 12 было показано, что фотон с энергией  $h\nu$ , где  $\nu$  — частота, должен обладать инертной массой, равной  $h\nu/c^2$ . Есть ли у фотона также и гравитационная масса? Имеются веские экспериментальные указания на то, что она есть и равна инертной массе. (При этом, разумеется, масса покоя равна нулю.)

Рассмотрим фотон, у которого на высоте  $L$  над поверхностью Земли частота равна  $\nu$  и энергия  $h\nu$ . После падения с высоты  $L$  энергия фотона увеличивается на  $MgL$  и становится равной

$$h\nu' \cong h\nu + \frac{h\nu}{c^2} gL \quad (9)$$

в предположении, что во время падения масса фотона постоянна и равна  $h\nu/c^2$  (это вытекает из того, что  $\nu'$  мало отличается от  $\nu$ ). Таким образом, как это следует из (9), частота фотона после падения равна

$$\nu' \cong \nu \left( 1 + \frac{gL}{c^2} \right). \quad (10)$$

Если  $L=20$  м, относительное смещение частоты составляет

$$\frac{\Delta\nu}{\nu} = \frac{gL}{c^2} \approx \frac{(10^3)(2 \cdot 10^3)}{(3 \cdot 10^{10})^2} \approx 2 \cdot 10^{-15}. \quad (11)$$

Этот фантастически малый эффект был действительно измерен для

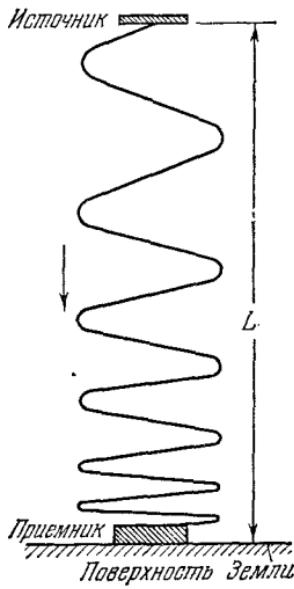


Рис. 14.5. Схема «гравитационного фиолетового смещения». Фотон, испущенный источником по направлению к центру Земли, теряет «потенциальную энергию»  $\Delta U = -(h\nu/c^2)gL$  и приобретает такую же «кинетическую энергию» при падении с высоты  $L$ . Частота фотона, воспринимаемая приемником, равна  $\nu' = \nu (1 + gL/c^2)$ , где  $\nu$  — частота того же фотона в момент испускания источником.



Рис. 14.6. Нижний конец установки Паунда в Гарварде. Г. А. Ребка-младший регулирует фотоумножитель по указаниям из контрольного пункта. В последующем варианте опыта была предусмотрена возможность регулировки температуры как источника, так и поглотителя. Все измеряемое гравитационное смещение составляет лишь около 1/500 ширины линии. Более или менее точное измерение столь малого смещения потребовало ряда специальных ухищрений. (Воспроизведется с разрешения Р. В. Паунда.)

источника гамма-лучей Паундом и Ребкой \*). Для  $\Delta\nu = \nu' - \nu$  они получили

$$\frac{(\Delta\nu)_{\text{эксп}}}{(\Delta\nu)_{\text{выч}}} = 1,05 \pm 0,10, \quad (12)$$

где вычисленное значение  $(\Delta\nu)_{\text{выч}}$  определялось из уравнения (10).

\* ) R. V. Pound and G. A. Rebka, Jr., Phys. Rev. Letters 4, 337 (1960).

Испущенный с бесконечного расстояния от Земли фотон частоты  $v$  по достижении земной поверхности приобретет частоту  $v'$ , причем естественное обобщение уравнений (9) и (10) дает

$$v' \cong v \left( 1 + \frac{GM_3}{R_3 c^2} \right). \quad (13)$$

Отметим, что в выражение смещения частоты входит отношение «гравитационного радиуса» Земли  $GM_3/c^2$  (определение которого было дано в гл. 9) к ее фактическому радиусу. Это отношение составляет  $6 \cdot 10^{-10}$ . Несколько больший в данном случае эффект имеет ту же природу, что и в (11), с той разницей, что здесь источник света расположен гораздо дальше от Земли.

*Гравитационное красное смещение.* Фотон частоты  $v$ , покидающий звезду и уходящий в бесконечность, будет восприниматься

в бесконечности с частотой

$$v' \cong v \left( 1 - \frac{GM_{3B}}{R_{3B} c^2} \right), \quad (14)$$

где  $M_{3B}$  и  $R_{3B}$  — соответственно масса и радиус звезды. Это выражение есть не что иное, как выражение (13), видоизмененное с учетом того, что при удалении из гравитационного поля звезды фотон не приобретает, а теряет энергию. При надлежащий голубой области спектра фотон испытывает смещение по частоте в сторону красного конца видимого

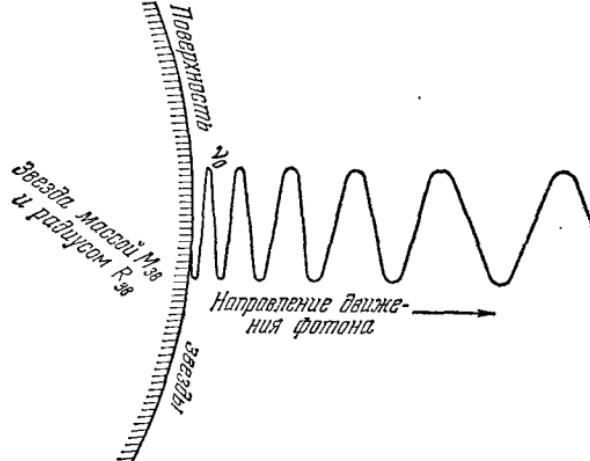


Рис. 14.7. Улетая в бесконечность с поверхности звезды, фотон приобретает «потенциальную энергию» и теряет такую же «кинетическую энергию». Если на поверхности звезды частота фотона равна  $v$ , то в бесконечности она становится равной

$$v' = v \left( 1 - \frac{GM_{3B}}{R_{3B} c^2} \right).$$

спектра, вследствие чего этот эффект и известен под названием «гравитационное красное смещение». Его не следует смешивать с доплеровским красным смещением далеких звезд, приписываемым их кажущемуся радиальному движению в направлении от Земли, рассмотренному в гл. 10.

У белых карликов значения  $M_{3B}/R_{3B}$  велики, вследствие чего они отличаются сравнительно большими величинами гравитационного красного смещения. Для Сириуса В вычисленное относительное смещение составляет

$$\frac{\Delta v}{v} \cong -5,9 \cdot 10^{-5}, \quad (15)$$

а измеренное равно  $-6,6 \cdot 10^{-5}$ . Расхождение не выходит за пределы возможной ошибки, связанной с неопределенностью  $M_{3B}$  и  $R_{3B}$ .

Пример. Отклонение фотонов Солнцем. Каково угловое отклонение светового луча или фотона, распространяющегося мимо Солнца у его края?

В этой задаче мы имеем дело с фотоном, движущимся со скоростью света в гравитационном поле. Без кропотливых вычислений, использующих специальную теорию относительности, правильного ответа на этот вопрос получить нельзя. Однако порядок величины правильного ответа можно получить с помощью довольно примитивных вычислений.

Обозначим массу фотона через  $M_\Phi$ ; в дальнейшем выяснится, что  $M_\Phi$  сокращается, так что нет надобности знать, чему эта масса равна. Положим, что световой луч проходит мимо Солнца с прицельным расстоянием  $r_0$  от центра Солнца. В предположении, что отклонение очень мало, можно считать  $r_0$  практически не зависящим от отклонения. Поперечная сила  $F_x$ , действующая на фотон в положении  $(r_0, y)$ , равна

$$F_x = -GM_C M_\Phi \frac{r_0}{(r_0^2 + y^2)^{3/2}}, \quad (16)$$

где  $y$  измеряется от точки  $P$ , показанной на рис. 14.8. Конечное значение поперечной составляющей скорости фотона определяется уравнением

$$M_\Phi v_x = \int F_x dt = \int F_x \frac{dy}{v_y} \cong \frac{1}{c} \int F_x dy, \quad (17)$$

откуда

$$v_x \cong -\frac{2GM_C r_0}{c} \int_0^\infty \frac{dy}{(r_0^2 + y^2)^{3/2}} \cong -\frac{2GM_C}{cr_0}. \quad (18)$$

Если  $r_0$  равно радиусу Солнца  $R_C$ , угловое отклонение равно

$$\varphi \cong \frac{|v_x|}{c} \cong \frac{2GM_C}{R_C c^2} \text{ рад.} \quad (19)$$

Выполнив вычисления, находим  $\varphi = 0,87''$ . Более точное вычисление \*), основанное на специальной теории относительности и принципе эквивалентности, предсказывает вдвое большее значение:  $1,75''$ . Последнее было проверено экспериментально с точностью, по-видимому, около 20%. (Скептические замечания по этому поводу появляются и до сего времени.)

При решении задач, связанных с процессами столкновений, и вычислении силы, действующей на частицу, в предположении

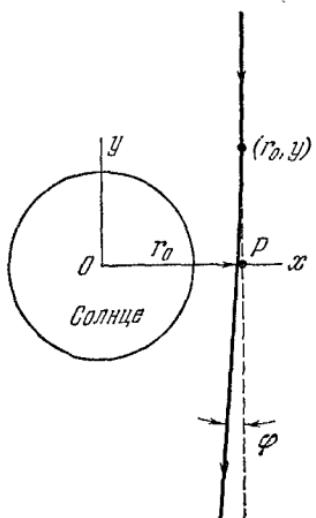


Рис. 14.8. Отклонение фотона гравитационным полем Солнца.

\*) См., например, L. I. Schiff, Am. J. Phys. 28, 340 (1961).

прямолинейности траектории мы ограничиваемся так называемым импульсным приближением. Связь между  $\int F_x dt$  и составляющей изменения импульса по оси  $x$  рассмотрена в гл. 5. Импульсное приближение часто бывает эффективным при условии, что истинная траектория не слишком отличается от прямой, по которой частица двигалась бы при отсутствии взаимодействия.

### 14.3. Принцип эквивалентности

Тот экспериментальный факт, что ни разу, ни при каких условиях не было обнаружено никакого различия между инертной и гравитационной массами тела, наводит на мысль, что тяготение в известном смысле может быть эквивалентным ускорению. Представим себе наблюдателя, находящегося в лифте и свободно падающего вместе с лифтом с ускорением  $g$ .

Принцип эквивалентности гласит, что для наблюдателя в свободно падающем лифте законы физики такие же, как и в инерциальных системах отсчета специальной теории относительности (по крайней мере в непосредственном соседстве с центром лифта). *Действия ускоренного движения и силы тяжести полностью взаимно уничтожаются*. Наблюдатель, сидящий в закрытом лифте и регистрирующий силы, представляющиеся ему гравитационными, не может сказать, какая доля этих сил обусловлена ускорением и какая — действительными гравитационными силами. Он вообще не обнаружит никаких сил, если только на лифт не подействуют какие-либо другие (т. е. отличные от гравитационных) силы. Постулированный принцип эквивалентности требует, в частности, чтобы отношение инертных масс к гравитационным удовлетворяло тождеству  $M_{\text{ин}}/M_{\text{гр}} = 1$ . «Невесомость» человека в спутнике на орбите является следствием принципа эквивалентности.

Поиски математических следствий принципа эквивалентности приводят к общей теории относительности; дальнейшее обсуждение этого вопроса можно найти в соответствующей литературе. Классические опыты по проверке общей теории относительности подробно изложены в первой главе книги: L. Wittgen, *Gravitation: An Introduction to Current Research* (John Wiley and Sons, New York, 1962).

### Задачи

- Показать, что частота маятника, имеющего длину  $L$ , равна

$$v = \frac{\omega}{2\pi} = \frac{1}{2\pi} \left( \frac{M_{\text{гр}}}{M_{\text{ин}}} \cdot \frac{g}{L} \right)^{1/2},$$

где  $M_{\text{гр}}$  и  $M_{\text{ин}}$  — соответственно гравитационная и инертная массы. (Тщательные измерения, выполненные еще Бесселем с помощью маятников, показали равенство  $M_{\text{гр}}$  и  $M_{\text{ин}}$  с точностью до  $1/(6 \cdot 10^4)$ .)

2. Найти выражение для гравитационного красного смещения, не прибегая к допущению, что  $\Delta v/v \ll 1$  (но пренебрегая всеми следствиями, вытекающими из кривизны пространства). (Указание: исходить из уравнения  $h \Delta v = -(hv/c^2) \times (McG/r^2)dr$  и интегрировать по  $dr$  от  $R_C$  до бесконечности и по  $dv$  от  $v$  до  $v'$ .)