

В. УНТ

О ГРАВИТАЦИОННОЙ ОТДАЧЕ

V. UNT. GRAVITATIIVSEST TAGASIPÕRKEST

V. UNT. ON GRAVITATIONAL RECOIL

Целью настоящей заметки является выделение в решении уравнений Эйнштейна определенных членов и их интерпретация как величин, описывающих отдачу источника вследствие гравитационного излучения.

В нашей статье [1] было показано, что интегрирование уравнений Эйнштейна в аксиально-симметричном случае методом последовательных приближений далеко от источников можно свести в n -м приближении к интегрированию следующих уравнений для коэффициентов Фурье трансверсальной метрики и произвольных функций интегрирования (точка обозначает производную по запаздывающему времени $u = t - r$, индекс n под буквами, указывающий порядок величины члена, опущен):

$$\dot{\mu}_k = \frac{(k+2)!}{2(k-2)!} \dot{\alpha}_{1k} + q_{0k}, \quad k \geq 0, \quad (1)$$

$$-3\dot{\nu}_k = \mu_k + q_{1k}, \quad k \geq 1, \quad (2)$$

$$\dot{\alpha}_{s+1,k} = \frac{(s-1)(k-s+1)(k+s)}{2(s-2)(s+1)} \alpha_{sk} - \frac{1}{4} \delta_{2s} \nu_k + \frac{1}{2s} q_{sk}, \quad s \geq 2, \quad k \geq 2. \quad (3)$$

Выбор единиц и значения различных символов даны в нашей работе [1], соответствующие выражения для компонент метрического тензора приведены в [2]. Простейшим нетривиальным интегралом уравнений (1)–(3) является решение Шварцшильда $\mu_0 = m = \text{const}$, остальные $\mu_k = 0$, $\nu_k = \alpha_{sk} = 0$. Соответствующий линейный элемент имеет вид

$$ds^2 = \left(1 - \frac{2m}{r}\right) d\bar{u}^2 + 2d\bar{u}d\bar{r} - \bar{r}^2(d\bar{\theta}^2 + \sin^2\bar{\theta}d\bar{\varphi}^2). \quad (4)$$

Отсюда получаем интерпретацию μ_0 как массы центрального тела. Далее дадим интерпретацию величин μ_1 и ν_1 .

Один из частных интегралов уравнений (1)–(3) для первого приближения ($n = 1$, $q_{sk} = 0$) следующий:

$$\begin{cases} \mu_0 = m, \\ \mu_1 = 3P, \\ \nu_1 = -Pu - D, \\ \mu_k = \nu_k = \alpha_{sk} = 0, \text{ если } k \geq 2, \end{cases} \quad (5)$$

где $3P$ и D — постоянные интегрирования. Интегралы (5) соответствует линейный элемент

$$ds^2 = \left[1 - \frac{2m}{r} - \left(\frac{6P}{r} + \frac{2Pu}{r^2} + \frac{2D}{r^2} \right) \cos \vartheta \right] du^2 + \frac{4}{r} (Pu + D) \sin \vartheta du d\vartheta - r^2 (d\vartheta^2 + \sin^2 \vartheta d\phi^2). \quad (6)$$

Последний линейный элемент можно получить и из решения Шварцшильда (4) путем перехода в систему отсчета, движущуюся вдоль полярной оси $\vartheta = 0$ с постоянной скоростью v . Пусть v малая величина, квадратом которой будем пренебрегать. Сделав в случае линейного элемента Шварцшильда (4) неоднородное преобразование Лоренца ($L \ll r$)

$$\bar{r} = r - v(u+r) \cos \vartheta - L \cos \vartheta + \dots,$$

$$\bar{\vartheta} = \vartheta + \frac{v}{r} (u+r) \sin \vartheta + \frac{L}{r} \sin \vartheta + \dots,$$

$$\bar{u} = u + vu \cos \vartheta + L \cos \vartheta + \dots,$$

получим линейный элемент (6), где

$$P = mv, \quad (7)$$

$$D = mL. \quad (8)$$

Отсюда вытекает интерпретация P , μ_1 , D и v_1 : $\frac{1}{3} \mu_1 = P$ — импульс источника; D — дипольный момент источника относительно начала координат в начальный момент времени $u = 0$; $-v_1 = Pu + D$ — дипольный момент источника в момент времени u . В последнем выражении вместо обычного времени встречается запаздывающее время u , потому что мы рассматриваем поле далеко от источника, где нужно учитывать эффект запаздывания.

Пусть начиная с некоторого приближения n $q_{01} \neq 0$. Рассмотрим уравнения (1)–(3) для этого приближения. Из (1) получим

$$\mu_1 = q_{01}. \quad (9)$$

Предположим, что μ_1 имеет теперь такое же физическое значение, как и в случае решения (5), т. е.

$$\mu_1 = 3mv(u).$$

Вставив последнее выражение в (9), имеем

$$\frac{d}{du} (mv) = \frac{1}{3} q_{01}. \quad (9a)$$

Из уравнения (9a) вытекает на основании второго закона Ньютона интерпретация $\frac{1}{3} q_{01}$ как силы, действующей вдоль полярной оси. Эта

сила отлична от нуля только при наличии гравитационного излучения; она равняется члену n -го порядка в выражении

$$-\frac{1}{2} \int_0^\pi \dot{c}^2 P_1(\cos \vartheta) \sin \vartheta d\vartheta,$$

где \dot{c} — функция информации,

$$c = \sum_{k=2}^{\infty} a_{1k}(u) P_k^{(2)}(\cos \vartheta).$$

Поэтому q_{01} естественно интерпретировать как силу, действующую на источник вследствие отдачи гравитационного излучения.

ЛИТЕРАТУРА

1. Унт В., Изв. АН ЭССР, Физ. Матем., 17, № 2, 164 (1968).
2. Унт В., Изв. АН ЭССР, Физ. Матем., 17, № 3, 290 (1968).

Институт физики и астрономии
Академии наук Эстонской ССР

Поступила в редакцию
1/VII 1968

EESTI NSV TEADUSTE AKADEEMIA TOIMETISED. XVIII KÕIDE
FÜSIKA * МАТЕМАТИКА. 1969, NR. 1

ИЗВЕСТИЯ АКАДЕМИИ НАУК ЭСТОНСКОЙ ССР. ТОМ XVIII
ФИЗИКА * МАТЕМАТИКА. 1969, № 1

Т. МАУРИНГ

ИНФРАКРАСНОЕ ПОГЛОЩЕНИЕ МОЛЕКУЛЯРНЫХ ИОНОВ NO_2^- и NO_3^- В ЩЕЛОЧНОГАЛОИДНЫХ КРИСТАЛЛАХ. ОБРАЗОВАНИЕ КОМПЛЕКСОВ С КАТИОНАМИ КАЛЬЦИЯ

T. MAURING. MOLEKULAARSETE IOONIDE NO_2^- JA NO_3^- INFRAPUNANE NEELDUMINE
LEELISHALOGENIIDKRISTALLIDES. KOMPLEKSIIDE MOODUSTUMINE KALTSIUMI
KATIOONIDEGA

T. MAURING. INFRARED ABSORPTION OF MOLECULAR IONS NO_2^- AND NO_3^- IN ALKALI
HALIDE CRYSTALS. FORMATION OF COMPLEXES WITH CALCIUM CATIONS

Молекулярные анионные примеси NO_2^- и NO_3^- , введенные в щелочногалогидные кристаллы, являются интересными объектами исследования с точки зрения изучения локальных колебаний кристаллической решетки [1-5].

В настоящем сообщении приводятся новые данные об инфракрасных спектрах поглощения молекулярных центров NO_2^- и NO_3^- , а также первые сведения об образовании комплексов NO_2^- с катионами кальция в кристаллах KCl и KBr.