

(т.е. не только посредством других физических величин), мы должны использовать время  $\tau$ : иначе одновременность двух событий не выражалась бы равенством значений времени обоих событий. Поскольку же при определении времени  $\tau$  используются моменты времени по часам, находящимся в некотором произвольно выбранном месте, то при пользовании временем  $\tau$  законы природы могут зависеть от координат.

## § 19. Влияние гравитационного поля на часы

Если в точке  $P$  с гравитационным потенциалом  $\Phi$  находятся часы, показывающие местное время, то, согласно соотношению (30а), их показания в  $(1 + \Phi/c^2)$  раз больше, чем  $\tau$ , т.е. они идут в  $(1 + \Phi/c^2)$  раз быстрее одинаковых с ними часов, находящихся в начале координат. Пусть показания обоих этих часов воспринимаются каким-нибудь способом, например, оптическим путем, наблюдателем, находящимся где-то в пространстве. Поскольку время  $\Delta\tau$ , проходящее между показанием часов и моментом, когда это показание будет воспринято наблюдателем, находящимся где-то в пространстве, не зависит от  $\tau$ , то часы в точке  $P'$  идут в  $(1 + \Phi/c^2)$  раз быстрее, чем часы в начале координат. В этом смысле можно сказать, что процесс, происходящий в часах, — и вообще любой физический процесс — протекает тем быстрее, чем больше гравитационный потенциал в области, где разыгрывается этот процесс.

Существуют «часы», находящиеся в местах с различными гравитационными потенциалами, скорость «хода» которых можно проконтролировать с большой точностью; это — источники света с линейчатым спектром. Из сказанного выше следует<sup>1</sup>, что свет, приходящий от такого источника, расположенного на поверхности Солнца, обладает длиной волны, приблизительно на две миллионных доли большей, чем свет, испускаемый теми же атомами на Земле.

## § 20. Влияние тяготения на электромагнитные процессы

Если мы будем относить электромагнитный процесс в некоторый момент времени к неускоренной системе отсчета  $S'$ , мгновенно покоя-

<sup>1</sup>В предположении, что соотношение (30а) выполняется также в неоднородном гравитационном поле.

щейся. относительно системы отсчета  $\Sigma$ , движущейся равномерно ускоренно, то в соответствии с (5) и (6) выполняются уравнения

$$\frac{1}{c} \left( \rho' u'_x + \frac{\partial X'}{\partial t} \right) = \frac{\partial N'}{\partial y'} - \frac{\partial M'}{\partial z'} \quad \text{и т. д.}$$

и

$$\frac{1}{c} \frac{\partial L'}{\partial t} = \frac{\partial Y'}{\partial z'} - \frac{\partial Z'}{\partial y'} \quad \text{и т. д.}$$

Согласно сказанному выше, величины  $\rho'$ ,  $u'$ ,  $X'$ ,  $L'$ ,  $x'$  и т. д., отнесенные к системе отсчета  $S'$ , можно сразу приравнять соответствующим величинам  $\rho$ ,  $u$ ,  $X$ ,  $L$ ,  $\xi$  и т. д., отнесенным к  $\Sigma$ , если мы ограничиваемся бесконечно малым временем<sup>1</sup>, бесконечно близким к времени относительного покоя  $S'$  и  $\Sigma$ . Далее  $t'$  мы должны заменить местным временем  $\sigma$ . Однако для этого нельзя положить просто

$$\frac{\partial}{\partial t'} = \frac{\partial}{\partial \sigma}$$

по той причине, что покоящаяся относительно системы отсчета  $\Sigma$  точка, к которой должны относиться преобразованные к  $\Sigma$  уравнения, за время  $dt' = d\sigma$  меняет свою скорость относительно  $S'$ , причем, согласно соотношениям (7а) и (7б), этому изменению соответствует изменение во времени компонент поля, отнесенных к системе отсчета  $\Sigma$ . Поэтому следует положить:

$$\begin{aligned} \frac{\partial X'}{\partial t'} &= \frac{\partial X}{\partial \sigma}, & \frac{\partial L'}{\partial t'} &= \frac{\partial L}{\partial \sigma}, \\ \frac{\partial Y'}{\partial t'} &= \frac{\partial Y}{\partial \sigma} + \frac{\gamma}{c} N, & \frac{\partial M'}{\partial t'} &= \frac{\partial M}{\partial \sigma} - \frac{\gamma}{c} Z, \\ \frac{\partial Z'}{\partial t'} &= \frac{\partial Z}{\partial \sigma} - \frac{\gamma}{c} M, & \frac{\partial N'}{\partial t'} &= \frac{\partial N}{\partial \sigma} + \frac{\gamma}{c} Y. \end{aligned}$$

Таким образом, уравнения электромагнитного поля, отнесенные к  $\Sigma$ , принимают вид

<sup>1</sup> Это ограничение не влияет на пределы применимости наших результатов, поскольку выводимые далее законы природы по существу не могут зависеть от времени.

$$\begin{aligned} \frac{1}{c} \left( \rho u_{\xi} + \frac{\partial X}{\partial \sigma} \right) &= \frac{\partial N}{\partial \eta} - \frac{\partial M}{\partial \zeta}, \\ \frac{1}{c} \left( \rho u_{\eta} + \frac{\partial Y}{\partial \sigma} + \frac{\gamma}{c} N \right) &= \frac{\partial L}{\partial \zeta} - \frac{\partial N}{\partial \xi}, \\ \frac{1}{c} \left( \rho u_{\zeta} + \frac{\partial Z}{\partial \sigma} - \frac{\gamma}{c} M \right) &= \frac{\partial M}{\partial \xi} - \frac{\partial L}{\partial \eta}, \\ \frac{1}{c} \frac{\partial L}{\partial \sigma} &= \frac{\partial Y}{\partial \zeta} - \frac{\partial Z}{\partial \eta}, \\ \frac{1}{c} \left( \frac{\partial M}{\partial \sigma} - \frac{\gamma}{c} Z \right) &= \frac{\partial Z}{\partial \xi} - \frac{\partial X}{\partial \zeta}, \\ \frac{1}{c} \left( \frac{\partial N}{\partial \sigma} + \frac{\gamma}{c} Y \right) &= \frac{\partial X}{\partial \eta} - \frac{\partial Y}{\partial \xi}. \end{aligned}$$

Умножим эти уравнения на  $(1 + \frac{\gamma \xi}{c^2})$  и введем обозначения

$$\begin{aligned} X^* &= X \left( 1 + \frac{\gamma \xi}{c^2} \right), \quad Y^* = Y \left( 1 + \frac{\gamma \xi}{c^2} \right), \quad \text{и т. д.} \\ \rho^* &= \rho \left( 1 + \frac{\gamma \xi}{c^2} \right). \end{aligned}$$

Далее, пренебрегая членами второй степени по  $\gamma$ , получаем уравнения

$$\begin{aligned} \frac{1}{c} \left( \rho^* u_{\xi} + \frac{\partial X^*}{\partial \sigma} \right) &= \frac{\partial N^*}{\partial \eta} - \frac{\partial M^*}{\partial \zeta}, \\ \frac{1}{c} \left( \rho^* u_{\eta} + \frac{\partial Y^*}{\partial \sigma} \right) &= \frac{\partial L^*}{\partial \zeta} - \frac{\partial N^*}{\partial \xi}, \\ \frac{1}{c} \left( \rho^* u_{\zeta} + \frac{\partial Z^*}{\partial \sigma} \right) &= \frac{\partial M^*}{\partial \xi} - \frac{\partial L^*}{\partial \eta}, \end{aligned} \tag{31a}$$

$$\begin{aligned} \frac{1}{c} \frac{\partial L^*}{\partial \sigma} &= \frac{\partial Y^*}{\partial \zeta} - \frac{\partial Z^*}{\partial \eta}, \\ \frac{1}{c} \frac{\partial M^*}{\partial \sigma} &= \frac{\partial Z^*}{\partial \xi} - \frac{\partial X^*}{\partial \zeta}, \\ \frac{1}{c} \frac{\partial N^*}{\partial \sigma} &= \frac{\partial X^*}{\partial \eta} - \frac{\partial Y^*}{\partial \xi}. \end{aligned} \tag{32a}$$

Из этих уравнений прежде всего видно, какое влияние оказывает гравитационное поле на статические и стационарные явления. В этих

случаях выполняются такие же закономерности, как в поле без тяготения, с той лишь разницей, что компоненты поля  $X$  и т. д. заменяются на  $X \left(1 + \frac{\gamma\xi}{c^2}\right)$  и т. д. и  $\rho$  на  $\rho \left(1 + \frac{\gamma\xi}{c^2}\right)$ .

Для рассмотрения хода нестационарных процессов мы будем пользоваться временем  $\tau$  как при дифференцировании по времени, так и для определения скоростей, т. е., согласно соотношению (30), положим

$$\frac{\partial}{\partial\tau} = \left(1 + \frac{\gamma\xi}{c^2}\right) \frac{\partial}{\partial\sigma} \quad \text{и} \quad w_\xi = \left(1 + \frac{\gamma\xi}{c^2}\right) u_\xi.$$

Таким образом, мы получаем

$$\frac{1}{c \left(1 + \frac{\gamma\xi}{c^2}\right)} \left(\rho^* w_\xi + \frac{\partial X^*}{\partial\tau}\right) = \frac{\partial N^*}{\partial\eta} - \frac{\partial M^*}{\partial\xi} \quad \text{и т. д.} \quad (316)$$

и

$$\frac{1}{c \left(1 + \frac{\gamma\xi}{c^2}\right)} \cdot \frac{\partial L^*}{\partial\tau} = \frac{\partial Y^*}{\partial\zeta} - \frac{\partial Z^*}{\partial\eta} \quad \text{и т. д.} \quad (326)$$

Эти уравнения имеют такой же вид, как в неускоренной системе или пространстве, свободном от тяготения; но вместо  $c$  в них входит величина

$$c \left(1 + \frac{\gamma\xi}{c^2}\right) = c \left(1 + \frac{\Phi}{c^2}\right).$$

Отсюда следует, что световые лучи, распространяющиеся не по оси  $X$ , искривляются гравитационным полем; изменение направления, как легко видеть, составляет  $\frac{\gamma}{c^2} \sin \varphi$  на 1 см пути света, где  $\varphi$  означает угол между направлениями силы тяжести и светового луча.

С помощью этих формул и уравнений для поля и электрического тока в точке, известных из оптики покоящихся сред, можно определить влияние гравитационного поля на оптические явления в покоящихся средах. При этом следует учитывать, что уравнения оптики покоящихся сред выполняются для местного времени  $\sigma$ . К сожалению, согласно нашей теории, влияние поля тяготения Земли так незначительно (вследствие того, что величина  $\frac{\gamma x}{c^2}$  мала), что нет никаких перспектив на сравнение результатов теории с опытом.

Умножая уравнения (31а) и (32а) соответственно на  $\frac{X^*}{4\pi}, \dots, \frac{N^*}{4\pi}$  и интегрируя по бесконечному пространству, получаем в наших прежних обозначениях

$$\int \left(1 + \frac{\gamma\xi}{c^2}\right) \frac{\rho}{4\pi} (u_\xi X + u_\eta Y + u_\zeta Z) d\omega + \\ + \int \left(1 + \frac{\gamma\xi}{c^2}\right)^2 \frac{1}{8\pi} \frac{\partial}{\partial\sigma} (X^2 + Y^2 + \dots + N^2) d\omega = 0.$$

При этом

$$\frac{\rho}{4\pi} (u_\xi X + u_\eta Y + u_\zeta Z)$$

есть энергия  $\eta_\sigma$ , подводимая к веществу в единицу объема за единицу местного времени  $\sigma$ , при условии, что эта энергия измеряется прибором, находящимся в рассматриваемой области. Следовательно, согласно соотношению (30),

$$\eta_\sigma = \eta_\tau \left(1 - \frac{\gamma\xi}{c^2}\right)$$

представляет собой энергию, подведенную (и так же измеренную) к веществу в единицу объема за единицу времени  $\tau$ ;  $\frac{1}{8\pi}(X^2 + Y^2 + \dots + N^2)$  есть электромагнитная энергия  $\varepsilon$  на единицу объема, измеренная таким же способом. Учитывая далее, что, согласно (30),  $\frac{\partial}{\partial\sigma} = \left(1 + \frac{\gamma\xi}{c^2}\right) \frac{\partial}{\partial\tau}$ , получаем

$$\int \left(1 + \frac{\gamma\xi}{c^2}\right) \eta_\tau d\omega + \frac{d}{d\tau} \left\{ \int \left(1 + \frac{\gamma\xi}{c^2}\right) \varepsilon d\omega \right\} = 0.$$

Это соотношение выражает закон сохранения энергии и содержит весьма примечательный результат. Вкладу энергии  $E = \varepsilon d\omega$  (или приросту энергии  $\eta d\omega d\tau$ ) в интеграл энергии соответствует еще дополнительный вклад величиной  $\frac{E}{c^2} \gamma\xi = \frac{E}{c^2} \Phi$ , связанной с местом, где находится  $E$ . Следовательно, каждому количеству энергии  $E$  в гравитационном поле соответствует потенциальная энергия, по величине равная потенциальной энергии «тяжелой» массы величиной  $E/c^2$ .

Таким образом, выведенная в § 11 теорема о том, что энергии  $E$  соответствует масса величиной  $E/c^2$ , выполняется не только для *инертной*, но и для *тяготеющей* массы, если остается в силе предположение, введенное в § 17.

Поступила 4 декабря 1907 г.

В этой статье поставлен вопрос о влиянии постоянного гравитационного поля на частоту излучаемого света. Вычисления отклонения луча света еще не учитывали эффекта кривизны пространства, а потому привели к результату, вдвое меньшему правильного.

Некоторые опечатки в этой статье были исправлены Эйнштейном в заметке, опубликованной в следующем томе «*Jahrbuch d. Radioakt.*» (1908, 5, 98, 99); в той же заметке, отвечая на письмо Планка, он уточняет понятие «равномерно ускоренного движения».

«В используемой нами кинематике ускорение  $dv/dt$  зависит от состояния (неускоренной) системы отсчета. Из всех значений ускорения, которые можно рассматривать для определенной эпохи движения, выделяется значение, отвечающее системе отсчета, относительно которой тело имеет скорость  $v = 0$ . Именно это значение ускорения должно оставаться постоянным при «равномерно ускоренном» движении. Использованное на стр. 128 соотношение  $v = \gamma t$  справедливо только в первом приближении; это, однако, достаточно, так как мы учитываем лишь линейные члены».