

С 3221

С-516

3/vii-15

ОБЪЕДИНЕННЫЙ  
ИНСТИТУТ  
ЯДЕРНЫХ  
ИССЛЕДОВАНИЙ

Дубна

P-2174



ЛАБОРАТОРИЯ ТЕОРЕТИЧЕСКОЙ ФИЗИКИ

Я.А. Смородинский

ПРЕЦЕССИЯ ВОЛЧКА  
В ГРАВИТАЦИОННОМ ПОЛЕ

Доклад на II всесоюзной гравитационной конференции,  
апрель 1965 г., Тбилиси

1965

P-2174

3405/3 нр.

Я.А. Смородянский

ПРЕЦЕССИЯ ВОЛЧКА  
В ГРАВИТАЦИОННОМ ПОЛЕ

Доклад на II всесоюзной гравитационной конференции,  
апрель 1985 г., Тбилиси

Объединенный институт  
ядерных исследований  
БИБЛИОТЕКА

## § 1. Искривление пространства и компас

Поворот оси волчка при его движении в гравитационном поле представляет собой хороший способ измерения свойств этого поля, который заменяет собой масштаб и часы. Только в вырожденном случае плоского пространства (или плоских областей) волчок не может заменить масштаб и часы. Плоское пространство можно определить как пространство, в котором можно построить компас, в кривых пространствах компаса (в частности, гирокомпаса) нет.

Обиоя волчок по маленьким контурам и измеряя поворот его оси, мы измеряем тензор кривизны:

$$\delta\omega_\alpha = R_{\alpha\gamma\delta}^\beta \omega_\beta \delta x^\gamma \delta x^\delta,$$

где  $\omega$  - вектор угловой скорости, который можно считать трехмерным, т.е. подчиненным условию  $\omega_\alpha u^\alpha = 0$  ( $u$  - скорость наблюдателя), а  $\delta x^\gamma \delta x^\delta$  - элемент площади, вокруг которой совершается обход.

Если пространство искривлено, то 10 неприводимых компонент тензора кривизны (при условии  $R_{\alpha\beta} = 0$ ) определяют в каждой точке 6 плоскостей (собственных векторов комплексного тензора 2-го ранга  $R_{\alpha\beta}$ , где  $a$  и  $b$  пробегают значения 1 ... 6 и соответствуют каждой паре антисимметричных индексов 4-тензора кривизны). При дополнительном условии  $\text{Sp} R = 0$  могут встретиться три случая (три класса Петрова<sup>1/1/</sup>). (I) Все три вектора ортогональны - 2 комплексных собственных значения (4 вещественных числа). (II) Два вектора совпадают (изотропный вектор) - два вещественных числа. (III) Все три вектора изотропны, нет параметров. Собственные вектора и собственные значения дают возможность описания гравитационного поля в инвариантных терминах. Заметим, что случаи совпадающих собственных значений (ненулевых) дают дальнейшую классификацию решений.

Так как прецессия гирокомпаса описывает искривление пространства, то с помощью этого эффекта можно просто описывать гравитационные эффекты, особенно в том случае, когда они малы.

## § 2. Прецессия оси волчка в поле Шварцшильда

При движении волчка по кеплеровой орбите его ось прецессирует по двум причинам:

1) из-за движения в пространстве скоростей Лобачевского - эффект специальной тео-

рии относительности - изменение массы со скоростью; 2) из-за движения в кривом координатном пространстве - эффект общей теории относительности. Предположим, что 1) орбита почти круговая; 2) гравитация не влияет на кривизну пространства скоростей - эффекты аддитивны, поле слабое. Тогда угол, на который поворачивается ось после одного оборота планеты, равен площади орбиты, умноженной на кривизну соответствующего пространства<sup>/2/</sup>. Площадь в пространстве скоростей, очевидно, равна  $\pi\beta^2$  ( $\beta$  - скорость, если  $c$  равно единице), то кривизна пространства скоростей равна  $-1$ . Поэтому угол поворота

$$\delta\omega_1 = -\pi\beta^2.$$

Поворот в координатном пространстве проще вычислить непосредственно из уравнения параллельного переноса, так как кривизна в поле Солнца непостоянна. Учитывая только не обращающиеся в нуль символы Кристоффеля<sup>/2/</sup> (стр. 338), получим для изменения компонент угловой скорости  $\delta\omega_\phi$  и  $\delta\omega_r$  в плоскости орбиты  $\theta = \frac{\pi}{2}$ :

$$\frac{\partial\omega_r}{\partial\phi} = +\Gamma_{r\phi}^\phi \omega_\phi = +\frac{1}{2}\omega_\phi,$$

$$\frac{\partial\omega_\phi}{\partial\phi} = +\Gamma_{\phi\phi}^r \omega_r = -\gamma\left(1 - \frac{2km}{c^2 r}\right)\omega_r;$$

$m$  - масса Солнца,  $k$  - постоянная тяготения. Отсюда для  $\omega_r$ :

$$\frac{d^2\omega_r}{d\phi^2} = -\left(1 - \frac{2km}{c^2 r}\right)\omega_r.$$

Так как для почти круговой орбиты

$$\frac{km}{c^2 r} = \beta^2,$$

то

$$\frac{d^2\omega_r}{d\phi^2} = -(1 - 2\beta^2)\omega_r, \quad \cancel{(1 - \beta^2)\omega_r} \quad \neq - (1 - \beta^2)^2 \omega_r$$

отсюда для угла поворота за один оборот планеты получаем:

$$\delta\omega_2 = -2\pi\beta^2.$$

Таким образом, прецессия, обусловленная кривизной пространства, вдвое больше прецессии, обусловленной эффектами специальной теории относительности. Складывая два эффекта, для полной прецессии волчка получаем<sup>/4/</sup>:

$$\delta\omega = -3\pi\beta^2.$$

Знак минус означает, что прецессия происходит в сторону, обратную движению планеты по орбите.

### § 3. Прецессия перигелия

Движение планеты (с массой, равной 1) по орбите характеризуется двумя постоянными векторами: моментом количества движения  $\vec{M}$ , определяющим плоскость орбиты, и вектором Лапласа

$$\vec{\Omega} = \vec{v} \times \vec{M} + km\vec{r}/r,$$

задающим большую полуось эллипса (когда вектор  $\vec{r}$  направлен по большой полуоси, вектор  $\vec{v} \times \vec{M}$  ему параллелен). Сохранение  $\vec{\Omega}$  означает, что угловые скорости векторов  $\vec{v} \times \vec{M}$  и  $\vec{r}$  одинаковы — это и есть вырождение кулоновской задачи. Можно сказать, что в этой задаче есть компас: наблюдатель на планете всегда может определить направление  $\vec{\Omega}$ , наблюдая за движением солнца. Релятивистские поправки приводят к прецессии. Вектор  $\vec{v} \times \vec{M}$  прецессирует со скоростью вдвое большей, чем  $\vec{v}$  (он содержит 3-вектор  $\vec{v}$  билинейно). Поэтому он отстает от нерелятивистского движения на угол  $6\pi\beta^2$  (вдвое больше поворота волчка). Следовательно,  $\vec{\Omega}$  станет параллельным  $\vec{r}$  позже, чем в нерелятивистском случае, на угол  $6\pi\beta^2$  (угловые скорости  $\vec{\Omega}$  и  $\vec{r}$  равны в нерелятивистском приближении). Это и есть известный результат, который обычно выражают не через скорость, а через период  $T$  и эксцентриситет.

Можно заметить, что, зная прецессию оси волчка и прецессию орбиты, можно устроить компас, заметив, что если в какой-то момент ось волчка и направление  $\vec{\Omega}$  совпадают, то в первом порядке трисектор угла между этими векторами остаются неподвижными.

### § 4. Поле вращающегося тела

Влияние вращения центрального тела на гравитационное поле вычисляется с помощью электродинамической аналогии. В случае слабого стационарного поля уравнение для метрического тензора имеет вид <sup>/2/</sup>

$$\frac{1}{2} \Delta \psi_k^i = - \frac{8\pi k}{c} r_k^i,$$

где  $\psi$  — малые поправки к метрическому тензору. Обозначая  $\frac{1}{2} \psi_k^i$  через  $\vec{A}$  и замечая, что  $r_k^i$  можно написать в виде  $\frac{1}{c} \text{rot } \vec{M}$  ( $\vec{M}$  — момент количества движения центрального тела), подобно тому как ток в электродинамике записывается в виде  $\vec{j} = c \text{rot } \vec{m}$  ( $\vec{m}$  — магнитный момент), получаем

$$\Delta \vec{A} = - \frac{8\pi k}{c^2} \text{rot } \vec{M}.$$

Решение этого уравнения имеет вид потенциала магнитного момента

$$\vec{A} = \frac{2k}{c^2} \frac{\vec{M} \vec{R}}{R^3}.$$

Аналогом магнитного поля здесь будет поле угловых скоростей

$$\vec{\Omega} = \text{rot } \vec{A} = \frac{2k}{c^2} \frac{R^2 \ddot{M} - 3(\dot{R}\dot{M})\dot{R}}{R^3} .$$

Это поле скоростей определяет прецессию любого вектора  $\vec{B}$  по формуле

$$\dot{\vec{B}} = \vec{\Omega} \times \vec{B} .$$

Таким образом, вращение описывается аналогично магнитному полю в электродинамике, если в ее формулах заменять магнитный момент

$$\vec{m} \rightarrow \frac{2k}{c^2} \ddot{M}$$

и магнитное поле

$$\vec{H} \rightarrow \vec{\Omega} .$$

После этой замены нетрудно получить все формулы для спин-орбитального и спин-спинового взаимодействий. Заметим, что в /2/ (стр. 366) вместо  $\vec{A}$  введен другой вектор  $\vec{g} = 2\vec{A}$ .

### § 5. Кривизна пространства и несохранение четности

При описании параллельного переноса с помощью символов Кристоффеля часто опускается одна красивая возможность, которая может иметь не только формальный интерес.

Утверждение, что  $\Gamma_{\alpha\beta}^{\gamma}$  симметричны по нижним значкам, связывают с тем, что в декартовой системе координат все  $\Gamma$  исчезают. Однако у  $\Gamma_{\alpha\beta}^{\gamma}$  может быть часть  $\Gamma_{\alpha\nu\beta}^{\gamma}$ , антисимметричная по нижним значкам, не исчезающая в нерелятивистском пределе и имеющая тензорный характер. Она, как известно, описывает кривизну пространства. Рассмотрим простой пример такого рода. Для простоты мы будем считать, что симметричная часть  $\Gamma_{\alpha\beta}^{\gamma} = 0$  так, что пространство не искривлено. Если к тому же пространство однородно, то кривизна может зависеть только от импульса частицы. Из импульса тензор  $\Gamma_{\alpha\nu\beta}^{\gamma}$  можно построить двумя способами:

Случай I:

$$\Gamma_{\alpha\nu\beta}^{\gamma} = a_P (g^{\gamma\delta} \epsilon_{\delta\alpha\beta\epsilon} p^{\epsilon}) .$$

Случай II:

$$\Gamma_{\alpha\nu\beta}^{\gamma} = a_T (\delta_{\alpha}^{\gamma} p_{\beta} - \delta_{\beta}^{\gamma} p_{\alpha}) ;$$

$a_P$  и  $a_T$  - постоянные.

Рассмотрим уравнения параллельного переноса вектора

$$\delta \omega_{\alpha} = -\Gamma_{\alpha\nu\beta}^{\gamma} \omega_{\nu} \delta x^{\beta} .$$

Отсюда получаем для пространственных компонент

Случай I:

$$\frac{d\vec{\omega}}{dt} = a_P \vec{p} \times \vec{\omega} . \quad (P)$$

Случай II :

$$\text{rot } \vec{\omega} = \frac{1}{2} a_T \vec{p} \times \vec{\omega}. \quad (T)$$

Это уравнение при вещественном  $a$  описывает движение, при котором  $\vec{\omega}$  не сокращается по величине ( $a$  не только по направлению). Поэтому в классической теории оно не допустимо.

Нетрудно видеть, что уравнение (P) не меняется при пространственном отражении, а уравнение (T) не меняется при отражении времени.

Если в пространстве с уравнением (p) летит поляризованная частица, то ее поляризация будет прецессировать вокруг направления движения; угол прецессии будет пропорциональным пройденному интервалу. В случае света  $ds = 0$ , а потому свет будет сохранять свою поляризацию.

Я благодарен Б.Л. Иоффе, который несколько лет назад указал на отсутствие эффекта для света.

#### Л и т е р а т у р а

1. А.З. Петров. Пространство Эйнштейна. Физматгиз, Москва, 1961.
2. Л. Ландау и Е. Лифшиц. Теория поля. Физматгиз, Москва, 1960.
3. Я. Смородинский. Атомная энергия, 14, 110 (1963).
4. H. Weyl. Raum, Zeit, Materie. Springer, 1923.

Рукопись поступила в издательский отдел  
15 мая 1965 г.