

жен вращаться около года. Число оборотов за год равно примерно $3 \cdot 10^7 / 5 \times 10^3 = 0.6 \cdot 10^4$, и так как эффект накапливается, то угол отклонения оси гирокопа за год составит $\sim 9''$. Обеспечить стабильность гирокопа с такой точностью, очевидно, нелегко, еще труднее удержать эту точность стабилизации в течение долгого времени. Поэтому подготовка опыта ведется уже более двух десятилетий. Формула (157) была получена в 1921 г. Фоккером. При выводе этой формулы мы существенно использовали результаты работ [35, 36].

4.11. Прецессия перигелия и необходимость более точного знания метрики

Нам осталось рассмотреть еще один классический эффект ОТО -- прессию перигелия планеты в поле центральной звезды массой m . Легко увидеть, что для этого необходимо знать метрику поля, создаваемого центром притяжения, с точностью лучшей, чем та, которая дается первым порядком теории возмущений (см. (76)).

Траектория пробного тела единичной массы получается из вариационного принципа

$$-\delta \int ds = -\delta \int \sqrt{g_{00} + g_{\alpha\beta} v^\alpha v^\beta} dt. \quad (159)$$

В ньютоновском приближении $g_{00} = 1 - r_g/r$, $g_{\alpha\beta} = -\delta_{\alpha\beta}$, и из формулы (159) после разложения корня приходим к нерелятивистскому уравнению движения, дающему кеплеровскую орбиту. Если мы хотим найти следующее приближение, то нужно учесть, что для замкнутой траектории в силу теоремы вириала $v^2 \sim r_g/r$. Нерелятивистское приближение соответствует учету членов порядка r_g/r . В следующем порядке мы должны учесть как члены порядка r_g/r , так и члены порядка $(r_g/r)^2$. Если представить метрику в виде

$$g_{00} = 1 - \frac{r_g}{r} + \gamma \left(\frac{r_g}{r} \right)^2 + \dots,$$

$$g_{\alpha\beta} = -\delta_{\alpha\beta} \left(1 + \frac{r_g}{r} \right) + \dots,$$

то в действии нужно оставить члены

$$S = - \int \sqrt{1 - \frac{r_g}{r} + \gamma \left(\frac{r_g}{r} \right)^2 - v^2 - v^2 \frac{r_g}{r}} dt.$$

Разлагая корень, нужно учесть члены порядка $\frac{r_g}{r}$ и $\left(\frac{r_g}{r} \right)^2$:

$$\frac{v^2}{2} + \frac{r_g}{r}; \quad \frac{1}{8} \left(\frac{v^2}{2} + \frac{r_g}{r} \right)^2 + \gamma \left(\frac{r_g}{r} \right)^2 + v^2 \frac{r_g}{r}.$$

Несколько небрежно можно сказать, что прецессия перигелия возникает из-за трех причин: кривизны трехмерного пространства, наличия члена, пропорционального γ , в метрике и эффектов частной ТО, приводящих к появлению члена $(\frac{v^2}{2} + \frac{\gamma}{r})^2$ (он появился бы даже для свободной частицы из-за релятивистской зависимости массы от скорости).

Выше отмечалось (разд. 3.4), что член, пропорциональный γ , связан с нелинейностью гравитационного поля. Поэтому явление прецессии перигелия уникально — оно позволяет непосредственно проверить нелинейность теории Эйнштейна, существенно отличающую ее от теории Ньютона.

Решить задачу о прецессии перигелия можно двумя путями: либо по теории возмущений (как это сделал впервые Эйнштейн), либо найдя сначала точное решение для метрики сферически симметричного тела, найденной Шварцшильдом. Зная решение Шварцшильда, можно затем с его помощью вычислить прецессию перигелия, а также и все другие уже обсуждавшиеся выше эффекты ОТО.

5. ТОЧНОЕ РЕШЕНИЕ УРАВНЕНИЙ ОТО ДЛЯ ЦЕНТРАЛЬНО-СИММЕТРИЧНОГО ПОЛЯ И ПРЕЦЕССИЯ ОРБИТ.

5.1. Вариационный принцип для уравнений ОТО

В заключительной главе этой книги мы рассмотрим точное решение уравнений ОТО в пространстве, окружающем массивное тело — так называемое решение Шварцшильда. С помощью найденного решения мы получим затем выражение для прецессии орбиты планеты в поле массивной звезды.

Одним из способов получения решения Шварцшильда является непосредственное использование вариационного принципа, из которого следуют уравнения ОТО. Этот вопрос представляет самостоятельный интерес.

Прежде всего, следует записать вид действия для ГП и материи. Будем искать полное действие в виде

$$S = S_g + S_m \quad . \quad (160)$$

Для определенности материю будем считать пылевидной, тогда

$$S_m = - \sum_{\mathcal{R}} \pi_{\mathcal{R}} \int d\zeta \quad (161)$$

есть сумма действий для материальных частиц массой $\pi_{\mathcal{R}}$. Такое выражение для одной частицы уже использовалось для получения уравнений движения материальной точки в ГП (6). Действие S_m уже содержит взаимодействие частицы с ГП, и введение особого члена для взаимодействия в полное действие излишне.