

## Модели вселенной со строго сохраняющейся энергией материи

Захид Закир<sup>1</sup>

### Аннотация

Показано, что ранее в фридмановских моделях требования нерелятивистской динамики шара, связанные с сохранением энергии материи, не были соблюдены, что затем привело к непоследовательности при формулировке и релятивистских моделей. Предложен путь к переформулировке моделей релятивистской космологии, когда они на малых расстояниях естественным образом переходят к нерелятивистской модели пылевого шара. В таком образом модифицированной модели ряд прежних проблем фридмановских моделей не возникает.

*PACS:* 04.20.Cv, 98.80.-k, 98.80.Jk 95.30.Sf, 97.60.Lf, 98.35.Jk, 98.54.-h, 98.80.-k, 04.60.-m

*Ключевые слова:* космологические модели, красное смещение, гравитация

### Содержание

Введение .....	71
1. Нерелятивистская динамика однородного пылевого шара в 3-сфере .....	72
2. Общрелятивистское уравнение эволюции для 3-сферы.....	74
3. Релятивистская динамика шара.....	76
4. Наблюдаемые следствия нового уравнения эволюции .....	77
Литература .....	79

### Введение

Современная стандартная парадигма в области космология, излагаемая в обзорах и учебниках, основана на фридмановских моделях, дополненных нужным объёмом тёмной материи и тёмной энергии для согласования с наблюдениями [1,2]. При этом предполагается, что расхождения стандартных моделей с наблюдениями до введения не наблюдавшихся компонентов энергии не связаны с несовершенством теоретической основы принятой парадигмы, а вызваны лишь с недостаточной информацией о составе материи и плотности энергии в реальной вселенной.

В противоположность этому направлению, основанному на уверенности в основах действующей парадигмы, развиваются и другие подходы на базе общей теории относительности (ОТО), где некоторые предположения действующей парадигмы подвергаются сомнению. При более тщательном анализе действительно выявляются пробелы в обосновании и при первых же попытках их восполнения доля тёмных компонент в энергетическом балансе либо существенно снижается, либо даже сводится к нулю. В частности, в предыдущей статье [3] была начата последовательная формулировка релятивистской космологии на базе динамики однородного шара и были учтены изменения в фридмановской модели, следующие из требований релятивистской кинематики.

---

<sup>1</sup> *Центр теоретической физики и астрофизики, Ташкент, Узбекистан, [zahidzakir@theor-phys.org](mailto:zahidzakir@theor-phys.org)*

Другой аспект моделей вселенной связан с тем новым обстоятельством, что в локальной физике при решении уравнений поля предполагается исчезновение интегралов по поверхности «на бесконечности», где кривизна создаваемая компактными источниками должна исчезать. Эта привычная картина локальной физики использовалась и глобально в космологических моделях, в то время как космологический принцип предполагает однородность на любых расстояниях. В действительности в космологии константы интегрирования релятивистских моделей будет более корректно определять не вдали, а локально вблизи точки наблюдения путём «сшивания» с нерелятивистскими моделями на базе ньютоновской гравитации.

Это, в свою очередь, налагает ограничения на космологические модели, в частности, чтобы на малых расстояниях воспроизводилось нерелятивистское условие сохранения энергии для участвующей в расширении частицы.

В данной статье будет показано, что ранее в фридмановских моделях требования нерелятивистской динамики шара, связанные с сохранением энергии материи, не были соблюдены, что затем привело к непоследовательности при формулировке и самой релятивистской модели.

В статье будет предложен путь к переформулировке моделей релятивистской космологии, когда они на малых расстояниях естественным образом переходят к нерелятивистской модели пылевого шара. При этом ряд прежних проблем фридмановских моделей не возникает.

В разделах 1-2 приведены основные соотношения модели, в разделе 3 учтена релятивистская кинематика и в разделе 4 обсуждаются некоторые наблюдательные следствия.

## 1. Нерелятивистская динамика однородного пылевого шара в 3-сфере

Общерелятивистское уравнение эволюции однородной и изотропной вселенной, как известно, проще всего получить из ньютоновской модели эволюции однородного пылевого шара радиуса  $r$ , объёма  $V(r)$  и массы  $m = \rho \cdot V(r)$ , где  $\rho$  - средняя плотность материи [1,2]. Для этого шар должен быть достаточно большим, чтобы быть однородным и расширяться, но и не слишком большим, чтобы скорость поверхности относительно центра шара оставалась нерелятивистской.

Рассмотрим сначала *изолированный* шар, расширяющийся в пустом пространстве и объект единичной массы сопутствующий поверхности шара. В ньютоновской теории полная энергия  $E$  этого объекта сохраняется и, с точностью до константы  $C$  определяющей начало отсчёта энергий, равна сумме кинетической и потенциальной энергий. Если сумма кинетической и потенциальной энергий частицы на поверхности отрицательна, то шар со временем остановится при максимальном радиусе  $r_m$ .

Уравнение эволюции для частицы на поверхности получим в *два этапа*:

а) сначала находим выражение для *полной энергии* частицы,

б) затем, используя *условие сохранения энергии*, исключаем константу  $C$ , выбрав одно из состояний, где мы точно знаем скорость.

Простейшим выбором является момент остановки шара при  $r = r_m$ , когда имеем:

$$E = \frac{1}{2} \dot{r}^2 - \frac{Gm}{r} + C = -\frac{Gm}{r_m} + C, \quad (1)$$

где  $\dot{r} = dr/dt$  - скорость относительно центра шара,  $G$  - гравитационная константа. Отсюда и следует уравнение эволюции:

$$\frac{1}{2}\dot{r}^2 - \frac{Gm}{r} = -\frac{Gm}{r_m}, \quad (2)$$

которое в более удобной записи имеет вид:

$$\frac{\dot{r}^2}{c^2} = \frac{r_g}{r} - \frac{r_g}{r_m}, \quad (3)$$

где  $r_g = 2Gm/c^2$ . Из трёх неизвестных констант системы в (1) -  $E$ ,  $C$  и  $r_m$  - здесь исключены первые две и остался лишь  $r_m$ . В терминах плотностей получаем:

$$\dot{r}^2 = \frac{4\pi}{3} \cdot 2G \cdot (\rho r^2 - \rho_m r_m^2). \quad (4)$$

Шар с конечным максимальным радиусом расширения формально есть аналог закрытой модели релятивистской космологии, тогда как плоская модель соответствует  $r_m \rightarrow \infty$ . Поэтому достаточно рассмотреть закрытую модель, считая плоскую модель предельным случаем закрытой. В закрытой же вселенной  $r(t) = a(t) \sin \chi$  и рассматриваемый нами шар есть сегмент 3-сферы, угловой объём которого равен  $V_\chi = \pi(2\chi - \sin 2\chi)$ . Перейдя к переменным 3-сферы можем рассмотреть эволюцию полусферы  $\chi = \pi/2$  с наибольшим в каждый момент значением  $r$  равным  $r = a$ , при котором уравнение эволюции имеет вид:

$$\frac{\dot{a}^2}{c^2} = \frac{a_{g,1/2}}{a} - \frac{a_{g,1/2}}{a_m}, \quad (5)$$

где  $a_{g,1/2} = 2GM_{1/2}/c^2$  и  $M_{1/2} = \pi^2 G \rho_0 a_0^3 / c^2$  - масса материи в полусфере. В терминах плотностей уравнение эволюции полусферы принимает вид:

$$\dot{a}^2 = \pi^2 \cdot 2G \cdot (\rho a^2 - \rho_m a_m^2). \quad (6)$$

Шар же, расширяющийся в пространстве с однородной пылевой материей, уже *не изолирован* и материя вне шара создаёт внутри него не зависящий от координат, но зависящий от времени гравитационный потенциал, значение которого меняется в ходе расширения. В частности, на частицу на границе двух полусфер с  $\Delta\chi = \pi/2$  гравитационное притяжение обеих полусфер действует одинаково и сила, ведущая к замедлению расширения, удваивается. В результате, правая часть (5) также удваивается и получаем окончательное уравнение эволюции для 3-сферы в целом:

$$\frac{\dot{a}^2}{c^2} = \frac{a_g}{a} - \frac{a_g}{a_m}. \quad (7)$$

В терминах плотностей получаем:

$$\dot{a}^2 = 2\pi^2 \cdot 2G \cdot (\rho a^2 - \rho_m a_m^2), \quad (8)$$

где  $a_g = 2GM/c^2$  и  $M = 2M_{1/2} = 2\pi^2 G \rho_0 a_0^3 / c^2$  - масса материи в 3-сфере.

## 2. Общерелятивистское уравнение эволюции для 3-сферы

Стандартное уравнение Фридмана

$$\frac{\dot{a}^2}{c^2} = \frac{a_g}{a} - 1, \quad (9)$$

следующее из уравнений Эйнштейна, отличается от (7) заменой

$$\frac{a_g}{a_m} \rightarrow 1. \quad (10)$$

Ранее уравнение (9) формально получали из динамики нерелятивистского шара путём искусственной замены формулы (2), следующей из требования сохранения энергии, на физически бессодержательное уравнение [1,2]:

$$\frac{1}{2} \dot{r}^2 - \frac{Gm}{r} = -\frac{c^2}{2}. \quad (11)$$

В действительности уравнения (9) и (11) противоречивы и недопустимы не только с позиций ньютоновской теории, что можно было бы отнести на неточность последней, но и самой ОТО. В ОТО радиус расширяющегося шара должен быть *больше* его гравитационного радиуса  $r_g < r \leq r_m$ , что даёт ограничение  $a_g < a \leq a_m$ , тогда как (9) и (11) следуют из (7) и (2) при предположениях  $a_m = a_g$  и  $r_m = r_g$ , что с физической точки зрения бессмысленно.

Это означает, что либо стандартная фридмановская метрика, либо тензор энергии-импульса, подставляемые в уравнения Эйнштейна для получения (9), содержат некие не реализующиеся в природе (нефизические) предположения. Исправления метрики будут рассмотрены в другой статье, а здесь же рассмотрим корректировку выражений для энергии-импульса, связанной с обеспечением сохранения энергии.

Как видим, уравнение (11) содержит некую константу, которая в общей форме присутствовала в (1) и оказалась точкой отсчёта полной энергии. Она выражается через значение потенциала при  $r = r_m$ , что затем позволяет превратить уравнение (1) в (2), удовлетворяющему условию сохранения энергии. В то же время, уравнение (11) нарушает условие сохранения энергии именно из-за некой константы. Таким образом, перед нами встаёт задача восстановить сохранение энергии и в этом случае, после чего уравнение (11), возможно, приобретёт физический смысл.

Для этого естественно применить тот же приём, что и при переходе от (1) к (2), т.е. не фиксировать константу энергии «руками» для подгонки под (9), а учесть тот факт, что в точке остановки  $r = r_m$  имеем  $\dot{r}^2(r_m) = 0$  и правая часть (11) должна равняться значению потенциала в этой точке. При этом мы приходим к уравнению (2) и тем самым полностью восстанавливаем сохранение энергии в системе. Вместо уравнения Фридмана (9) при этом, очевидно, приходим к уравнениям эволюции для 3-сферы (7) или (8).

Аналогичная процедура корректного определения константы энергии в уравнении эволюции шара применялась и ранее (см. [2], уравнение (1.2.4)), но только использовалось значение полной энергии не в момент остановки, а в настоящий момент  $t = t_0$ , так как скорость  $\dot{r}_0$  можно определить из наблюдений. Это давало:

$$\frac{\dot{r}^2}{c^2} = \frac{r_g}{r} - \left( \frac{r_g}{r_0} - \frac{\dot{r}_0^2}{c^2} \right) = \frac{4\pi}{3} \cdot 2G \cdot [\rho r^2 - (\rho_0 - \rho_c) r_0^2], \quad (12)$$

где  $r_0$  - современный радиус, а плотность материи  $\rho(t)$  и критическая плотность  $\rho_c$  были определены как:

$$\rho(t) = \frac{3}{4\pi} \cdot \frac{m}{r^3(t)}, \quad \rho_c = \frac{3}{4\pi} \cdot \frac{H_0^2}{2G}. \quad (13)$$

При этом в закрытой модели последняя скобка в (12) должна быть положительной, т.е.  $\rho_0 > \rho_c$ . Наблюдаемое же значение  $\rho_0$  оказывалось более чем на порядок меньше  $\rho_c$ , что затем рассматривалось как один из главных аргументов против закрытой модели.

Несмотря на исправление одной неточности, тем не менее, этот анализ содержал и другие неточности и был непоследователен, так что требуются дальнейшие уточнения и исправления, что затем изменит и выводы, в том числе и последний.

Во-первых, в закрытой модели в момент остановки  $t = t_m$ , когда  $\dot{r}_m^2 = 0$ , (12) переходит в

$$\frac{r_g}{r_0} - \frac{\dot{r}_0^2}{c^2} = \frac{r_g}{r_m}, \quad (14)$$

что после обратной подстановки в (12) даёт (3) со всеми последствиями, рассмотренными в разделе 1. Таким образом, уравнение эволюции шара (12) ведёт не к стандартной фридмановской модели с (9), а к модели на базе (7), отличной от стандартной.

Во-вторых, если от (12) перейти к 3-сфере в целом, то вместо (13) необходимо ввести уже другие определения плотностей:

$$\tilde{\rho}(t) = \frac{1}{2\pi^2} \cdot \frac{M}{a^3(t)}, \quad \tilde{\rho}_c = \frac{1}{2\pi^2} \cdot \frac{H_0^2}{2G} = \frac{2}{3\pi} \rho_c. \quad (15)$$

так что уточнённая форма уравнение эволюции (12) для 3-сферы будет теперь иметь вид:

$$\frac{\dot{a}^2}{c^2} = 2\pi^2 \cdot 2G \cdot [\tilde{\rho} a^2 - (\tilde{\rho}_0 - \tilde{\rho}_c) a_0^2]. \quad (16)$$

Поскольку уточнённая критическая плотность почти в пять раз меньше прежней  $\tilde{\rho}_c \approx \rho_c / 4.71$ , тогда как в полной плотности материи  $\tilde{\rho}_0 = \rho_{0,b} + \rho_{0,d}$  наблюдаемая плотность энергии барионов  $\rho_{0,b}$  остаётся прежней, то для справедливости закрытой модели плотность тёмной материи  $\rho_{0,d}$  должна быть больше  $\rho_{0,b}$  всего в несколько раз, что вполне приемлемо и соответствует наблюдательным ограничениям.

### 3. Релятивистская динамика шара

Для начала будем пользоваться точным решением Шварцшильда для гравитационного поля на поверхности шара массы  $m$ . При этом мировое время  $\tilde{t}$  есть мировое время в системе покоя центра шара. Это время совпадёт с собственным временем на поверхности при расширении до очень большого радиуса, что в принципе возможно при  $r_m \rightarrow \infty$ .

Для энергии объекта единичной массы, сопутствующего поверхности шара, тогда имеем выражение (в этом разделе положим  $c = 1$ ):

$$\frac{\sqrt{1 - r_g / r}}{\sqrt{1 - v^2}} = \sqrt{1 - r_g / r_m}, \quad v(r) = \frac{\dot{r}}{\sqrt{1 - r_g / r}}. \quad (17)$$

Введя обозначение  $\eta(r_g, r_m) = 1 / (1 - r_g / r_m)$ , перепишем это в виде:

$$\dot{r}^2 = \frac{r_g}{r} \left(1 - \frac{r}{r_m}\right) \left(1 - \frac{r_g}{r}\right) \eta(r_g, r_m). \quad (18)$$

Максимальный радиус можно определить из данных для определённого времени:

$$r_m = r_g \cdot \left(\frac{r_g}{r_0} - v_0^2\right)^{-1} (1 - v_0^2). \quad (19)$$

Подставив  $r(\tilde{t}) = a(\tilde{t}) \sin \chi$  и рассматривая полусферу  $\chi = \pi / 2$ , когда  $r(\tilde{t}) = a(\tilde{t})$ ,  $m = M / 2$  и  $V_{\chi=\pi/2} = \pi^2$ , приходим к релятивистскому уравнению эволюции:

$$\frac{da^2}{d\tilde{t}^2} = \frac{a_g}{a} \left(1 - \frac{a}{a_m}\right) \left(1 - \frac{a_g}{a}\right) \eta(a_g, a_m). \quad (20)$$

В ранние периоды скорость расширения вселенной была большой и для объектов с большим  $z$  необходим учёт релятивистских эффектов. Поэтому собственное время центра шара  $\tilde{t}$  выразим через глобальное мировое время центра 3-сферы  $t$  (далее  $\dot{a} \equiv da / dt$ ):

$$d\tilde{t} = dt \sqrt{1 - \dot{a}^2}. \quad (21)$$

Линейный элемент на 3-сфере тогда имеет вид [3]:

$$ds^2 = dt^2 - da^2 - a^2(t) \cdot d\Omega_{(3)}^2 = dt^2 (1 - \dot{a}^2) - a^2(t) \cdot d\Omega_{(3)}^2. \quad (22)$$

Подставив (21) в (5), приходим к уравнению эволюции для вселенной с учётом релятивистских эффектов радиальной скорости расширения 3-сферы:

$$\frac{\dot{a}^2}{1 - \dot{a}^2} = \frac{a_g}{a} - \frac{a_g}{a_m}. \quad (23)$$

Выражение для релятивистского фактора тогда имеет вид

$$\sqrt{1 - \dot{a}^2} = \frac{1}{\sqrt{1 - \eta^2 + a_g / a}}. \quad (24)$$

где  $\eta \equiv \sqrt{a_g / a_m}$ . Из (24) следует, что в эпохи с  $a \gg a_g$  релятивистские эффекты становятся несущественными.

#### 4. Наблюдаемые следствия нового уравнения эволюции

Итак, у нас есть новое уравнение эволюции 3-сферы (7), следующее из уравнений Эйнштейна при их согласовании на малых расстояниях с нерелятивистской динамикой шара с корректно определённой полной энергией. Оно отличается от уравнения Фридмана (9) последним членом и ведёт к новому классу космологических моделей с наблюдаемыми следствиями.

а) *Плоская модель.*

Сначала рассмотрим стандартный предельный случай, когда  $a_m \gg a$  и в (7) можно пренебречь последним членом, полагая  $\eta \rightarrow 0$  :

$$\frac{\dot{a}^2}{c^2} \approx \frac{a_g}{a}. \quad (25)$$

Из уравнения для траектории радиально-распространяющегося света:

$$ds^2 = c^2 dt^2 - a^2(t) \cdot d\chi^2 = 0 \quad (26)$$

далее следует:

$$\chi_z = c \int_{a_z}^{a_0} \frac{da}{a} \cdot \frac{dt}{da} = \frac{1}{\sqrt{a_g}} \int_{a_z}^{a_0} \frac{da}{\sqrt{a}} = \frac{2}{\sqrt{\eta_0}} \left(1 - \sqrt{a_z / a_0}\right). \quad (27)$$

где  $\eta_0 = a_g / a_0$  Красное смещение  $z$  длин волн при приёме  $\lambda_r$  по сравнению с длиной при излучении  $\lambda_e$  и связь с масштабным фактором в нерелятивистском случае определены как:

$$\frac{\lambda_r}{\lambda_e} = 1 + z, \quad \frac{\lambda_r}{\lambda_e} = \frac{a_0}{a_z}, \quad (28)$$

что после подстановки в (27) даёт

$$\chi_z = \frac{2}{\sqrt{\eta_0}} \left(1 - \frac{1}{\sqrt{1+z}}\right). \quad (29)$$

Видимая и абсолютная светимости  $l, L$  источников в отсутствие расширения были бы связаны с фотометрическим расстоянием  $d_p \approx a\chi$  как  $l = L / 4\pi d_p^2$ . Через видимую и абсолютную звёздные величины  $m, M$  они выражаются как  $l = 10^{-m/2.5} \cdot 2.52 \cdot 10^{-5}$  эрг/см<sup>2</sup>сек и  $L = 10^{-M/2.5} \cdot 3.02 \cdot 10^{35}$  эрг/сек. Расширение ведёт к уменьшению энергии и частоты прибытия фотонов на величину  $1 + z$ . Стандартное выражение для видимой светимости тогда имеет вид:

$$l_F = \frac{L}{4\pi d_{p,0}^2} \cdot \frac{1}{(1+z)^2}. \quad (30)$$

Фотометрическое расстояние  $d_{p,0}$ , таким образом, равно:

$$d_{p,0} = a_0 \cdot (1+z) = 10^{-5+(m-M)/5} \text{ Mnc}, \quad (31)$$

откуда для модуля расстояния  $\mu \equiv m - M = 5 \lg(d_{p,0}) + 25$  следует выражение:

$$\mu = 5 \lg[a_0(1+z) \cdot \chi_z] + 25 = 5 \lg \left[ 2 \left(1 + z - \sqrt{1+z}\right) \right] + A, \quad (32)$$

где  $A \equiv 5 \cdot \lg(c / H_0) + 25$ ,  $H_0 = \dot{a}_0 / a_0$  и  $c / H_0 = a_0 / \sqrt{\eta_0}$ .

## б) Модель закрытой «мини-вселенной».

Рассмотрим теперь случай «мини-вселенной», когда радиус мал и большинство из наблюдаемых источников есть повторные изображения. В данном случае скорость расширения мала, так как  $\dot{a}_0 \sim \eta c \ll c$  и эффектами релятивистской кинематики, рассмотренными в [3], можно пренебречь для всех наблюдаемых объектов. Перейдём к изучению наблюдаемых следствий этой новой версии релятивистской космологии.

Введя обозначение  $b = a_0 / a_m$ , из (7) имеем:

$$a_0 = \frac{c}{H_0} \eta \sqrt{b^{-1} - 1}, \quad a_m = \frac{a_0}{b}. \quad (33)$$

Первый вывод состоит в том, что так как  $a_0 \sim \eta \cdot c / H_0$  и  $\eta < 10^{-2}$ , то современный радиус вселенной  $a_0$  оказывается по меньшей мере на два порядка меньше «хаббловского радиуса»  $c / H_0$ . Вселенная в таком случае оказывается миниатюрной и мы имеем дело с моделью *мини-вселенной*. Реальные объекты тогда находятся в радиусе около 100 Мпс, а все остальные наблюдаемые объекты должны быть тогда кратными изображениями, появившимися при кругосветных обходах луча света до регистрации. Однородность и изотропность вселенной вне основной сферы тогда объясняются естественным образом.

Из (7) и (26) далее следуют:

$$\chi_z = c \int_{a_z}^{a_0} \frac{da}{a} \cdot \frac{dt}{da} = \frac{1}{\eta} \int_{a_z}^{a_0} \frac{da}{\sqrt{a(a_m - a)}} = \frac{1}{\eta} \left[ \arcsin \left( 1 - \frac{2a_z}{a_m} \right) - \arcsin \left( 1 - \frac{2a_0}{a_m} \right) \right]. \quad (34)$$

$$\sin \chi_z = \sin \left\{ \frac{1}{\eta} \arcsin \left[ 2\sqrt{b(1-b)} \frac{a_z}{a_0} \left[ \frac{a_0}{a_z} - 1 - (1-2b) \left( \sqrt{\frac{a_0/a_z - b}{1-b}} - 1 \right) \right] \right] \right\}. \quad (35)$$

Это даёт

$$\sin \chi_z = \sin \left\{ \frac{1}{\eta} \arcsin \left[ \frac{2\sqrt{b(1-b)}}{1+z} \left[ z - (1-2b) \left( \sqrt{1 + \frac{z}{1-b}} - 1 \right) \right] \right] \right\}. \quad (36)$$

где  $1/\eta$  большое число, но тем не менее в пределе  $z \rightarrow 0$  имеем:

$$a_0 \sin \chi_z \rightarrow c / H_0. \quad (37)$$

Фотометрическое расстояние теперь имеет вид  $d_p = a \sin \chi$  и для видимой светимости имеем выражение:

$$l_F = \frac{L}{4\pi a_0^2 \sin^2 \chi_z} \cdot \frac{1}{(1+z)^2}. \quad (38)$$

Отсюда для фотометрического расстояния  $d_{p,0}$  получаем:

$$d_{p,0} = a_0 |\sin \chi| \cdot (1+z) = 10^{-5+(m-M)/5} \text{ Mpc}, \quad (39)$$

что для модуля расстояния даёт выражение:

$$\begin{aligned} \mu &= 5 \lg \left[ a_0 (1+z) \cdot |\sin \chi| \right] + 25 = \\ &= 5 \lg \left[ \eta \sqrt{b^{-1} - 1} \cdot (1+z) |\sin \chi| \right] + A, \end{aligned} \quad (40)$$

Подстановка (36) в (40), даёт новое соотношение «модуль расстояния – красное смещение» для модели «мини-вселенной».

На первый взгляд сравнение с наблюдениями должен дать отрицательный результат, так как такие сильные эффекты периодичности в модуле расстояния не фиксировались. Однако, если модель соответствует реальности, то эти эффекты видимо как-то сглаживаются и имеет место плавная периодичность вдоль средней линии. Тогда приобретает смысл изучение тонкой структуры зависимости  $\mu(z)$ , которая может содержать такую периодическую компоненту на фоне гладкой.

Более детальное сравнение с наблюдениями и обсуждение рассмотренных моделей будет проведено в последующих публикациях.

### Литература

1. Вайнберг (2013) *Космология*. М.
2. Зельдович Я.Б., Новиков И.Б. (1975) *Строение и эволюция вселенной*. М.
3. Закир З. (2013) *Теор. физ., астрофиз. и космол.*, **8**, 2, с.39; doi: [10.9751/TFAK.4518-031](https://doi.org/10.9751/TFAK.4518-031)