

# Explicit isometric embeddings of collapsing black hole

A. D. Kapustin\*, S. A. Paston<sup>†</sup>

*Saint Petersburg State University, Saint Petersburg, Russia*

## Аннотация

В этой работе ищутся явные вложения наименьшей размерности для метрики коллапсирующего сферически симметричного облака пылевидной материи, образующего Шварцшильдовскую черную дыру. В работе рассматриваются два подхода, в одном из которых находится глобальное семимерное вложение с изломом, а в другом локальное семимерное, также содержащее излом. Однако для частного случая во втором подходе удастся найти гладкое шестимерное вложение, покрывающее все области многообразия.

---

\*E-mail: sashakapusta96@gmail.com

<sup>†</sup>E-mail: pastonsergey@gmail.com

# 1 Введение

Как известно (см., например, [1]), любое (псевдо)риманово многообразие размерности  $d$  может быть *изометрически* вложено в *плоское* объемлющее пространство размерности  $N \geq d(d+1)/2$  как минимум локально. В результате многообразие можно описывать функцией вложения  $y^a(x^\mu)$ , а метрику считать *индуцированной*

$$g_{\mu\nu} = (\partial_\mu y^a)(\partial_\nu y^b)\eta_{ab}, \quad (1)$$

где  $\eta_{ab}$  – плоская метрика объемлющего пространства; здесь и далее  $\mu, \nu = 0, \dots, d-1$ ;  $a, b = 1, \dots, N$ . Такой способ описания многообразия может оказаться наглядным и полезным для изучения его структуры, однако он требует отыскания явного вида функции вложения для заданной метрики  $g_{\mu\nu}$ , т.е. решения дифференциального уравнения (1) относительно  $y^a$ . Изучение структуры многообразия особенно актуально в отношении черных дыр, так как соответствующие им многообразия обычно имеют нетривиальную структуру.

Для невращающейся незаряженной черной дыры, соответствующей метрике Шварцшильда, первое явное вложение было построено еще в 1921 году [2], однако оно (равно как и вложение [3]) применимо только вне горизонта, поэтому для изучения структуры многообразия непригодно. Наиболее полезное для такой цели вложение было предложено в 1959 году в работе [4], оно, оставаясь везде гладким, применимо как вне, так и внутри горизонта, причем соответствует максимальному аналитическому расширению решения Шварцшильда, которое включает в себя две области вне горизонта (две вселенные) и две области под горизонтом, соответствующие черной и белой дырам. Кроме перечисленных, известно еще три так называемых "минимальных" (т.е. соответствующих минимально возможной размерности объемлющего пространства, в данном случае равной 6 [5]) вложения [6, 7] метрики Шварцшильда, которые покрывают половину упомянутого максимального аналитического расширения – например, совокупность области вне горизонта и области под горизонтом, соответствующей черной дыре, см. подробности в [7]. Отметим, что только именно эти две области имеют место, если вместо максимального аналитического расширения, соответствующего *вечной* черной дыре, рассматривать риманово пространство, соответствующее черной дыре, возникающей в результате коллапса.

Задача поиска минимальных *глобальных* (т.е. гладких при всех значениях радиуса, включая точки горизонтов) вложений для невращающейся заряженной черной дыры Райсснера-Нордстрема рассматривалась в работе [8]. Было построено три варианта вложения, которые могут использоваться как для случая *nonextremal charged black hole*, так и для случаев *extremal and hyperextremal one*. Обобщение на случай присутствия космологической постоянной изучалось в работе [9]. Для физически более интересного случая вращающейся черной дыры Керра, равно как и для его обобщения – заряженной вращающейся черной дыры Керра-Ньюмена, задача построения явных вложений оказывается гораздо более сложной из-за более маленькой группы симметрии задачи. Известны только записанные в неявном виде (в виде двух дифференциальных уравнений на две неизвестные компоненты функции вложения) локальные вложения в 9-мерное объемлющее пространство [10] и [11] (для метрик Керра и Керра-Ньюмена соответственно) и 14-мерное вложение метрики Керра, предложенное в работе [12].

Нахождение явных вложений для физически интересных решений теории гравитации может быть полезным еще и с точки зрения изучения описания гравитации в

рамках теории вложения – гравитации Редже-Тейтельбойма, впервые предложенной в работе [13]. В рамках этого подхода именно функция вложения  $y^a(x)$  является независимой переменной вместо метрики, которая выражается формулой (1). После [13] возможность использования идеи изометрического вложения для описания гравитации, в том числе и в связи с ее квантованием, неоднократно обсуждались в работах разных авторов, см., например, работы [14–22]. Явные вложения римановых многообразий с горизонтами также используются при анализе связи между излучением Хокинга и излучением Унру, соответствующим движению наблюдателя в объемлющем пространстве [23–25]. Подробный список литературы, связанной с теорией вложения и смежными с ней вопросами, может быть найден в обзоре [26].

Сложность задачи построения явных вложений для произвольного четырехмерного пространства-времени связана с тем, что необходимо решать систему 10 дифференциальных уравнений в частных производных (1) относительно функции вложения  $y^a(x^\mu)$ , зависящей от 4 координат  $x^\mu$ . Задача упрощается, если у многообразия присутствуют дополнительные симметрии. Их наличие позволяет использовать конструктивный метод построения явных вложений [7], который при достаточно большой симметрии может свести задачу к решению системы ОДУ. Именно так происходит для метрик Шварцшильда и Райсснера-Нордстрема, обладающих симметриями  $SO(3) \times T^1$ , где  $T^1$  здесь обозначает трансляционную симметрию относительно сдвигов времени. Аналогична ситуация (см. [27]) и для космологических решений – для метрик всех трех моделей FRW, обладающих симметриями:  $SO(4)$  для закрытой модели,  $SO(1, 3)$  для открытой модели и группой движений трехмерной плоскости для пространственно-плоской модели.

Самым, наверное, интересным с физической точки зрения вариантом черной дыры является черная дыра, возникающая в результате коллапса, при котором облако материи сжимается, образуя черную дыру динамически. В таком процессе происходит образование горизонта и поэтому особенно интересным становится изучение структуры соответствующего многообразия, а значит актуальной становится задача построения явного вложения для этого случая. Даже если пренебречь вращением, т.е. считать, что вне области нахождения материи метрика определяется решением Шварцшильда, то построить явное вложение для соответствующей этому случаю метрики оказывается сложной задачей. Именно построению таких вложений посвящена настоящая работа, до сих пор они не были известны. Для упрощения задачи мы берем простейший вариант поведения коллапсирующей материи, рассматривая коллапс состоящего из пылевидной материи однородного шара.

Группой симметрии этой задачи является  $SO(3)$  и эта симметрия оказывается недостаточно богатой, для сведения задачи к решению системы ОДУ в рамках метода [7]. Однако, если рассматривать многообразие как совокупность двух частей – содержащей материю (сжимающийся или расширяющийся пылевидный шар) и не содержащей ее (область вне этого шара), то для каждой из частей симметрия оказывается выше. Для области вне шара метрика согласно известной теореме Биркгофа представляет собой метрику Шварцшильда, а значит обладает симметрией  $SO(3) \times T^1$  и мы для нее знаем упомянутый выше ряд вложений. Для области же внутри шара, метрика соответствует одной из моделей FRW, см., например, [28], а значит, тоже обладает расширенной симметрией соответствующего типа и вложения такой метрики известны. Такая ситуация позволяет найти вложения для всего многообразия путем сшивки модифицированных подходящим образом известных вложений его частей (см. раздел 4). Но даже когда вло-

жение строится единым образом, без использования сшивки, однородность пылевого шара упрощает решение задачи и позволяет найти явный вид вложения (см. раздел 3).

В разделе 2 описывается вид метрики, для которой мы будем искать явные вложения, и рассматриваются две системы координат, используемых при этом.

В разделе 3 рассматривается случай, в котором удастся построить вложение коллапса, не прибегая к сшивке известных вложений. В разделе 4 рассматривается построение вложения, основанное на сшивке вложений для геометрии Шварцшильда и геометрии FRW, и частный случай, в котором удастся получить для коллапса гладкое вложение минимальной размерности.

## 2 Вид метрики и используемые координатные системы

Запишем выражение для метрики, соответствующее сжимающемуся (или расширяющемуся) пылевидному шару конечного размера. Эта метрика должна являться решением уравнений Эйнштейна

$$G_{\mu\nu} = \kappa T_{\mu\nu} \quad (2)$$

с ТЭИ, соответствующим выбранному типу материи и ее распределению. Для пылевидной материи ТЭИ выглядит наиболее просто, если использовать систему синхронных сопутствующих координат. В силу сферической симметрии удобно в качестве двух пространственных координат выбрать углы  $\theta$  и  $\varphi$ . Оставшуюся времениподобную координату обозначим  $\tau$ , а пространственноподобную –  $\chi$ .

Описанное решение уравнений Эйнштейна можно найти в виде диагональной метрики. Для произвольного распределения материи по радиусу соответствующий этой метрике квадрат интервала имеет вид [28]

$$ds^2 = d\tau^2 - \frac{(r'(\tau, \chi))^2}{1 + f(\chi)} d\chi^2 - r^2(\tau, \chi) d\Omega, \quad (3)$$

где  $d\Omega = d\theta^2 + \sin^2\theta d\varphi^2$ , а функция  $r(\tau, \chi)$  определяется одним из трех способов

$$r(\tau, \chi) = \begin{cases} \frac{F(\chi)}{2f(\chi)} H \left( \frac{2(f(\chi))^{3/2}}{F(\chi)} (\tau_0(\chi) - \tau) \right), & f(\chi) > 0, \\ \left( \frac{9F(\chi)}{4} \right)^{1/3} [\tau_0(\chi) - \tau]^{2/3}, & f(\chi) = 0, \\ -\frac{F(\chi)}{2f(\chi)} E \left( \frac{2(-f(\chi))^{3/2}}{F(\chi)} (\tau_0(\chi) - \tau) \right), & f(\chi) < 0. \end{cases} \quad (4)$$

Функции  $E(x)$  и  $H(x)$  служат для обращения параметрических зависимостей

$$E = 1 - \cos \eta, \quad x = \eta - \sin \eta; \quad H = \operatorname{ch} \eta - 1, \quad x = \operatorname{sh} \eta - \eta, \quad (5)$$

а функции  $F(\chi)$ ,  $f(\chi)$  и  $\tau_0(\chi)$  задают распределение плотности материи и ее начальной скорости.

Если потребовать однородности распределения материи в начальный момент, то пространство внутри коллапсирующего шара будет описываться геометрией открытой, пространственно-плоской или закрытой модели Фридмана соответственно выбору первого, второго или третьего способа определения  $r(\tau, \chi)$  в формуле (4). Внешнее к шару пространство, согласно теореме Биркгофа, во всех случаях описывается геометрией

Шварцшильда. ???Нельзя ли здесь пояснить, каким видам функций соответствует переход к Шварцшильду??? Если плотность материи внутри шара постоянна, а значит, на его границе испытывает скачок, то метрика (3) будет иметь координатную особенность в виде скачка на границе шара, которую можно устранить переходом к координатам  $(\tau, r, \theta, \varphi)$ .

Если совершить такую замену координат, то метрика (3) примет вид

$$ds^2 = \left(1 - \frac{\dot{r}(\tau, \chi)^2}{1 + f(\chi)}\right) d\tau^2 + 2\frac{\dot{r}(\tau, \chi)}{1 + f(\chi)} dr d\tau - \frac{dr^2}{1 + f(\chi)} - r^2 d\Omega, \quad (6)$$

где  $\dot{r}(\tau, \chi) \equiv \frac{\partial r(\tau, \chi)}{\partial \tau}$ , а  $r(\tau, \chi)$  дается (4). Входящая в (6) через  $\dot{r}(\tau, \chi)$  и  $f(\chi)$  величина  $\chi$  должна быть выражена через независимые координаты  $\tau$  и  $r$  в соответствии с (4). Если теперь в (4) выбрать вариант  $f(\chi) = 0$ , то ситуация заметно упростится, поскольку  $r(\tau, \chi)$  и  $\dot{r}(\tau, \chi)$  можно будет записать в явном виде. После несложных преобразований метрика примет вид

$$ds^2 = \left(1 - \frac{4F(\tau, r)}{9r}\right) d\tau^2 - 2\frac{3}{2}\sqrt{\frac{F(\tau, r)}{r}} dr d\tau - dr^2 - r^2 d\Omega. \quad (7)$$

тут с дробями явное вранье!! как связана  $F$ -я  $F(\tau, r)$  с введенными ранее  $F$ -ми? сделаны ли еще какие-то предположения? В координатах  $(\tau, r, \theta, \varphi)$  метрика непрерывна в силу необходимой почему? непрерывности функции  $F(\tau, r)$ .

Запись метрики (7) в координатах  $(\tau, r, \theta, \varphi)$  будет использоваться при поиске явного вложения в разделе 3. Возможностью записать метрику в виде (3) в синхронной и сопутствующей системе координат мы воспользуемся в разделе 4.

### 3 Построение вложения без сшивания

Первый вариант явного вложения будем строить для метрики, взятой в форме в виде (7), причем без использования возможности сшивки отдельных вложений для внутренней и внешности шара. При этом, тем не менее, будем считать, что пылевой шар в каждый момент времени является однородным, поскольку в этом случае задача упрощается. Несложно проверить, что для того чтобы метрика (7) отвечала однородной плотности материи в шаре, следует выбрать

$$F(\tau, r) = \min\left(\frac{r^3}{(1 - \tau)^2}, F_0\right), \quad (8)$$

причем область вне шара соответствует  $F(\tau, r) = F_0$ . Легко заметить, что при этом метрика оказывается непрерывной, однако испытывает излом (разрыв первой производной) на границе шара.

Описываемая метрикой Шварцшильда область вне шара изображена на Рис. 1 на диаграмме Крускала. Она ограничена мировой линией точки, соответствующей границе шара. Оставшаяся же часть многообразия, соответствующая внутренности шара, описывается метрикой Фридмана и на рисунке не показана. Поскольку при переходе от (3) к (7) было положено  $f(\chi) = 0$ , то это метрика пространственно-плоской модели Фридмана (см. (4) и текст после нее).

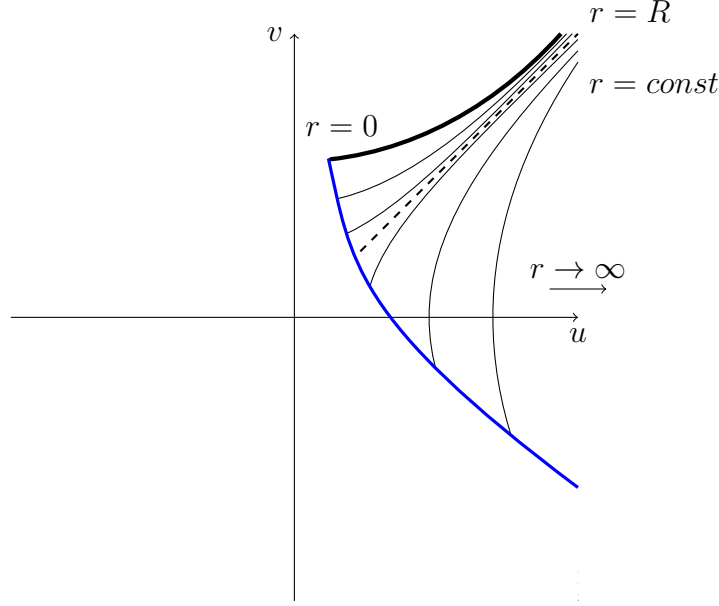


Рис. 1: The Kruskal diagram for matter collapsing from infinity.

Как можно заметить из (8), граница шара описывается уравнением

$$r^3 = F_0(1 - \tau)^2, \quad (9)$$

из которого можно заключить, что  $r \rightarrow \infty$  при  $\tau \rightarrow -\infty$ , т.е. размер пылевого шара в прошлом был неограниченно большим. Это означает, что конструируемое в данном разделе вложение соответствует коллапсу частиц, прилетающих с пространственной бесконечности. Отметим, что эта ситуация качественно отличается от рассматриваемой в разделе 4.

### 3.1 Построение вложения для полученной метрики

Если ввести переменные  $t = (1 - \tau)^{2/3}$  и  $p = \frac{r^3}{(1-\tau)^{4/3}}$ , метрика примет вид

$$ds^2 = (\alpha t + f(p)) dt^2 + h(p)t dp dt - (dr(t, p))^2 - r^2(t, p) d\Omega, \quad (10)$$

где

$$\alpha = \frac{9}{4}, \quad f(p) = 2F(p)^{1/2} p^{1/6} - F(p)p^{-1/3}, \quad h(p) = \frac{2F(p)^{1/2}}{3p^{5/6}}.$$

Если в качестве трех функций вложения выбрать блок  $(r \cos \theta, r \sin \theta \cos \varphi, r \sin \theta \sin \varphi)$ , то останется вложить метрику

$$ds^2 = (\alpha t + f(p)) dt^2 + h(p)t dp dt. \quad (11)$$

Видно, что ее компоненты являются полиномами по переменной  $t$ . Тогда можно искать решение уравнений вложения также в виде полиномов. Удобнее всего это сделать в

светоподобных координатах объемлющего пространства. Решение представимо в виде

$$y^+ = t^3 - \frac{\alpha}{4}t^2 - \frac{f(p)}{2}t, \quad (12)$$

$$y^1 = \sqrt{\frac{3}{2}}t^2 + \frac{1}{\sqrt{6}} \int h(p)dp - \frac{1}{2\sqrt{6}}f(p), \quad (13)$$

$$y^- = t, \quad (14)$$

$$y^3 = \frac{1}{\sqrt{6}} \int h(p)dp - \frac{1}{2\sqrt{6}}f(p). \quad (15)$$

Чтобы получить полный набор функций вложения нужно дописать блок

$$y^4 = p^{1/3}t \cos \theta, \quad (16)$$

$$y^5 = p^{1/3}t \sin \theta \cos \varphi, \quad (17)$$

$$y^6 = p^{1/3}t \sin \theta \sin \varphi. \quad (18)$$

Итого, если вернуться к более естественным переменным, получится набор функций вложения

$$y^+ = (\tau')^2 - \frac{\alpha}{4}(\tau')^{4/3} - \frac{f\left(\frac{r^3}{(\tau')^2}\right)}{2}(\tau')^{2/3}, \quad (19)$$

$$y^1 = \sqrt{\frac{3}{2}}(\tau')^{4/3} + \frac{1}{\sqrt{6}} \int_C^{\frac{r^3}{(\tau')^2}} h(p)dp - \frac{1}{2\sqrt{6}}f\left(\frac{r^3}{(\tau')^2}\right), \quad (20)$$

$$y^- = (\tau')^{2/3}, \quad (21)$$

$$y^3 = \frac{1}{\sqrt{6}} \int_C^{\frac{r^3}{(\tau')^2}} h(p)dp - \frac{1}{2\sqrt{6}}f\left(\frac{r^3}{(\tau')^2}\right), \quad (22)$$

$$y^4 = r \cos \theta, \quad (23)$$

$$y^5 = r \sin \theta \cos \varphi, \quad (24)$$

$$y^6 = r \sin \theta \sin \varphi, \quad (25)$$

где  $\tau'$  можно воспринимать как собственное время частиц, оставшееся до падения на сингулярность.

Таким образом, вложение получается семимерным с сигнатурой  $(+, +, -, -, -, -, -)$ . Оно, однако, содержит излом, так как выражается через функцию  $F(p)$ , которая является лишь непрерывной.

## 4 Построение вложения с помощью сшивки

В рамках второго подхода мы будем работать в сопутствующей системе координат, несмотря на наличие координатной особенности метрики, и попробуем совершить сшивку уже известных вложений для метрики Фридмана и Шварцшильда.

В сопутствующих координатах уравнение движения материи имеет вид  $\chi = const$ , поэтому можно сказать, что область  $0 \leq \chi < \chi_0$  содержит материю, область  $\chi > \chi_0$  соответствует пустому пространству, а  $\chi = \chi_0$  – граница пылевидного шара.

Выберем  $r(\tau, \chi)$  в формуле (4) согласно третьему способу. Тогда при выборе функций  $F, f, \tau_0$ , отвечающему постоянной плотности (можно найти в [28]), получится функция

$$r(\tau, \chi) = \frac{R \sin \chi}{2 \sin^3 \chi_0} \cdot E \left( \pi - \frac{2 \sin^3 \chi_0}{R} \tau \right), \quad \text{при } 0 \leq \chi < \chi_0, \quad (26)$$

дающая метрику Фридмана

$$ds^2 = d\tau^2 - a^2(\tau) (d\chi^2 + \sin^2 \chi d\Omega) \quad (27)$$

$$\text{с } a(\tau) = \frac{R}{2 \sin^3 \chi_0} E \left( \pi - \frac{2 \sin^3 \chi_0}{R} \tau \right), \text{ и}$$

$$r(\tau, \chi) = \frac{r_m(\chi)}{2} \cdot E \left( \pi - \frac{2R^{1/2}}{r_m^{3/2}(\chi)} \tau \right), \quad \text{при } \chi > \chi_0, \quad (28)$$

дающая метрику Шварцшильда. Параметр  $\chi_0$  определяет максимальный размер шара. Функция  $r_m(\chi)$  содержит произвол, ограничивающийся лишь требованием непрерывности  $r(\tau, \chi)$  и стремлением  $r_m \rightarrow \infty$  при  $\chi \rightarrow \infty$ .

Область  $\chi > \chi_0$  также может быть представлена на диаграмме Крускала, приведенной на Рис. 2. По ней видно, что в этом случае крайняя и все внутренние частицы материи вылетают из белой сингулярности, достигают максимального удаления и коллапсируют в черную сингулярность. Остальная часть многообразия описывается геометрией Фридмана, как и в предыдущем случае.

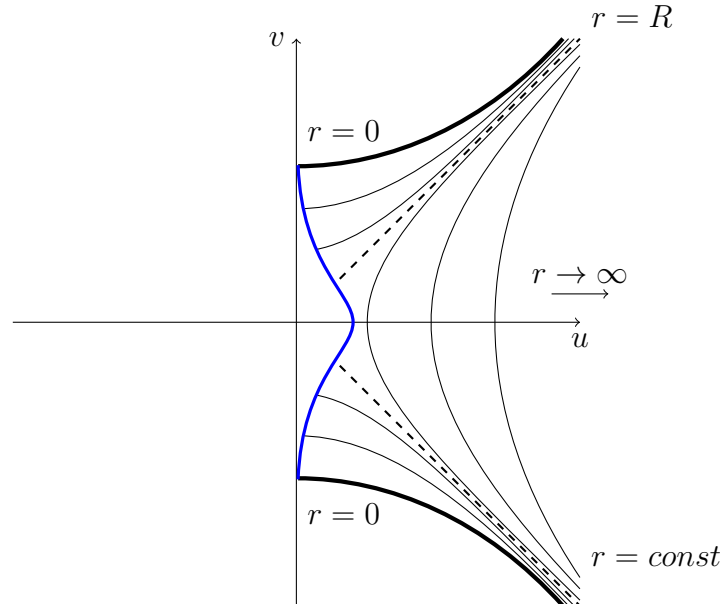


Рис. 2: The Kruskal diagram for the collapse of matter, which flew out of the white singularity.



## 4.1 Построение вложения в общем случае

Согласно [5], минимальная размерность вложения для метрики Шварцшильда равна 6, поэтому известные пятимерные вложения для метрики Фридмана (можно найти в [27] или [29, 30]) следует модифицировать добавлением дополнительных функций вложения. Основная идея заключается в том, чтобы «не трогать» зависимость функций вложения от координаты  $\chi$ , а добавить только функции, зависящие от  $\tau$ .

Отсюда и далее будем обозначать  $y_f^a$  функции, относящиеся к вложению метрики Фридмана, а  $y_s^a$  — метрики Шварцшильда.

Пятимерное вложение метрики Фридмана имеет вид

$$y_f^0 = f(\tau), \quad (29)$$

$$y_f^1 = a(\tau) \cos \chi, \quad (30)$$

$$y_f^2 = a(\tau) \sin \chi \cos \theta, \quad (31)$$

$$y_f^3 = a(\tau) \sin \chi \sin \theta \cos \varphi, \quad (32)$$

$$y_f^4 = a(\tau) \sin \chi \sin \theta \sin \varphi. \quad (33)$$

Функция  $y_f^0$  будет изменена, а оставшийся блок мы договорились оставить без изменений. Тогда при  $\chi = \chi_0$  этот блок должен совпадать с какими-нибудь четырьмя функциями вложения метрики Шварцшильда.

Выберем для сшивки какое-либо известное вложение метрики Шварцшильда, содержащее блок

$$r \cos \theta, \quad (34)$$

$$r \sin \theta \cos \varphi, \quad (35)$$

$$r \sin \theta \sin \varphi. \quad (36)$$

Он совпадет на границе с (31) — (33), но функция (30) в общем случае не совпадет ни с какой из известных функций вложения. Поэтому искусственно добавим еще одну функцию  $y^6 = r \operatorname{ctg} \chi_0$  к вложению метрики Шварцшильда, расширив его до семимерного. Кроме этого необходимо видоизменить блок  $y_s^0, y_s^1, y_s^2$ , чтобы не нарушить выполнения равенства (1). Это было сделано для вложения Фронсдала и обнаружено, что оно перестает покрывать область с большими значениями  $r$ . При остальных значениях  $r$  оно существует и имеет вид

$$y_s^0 = y_s^0(t(\tau, \chi), r(\tau, \chi)), \quad (37)$$

$$y_s^1 = y_s^1(t(\tau, \chi), r(\tau, \chi)), \quad (38)$$

$$y_s^2 = y_s^2(t(\tau, \chi), r(\tau, \chi)), \quad (39)$$

$$y_s^3 = r(\tau, \chi) \cos \theta, \quad (40)$$

$$y_s^4 = r(\tau, \chi) \sin \theta \cos \varphi, \quad (41)$$

$$y_s^5 = r(\tau, \chi) \sin \theta \sin \varphi, \quad (42)$$

$$y_s^6 = r(\tau, \chi) \operatorname{ctg} \chi_0. \quad (43)$$

Возвращаясь к вложению метрики Фридмана, следует заменить функцию  $f(\tau)$  на блок (37) — (39) функций известного вида, взятых при фиксированном значении  $\chi = \chi_0$ . В силу того, что оставшийся набор функций вложения совпадает на границе, и

компонента  $g_{00}$  метрики в обеих областях равна 1, получившийся набор

$$y_f^0 = y_s^0(t(\tau, \chi_0), r(\tau, \chi_0)), \quad (44)$$

$$y_f^1 = y_s^1(t(\tau, \chi_0), r(\tau, \chi_0)), \quad (45)$$

$$y_f^2 = y_s^2(t(\tau, \chi_0), r(\tau, \chi_0)), \quad (46)$$

$$y_f^3 = a(\tau) \sin \chi \cos \theta, \quad (47)$$

$$y_f^4 = a(\tau) \sin \chi \sin \theta \cos \varphi, \quad (48)$$

$$y_f^5 = a(\tau) \sin \chi \sin \theta \sin \varphi, \quad (49)$$

$$y_f^6 = a(\tau) \cos \chi. \quad (50)$$

является вложением метрики Фридмана в семимерное пространство.

Сшивку полученного вложения с вложением (37) – (43) задает непрерывную поверхность в пространстве с сигнатурой  $(+, -, -, -, -, -)$ , которая имеет излом на границе  $\chi = \chi_0$  и покрывает лишь область конечных  $r$ .

## 4.2 Построение вложения в случае $\chi_0 = \frac{\pi}{2}$

В этом случае максимальный радиус шара  $r_{max} = \frac{R}{\sin^2 \chi_0}$  оказывается равным радиусу шварцшильда  $R$ . Во время движения материя не выходит из под горизонта, а значит и сшивка будет происходить при значениях  $r \leq R$ . Соответствующая диаграмма Крускала представлена на Рис. 3.

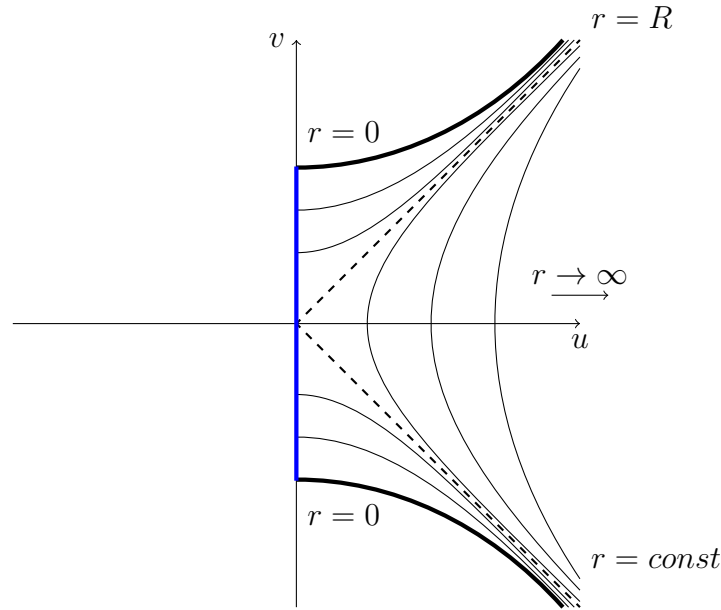


Рис. 3: The Kruskal diagram for the special case in which matter does not leave the limits of the Schwarzschild radius

Рассмотрим явный вид вложения Фронсдала (можно найти в [7, 27] или [4])

$$y_s^0 = 2R \sqrt{\frac{R}{r(\tau, \chi)} - 1} \cdot \operatorname{ch} \left( \frac{t(\tau, \chi)}{2R} \right), \quad (51)$$

$$y_s^1 = 2R \sqrt{\frac{R}{r(\tau, \chi)} - 1} \cdot \operatorname{sh} \left( \frac{t(\tau, \chi)}{2R} \right), \quad (52)$$

$$y_s^2 = R \cdot q \left( \frac{r(\tau, \chi)}{R} \right), \quad (53)$$

$$y_s^3 = r(\tau, \chi) \cos \theta, \quad (54)$$

$$y_s^4 = r(\tau, \chi) \sin \theta \cos \varphi, \quad (55)$$

$$y_s^5 = r(\tau, \chi) \sin \theta \sin \varphi. \quad (56)$$

Оказывается, что  $t(\tau, \frac{\pi}{2}) \equiv 0$ , поэтому  $y^1$  на границе сшивки обнуляется, как и функция (30) во вложении метрики Фридмана. Получается, что в этом случае нет необходимости расширять вложение Фронсдала до семимерного, а во вложении метрики Фридмана достаточно заменить  $f(\tau)$  на две функции (51), (53), взятые при  $\chi = \frac{\pi}{2}$ . Интересно, что в этом случае после сшивки вложение получается гладким и покрывает все значения  $r > 0$ . Вложение оказывается шестимерным с сигнатурой  $(+, -, -, -, -, -)$ . Одно из его сечений представлено на Рис. 4.

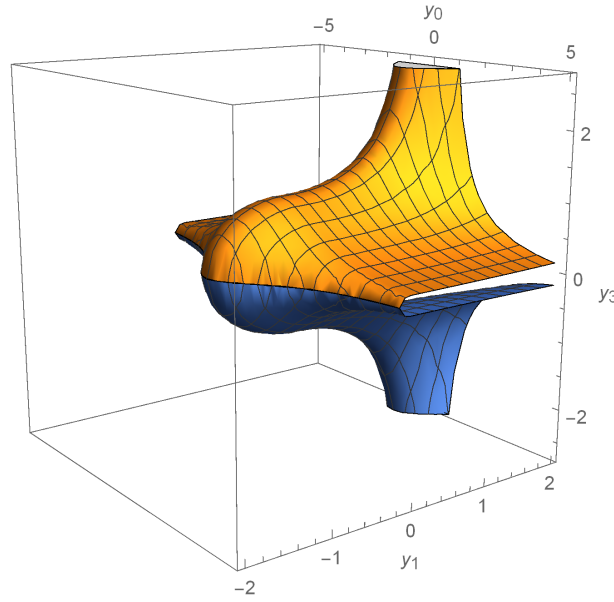


Рис. 4: The section  $y^4 = y^5 = 0$  in the coordinates  $y^0$ ,  $y^1$  and  $y^3$ .

## Список литературы

- [1] H. Goenner, “Local Isometric Embedding of Riemannian Manifolds and Einstein’s Theory of Gravitation”, in *General Relativity and Gravitation: One Hundred Years after the birth of Albert Einstein*, edited by A. Held, vol. 1, chap. 14, 441–468, Plenum Press, New York, 1980.

- [2] E. Kasner, *Am. J. Math.*, **43**: 2 (1921), 130–133.
- [3] T. Fujitani, M. Ikeda, M. Matsumoto, *J. Math. Kyoto Univ.*, **1**: 1 (1961), 43–61.
- [4] C. Fronsdal, *Phys. Rev.*, **116**: 3 (1959), 778–781.
- [5] E. Kasner, *Am. J. Math.*, **43**: 2 (1921), 126–129.
- [6] A. Davidson, U. Paz, *Found. Phys.*, **30**: 5 (2000), 785–794.
- [7] S. A. Paston, A. A. Sheykin, *Class. Quant. Grav.*, **29** (2012), 095022, [arXiv:1202.1204](#).
- [8] S. A. Paston, A. A. Sheykin, *SIGMA*, **10** (2014), 003, [arXiv:1304.6550](#).
- [9] A. A. Sheykin, S. A. Paston, *Theor. Math. Phys.*, **185**: 1 (2015), 1547–1556.
- [10] R. R. Kuzeev, *Gravitatsiya i Teoriya Otnositelnosti*, **18** (1981; in Russian), 75.
- [11] R. R. Kuzeev, *Gravitatsiya i Teoriya Otnositelnosti*, **21** (1984; in Russian), 123.
- [12] S.-T. Hong, S.-W. Kim, *J. Korean Phys. Soc.*, **49** (2006), S748–S754, [arXiv:gr-qc/0503079](#).
- [13] T. Regge, C. Teitelboim, “General relativity à la string: a progress report”, in *Proceedings of the First Marcel Grossmann Meeting, Trieste, Italy, 1975*, edited by R. Ruffini, 77–88, North Holland, Amsterdam, 1977, [arXiv:1612.05256](#).
- [14] S. Deser, F. A. E. Pirani, D. C. Robinson, *Phys. Rev. D*, **14**: 12 (1976), 3301–3303.
- [15] M. Pavsic, *Phys. Lett. A*, **107** (1985), 66–70.
- [16] V. Tapia, *Class. Quant. Grav.*, **6** (1989), L49.
- [17] D. Karasik, A. Davidson, *Phys. Rev. D*, **67** (2003), 064012, [arXiv:gr-qc/0207061](#).
- [18] S. A. Paston, V. A. Franke, *Theor. Math. Phys.*, **153**: 2 (2007), 1582–1596, [arXiv:0711.0576](#).
- [19] R. Cordero, A. Molgado, E. Rojas, *Phys. Rev. D*, **79** (2009), 024024, [arXiv:0901.1938](#).
- [20] S. A. Paston, *Theor. Math. Phys.*, **169**: 2 (2011), 1611–1619, [arXiv:1111.1104](#).
- [21] L. D. Faddeev, *Theor. Math. Phys.*, **166**: 3 (2011), 279–290, [arXiv:0906.4639](#), [arXiv:0911.0282](#), [arXiv:1003.2311](#).
- [22] S. A. Paston, A. A. Sheykin, *The European Physical Journal C*, **78**: 12 (2018), 989, [arXiv:1806.10902](#).
- [23] S. Deser, O. Levin, *Class. Quant. Grav.*, **15** (1998), L85–L87, [arXiv:hep-th/9806223](#).
- [24] S. Deser, O. Levin, *Phys. Rev. D*, **59** (1999), 064004, [arXiv:hep-th/9809159](#).
- [25] S. A. Paston, *Class. Quant. Grav.*, **32**: 14 (2015), 145009, [arXiv:1411.4329](#).
- [26] M. Pavsic, V. Tapia, “Resource Letter on geometrical results for Embeddings and Branes”, 2000, [arXiv:gr-qc/0010045](#).
- [27] S. A. Paston, A. A. Sheykin, *Theor. Math. Phys.*, **175**: 3 (2013), 806–815, [arXiv:1306.4826](#).

- [28] L. D. Landau, E. M. Lifshitz, “The Classical Theory of Fields”, Butterworth-Heinemann, 1987.
- [29] J. Rosen, *Rev. Mod. Phys.*, **37**: 1 (1965), 204–214.
- [30] H. P. Robertson, *Rev. Mod. Phys.*, **5** (1933), 62–90.