

**ЖУРНАЛ
ЭКСПЕРИМЕНТАЛЬНОЙ
И ТЕОРЕТИЧЕСКОЙ ФИЗИКИ**

ОСНОВАН В МАРТЕ 1873 ГОДА
ВЫХОДИТ 12 РАЗ В ГОД
МОСКВА

ТОМ 112, ВЫПУСК 2(8)
АВГУСТ, 1997
«НАУКА»

**РАВНОВЕСИЕ КАНАЛА СИЛЬНОГО ТОКА В ОБЩЕЙ
ТЕОРИИ ОТНОСИТЕЛЬНОСТИ**

© 1997

Б. Э. Мейерович

*Институт физических проблем им. П. Л. Капицы Российской академии наук
117973, Москва, Россия*

Поступила в редакцию 10 июля 1996 г.

Из уравнений Эйнштейна общей теории относительности выводится условие равновесия канала сильного тока с учетом как электромагнитного, так и гравитационного взаимодействий зарядов при произвольном отношении скорости дрейфа к скорости света. Связанное с протеканием тока относительное движение подсистем электронов и ионов приводит к дополнительному гравитационному притяжению этих подсистем. Это — релятивистский эффект, который не может быть получен в рамках ньютоновского приближения.

1. ВВЕДЕНИЕ

В плазменной астрофизике [1] фундаментальную роль играют сильные межгалактические токи, влияющие на структуру и эволюцию материи во Вселенной. В этой связи представляет интерес обобщить известное условие равновесия Беннета [2] на случай, когда гравитационные силы притяжения между зарядами сравнимы с электромагнитными силами.

Реальное искажение метрики межгалактическими токами является слабым, и для учета гравитационных сил в уравнениях, описывающих равновесную структуру каналов сильного тока, в большинстве случаев достаточно ньютоновского приближения. В этом приближении условие равновесия каналов сильного тока с учетом гравитационных сил

получено в [3]. Однако условие равновесия, выведенное в ньютоновском приближении, применимо только для нерелятивистской скорости дрейфа, ибо для применимости самого ньютоновского приближения необходимо, не только чтобы гравитационное поле было слабым, но и чтобы движение материи было нерелятивистским ([4], §§ 87, 99). Поэтому, чтобы обобщить условие равновесия сильного тока на случай релятивистской скорости дрейфа даже в случае слабого гравитационного поля, необходимо использовать уравнения Эйнштейна вне рамок ньютоновского приближения. Этой задаче посвящена настоящая работа.

2. ФИЗИЧЕСКАЯ ПОСТАНОВКА ЗАДАЧИ

Канал сильного тока мы рассматриваем как цилиндрически-симметричную систему, состоящую из двух подсистем (ионов и электронов), движущихся друг относительно друга со скоростью дрейфа V и не взаимодействующих друг с другом столкновительно (а только через поля, создаваемые самими зарядами). Это справедливо, если дрейфовая скорость велика по сравнению со средними скоростями зарядов в сопутствующих системах отсчета. Эффективность кулоновских столкновений резко убывает с ростом относительной скорости сталкивающихся зарядов. По этой причине равновесие внутри каждой из подсистем устанавливается значительно быстрее, чем могло бы установиться равновесие всей плазмы в целом. За времена, большие по сравнению со временем релаксации внутри подсистем, но малые по сравнению со временем затухания тока из-за трения электронов об ионы, можно пренебречь взаимным трением подсистем. Тогда каждую подсистему можно считать находящейся в собственном состоянии теплового равновесия.

Протекание тока можно рассматривать как стационарное в случае, если на длине токового канала скорость дрейфа практически не уменьшается из-за трения электронов об ионы. Сохранение дрейфовой скорости вдоль канала тока может поддерживаться внешним продольным электрическим полем. В каналах сильного тока продольное электрическое поле, как правило, мало по сравнению с собственным магнитным полем тока, и им можно пренебречь при анализе равновесия системы.

Условие малости скоростей зарядов в сопутствующих подсистемах систем отсчета по сравнению со скоростью дрейфа означает, что относительные скорости при столкновениях электронов друг с другом, как правило, нерелятивистские. При этом вопрос о несохранении числа электронов из-за образования электрон-позитронных пар не возникает.

В целом наша постановка задачи о равновесии канала сильного тока не отличается от традиционной постановки задачи в приближении магнитной гидродинамики идеальной (вообще говоря, заряженной) плазмы независимо от того, учитывается или не учитывается гравитационное взаимодействие зарядов. Малость длины пробега по сравнению с радиусом канала позволяет рассматривать и электронную, и ионную подсистемы как идеальные жидкости (или газы). Взаимное же трение электронов об ионы относится к диссипативным эффектам, возникающим в более далеких членах разложения по малым градиентам, и поэтому здесь не учитывается.

3. МЕТРИЧЕСКИЙ ТЕНЗОР

Для последовательного учета гравитационных сил при $V/c \sim 1$ необходимо решать уравнения Эйнштейна, описывающие искажение метрики g_{ik} пространства материей (в нашем случае зарядами и электромагнитным полем) и частично содержащие в себе уравнения движения самой материи. На расстояниях, больших по сравнению с размерами системы, метрика пространства должна быть галилеевской. Ниже мы будем использовать координаты $x_0 = ct$, $x^1 = \ln r$, $x^2 = \varphi$, $x^3 = z$. В этих координатах галилеевская метрика имеет вид

$$ds^2 = (dx^0)^2 - \exp(2x^1)(dx^1)^2 - \exp(2x^1)(dx^2)^2 - (dx^3)^2,$$

$$g_{ik} = \begin{vmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -\exp(2x^1) & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -\exp(2x^1) & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{vmatrix}. \quad (3.1)$$

Направление тока является выделенным направлением, и в простейшей геометрии при анализе физической природы равновесия канал тока можно рассматривать как цилиндрически-симметричную, стационарную и однородную вдоль направления тока систему, все параметры которой зависят только от одной пространственной координаты — расстояния до оси. В метрическом тензоре g_{ik} отличными от нуля помимо диагональных членов являются также компоненты $g_{0\alpha}$. Это связано с тем, что при наличии постоянного тока происходит движение материи и перенос импульса как зарядами, так и электромагнитным полем (вектор Пойнтинга в общем случае отличен от нуля). Из дальнейшего анализа будет видно, что при $V/c \sim 1$ вклад $g_{0\alpha}$ в равновесный баланс энергий того же порядка, что и g_{00} (и g_{33}). Постоянное гравитационное поле канала сильного тока является, таким образом, стационарным, но не статическим ([4], § 88).

Мы будем пользоваться стандартными обозначениями [4]. Латинские индексы нумеруют 4-векторы и 4-тензоры. Греческие индексы применяются для трехмерных векторов и тензоров; $h = g_{00}$ — трехмерный скаляр, $g_\alpha = -h^{-1}g_{0\alpha}$ — трехмерный вектор, $\gamma_{\alpha\beta}$ — трехмерный метрический тензор,

$$\gamma_{\alpha\beta} = -g_{\alpha\beta} + g_{0\alpha}g_{0\beta}/g_{00}. \quad (3.2)$$

4. ФУНКЦИЯ РАСПРЕДЕЛЕНИЯ

Функция распределения зарядов по импульсам и координатам в состоянии теплового равновесия является интегралом движения и релятивистским инвариантом, и потому в произвольной системе отсчета должна зависеть только от ковариантных комбинаций аддитивных интегралов движения (проекции обобщенного 4-импульса P_i на направления циклических координат) и 4-скорости U^i движения подсистемы как целого. Для нашей цилиндрически-симметричной системы, однородной вдоль направления тока, такой комбинацией является $P_i U^i$,

$$U^0 = \frac{dx^0}{\sqrt{g_{ik} dx^i dx^k}} = \left[g_{00} + 2g_{0\alpha} \frac{W^\alpha}{c} + g_{\alpha\beta} \frac{W^\alpha W^\beta}{c^2} \right]^{-1/2},$$

$$U^\alpha = \frac{dx^\alpha}{\sqrt{g_{ik} dx^i dx^k}} = \frac{W^\alpha}{c} \left[g_{00} + 2g_{0\alpha} \frac{W^\alpha}{c} + g_{\alpha\beta} \frac{W^\alpha W^\beta}{c^2} \right]^{-1/2},$$

U^i — 4-скорость движения подсистемы относительно лабораторной системы координат, $W^\alpha = cdx^\alpha/dx^0$. Скорость дрейфа V равна разности скоростей движения подсистем: $V^\alpha = W_e^\alpha - W_i^\alpha$. Обобщенный 4-импульс P_i при наличии электромагнитного поля связан с кинематическим 4-импульсом частицы p_i соотношением $p_i = P_i - (e/c)A_i$, A_i — 4-потенциал электромагнитного поля.

Зависимость равновесной функции распределения от $P_i U^i$ определяется статистикой частиц. Для фермионов (такowymi являются как электроны, так и протоны) эта зависимость имеет вид

$$F(X) = \{1 + \exp [B + X/T]\}^{-1}, \quad X = cP_i U^i, \quad (4.1)$$

B и T — скаляры. Поскольку функция распределения является интегралом движения, ее аргумент $B + X/T$ не зависит от координат; B является просто константой. Но проекции обобщенного 4-импульса P_i на направление тока и на ось времени — интегралы движения. Следовательно, отношения U^i/T , $i = 0, 3$, не должны зависеть от координат. Иначе говоря, 4-вектор $\xi^i = U^i/T$ является вектором Киллинга [5], который в произвольной системе координат удовлетворяет уравнению Киллинга:

$$\xi_{i;k} + \xi_{k;i} = 0. \quad (4.2)$$

Уравнение Киллинга является следствием симметрии, связанной с наличием в системе циклических координат. Оно определяет координатную зависимость скорости, химического потенциала и температуры.

Из уравнения Киллинга следует, что 3-скорость $W^\alpha = cdx^\alpha/dx^0$, измеренная в мировом времени x^0 , не зависит от координаты x^1 . В нашем случае x^0 и x^3 — циклические координаты, и отличными от нуля являются те же компоненты U^0 и U^3 . Из уравнений (4.2) независимыми являются только два:

$$\begin{aligned} g_{00} \frac{d(U^0/T)}{dx^1} + g_{03} \frac{d(U^3/T)}{dx^1} &= 0, \\ g_{30} \frac{d(U^0/T)}{dx^1} + g_{33} \frac{d(U^3/T)}{dx^1} &= 0. \end{aligned}$$

Детерминант этой системы отличен от нуля:

$$\Delta = \begin{vmatrix} g_{00} & g_{03} \\ g_{30} & g_{33} \end{vmatrix} = g_{00}g_{33} - g_{03}g_{30} = -g_{00}\gamma_{33} \neq 0.$$

Поэтому из уравнений Киллинга имеем

$$\frac{d(U^0/T)}{dx^1} = 0, \quad \frac{d(U^3/T)}{dx^1} = 0.$$

Отсюда видно, что $W^3/c = U^3/U^0 = \text{const}$, т. е. W^3 действительно не зависит от координаты x^1 . Координатная зависимость температуры дается формулой

$$\frac{T}{U^0} = T \sqrt{g_{00} + 2g_{0\alpha} \frac{W^\alpha}{c} + g_{\alpha\beta} \frac{W^\alpha W^\beta}{c^2}} = \text{const}. \quad (4.3)$$

5. ТЕНЗОР ЭНЕРГИИ-ИМПУЛЬСА

Для вычисления тензора энергии-импульса T^{ik} и других величин с помощью функции распределения необходимо знать, как преобразуются в криволинейных координатах элемент 4-объема импульсного пространства $d\Omega_p = dp^0 dp^1 dp^2 dp^3$. Поскольку dp^i является контрвариантным вектором, при преобразовании координат его компоненты преобразуются как дифференциалы координат. Но в криволинейных координатах произведение $\sqrt{-g} d\Omega$ является инвариантом, g — определитель метрического тензора g_{ik} , $d\Omega = dx^0 dx^1 dx^2 dx^3$. Отсюда можно заключить, что при интегрировании по 4-объему импульсного пространства инвариантным остается произведение $\sqrt{-g} d\Omega_p$.

Таким образом, мы имеем следующее инвариантное выражение для T^{ik} как интеграл от функции распределения:

$$T^{ik} = \frac{2cg}{(2\pi\hbar)^3} \int p^i p^k F(X) \delta(p_s p^s - m^2 c^2) \sqrt{-g} dp^0 dp^1 dp^2 dp^3. \quad (5.1)$$

Подстановка (4.1) в (5.1) дает стандартное выражение для тензора энергии-импульса

$$T^{ik} = (\mathcal{E} + \mathcal{P}) U^i U^k - \mathcal{P} g^{ik}, \quad (5.2)$$

в котором энергия \mathcal{E} и давление \mathcal{P} в сопутствующей системе отсчета выражены через потенциалы поля A_i :

$$\mathcal{E} = \frac{4\pi g}{(2\pi ch)^3} \int_{mc^2}^{\infty} dE E^2 \sqrt{E^2 - m^2 c^4} \left\{ 1 + \exp \left[\frac{E - \mu}{T} \right] \right\}^{-1}, \quad (5.3)$$

$$\mathcal{P} = \frac{4\pi g}{3} \frac{1}{(2\pi ch)^3} \int_{mc^2}^{\infty} dE (E^2 - m^2 c^4)^{3/2} \left\{ 1 + \exp \left[\frac{E - \mu}{T} \right] \right\}^{-1}, \quad (5.4)$$

$$-\mu = BT + eA_i U^i. \quad (5.5)$$

Здесь g — g -фактор, μ — химический потенциал.

Формулы (4.3), (5.3), (5.4) и (5.5) уже содержат в себе уравнение состояния вещества. Этими формулами компоненты тензора энергии-импульса выражаются через потенциалы электромагнитного поля и 4-скорость движения подсистемы как целого.

4-вектор тока n^i есть интеграл от функции распределения:

$$n^i = \frac{2}{c} \frac{g}{(2\pi\hbar)^3} \int p^i F(X) \delta(p_s p^s - m^2 c^2) \sqrt{-g} dp^0 dp^1 dp^2 dp^3 = n U^i. \quad (5.6)$$

Здесь

$$n = \frac{4\pi g}{(2\pi ch)^3} \int_{mc^2}^{\infty} dE E \sqrt{E^2 - m^2 c^4} \left\{ 1 + \exp \left[\frac{E - \mu}{T} \right] \right\}^{-1}, \quad (5.7)$$

n — плотность зарядов в сопутствующей системе координат.

Полный тензор энергии-импульса частиц получается из (5.2) суммированием по сортам зарядов:

$$T_{P_i}^k = \sum_a [(\mathcal{E}_a + \mathcal{P}_a)U_{ai}U_a^k - \mathcal{P}_a\delta_i^k]. \quad (5.8)$$

Индекс суммирования $a = i, e$ соответственно для ионов и электронов. 4-вектор плотности электрического тока равен

$$j^i = c \sum_a e_a n_a^i = c \sum_a e_a n_a U_a^i. \quad (5.9)$$

Полный ток I и заряд Q на единицу длины канала получаются из (5.9) инвариантным интегрированием по поперечному сечению:

$$\frac{I}{c} = 2\pi \int_{-\infty}^{\infty} dx^1 \sqrt{-g} \sum_a e_a n_a U_a^3, \quad Q = 2\pi \int_{-\infty}^{\infty} dx^1 \sqrt{-g} \sum_a e_a n_a U_a^0. \quad (5.10)$$

Тензор энергии-импульса электромагнитного поля равен

$$T_{F_i}^k = (-F_{il}F^{kl} + \delta_i^k F_{lm}F^{lm}/4)/4\pi.$$

В случае стационарной, однородной вдоль направления тока и по азимуту системы отличными от нуля являются компоненты 4-вектора потенциала поля A_0 и A_3 . Соответственно, в тензоре электромагнитного поля

$$F_{ik} = A_{k;i} - A_{i;k} = \frac{\partial A_k}{\partial x^i} - \frac{\partial A_i}{\partial x^k} \quad (5.11)$$

отличны от нуля только компоненты $F_{10} = -F_{01} = \partial A_0/\partial x^1$ электрического поля и компоненты $F_{13} = -F_{31} = \partial A_3/\partial x^1$ магнитного поля. Удобно выразить тензор энергии-импульса электромагнитного поля через смешанную компоненту электрического поля $F_0^1 = g_{00}F^{01} + g_{03}F^{31}$ и контрвариантную компоненту магнитного поля F^{31} :

$$T_{00} = \gamma_{11} [\gamma_{33}h(F^{13})^2 + (F_0^1)^2]/8\pi, \quad (5.12)$$

$$T_0^3 = \gamma_{11}F_0^1F^{31}/4\pi, \quad (5.13)$$

$$T^{11} = h^{-1} [\gamma_{33}h(F^{13})^2 - (F_0^1)^2]/8\pi, \quad (5.14)$$

$$T^{22} = \gamma^{22}\gamma_{11}h^{-1} [-\gamma_{33}h(F^{13})^2 + (F_0^1)^2]/8\pi, \quad (5.15)$$

$$T^{33} = \gamma^{33}\gamma_{11}h^{-1} [\gamma_{33}h(F^{13})^2 + (F_0^1)^2]/8\pi. \quad (5.16)$$

Полный тензор энергии-импульса материи, входящий в уравнения Эйнштейна, есть сумма соответствующих выражений для частиц и электромагнитного поля: $T_i^k = T_{P_i}^k + T_{F_i}^k$.

6. ТЕНЗОР РИЧЧИ

Несмотря на компактную тензорную запись уравнений Эйнштейна

$$R_{ik} = \frac{8\pi G}{c^4} \left(T_{ik} - \frac{1}{2}g_{ik}T \right), \quad (6.1)$$

их практическое использование не просто. Мы выпишем полную систему уравнений, описывающих стационарное протекание тока по цилиндрически-симметричному каналу, не предполагая гравитационное поле слабым. Воспользуемся известными выражениями для компонент тензора Риччи R_{ik} в случае постоянного гравитационного поля ([4], задача к § 95):

$$\begin{aligned} R_{00} &= \sqrt{h} \left(\sqrt{h} \right)_{;\alpha}^{\alpha} + \frac{h^2}{4} f_{\lambda\mu} f^{\lambda\mu}, \\ R_0^\alpha &= -\frac{1}{2} h f^{\alpha\lambda}{}_{;\lambda} - \frac{3}{4} f^{\alpha\lambda} h_{;\lambda}, \\ R^{\alpha\beta} &= P^{\alpha\beta} + \frac{h}{2} f^{\alpha\lambda} f^\beta{}_{\lambda} - \frac{\left(\sqrt{h} \right)_{;\alpha;\beta}^{\alpha;\beta}}{\sqrt{h}}. \end{aligned}$$

Мы используем стандартные обозначения [4]:

$$f_{\alpha\beta} = g_{\beta;\alpha} - g_{\alpha;\beta} = \frac{\partial g_\beta}{\partial x^\alpha} - \frac{\partial g_\alpha}{\partial x^\beta}$$

— антисимметричный трехмерный тензор; $P^{\alpha\beta}$ — трехмерный тензор, построенный из $\gamma_{\alpha\beta}$ так же, как 4-тензор R^{ik} строится из g_{ik} . Все операции поднятия и опускания греческих индексов и ковариантного дифференцирования в трехмерном пространстве проводятся с помощью трехмерного метрического тензора (3.2).

В нашей задаче тензор $\gamma_{\alpha\beta}$ диагонален, и можно воспользоваться готовыми выражениями ([4], задача 2 к § 92) для тензора $P^{\alpha\beta}$. Если обозначить $g_{00} = h = \exp(F_0)$ и представить отличные от нуля диагональные компоненты трехмерного метрического тензора в виде

$$\gamma_{\alpha\beta} = \begin{vmatrix} \exp(2F_1) & 0 & 0 \\ 0 & \exp(2F_2) & 0 \\ 0 & 0 & \exp(2F_3) \end{vmatrix},$$

то для тензора $P_{\alpha\beta}$ получим следующие выражения:

$$\begin{aligned} P_{\alpha\alpha} &= \sum_{\lambda \neq \alpha} \left\{ F_{\alpha,\alpha} F_{\lambda,\alpha} - F_{\lambda,\alpha}^2 - F_{\lambda,\alpha,\alpha} + \exp(2F_\alpha - 2F_\lambda) \times \right. \\ &\quad \left. \times \left(F_{\lambda,\lambda} F_{\alpha,\lambda} - F_{\alpha,\lambda,\lambda} - F_{\alpha,\lambda}^2 - \sum_{\mu \neq \alpha \neq \lambda} F_{\alpha,\lambda} F_{\mu,\lambda} \right) \right\}, \end{aligned} \quad (6.2)$$

$$P_{\alpha,\beta} = \sum_{\mu \neq \alpha \neq \beta} \left(F_{\alpha,\beta} F_{\mu,\alpha} + F_{\beta,\alpha} F_{\mu,\beta} - F_{\mu,\beta} F_{\mu,\alpha} - F_{\mu,\alpha,\beta} \right), \quad \alpha \neq \beta. \quad (6.3)$$

В (6.2) по дважды повторяющемуся индексу α суммирование нет. В случае зависимости всех величин только от одной координаты тензор $P_{\alpha\beta}$ диагонален, так как при $\alpha \neq \beta$ в каждом члене суммы (6.3) дифференцирование проводится по двум разным координатам. Индекс $_{;\alpha}$ означает обычное дифференцирование по координате x^α .

Пользуясь произволом в выборе координаты x^1 , наложим на функции F_i дополнительное условие [6]:

$$F_1 = F_0 + F_2 + F_3. \tag{6.4}$$

Тогда формулы значительно упрощаются, и мы приходим к следующим выражениям для отличных от нуля компонент тензора Риччи:

$$R_{00} = \exp [2(F_0 - F_1)] F_0'' + (1/2) \exp(4F_0 - 2F_1 - 2F_3) g_3'^2, \tag{6.5}$$

$$R_0^3 = -(1/2) \exp(-2F_1) [\exp \{2(F_0 - F_3)\} g_3']', \tag{6.6}$$

$$R^{11} = \exp(-4F_1) \{ [2(F_2'F_3' + F_3'F_0' + F_0'F_2') - F_1''] + (1/2) \exp(2F_0 - 2F_3) g_3'^2 \}, \tag{6.7}$$

$$R^{22} = -\exp(-2F_2 - 2F_1) F_2'', \tag{6.8}$$

$$R^{33} = \exp(-2F_3 - 2F_1) F_3'' + (1/2) \exp(2F_0 - 2F_1 - 4F_3) g_3'^2. \tag{6.9}$$

Штрих означает дифференцирование по x^1 .

7. ЗАКОНЫ СОХРАНЕНИЯ

Из уравнений Эйнштейна следует, что дивергенция тензора энергии-импульса

$$T_i^k = \sum_a (\mathcal{W}_a U_{ai} U_a^k - \mathcal{P}_a \delta_i^k) + (-F_{il} F^{kl} + \delta_i^k F_{lm} F^{lm} / 4) / 4\pi$$

равна нулю: $T_{i;k}^k = 0$. Проведем непосредственное вычисление $T_{i;k}^k$ с $\mathcal{W}_a = \mathcal{E}_a + \mathcal{P}_a$, \mathcal{E}_a и \mathcal{P}_a из (5.3) и (5.4). Отличными от нуля компонентами U_a^k являются U_a^0 и U_a^3 , а соответствующие координаты x^0 и x^3 — циклические. Поэтому $U_a^k d/dx^k = 0$, $U_{a;k}^k = 0$. После ряда стандартных преобразований имеем

$$T_{i;k}^k = \sum_a \mathcal{W}_a (U_{ai} U_a^k)_{;k} - \mathcal{P}_{a;i} - F_{il} (F^{kl})_{;k} / 4\pi.$$

Теперь преобразуем $\mathcal{P}_{a;i} = d\mathcal{P}_a/dx^i = \mathcal{P}_{a;i}$:

$$\frac{d\mathcal{P}}{dx^i} = \sum_a \frac{4\pi}{3} \frac{g_a}{(2\pi\hbar)^3} \int_{mc^2}^{\infty} dE (E^2 - m_a^2 c^4)^{3/2} \frac{d}{dx^i} \left\{ 1 + \exp \left[\frac{E - \mu_a}{T_a} \right] \right\}^{-1}.$$

Воспользовавшись тождеством

$$\frac{d}{dx^i} \left\{ 1 + \exp \left(\frac{E - \mu}{T} \right) \right\}^{-1} = \left[E \left(\frac{1}{T} \right)_{;i} - \left(\frac{\mu}{T} \right)_{;i} \right] \frac{d}{dE} \left\{ 1 + \exp \left(\frac{E - \mu}{T} \right) \right\}^{-1},$$

после интегрирования по частям находим

$$\begin{aligned} \mathcal{P}_{a;i} = & \frac{4\pi}{3} \sum_a \frac{g_a T_a}{(2\pi\hbar)^3} \int_{mc^2}^{\infty} \frac{dE}{1 + \exp [(E - \mu_a)/T_a]} \times \\ & \times \frac{d}{dE} \left\{ (E^2 - m_a^2 c^4)^{3/2} \left[E \left(\frac{1}{T_a} \right)_{;i} - \left(\frac{\mu_a}{T_a} \right)_{;i} \right] \right\}. \end{aligned}$$

Дифференцируя по E и используя формулы (5.3), (5.4), (5.6), получаем

$$\frac{d\mathcal{P}}{dx^i} = - \sum_a T_a \left\{ \mathcal{W}_a \left(\frac{1}{T_a} \right)_{,i} - \left(\frac{\mu_a}{T_a} \right)_{,i} n_a \right\}.$$

Используем теперь (5.5) и тот факт, что $B_{,i} = 0$:

$$\frac{d\mathcal{P}}{dx^i} = - \sum_a T_a \left\{ \mathcal{W}_a \left(\frac{1}{T_a} \right)_{,i} + e_a n_a \left[\left(\frac{U_a^k}{T_a} \right) A_{k,i} + A_k \left(\frac{U_a^k}{T_a} \right)_{,i} \right] \right\}.$$

Член $A_k (U_a^k/T_a)_{,i}$ обращается в нуль вследствие уравнений Киллинга: $(U_a^k/T_a)_{,i} = 0$. Поскольку $U^k d/dx^k = 0$, можем написать $A_{k,i} U^k = (A_{k,i} - A_{i,k}) U^k = F_{ik} U^k$. В силу (5.9) имеем

$$\begin{aligned} \frac{d\mathcal{P}}{dx^i} &= - \sum_a T_a \mathcal{W}_a \left(\frac{1}{T_a} \right)_{,i} - F_{ik} \frac{j^k}{c}, \\ T_{i;k}^k &= \sum_a \mathcal{W}_a T_a \left\{ \frac{U_{ai,k} U_a^k}{T_a} + \left(\frac{1}{T_a} \right)_{,i} \right\} + F_{il} \left\{ (F^{lk})_{;k} + \frac{4\pi j^l}{c} \right\} \frac{1}{4\pi}. \end{aligned}$$

Сумму по сортам зарядов с помощью соотношений $U_{ak;i} U_a^k = 0$, $U_a^k U_{ak} = 1$, $U_a^k (1/T_a)_{;k} = 0$, $U_{a;k}^k = 0$ можно привести к виду

$$\sum_a \mathcal{W}_a T_a U_a^k \left\{ \left(\frac{U_{ai}}{T_a} \right)_{;k} + \left(\frac{U_{ak}}{T_a} \right)_{,i} \right\},$$

откуда в силу уравнений Киллинга (4.2) следует, что эта сумма равна нулю. В результате получаем

$$T_{i;k}^k = \frac{1}{4\pi} F_{im} \left\{ F^{mk}{}_{;k} + \frac{4\pi j^m}{c} \right\}.$$

Таким образом, из уравнений Эйнштейна следует, что

$$F_{im} \left\{ F^{mk}{}_{;k} + 4\pi j^m/c \right\} = 0. \quad (7.1)$$

Сделать отсюда вывод, что уравнения Максвелла

$$F^{mk}{}_{;k} + 4\pi j^m/c = 0 \quad (7.2)$$

целиком содержатся в уравнениях Эйнштейна, можно только в том случае, если определитель матрицы электромагнитного поля отличен от нуля: $\det F_{im} \neq 0$. В нашем случае электрическое и магнитное поля взаимно перпендикулярны, так что один из двух инвариантов поля равен нулю. Это именно тот особый случай, когда уравнения Максвелла не являются следствием уравнений Эйнштейна [7]. Поскольку в нашем случае $\det F_{ik} = 0$, существует нетривиальное решение уравнения (7.1), и, значит, выражения $F^{km}{}_{;m} + 4\pi j^k/c$, вообще говоря, нулю не равны. Из четырех уравнений (7.1) в нашем

случае ($F_{2k} = 0, j^1 = 0, F^{1m}_{;m} = 0$, ранг матрицы F_{ik} равен единице) фактически остается только одно уравнение

$$F_{10} (F^{0m}_{;m} + 4\pi j^0/c) + F_{13} (F^{3m}_{;m} + 4\pi j^3/c) = 0. \quad (7.3)$$

При наличии относительного движения подсистем электронов и ионов $F_{13} \neq 0$ в любой системе отсчета. Тогда из (7.3) следует, что уравнения Эйнштейна выполняются при произвольной функции $F^{0m}_{;m} + 4\pi j^0/c$, если при этом

$$F^{3m}_{;m} + \frac{4\pi j^3}{c} = - \left(F^{0m}_{;m} + \frac{4\pi j^0}{c} \right) \frac{F_{10}}{F_{13}}.$$

С другой стороны, тот факт, что электромагнитное поле, потенциалы A_i которого входят явно в функцию распределения, создается самими зарядами нашей системы, математически выражается именно уравнениями Максвелла (7.2), связывающими потенциалы поля с плотностью заряда и тока.

Таким образом, из двух уравнений Максвелла $F^{ik}_{;k} = -4\pi j^i/c, i = 0, 3$, одно является независимым, а второе — следствием первого и уравнений Эйнштейна.

8. ПОЛНАЯ СИСТЕМА УРАВНЕНИЙ

Подставляя в (6.1) выражения (5.8) для тензора энергии-импульса частиц, (5.12)–(5.16) для тензора энергии-импульса электромагнитного поля и (6.10)–(6.14) для тензора Риччи, приходим к следующим уравнениям гравитационного поля:

$$\begin{aligned} \exp(2F_1 - 2F_0)R_{00} = & F_0'' + \frac{1}{2} \exp [2(F_0 - F_3)] g_3'^2 = \frac{8\pi G}{c^4} \exp(2F_1) \times \\ & \times \left\{ \exp(2F_1) [\exp(2F_3)(F^{13})^2 + \exp(-2F_0)(F_0^1)^2] \frac{1}{8\pi} + \right. \\ & \left. + \sum_a \left[\frac{(1-g_3 W_a/c)^2 (\mathcal{E}_a + \mathcal{P}_a)}{(1-g_3 W_a/c)^2 - \exp(2F_3 - 2F_0) W_a^2/c^2} - \frac{\mathcal{E}_a - \mathcal{P}_a}{2} \right] \right\}, \quad (8.1) \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \exp(2F_1)R_0^3 = & -\frac{1}{2} [\exp \{2(F_0 - F_3)\} g_3']' = \\ = & \frac{8\pi G}{c^4} \exp(2F_1) \left\{ \sum_a \frac{(W_a/c)(1 - g_3 W_a/c)(\mathcal{E}_a + \mathcal{P}_a)}{(1 - g_3 W_a/c)^2 - \exp(2F_3 - 2F_0) W_a^2/c^2} + \exp(2F_1) \frac{F_0^1 F^{31}}{4\pi} \right\}, \quad (8.2) \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \exp(4F_1)R^{11} = & [2(F_2' F_3' + F_3' F_0' + F_0' F_2') - F_1''] + \frac{1}{2} \exp(2F_0 - 2F_3) g_3'^2 = \\ = & \frac{8\pi G}{c^4} \exp(2F_1) \left\{ \sum_a \frac{\mathcal{E}_a - \mathcal{P}_a}{2} + \exp(2F_1) [\exp(2F_3)(F^{13})^2 - \exp(-2F_0)(F_0^1)^2] \frac{1}{8\pi} \right\}, \quad (8.3) \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \exp(2F_1 + 2F_2)R^{22} = & -F_2'' = \\ = & \frac{8\pi G}{c^4} \exp(2F_1) \left\{ \sum_a \frac{\mathcal{E}_a - \mathcal{P}_a}{2} + \exp(2F_1) [-\exp(2F_3)(F^{13})^2 + \exp(-2F_0)(F_0^1)^2] \frac{1}{8\pi} \right\}, \quad (8.4) \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \exp(2F_1 + 2F_3)R^{33} &= -F_3'' + \frac{1}{2} \exp[2(F_0 - F_3)]g_3'^2 = \\ &= \frac{8\pi G}{c^4} \exp(2F_1) \left\{ \exp(2F_1) [\exp(2F_3)(F^{13})^2 + \exp(-2F_0)(F_0^1)^2] \frac{1}{8\pi} + \right. \\ &\left. + \sum_a \left[\frac{\exp(2F_3 - 2F_0)(W_a/c)^2(\mathcal{E}_a + \mathcal{P}_a)}{(1 - g_3 W_a/c)^2 - \exp(2F_3 - 2F_0)W_a^2/c^2} + \frac{\mathcal{E}_a - \mathcal{P}_a}{2} \right] \right\}. \end{aligned} \quad (8.5)$$

Пять уравнений (8.1)–(8.5) содержат пять функций, описывающих гравитационное поле (F_0, F_1, F_2, F_3, g_3), и две функции, описывающие электромагнитное поле (A_0 и A_3), которые входят в уравнения через выражения (5.3), (5.4) и (5.11). Итого семь функций. Система замыкается соотношением (6.4) и одним из уравнений Максвелла

$$\exp(-2F_1) [\exp(2F_1)F^{01}]' = -4\pi \sum_a e_a n_a \frac{\exp(-F_0)}{\sqrt{(1 - g_3 W_a/c)^2 - \exp(2F_3 - 2F_0)W_a^2/c^2}}. \quad (8.6)$$

Второе уравнение Максвелла

$$\exp(-2F_1) [\exp(2F_1)F^{31}]' = -4\pi \sum_a e_a n_a \frac{\exp(-F_0)W_a/c}{\sqrt{(1 - g_3 W_a/c)^2 - \exp(2F_3 - 2F_0)W_a^2/c^2}} \quad (8.7)$$

является, как показано выше, следствием этой системы уравнений. Плотности зарядов n_a и их температуры выражаются через те же искомые функции формулами (5.7) и (4.3).

Из уравнений (8.1)–(8.5) следуют соотношения

$$F_0'' + F_3'' = F_1'' - F_2'' = \frac{16\pi G}{c^4} \exp(2F_1) \sum_a \mathcal{P}_a, \quad (8.8)$$

$$\begin{aligned} F_2'(F_3' + F_0') + F_3'F_0' + \frac{1}{4} \exp(2F_0 - 2F_3)g_3'^2 = \\ = \frac{8\pi G}{c^4} \exp(2F_1) \left\{ \sum_a \mathcal{P}_a + \exp(2F_1) [\exp(2F_3)(F^{13})^2 - \exp(-2F_0)(F_0^1)^2] \frac{1}{8\pi} \right\}. \end{aligned} \quad (8.9)$$

Соотношение (8.9) не содержит вторых производных и по существу является первым интегралом системы уравнений.

Чтобы связать координату x^1 с расстоянием от оси цилиндра, «выключим» электромагнитное поле ($F_0^1 = F^{13} = 0$) и «остановим» заряды ($W_a = 0$). Тогда из уравнений (8.4) и (8.5) следует

$$F_3'' = F_2'' \quad (F_0^1 = F^{13} = 0, \quad W_a = 0).$$

Если константу интегрирования положить равной единице, $F_2' = F_3' + 1$, то вдали от материи криволинейные циклические координаты x^2 и x^3 будут соответствовать цилиндрическим координатам φ и z при условии, что координата x^1 связана с радиусом соотношением $x^1 = \ln r$. Это соответствует галилеевской метрике (3.1). Направление $x^1 \rightarrow \infty$ — это удаление по радиусу от канала тока, а $x^1 = -\infty$ отвечает оси цилиндра.

Для бесконечно длинной системы на больших расстояниях по сравнению с поперечными размерами метрика не становится галилеевской. При $x^1 \rightarrow \infty$ функции F_i ,

удовлетворяющие уравнениям (8.1)–(8.5), не стремятся к нулю. Дело в том, что цилиндрическая симметрия системы с зависимостью только от одной координаты x^1 — это промежуточная асимптотика для расстояний от оси, малых по сравнению с длиной токового канала L . На расстояниях x^1 , больших по сравнению с L , метрика будет галилеевской, но на таких расстояниях уравнения (8.1)–(8.5) уже неприменимы, ибо x^3 перестает быть циклической координатой, и система становится зависящей как минимум от двух переменных (x^1 и x^3).

Конечность величины тока и заряда на единицу длины подразумевает, что интегралы (5.10) сходятся. Тогда $\mathcal{E}_a, \mathcal{P}_a, n_a$ как функции x^1 быстро стремятся к нулю при удалении от оси:

$$\mathcal{E}_a = 0, \quad \mathcal{P}_a = 0, \quad n_a = 0, \quad x^1 \rightarrow \infty. \tag{8.10}$$

Из уравнений Максвелла (8.6) и (8.7) находим

$$\exp(2F_1)F^{01} = -2Q, \quad \exp(2F_1)F^{31} = -2I/c, \quad x^1 \rightarrow \infty. \tag{8.11}$$

9. БАЛАНС ЭНЕРГИЙ

Равновесие токового канала возможно, если энергии магнитного и гравитационного сжатий уравновешены электростатическим отталкиванием объемного заряда и энергией теплового разлета частиц:

$$\frac{I^2}{2c^2} + \frac{G}{2} \left(\sum_a N_a m_a \right)^2 = \frac{Q^2}{2} + \sum_a N_a T_a. \tag{9.1}$$

Эта формула выведена ранее [3] в предположении, что электроны и ионы представляют собой бoльцмановские идеальные газы, а гравитационное взаимодействие зарядов описывается уравнениями Ньютона. Это означает, что формула (9.1) применима, если только скорость относительного движения подсистем электронов и ионов мала по сравнению со скоростью света. Чтобы обобщить этот баланс на случай $W_a \sim c$, пришлось выйти за рамки ньютоновского приближения и обратиться к уравнениям Эйнштейна.

Условие баланса в общей теории относительности можно получить из первого интеграла (8.9), просто устремляя в нем $x^1 \rightarrow \infty$. Учитывая, что $F_0^1 = \exp(2F_0)(F^{01} - g_3 F^{31})$, а также (8.10) и (8.11), имеем

$$\frac{1}{4} \exp(2F_0 - 2F_3) g_3'^2 + F_0' F_3' + F_2'(F_3' + F_0') = 4 \frac{GI^2}{c^6} \left[\exp(2F_3) - \exp(2F_0) \left(\frac{cQ}{I} - g_3 \right)^2 \right]. \tag{9.2}$$

Интегрируя соотношение (8.8), находим

$$F_0' + F_3' = \frac{8G}{c^4} \sum_a \mathcal{P}_a, \tag{9.3}$$

$$\mathcal{P}_a = 2\pi \int_{-\infty}^{\infty} dx^1 \exp(2F_1) \mathcal{P}_a, \tag{9.4}$$

\mathcal{P}_a — давление зарядов сорта a , проинтегрированное по поперечному сечению канала тока.

Первые два члена в левой части (9.2) пропорциональны G^2 . Если гравитацией вообще пренебречь, т. е. сократить (9.2) на общий пропорциональный G множитель, а затем положить $G = 0$ и подставить вместо F_i их галилеевские значения, то получаем условие равновесия токового канала, справедливое, как это следует из нашего вывода, для ферми-газов электронов и ионов при произвольной степени их вырождения (а не только в приближении бoльцмановских идеальных газов):

$$\sum_a \mathcal{P}_a = \frac{I^2}{2c^2} - \frac{Q^2}{2}.$$

Учет гравитации в общем балансе сил необходим тогда, когда электромагнитный вклад мал, а общее число частиц огромно, так что

$$\frac{I^2}{c^2} - Q^2 \text{ и } G \left(\sum_a N_a m_a \right)^2$$

— величины одного порядка. Такая ситуация может реализоваться в межгалактических токах либо когда и ток, и заряд оба не очень велики, либо если сжатие магнитным полем тока с большой точностью скомпенсировано электростатическим расталкиванием объемного заряда. В последнем случае дрейфовая скорость может быть релятивистской, и тогда ньютоновского приближения недостаточно.

Будем для простоты считать, что

$$\mathcal{P}_a \ll \mathcal{E}_i. \quad (9.5)$$

В силу неравенства $m_e \ll m_i$ электроны могут при этом быть релятивистскими и даже ультрарелятивистскими. Гравитационное поле системы является слабым, если $GN_a m_a / c^2 \ll 1$ и $GI^2 / c^6 \ll 1$. Первый параметр количественно характеризует искажение метрики зарядами, а второй — искажение метрики создаваемым этими зарядами электромагнитным полем. В слабом гравитационном поле при $(I/c)^2 - Q^2 \sim G(m_a N_a)^2$ искажение метрики электромагнитным полем мало по сравнению с искажением зарядами:

$$\frac{G}{c^4} \left(\frac{I^2}{c^2} - Q^2 \right) \sim \frac{(G m_a N_a)^2}{c^4} \ll \frac{G N_a m_a}{c^2}.$$

В этом случае в разложении по параметру $1/c^2$ искажение метрики зарядами — эффект порядка $1/c^2$, а электромагнитным полем — порядка $1/c^4$.

На достаточно большом расстоянии от оси токового канала в качестве функций F_0 , F_3 и g_3 (но не их производных!) в (9.2) можно подставить их галилеевские значения — нули. В силу условия (9.5) для F'_2 также следует подставить галилеевское значение $F'_2 = 1$. Имеем

$$\frac{1}{4} g_3'^2 + F_0' F_3' + \frac{8G}{c^4} \sum_a \mathcal{P}_a = 4 \frac{GI^2}{c^6} \left[1 - \left(\frac{cQ}{I} \right)^2 \right]. \quad (9.6)$$

В члене $F'_0 F'_3$ оба множителя, равно как и g'_3 , достаточно найти в первом порядке по $1/c^2$. С этой точностью из (8.1), (8.2) и (8.5) находим

$$F'_0 = -F'_3 = \frac{2G}{c^4} \sum_a \mathcal{E}_a \frac{1 + W_a^2/c^2}{1 - W_a^2/c^2}, \tag{9.7}$$

$$g'_3 = \frac{8G}{c^4} \sum_a \mathcal{E}_a \frac{W_a/c}{1 - W_a^2/c^2}, \tag{9.8}$$

$$\mathcal{E}_a = 2\pi \int_{-\infty}^{\infty} dx^1 \exp(2F_1) \mathcal{E}_a,$$

\mathcal{E}_a — энергия подсистемы сорта a в расчете на единицу длина канала. После подстановки (9.7) и (9.8) в (9.6), получаем

$$\frac{G}{2} \sum_a \frac{\mathcal{E}_a}{c^2} \frac{1 + W_a/c}{1 - W_a/c} \sum_b \frac{\mathcal{E}_b}{c^2} \frac{1 - W_b/c}{1 + W_b/c} + \frac{I^2}{2c^2} = \frac{Q^2}{2} + \sum_a \mathcal{P}_a,$$

откуда

$$\frac{G}{2} \left(\sum_a \frac{\mathcal{E}_a}{c^2} \right)^2 + \frac{2G\mathcal{E}_e\mathcal{E}_i}{c^6} \frac{(W_e - W_i)^2}{(1 - W_e^2/c^2)(1 - W_i^2/c^2)} + \frac{I^2}{2c^2} = \frac{Q^2}{2} + \sum_a \mathcal{P}_a. \tag{9.9}$$

Первые два члена в (9.9), пропорциональные G , представляют собой энергию гравитационного сжатия. Первый член — обычное ньютоновское выражение для энергии гравитационного сжатия на единицу длины (ср. с (9.1)). Второй член в левой части (9.9) описывает дополнительное гравитационное притяжение подсистем, вызванное их относительным движением. Этот эффект не содержится в ньютоновском приближении. При $V/c \ll 1$ он пренебрежимо мал, однако в случае ультрарелятивистской скорости дрейфа может стать преобладающим. Формула (9.9) справедлива независимо от степени вырождения ферми-газа электронов и/или ионов. Использовано неравенство (9.5).

Гравитационное притяжение подсистем, связанное с их относительным движением, в каналах сильного тока содержит дополнительную малость в силу неравенства $m_e \ll m_i$. Этот эффект должен значительно ярче проявляться в сверхтекучих звездах, поскольку там массы нормальной и сверхтекучей компонент могут быть одного порядка, взаимное трение этих подсистем отсутствует и скорость их относительного движения не мала.

Для нерелятивистских бoльцмановских газов ($\mathcal{P}_a = N_a T_a$, $\mathcal{E}_a = N_a m_a c^2$, N_a — число зарядов сорта a на единицу длины канала тока) формула (9.9) дает

$$\frac{I^2}{2c^2} + \frac{G}{2} \left(\sum_a N_a m_a \right)^2 + \frac{2GN_e N_i m_e m_i}{c^2} \frac{(W_e - W_i)^2}{(1 - W_e^2/c^2)(1 - W_i^2/c^2)} = \frac{Q^2}{2} + \sum_a N_a T_a. \tag{9.10}$$

В пределе нерелятивистской скорости дрейфа (9.10) переходит в (9.1).

Благодарю Д. А. Киржница за обсуждение.

Литература

1. A. L. Peratt, *Physics of Plasma Universe*, Springer-Verlag, New York, Berlin (1992).
2. W. H. Bennet, *Phys. Rev.* **5**, 890 (1934).
3. В. Е. Меерovich and A. L. Peratt, *IEEE Trans. Plasma Sci.* **20**, 891 (1992).
4. Л. Д. Ландау, Е. М. Лифшиц, *Теория поля*, Наука, Москва (1973).
5. J. Ehlers, in *Relativity and gravitation*, Gordon and Breach Sci. Publ., London (1971), p. 150.
6. К. А. Bronnikov, *J. Phys. A: Math. Gen.* **12**, 201 (1979).
7. С. W. Misner, К. S. Thorne, and J. A. Wheeler, *Gravitation*, W. H. Freeman and Co., San Francisco (1973), § 20.