

Квантовая теория гравитации

Е.Г. Якубовский

НМСУГ e-mail yakubovski@rambler.ru

Аннотация

Решение уравнения ОТО и уравнений движения для дискретных тел, определяет метрический тензор, описывающий гравитационное поле. При этом значение метрического тензора связано с решением уравнения Клейна-Гордона. При этом из значения метрического интервала получено уравнение Клейна-Гордона, причем оно содержит метрический тензор, выраженный через волновую функцию. Описана на основе квантовых представлений черная дыра.

Получим из релятивистского уравнения Навье – Стокса уравнение Клейна-Гордона. Рассмотрим уравнение Навье - Стокса с кинематической вязкостью $\nu = \frac{i\hbar}{2m}$ записанное в релятивистской форме, причем без учета теплового потока, который в вакууме имеет малое значение. Если релятивистское уравнение Навье – Стокса записано относительно тепловой функции единицы объема $w = e + p$ в локальной системе покоя см. [1]§133, то в предлагаемой формуле используется плотность в локальной системе покоя

$$\frac{i\hbar}{2m} \left(\frac{\partial^2 u_k}{\partial x^0 \partial x_0} + \frac{\partial^2 u_k}{\partial x^l \partial x_l} \right) - u^0 \frac{\partial u_k}{\partial x^0} - u^l \frac{\partial u_k}{\partial x^l} = \frac{\partial p}{\rho \partial x^k}.$$

Получили релятивистское инвариантное уравнение Навье – Стокса.

Воспользуемся равенством для четырехмерной скорости

$$u_k = -\frac{i\hbar}{m} \nabla_k \ln \psi, k = 0, \dots, 3.$$

$$\begin{aligned} & \frac{i\hbar}{2m} \frac{\partial^2 - \frac{i\hbar}{m} \frac{\partial \ln \psi}{\partial x^k}}{\partial x^0 \partial x_0} + \frac{i\hbar}{2m} \frac{\partial^2 - \frac{i\hbar}{m} \frac{\partial \ln \psi}{\partial x^k}}{\partial x^l \partial x_l} + \\ & + \frac{i\hbar}{m} \frac{\partial \ln \psi}{\partial x_0} \frac{\partial - \frac{i\hbar}{m} \frac{\partial \ln \psi}{\partial x^k}}{\partial x^0} + \frac{i\hbar}{m} \frac{\partial \ln \psi}{\partial x_l} \frac{\partial - \frac{i\hbar}{m} \frac{\partial \ln \psi}{\partial x^k}}{\partial x^l} = \frac{\partial p}{\rho \partial x^k} \end{aligned}$$

Разделим это уравнение на величину $\frac{\hbar^2}{m^2}$, получим

$$\frac{\partial}{\partial x^k} \left[\frac{\partial^2 \ln \psi}{\partial x^0 \partial x_0} + \frac{\partial^2 \ln \psi}{\partial x^l \partial x_l} + \frac{\partial \ln \psi}{\partial x_0} \frac{\partial \ln \psi}{\partial x^0} + \frac{\partial \ln \psi}{\partial x_l} \frac{\partial \ln \psi}{\partial x^l} - \frac{2m^2}{\hbar^2} \int_{s_0}^s \frac{\partial p}{\rho \partial x^k} u^k ds \right] = 0.$$

Где величина $dx^k = u^k ds, k=0, \dots, 3$, при этом интеграл вдоль траектории равен

$$\begin{aligned} c^2(s) - c^2(s_0) &= c^2(x^0, x^1, x^2, x^3) - c^2(x_0^0, x_0^1, x_0^2, x_0^3) = \int_{s_0}^s \frac{dc^2}{ds} ds = \\ &= - \int_{s_0}^s \frac{\partial p}{\rho \partial x^k} u^k ds = - \int_{(x_0^0, x_0^1, x_0^2, x_0^3)}^{(x^0, x^1, x^2, x^3)} \frac{\partial p}{\rho \partial x^k} dx^k \end{aligned}$$

Причем как функция метрического интервала, эта величина инвариантна относительно преобразования Лоренца. Где величина s соответствует значению метрического интервала, и интеграл берется вдоль траектории движения частиц. Причем частная производная от этого интеграла вдоль траектории, равна

$$\frac{\partial}{\partial x^l} \int_{(x_0^0, x_0^1, x_0^2, x_0^3)}^{(x^0, x^1, x^2, x^3)} \frac{\partial p}{\rho \partial x^k} dx^k = \frac{d}{u^l ds} \int_{s_0}^s \frac{\partial p}{\rho \partial x^k} u^k ds = \frac{\partial p}{u^l \rho \partial x^k} u^k = \frac{dp}{u^l \rho ds} = \frac{\partial p}{\rho \partial x^l}$$

Проинтегрируем это уравнение, получим

$$\begin{aligned} & \left[\frac{\partial^2 \ln \psi}{\partial x^0 \partial x_0} + \frac{\partial^2 \ln \psi}{\partial x^l \partial x_l} + \frac{\partial \ln \psi}{\partial x_0} \frac{\partial \ln \psi}{\partial x^0} + \frac{\partial \ln \psi}{\partial x_l} \frac{\partial \ln \psi}{\partial x^l} \right] - \frac{2m^2}{\hbar^2} \int_{s_0}^s \frac{\partial p}{\rho \partial x^k} u^k ds = \\ & = -m^2 c^2 / \hbar^2 \end{aligned}$$

Причем при постоянной плотности среды имеем уравнение

$$\left[\frac{\partial^2 \ln \psi}{\partial x^0 \partial x_0} + \frac{\partial^2 \ln \psi}{\partial x^l \partial x_l} + \frac{\partial \ln \psi}{\partial x_0} \frac{\partial \ln \psi}{\partial x^0} + \frac{\partial \ln \psi}{\partial x_l} \frac{\partial \ln \psi}{\partial x^l} \right] - \frac{2m^2}{\hbar^2} \frac{\Delta p}{\rho} = -m^2 c^2 / \hbar^2$$

Где константу интегрирования обозначили $m^2 c^2 / \hbar^2$. Умножим это уравнение на величину ψ и воспользуемся равенством

$$\frac{\partial^2 \psi}{\partial x^0 \partial x_0} = \psi \left[\frac{\partial^2 \ln \psi}{\partial x^0 \partial x_0} + \frac{\partial \ln \psi}{\partial x^0} \frac{\partial \ln \psi}{\partial x_0} \right], \quad \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^l \partial x_l} = \psi \left[\frac{\partial^2 \ln \psi}{\partial x^l \partial x_l} + \frac{\partial \ln \psi}{\partial x^l} \frac{\partial \ln \psi}{\partial x_l} \right] \quad \text{получим}$$

уравнение Клейна-Гордона с потенциалом.

$$\begin{aligned} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^0 \partial x_0} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^l \partial x_l} - \frac{2m^2}{\hbar^2} \frac{\Delta p}{\rho} \psi &= -m^2 c^2 \psi / \hbar^2 \\ - \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^0 \partial x_0} - \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^l \partial x_l} - \frac{2mU}{\hbar^2} \psi &= m^2 c^2 \psi / \hbar^2; \end{aligned}$$

$$U = -m \int_{s_0}^s \frac{\partial p}{\rho \partial x^k} u^k ds = mc^2 (x^0, x^1, x^2, x^3) - mc^2 (x_0^0, x_0^1, x_0^2, x_0^3) < 0$$

Построим локальное решение уравнения Клейна-Гордона

$$\psi = \frac{1}{\sqrt{V}} \exp[-i(E\Delta t - i\mathbf{p}_0 \Delta \mathbf{r}) / \hbar] [1 + 0(\mathbf{r} - \mathbf{r}_0)^3].$$

При этом локальное решение сводится к равенству

$$E^2 = p_0^2 c^2 + 2mU_0 c^2 + m^2 c^4 + 0(\mathbf{r} - \mathbf{r}_0).$$

Это уравнение приводится к виду

$$E - mc^2 = \frac{p_0^2}{2m} + U_0 + 0(\mathbf{r} - \mathbf{r}_0)$$

Совершенно аналогичная ситуация с уравнением Клейна-Гордона и уравнением ОТО. Допустим метрический тензор ОТО связан с волновой функцией соотношением

$$g_{lk} = g_{lkg} - \tilde{\lambda}^2 \frac{\partial_l \partial_k \psi_q}{\psi_q} \quad (1)$$

Где имеем $\frac{\hbar}{mc} = \tilde{\lambda}$. Тогда уравнение (1) запишется в виде

$$g_{lkq} = g_{lk} - g_{lkg} = -\tilde{\lambda}^2 \frac{\partial_l \partial_k \psi_q}{\psi_q} \quad (1a)$$

Где величина g_{lk} это метрический тензор тела, состоящий из непрерывного решения g_{lkg} , решение уравнения ОТО, и независимой квантовой части метрического тензора g_{lkq} , ψ_q волновая функция, описывающая тело. При этом гравитационный член и квантовый нужно рассматривать независимым образом, так как они имеют отличную структуру. Одно описывает детерминированный процесс, а другое вероятностный процесс.

$$\begin{aligned} ds_q^2 &= ds^2 - ds_g^2 = g_{lkq} dx^l dx^k = -\tilde{\lambda}^2 \frac{\partial_l \partial_k \psi_q}{\psi_q} dx^l dx^k = -\tilde{\lambda}^2 \frac{d\partial_k \psi_q}{\psi_q} dx^k = \\ &= -\tilde{\lambda}^2 \frac{\partial^s \partial_k \psi_q}{\psi_q} dx_s dx^k = dx_k dx^k; ds_g^2 = g_{lkg} dx^l dx^k \end{aligned}$$

Откуда имеем $-\tilde{\lambda}^2 \partial^s \partial_k \psi_q \delta_s^k = \psi_q$,

$$-\tilde{\lambda}^2 \partial^k \partial_k \psi_q = \psi_q \quad (2)$$

Причем вспомогательную волновую функцию ψ_q определяем в пространстве Минковского. Т.е. получается уравнение Клейна-Гордона см.[2]§10 в котором характерная длина волны элементарных частиц $\frac{\hbar}{mc}$

размером Планка $\tilde{\lambda} = \frac{\hbar}{m_{Pl} c}$, т.е. в случае гравитационного поля масса

частицы заменена на массу Планка.

Причем справедливо

$$ds_g^2 = g_{lkg} dx^l dx^k = g_{lkg} \frac{\partial x^l}{\partial x_s} dx_s dx^k = g_{lkg} g^{lsg} dx_s dx^k = dx_k dx^k$$

Откуда справедливо $g_{lkg} g^{lsg} dx_s = dx_k$, следовательно, справедливо

$$g_{lkg} g^{lsg} \delta_s^k = \delta_k^s \delta_s^k = \delta_k^k = \frac{\partial x_k}{\partial x_k} = \delta_k^k = 4. \text{ Кроме того, величина метрического}$$

интервала всей системы равна $ds^2 = ds_g^2 + ds_q^2 = (g_{lkg} + g_{lkq}) dx^l dx^k$.

Определитель системы g считается с участием гравитационного и квантового метрического тензора, как интегральная характеристика двух разных процессов. Причем координаты у гравитационного поля и квантовой системы общие, а скорости, за счет гравитационного и квантового взаимодействия, разные $u_g^k = \frac{dx^k}{ds_g}$, $u_q^k = \frac{dx^k}{ds_q}$, кроме того вводится величина

скорости $u^k = \frac{dx^k}{ds}$, по суммарному метрическому тензору. Метрический

интервал гравитационного и квантового поля определяется по формуле

$$s_g = \int_0^t \sqrt{g_{lkg} \frac{dx_l}{dt} \frac{dx_k}{dt}} dt, \quad s_q = \int_0^t \sqrt{g_{lkq} \frac{dx_l}{dt} \frac{dx_k}{dt}} dt, \quad \text{причем имеем суммарный}$$

$$\text{метрический интервал } s = \int_0^t \sqrt{(g_{lkg} + g_{lkq}) \frac{dx_l}{dt} \frac{dx_k}{dt}} dt.$$

Используя локальное решение квантовой части уравнения ОТО

$$\psi_q = \exp[iu_{lq}(x_0^0, \dots, x_0^3)(x^l - x_0^l)/\tilde{\lambda}] + O(x^l - x_0^l)^3, \quad \text{где } u_{lq} \text{ локальная,}$$

четырёхмерная скорость, получим локальное значение метрического тензора

$$g_{lk} = g_{lkg}(x_0^0, \dots, x_0^3) + u_{lq}(x_0^0, \dots, x_0^3)u_{kq}(x_0^0, \dots, x_0^3) + O(x^l - x_0^l)$$

Отсюда можно сделать вывод, что квантовые эффекты проявляются при релятивистских скоростях, когда величина скорости u_{lq} велика.

Но в случае отсутствия гравитационного поля, для одного пробного тела с малой массой, локальное решение превращается в точное решение, так как в случае отсутствия гравитационного поля скорость постоянна и волновая функция точно равна $\psi_q = \exp(iu_{lq}\Delta x^l/\tilde{\lambda})$, причем гравитационного поля нет $g_{lkg} = g_{lkg0}$, метрический тензор равен

$$g_{lk} = g_{lkg0} + u_{lq}u_{kq}. \quad (3)$$

Члены метрического тензора $g_{uvq}, -\tilde{\lambda}^2 \frac{\partial_u \partial_v \psi_q}{\psi_q}$ назовем соответственно гравитационным и квантовым. При этом g_{uvq0} метрический член пространства Минковского.

При этом при записи уравнения (2) надо использовать значение метрического тензора из (1a), даже в декартовой системе координат см. [3]§86, поэтому возникла ковариантная производная.

$$D^k D_k \psi = \frac{1}{\sqrt{-g}} \frac{\partial}{\partial x^l} \sqrt{-g} (g^{lk} \frac{\partial \psi}{\partial x^k}).$$

Перепишем эту формулу по-другому в виде уравнения Клейна-Гордона

$$\begin{aligned} -\tilde{\lambda}^2 D^k D_k \psi = -\tilde{\lambda}^2 \psi_{;k}^{;k} = & \frac{-\tilde{\lambda}^2}{\sqrt{-\left|g_{uvq} - \tilde{\lambda}^2 \frac{\partial_u \partial_v \psi_q}{\psi_q}\right|}} \frac{\partial}{\partial x^l} \left[\sqrt{-\left|g_{uvq} - \tilde{\lambda}^2 \frac{\partial_u \partial_v \psi_q}{\psi_q}\right|} \times \right. \\ & \left. \times (g_{lkg} - \tilde{\lambda}^2 \frac{\partial^l \partial^k \psi_q}{\psi_q}) \frac{\partial \psi}{\partial x^k} \right] = \psi \end{aligned}$$

При вычислении метрического тензора используется сумма гравитационного и квантового метрический тензор g_{uvq}, g_{uvq} . При этом величина ψ_q имеет смысл потенциала, описывающего изменение метрического тензора. В формуле используются разные метрические тензоры, гравитационный и квантовый, их объединяет общая система координат.

В случае отсутствия гравитационного члена, скорость частиц постоянна и волновая функция равна $\psi_q = \exp(iu_{lq} \Delta x^l / \tilde{\lambda})$. Где величина g_{lkg0} , это метрический тензор пространства Минковского, причем

$$g_{lk} \frac{dx^l}{ds} \frac{dx^k}{ds} = g_{lk0} u^l u^k = (g_{lk0} + u_{lq} u_{qk}) u^l u^k = 1. \text{ Причем для суммарного}$$

метрического тензора используется скорость с метрическим интервалом гравитационного и квантового поля $\psi = \exp(iu_l \Delta x^l / \tilde{\lambda})$.

$$\begin{aligned}
-\tilde{\lambda}^2 D^k D_k \psi &= \frac{-\tilde{\lambda}^2}{\sqrt{-|g_{uv}g_0 + u_{uq}u_{vq}|}} \times \\
&\times \frac{\partial}{\partial x^l} (\sqrt{-|g_{uv}g_0 + u_{uq}u_{vq}|} (g_{g^0}^{lk} + u^{lq}u^{kq})) \frac{\partial \psi}{\partial x^k} = (g_{g^0}^{lk} + u^{lq}u^{kq}) u_l u_k \psi = \psi
\end{aligned} \tag{4}$$

Т.е. получено решение в отсутствии гравитационного поля.

При этом в результате получится метрический тензор, равный $g_{lk} = -\tilde{\lambda}^2 \frac{D_l D_k \psi}{\psi}$, где ковариантной производной D_l соответствует

суммарный метрический тензор $g_{lk} = g_{lkg} - \tilde{\lambda}^2 \frac{\partial_l \partial_k \psi_q}{\psi_q}$. В случае отсутствия

гравитационного поля в результате получится метрический тензор

$g_{lk0} = g_{lkg0} - \tilde{\lambda}^2 \frac{\partial_l \partial_k \psi_q}{\psi_q}$. В самом деле

$$-\tilde{\lambda}^2 \frac{D_l D_k \psi}{\psi} dx^l dx^k = -\tilde{\lambda}^2 \frac{D^s D_k \psi}{\psi} dx_s dx^k = dx_k dx^k$$

откуда имеем $-\tilde{\lambda}^2 \frac{D^s D_k \psi}{\psi} \delta_s^k = 1$, т.е. релятивистское уравнение Клейна-

Гордона $-\tilde{\lambda}^2 D^k D_k \psi = \psi$. Причем метрический тензор этого уравнения равен

$g_{lk} = g_{lkg} - \tilde{\lambda}^2 \frac{\partial_l \partial_k \psi_q}{\psi_q}$. Итерации продолжаются до тех пор, пока значение

метрического тензора $g_{lk} = g_{lkg} - \tilde{\lambda}^2 \frac{\partial_l \partial_k \psi}{\psi}$ не будут определяться решением

уравнения Клейна – Гордона $-\tilde{\lambda}^2 D^k D_k \psi = \psi$.

Применим квантовое описание гравитационного поля для описания черной дыры. Для гравитационного поля получится метрический тензор

$$g_{lk} = g_{lkg} - \tilde{\lambda}^2 \frac{\partial_l \partial_k \psi_q}{\psi_q} = g_{lk} + \tilde{\lambda}^2 \frac{p_l p_k}{\hbar^2} = \begin{cases} g_{00} + \tilde{\lambda}^2 \frac{E^2}{\hbar^2 c^2}, l = k = 0 \\ g_{l0} - \tilde{\lambda}^2 \frac{E p_l}{\hbar^2 c}, l = 1, \dots, 3, k = 0. \\ g_{lk} + \tilde{\lambda}^2 \frac{p_l p_k}{\hbar^2}, l, k = 1, \dots, 3 \end{cases}$$

и метрический интервал для свободного пространства равен

$$ds^2 = g_{lk} dx^l dx^k + d\left(\frac{E}{mc} t - \frac{p_l x^l}{mc}\right)^2 / 2,$$

Т.е. собственное время изменилось на величину

$$cd\tau = cdt \sqrt{g_{00} + \left(\frac{E}{mc^2} - \sum_{l=1}^3 \frac{p_l \beta_l}{m\sqrt{1-\beta^2}}\right)^2 / 2} = cdt \sqrt{1 - \frac{2\gamma m}{c^2 r} + (1 - \beta^2) / 2}.$$

Для микрочастиц эта поправка к изменению темпа времени мала, для макротел значительна, причем при испарении массы черной дыры поправка мала, но до испарения существенна. У массивных тел время течет быстрее, чем у тел с малой массой. При этом особенность члена g_{00} при условии $r = r_g$ в метрике Шварцшильда устраняется, а для g_{11} не устраняется, значит, определитель этой метрики стремится к бесконечности, что является не допустимым.

Чтобы частица находилась вечно в черной дыре, время у нее должно ускориться. Чтобы тело массы m притягивало частицу со скоростью $V = \omega r$, останавливая собственное время частицы, частица должна находиться на

расстоянии $r = \frac{r_g}{3/2 - k^2 r^2 / 2}$. Задавая этот радиус можно определить

частоты вращения частицы с остановленным собственным временем. Эта частота определится из уравнения $3 - 2r_g / r = k^2 r^2$.

При этом частота вращения частиц с ускоренным собственным временем в черной дыре определится из уравнения

$$\omega = \frac{c}{r} \sqrt{3 - \frac{2r_g}{r}} \quad (5.5)$$

При этом, так как время частицы ускорилось. На самом деле имеется ускорение времени в гравитационном поле. Это следует из того, что собственное время τ соответствует $g_{00}=1$, а время в поле гравитации t соответствует $g_{00}=1-r_g/r$. Причем имеем $d\tau = \sqrt{1-r_g/r} dt$ и замедляется не собственное время τ , а ускоряется время t .

В общем, получается $\frac{d\tau}{dt} \rightarrow 0$, но это возможно за счет замедления $d\tau$, или ускорения dt . И то, и другое возможно. Вопрос в том, какой эталон времени неизменен. Так как собственное время τ соответствует $g_{00}=1$, т.е. времени удаленного наблюдателя, а оно постоянно (вне поля никакого эффекта изменения времени нет).

Но почему-то ЛЛ считает, что собственное время τ соответствует координате r , хотя собственное время τ соответствует системе координат $g_{00}=1$, т.е. не координате r , а удаленному наблюдателю. Координате r соответствует время t , так как $ds^2 = g_{lk}(x^0, \dots, x^3) dx^l dx^k$ и координаты x^l относятся к метрическому тензору g_{lk} .

В СТО та же ситуация, надо говорить, либо собственное время τ замедляется, либо время t ускоряется. Но в любом случае имеем $d\tau = \sqrt{1-V^2/c^2} dt$. Так как инерциальные системы координат равноправны, мы не можем определить какое время неизменно. Мы не можем сказать за счет, какого эффекта близнец на земле состарился по отношению к близнецу в космическом корабле. В системе координат, связанной с землей, время ускоряется, если рассматривать с точки зрения системы координат, космического корабля. В системе координат, связанной с космическим кораблем время замедляется, если рассматривать с точки зрения системы координат, связанной с землей. И та, и другая точка зрения равноправны. Но космический близнец проведет меньшее безразмерное время

$\frac{d\tau}{dt} = \sqrt{1 - V^2/c^2}$, правда не понятно, за счет, какого эффекта, замедления $d\tau$,

или ускорения dt .

Но в случае ОТО, системы координат не равноправны, в собственной системе координат нет гравитационного поля $g_{00} = 1$, и значит, время течет равномерно.

При этом частота вращения и скорость вращения не нулевая. Причем угловая скорость и скорость вращения связаны соотношением $V = \omega \cdot r$.

Частицы, имеющие отличающееся от вычисленного значения частоту вращения, могут изменять свое положение в пространстве, т.е. испариться из черной дыры. Откуда наименьший радиус черной дыры с ускорением

времени определится из уравнения $r = \frac{c}{\omega} \sqrt{3 - \frac{2r_g}{r}}$.

$$\left(\frac{\omega}{c}\right)^2 r^3 - 3r + 2r_g = 0. \quad (5.6)$$

Откуда имеем минимальный радиус

$$r = r_g \left[\frac{2}{3} - \left(\frac{\omega}{c}\right)^2 r_g^2 \left(\frac{2}{3}\right)^2 \right]. \quad (5.7)$$

В случае массивной черной дыры, максимальный ее радиус немного меньше $c/\omega = r_g$. Т.е. скорость углового вращения черной дыры равна

$\omega = c/r_g$ при величине $\beta = \frac{\omega r}{c} = \sqrt{3 - \frac{2r_g}{r}}, r = r_g(1 - \varepsilon), 0 < \varepsilon \ll 1$.

При этом величины, меньшие чем величина r , удовлетворяющие (5.6) соответствуют черной дыре с ускоренным временем, а частицы с большим радиусом испаряются. Минимальный радиус не испарившейся части черной

дыры равен, как это следует из (5.7) $r = r_g \left[2/3 - \left(\frac{\omega}{c}\right)^2 r_g^2 (2/3)^2 \right]$, т.е. частота

вращения удовлетворяет $\omega < c\sqrt{2}/\sqrt{3}r_g$.

При максимуме частоты вращения не испарившейся части черной дыры имеем максимальный радиус черной дыры равный $r = \frac{c}{\omega} \sqrt{3}$ размеру Планка,

при минимальном нулевом радиусе. Откуда имеем $u = \frac{\omega r}{c} = \sqrt{3}$. При этом

$$\text{величина трехмерной скорости равна } V = \frac{uc}{\sqrt{1+u^2}} = \frac{\sqrt{3}}{2} c.$$

При этом согласно исследователям Гвидо Ризолити (Guido Risaliti) и его коллегам из Гарвард-Смитсоновского центра астрофизики (Cfa) определили, что скорость вращения поверхности черной дыры составляет $0.8c$, где c скорость света.

При этом метрический интервал равен $ds^2 = (g_{ik} + u_i u_k) dx^i dx^k$ значит, для пространственной части метрического тензора свободного пространства $(d \ln r)^2 + d\theta^2 + \sin^2 \theta d\varphi^2$ имеем множитель r^2 плюс зависимость от величины u_r^2 . Но величина скорости безразмерна, значит должен быть положительный множитель, равный константе. Таким множителем, может быть только квадрат гравитационного радиуса. Значит, радиус входит в виде комбинации $r^2 + r_g^2 u_r^2$. Значит, для координатной части метрического тензора имеем $(r^2 + r_g^2 u_r^2)[(d \ln \sqrt{r^2 + r_g^2 u_r^2})^2 + d\theta^2 + \sin^2 \theta d\varphi^2]$, где радиус имеет значение $\rho = \sqrt{u_r^2 r_g^2 + r^2}$. При этом решение Шварцшильда с учетом квантовых эффектов будет иметь вид

$$g_{00} = 1 - \frac{r_g^2}{r^2 + r_g^2 u_r^2}, g_{rr} = 1 / (1 - \frac{r_g^2}{r^2 + r_g^2 u_r^2}),$$

$$g_{\theta\theta} = r^2 + r_g^2 u_r^2, g_{\varphi\varphi} = (r^2 + r_g^2 u_r^2) \sin^2 \theta$$

Скорость частиц вакуума образует тензор ОТО с учетом квантовых эффектов. Общая теория относительности построена для макротел, являющихся совокупностью частиц вакуума, и они вращаются с мнимой скоростью и поступательно движутся с действительной скоростью,

физический смысл комплексной скорости см. [4]. Определим квадрат комплексной координаты материальных частиц, из которых состоит вакуум, двигающихся с поступательной скоростью $V_{s\alpha}, s=1, \dots, 3, \alpha$ номер частицы. При этом частицы вакуума будут вращаться с переменной мнимой скоростью $iw_{s\alpha}(t, x_1, \dots, x_3)$. Считаем, что скорости частиц вакуума равномерно распределены в малом объеме, причем скорость вращения равна $w_{s\alpha} = w_{s\alpha}(t, x_1, \dots, x_3)$ и имеется скорость поступательного движения $V_{s\beta} = V_{s\beta}(t)$, поступательное движение малого объема прямолинейно и зависит только от времени

$$\begin{aligned}
ds^2 &= \sum_{\alpha, \beta=-N}^N \sum_{s=1}^3 (id\Delta w_{s\alpha} + d\Delta V_{s\beta})^2 t_q^2 / (2N) = \\
&= \sum_{\alpha, \beta=-N}^N \sum_{s=1}^3 \left(i \frac{\partial \Delta w_{s\alpha}}{\partial x^k} dx^k + i \frac{\partial \Delta w_{s\alpha}}{\partial t} dt + \frac{d\Delta V_{s\beta}}{dt} dt \right)^2 t_q^2 / (2N) = \\
&= - \sum_{\alpha=-N}^N \sum_{s=1}^3 \frac{\partial \Delta w_{s\alpha}}{\partial x^k} \frac{\partial \Delta w_{s\alpha}}{\partial x^l} t_q^2 / (2N) dx^k dx^l + \\
&+ \sum_{\alpha, \beta=-N}^N \sum_{s=1}^3 \left[2 \frac{\partial i \Delta w_{s\alpha}}{\partial x^k} \frac{d\Delta V_{s\beta}}{dt} - 2 \frac{\partial \Delta w_{s\alpha}}{\partial x^k} \frac{\partial \Delta w_{s\alpha}}{\partial t} \right] dx^k dt \cdot t_q^2 / (2N) + \\
&+ \sum_{\alpha, \beta=-N}^N \sum_{s=1}^3 \left[\left(\frac{d\Delta V_{s\beta}}{dt} \right)^2 + 2 \frac{\partial i \Delta w_{s\alpha}}{\partial t} \frac{d\Delta V_{s\beta}}{dt} - \left(\frac{\partial \Delta w_{s\alpha}}{\partial t} \right)^2 \right] dt^2 t_q^2 / (2N) = \\
&= - \sum_{k,l=1}^3 h_{kl} dx^k dx^l + \sum_{k=1}^3 h_{k0} dx^k c dt + h_{00} c^2 dt^2
\end{aligned}$$

Величина c скорость света, равная

$$\begin{aligned}
2c^2 \sum_{\beta=-N}^N \left(\frac{1}{\sqrt{1-V_{\beta}^2/c^2}} - 1 \right) / N &= 2c^2 \sum_{\beta=-N}^N (u_{0\beta} - 1) / 2N = \sum_{\beta=-N}^N V_{rel\beta}^2 / 2N = \\
&= \int_{-\infty}^{\infty} V_{rel}^2 \exp(-V_{rel}^2 / 2c^2) dV_{rel} / (c\sqrt{2\pi}) = c^2, \\
V_{rel\beta}^2 = 2c^2(u_{0\beta} - 1) \in [0, \infty]; \frac{V_{\beta}}{c} &= \sqrt{1 - \frac{1}{\left(1 + \frac{V_{rel\beta}^2}{2c^2}\right)^2}}
\end{aligned}$$

константа $t_q = \frac{\hbar^2}{m_e e^2 c} = \frac{\hbar^3}{137 m_e e^4}$ это постоянная квантовой механики. Т.е. получаем формулу инвариантного интервала общей теории относительности в системе координат, где средняя локальная скорость частиц вакуума равна нулю.

При этом из соотношения для средней скорости равной нулю, получен метрический тензор ОТО и СТО. Т.е. получено релятивистское определение скорости. Величина g_{kl} определена с учетом среднего локального течения, состоящего из четырехмерной скорости

$$\begin{aligned}
g_{kl} &= \sum_{\alpha=-N}^N \sum_{s=1}^3 \frac{\partial \Delta w_{s\alpha}}{\partial x^k} \frac{\partial \Delta w_{s\alpha}}{\partial x^l} t_q^2 / (2N) + u_k u_l, \\
g_{k0} &= - \sum_{\alpha=-N}^N \sum_{s=1}^3 \frac{\partial \Delta w_{s\alpha}}{\partial x^k} \frac{\partial \Delta w_{s\alpha}}{c dt} t_q^2 / (2N) + u_k u_0
\end{aligned} \tag{6}$$

при этом коэффициент при временной компоненте метрического тензора равен

$$g_{00} = \sum_{\beta=-N}^N \sum_{s=1}^3 \left(\frac{d\Delta V_{s\beta}}{c dt} \right)^2 t_q^2 / (2N) + u_0^2 - \sum_{\alpha=-N}^N \sum_{s=1}^3 \left(\frac{\partial \Delta w_{s\alpha}}{c dt} \right)^2 t_q^2 / (2N). \tag{7}$$

Где суммируя первые члены (6) и (7), получим наряду с гравитационным членом и квантовый член. При этом члены со средней локальной скоростью опишут совокупность частиц вакуума или скорость тел в локальной системе координат.

При этом воспользовались соотношением $\sum_{\alpha=-N}^N \frac{\partial w_{s\alpha}}{\partial x^k} = 0, \sum_{\alpha=-N}^N \frac{\partial w_{s\alpha}}{\partial t} = 0.$

При этом имеем, используя вместо кинетической энергии системы полную энергию

$$g_{rr} = \sum_{s=1}^3 \left(\frac{i\Delta w_s}{\Delta r} \right)^2 t_q^2 = \frac{(i\Delta w)^2 + 2U/m}{c^2} + u_r^2 = -\left(1 + \frac{2\gamma M}{c^2}\right) + u_r^2 =$$

$$= -(1 + r_g/r) + u_r^2, r_g = 2\gamma M / c^2$$

$$g_{00} = \sum_{s=1}^3 \left(\frac{\Delta V_s}{c\Delta t} \right)^2 t_q^2 = \int_0^\infty \left[\frac{(\Delta V)^2 + 2U/m}{c^2} + u_0^2 \right] \exp[-m_\gamma(\Delta V)^2 / (2m_\gamma c^2)] d\Delta V =$$

$$= 1 - 2\gamma M / (rc^2) + u_0^2 = 1 - r_g / r + u_0^2$$

Где M , масса частицы создающей гравитационное поле.

В формулах (6) и (7) содержится квантовый член, соответствующий средней локальной скорости частиц вакуума, описывающий также скорость пробного тела малой массы. Значит, частицы вакуума правильно описывают квантовое решение уравнений ОТО.

Скорость $w_{s\alpha}$ стационарна, т.е. от времени не зависит. Общая теория относительности не допускает физической сингулярности определителя при средней локальной скорости частиц вакуума, равной нулю, образованного метрическим тензором, поэтому имеем $h_{00}h_{rr} = const$, откуда определяется

более точная формула $h_{rr} = -\frac{1}{1 - r_g/r}$, $h_{00} = 1 - r_g/r$ при средней локальной

скорости частиц вакуума u_l , равной нулю.

Выводы

Можно определить зависимость метрического тензора и волновой функции от координат, и вычислить детерминированную и вероятностную часть метрического тензора, но это возможно только для неподвижных объектов. Можно определить метрический тензор и для двигающихся объектов. При этом метрический тензор нашей Солнечной системы, состоит из детерминированной гравитационной части, имеющей первый порядок малости и вероятностной части, имеющей второй порядок малости. Порядок

малости определяется отношением трехмерной скорости к скорости света. По определенному гравитационному полю определяется с помощью детерминированного уравнения движения зависимость $\mathbf{x} = \mathbf{x}(s, \mathbf{x}_0, \mathbf{u}_0), \mathbf{u} = \mathbf{u}(s, \mathbf{x}_0, \mathbf{u}_0)$, описывающая движение частицы малой массы, где выделенные жирным шрифтом описаны переменные, которые являются четырехмерными векторами. Причем это движение частицы малой массы от массы частицы не зависит, и в четырехмерном фазовом пространстве можно определить траектории движения, без учета взаимного влияния малой массы на массивное тело, создающее гравитационное поле. Решая уравнение Клейна-Гордона, находим зависимость волновой функции от координат. Подставляем вместо координат значение координат траектории движения, опишем зависимость метрического тензора от метрического интервала s и начальных условий хаотической части метрического тензора, которая будет определена с плотностью вероятности $|\psi|^2$.

Интерес представляет описание не стационарного метрического тензора черной дыры, нахождение ее хаотической части, при большой скорости приближения к черной дыре.

Причем в микромире с его большими скоростями, гравитационное поле мало, но вероятностные значения поправок к метрическому тензору существенны, изменяя метрический тензор до значения $g_{lk} = g_{lkg_0} + u_{lq}u_{kq}$, где g_{lkg_0} метрический тензор пространства Минковского. Порядок величины поправок совпадает с порядком собственной энергии атома водорода, т.е. может появиться аддитивная составляющая энергии. Эти поправки могут приводить к описанию энергии электрона в атоме и описанию ядра атома в произвольной системе координат.

Литература

1. Л.Д.Ландау, Е.М. Лифшиц Гидродинамика, т.VI, М.-, «Наука», 1988г., 736стр

2. Берестецкий В.Б., Лифшиц Е.М., Питаевский Л.П. Квантовая электродинамика, т.IV, М.,- «Наука»,1989 г., 727
3. Ландау Л.Д., Лифшиц Е.М. Теория поля т.II, М.,- «Наука», 1973,564с.
4. Якубовский Е. Г. Модель комплексного пространства и распознавание образов. Казань, На стыке наук. Физико-химическая серия. 2014, 186-187с.
<http://istina.msu.ru/media/publications/article/211/bd0/6068343/raspoznavobrazovwithoutequation.pdf>