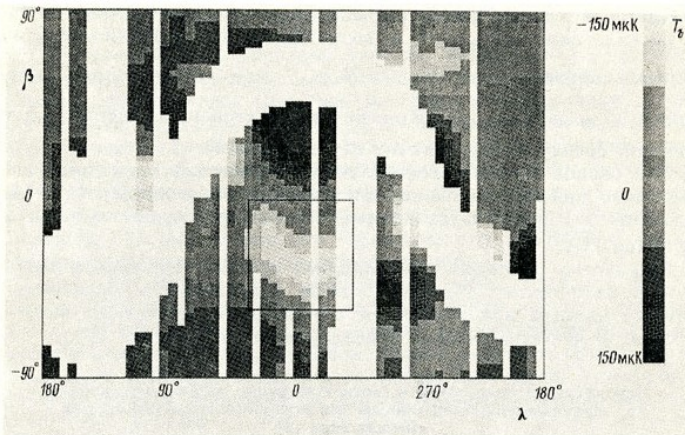


Введение

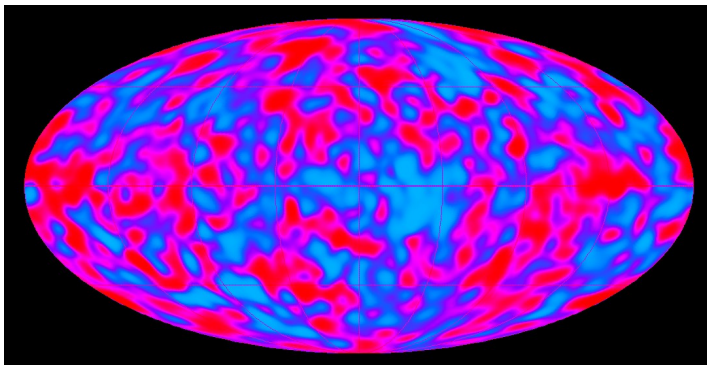
Современная космология

- Классическая космология (А.А. Фридман, В. Де Ситтер, Э. Хаббл, 1920-е)
- Теория космологических возмущений (Е.М. Лифшиц, 1940-е)
- Инфляционная космология (А.А. Старобинский, А. Гус (Guth), А.Д. Линде, конец 1970-х - начало 1980-х)

РЕЛИКТ - январь 1992



СОБЕ - апрель 1992



COBE не подтвердил результаты РЕЛИКТ

A. J. Banday. RELIKT1 and COBE-DMR Results: a Comparison. In: Present and Future of the Cosmic Microwave Background, Proceedings of the Workshop Held in Santander, Spain, 28 June - 1 July 1993. Edited by J. L. Sanz, E. Martinez-Gonzalez, and L. Cayon. Springer-Verlag Berlin Heidelberg New York. Also Lecture Notes in Physics, volume 429, 1994, p.111

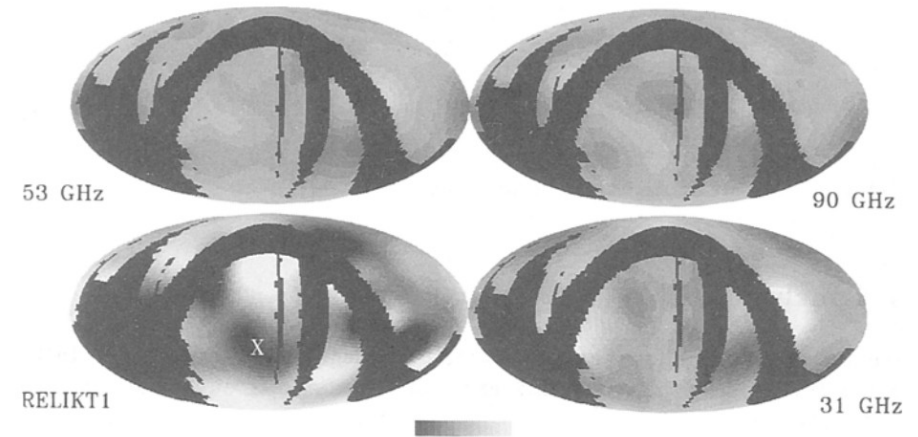


Figure 1: RELIKT1 and DMR sky maps in ecliptic coordinates smoothed to an effective FWHM of $\sim 29^\circ$. The temperature scale is thermodynamic. A band of width $\pm 15^\circ$ about the Galactic plane has been given zero weight, other blank regions correspond to the RELIKT1 sky coverage. The white cross on the RELIKT1 map shows the approximate centre of the 'blamb' region.

1998: Темная энергия

A.G. Riess et. al. The Astronomical Journal, 116 : 1009–1038, 1998.

Вселенная расширяется с ускорением!

Литература

- Д.С. Горбунов, В.А. Рубаков. Введение в теорию ранней вселенной (два тома).
- А. Лайтман, В. Пресс, Р. Прайс, С. Тюкольски. Сборник задач по теории относительности и гравитации.

Как устроен курс

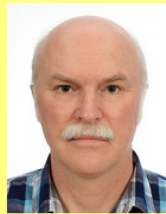
Презентации в сети: dec1.sinp.msu.ru/~panov

Coded in UTF-8

Панов Александр Дмитриевич

НИИЯФ МГУ, доктор физ.-мат. наук, ведущий научный сотрудник.

E-mail: panov@dec1.sinp.msu.ru



Введение в современную космологию. Курс лекций.

Книги, к которым я имею какое-то отношение: сканировал, редактировал, переводил и т.д.

Библиотека.

Все формулы пронумерованы!

Проверить вычисления: ★

Наука космология – не вполне обычна

- Научный метод: наблюдаемость и воспроизводимость
- Аппарат космологии описывает «ансамбль одинаковых вселенных», не единичную Вселенную
- Вселенная – уникальный объект
- Операционально неопределимое понятие вероятности – байесовская вероятность:
Вероятность определяется как степень уверенности в истинности суждения (Википедия).
- Cosmic variance – космическая неопределенность
⇒ некоторые предсказания в принципе не могут быть проверены с любой наперед заданной точностью.
- Мультиверс (4 уровня: Макс Тегмарк):
 - причинных областей (1-й уровень)
 - хаотической инфляции (2-й уровень)
 - квантовый (3-й уровень)
 - математический (4-й уровень)
- Методологический статус «других вселенных» неясен.

Лекция 1

Основы ОТО. I.

Дифференциальная геометрия: скаляры, тензоры, инвариантный объем. Нековариантная природа дифференцирования

- Движение тел в гравитационном поле не зависит от природы тел \Rightarrow
- Принцип эквивалентности \Rightarrow
- Гравитация есть явление геометрическое

Постулат: Движение в гравитационном поле есть свободное движение по геодезической линии искривленного пространства-времени

- ОТО – теория гравитации скалярной материи с минимальным взаимодействием.
(частицы с ненулевым спином должны нарушать принцип эквивалентности arXiv:1608.06572)

Два метода дифференциальной геометрии:

1. Координатный
2. Ковариантно-геометрический (Э. Картан, дифференциальные формы, внешнее дифференцирование)

Координаты x^μ , $\mu = 0, 1, 2, 3$ произвольным образом локально помечают точки (события) пространства-времени.

Квадрат интервала (суммирование по одинаковым верхним и нижним индексам, соглашение Эйнштейна):

$$ds^2 = g_{\mu\nu} dx^\mu dx^\nu \quad (1.1)$$

$g_{\mu\nu}$ – метрический тензор
(сигнатура $+1, -1, -1, -1$).

Квадрат интервала есть фундаментальный инвариант – не зависит от того, в каких координатах мы работаем.

Интервал измеряется в единицах длины, но метрический тензор и координаты не имеют определенной размерности!

Размерности вообще

$$\hbar = c = k_B = 1 \quad (1.2)$$

$$E = mc^2; E = k_B T; \omega = E/\hbar; p = cE; p = \hbar k \Rightarrow [m] = [T] = [\omega] = [p] = [k] = [E] \quad (1.3)$$

Единица измерения энергии – ГэВ.

Переводные коэффициенты вычисляются подбором степеней c, \hbar, k_B .

Примеры:

$$[E] = [\hbar\omega] = \left[\frac{\hbar}{t} \right] \Rightarrow [t] = \frac{[\hbar]}{E} \Rightarrow \quad (1.4)$$

$$t(\text{GeV}^{-1}) = \frac{1.05 \cdot 10^{-27} \text{ эрг} \cdot \text{с}}{10^9 \cdot 1.6 \cdot 10^{-12} \text{ эрг}} \approx 6.6 \cdot 10^{-25} \text{ с} \quad (1.5)$$

$$l(\text{GeV}^{-1}) = \frac{1.05 \cdot 10^{-27} \text{ эрг} \cdot \text{с} \times 3 \cdot 10^{10} \text{ см с}^{-1}}{10^9 \cdot 1.6 \cdot 10^{-12} \text{ эрг}} \approx 2.0 \cdot 10^{-14} \text{ см} \quad (1.6)$$

Таблица преобразования размерностей

Энергия	1 ГэВ = 1.602e-03 эрг
Масса	1 ГэВ = 1.783e-24 г
Температура	1 ГэВ = 1.161e+13 К
Длина	1 ГэВ ⁻¹ = 1.973e-14 см
Время	1 ГэВ ⁻¹ = 6.582e-25 с
Плотность числа частиц	1 ГэВ ³ = 1.301e+41 см ⁻³
Плотность энергии	1 ГэВ ⁴ = 2.085e+38 эрг·см ⁻³
Плотность массы	1 ГэВ ⁴ = 2.320e+17 г·см ⁻³

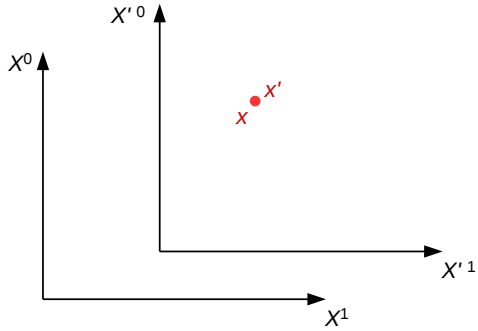
Энергия	1 эрг = 6.241e+02 ГэВ
Масса	1 г = 5.609e+23 ГэВ
Температура	1 К = 8.617e-14 ГэВ
Длина	1 см = 5.068e+13 ГэВ ⁻¹
Время	1 с = 1.519e+24 ГэВ ⁻¹
Плотность числа частиц	1 см ⁻³ = 7.684e-42 ГэВ ³
Плотность энергии	1 эрг·см ⁻³ = 4.796e-39 ГэВ ⁴
Плотность массы	1 г·см ⁻³ = 4.310e-18 ГэВ ⁴

Формализм ковариантен относительно произвольной (гладкой) замены координат (диффеоморфизм):

$$x'^{\mu} = x'^{\mu}(x^0, x^1, x^2, x^3) \equiv x'^{\mu}(x^{\nu}) \equiv x'^{\mu}(x) \quad (1.7)$$

Ковариантность достигается за счет использования объектов, преобразующихся специальным образом.

Скаляры – не преобразуются:



$$\varphi'(x') = \varphi(x) \quad (1.8)$$

Контравариантные векторы (верхние индексы) преобразуются как дифференциалы координат (используется *соглашение Эйнштейна* о суммировании!)

$$x'^{\mu} = x'^{\mu}(x^{\nu}) \quad (1.9)$$

$$dx'^{\mu} = \frac{\partial x'^{\mu}}{\partial x^{\nu}} dx^{\nu} \quad (1.10)$$

$$A'^{\mu} = \frac{\partial x'^{\mu}}{\partial x^{\nu}} A^{\nu} \quad (1.11)$$

Ковариантные векторы (нижние индексы) преобразуются как производные скаляра

$$B_{\mu} = \frac{\partial \varphi(x)}{\partial x^{\mu}} \Rightarrow B'_{\mu} = \frac{\partial \varphi}{\partial x'^{\mu}} = \frac{\partial \varphi}{\partial x^{\nu}} \frac{\partial x^{\nu}}{\partial x'^{\mu}} = \frac{\partial x^{\nu}}{\partial x'^{\mu}} B_{\nu} \quad (1.12)$$

Построение скаляров из векторов:

$$A'^{\mu} B'_{\mu} = \frac{\partial x'^{\mu}}{\partial x^{\sigma}} A^{\sigma} \frac{\partial x^{\rho}}{\partial x'^{\mu}} B_{\rho} = \delta^{\rho}_{\sigma} A^{\sigma} B_{\rho} = A^{\rho} B_{\rho} \quad (1.13)$$

$\Rightarrow A^{\mu} B_{\mu}$ – инвариант.

В частности, производная по «направлению» скалярной функции – инвариант:

$$\partial_A \varphi \equiv \left(A^{\mu} \frac{\partial}{\partial x^{\mu}} \right) \varphi = A^{\mu} \frac{\partial \varphi}{\partial x^{\mu}} \equiv A^{\mu} \partial_{\mu} \varphi \quad (1.14)$$

Многомерные тензоры (по определению) преобразуются как произведения координат векторов:

$$B'^{\mu}_{\nu\lambda} = \frac{\partial x'^{\mu}}{\partial x^{\rho}} \frac{\partial x^{\sigma}}{\partial x'^{\nu}} \frac{\partial x^{\tau}}{\partial x'^{\lambda}} B^{\rho}_{\sigma\tau} \quad (1.15)$$

Для символа Кронекера: $\delta'^{\mu}_{\nu} = \delta^{\mu}_{\nu} \star$.

Свертка по верхнему и нижнему индексу уменьшает размерность тензора на 2:

$$A'^{\mu}_{\mu} = \frac{\partial x'^{\mu}}{\partial x^{\rho}} \frac{\partial x^{\sigma}}{\partial x'^{\mu}} A^{\rho}_{\sigma} = \delta^{\sigma}_{\rho} A^{\rho}_{\sigma} = A^{\sigma}_{\sigma} \quad (1.16)$$

(вообще не осталось индексов, скаляр)

Почему метрический тензор - тензор?

$$ds^2 = g_{\mu\nu} dx^\mu dx^\nu = g_{\mu\nu} \frac{\partial x^\mu}{\partial x'^\sigma} dx'^\sigma \frac{\partial x^\nu}{\partial x'^\rho} dx'^\rho = ds'^2 = g'_{\sigma\rho} dx'^\sigma dx'^\rho \quad (1.17)$$

$$\Rightarrow g'_{\sigma\rho} = \frac{\partial x^\mu}{\partial x'^\sigma} \frac{\partial x^\nu}{\partial x'^\rho} g_{\mu\nu} \quad (1.18)$$

Обобщение: Если \forall тензора A_ν^μ

$$C_\lambda^\mu = A_\nu^\mu B_\lambda^\nu \quad (1.19)$$

тензор, то и B_λ^ν - тензор (и т.д.)

Доказательство

$$C_\lambda'^{\mu} = \frac{\partial x'^\mu}{\partial x^\rho} \frac{\partial x^\sigma}{\partial x'^\lambda} C_\sigma^\rho = \frac{\partial x'^\mu}{\partial x^\rho} \frac{\partial x^\sigma}{\partial x'^\lambda} A_\nu^\rho B_\sigma^\nu \quad (1.20)$$

$$C_\lambda'^{\mu} = A_\nu'^{\mu} B_\lambda'^{\nu} = \frac{\partial x'^\mu}{\partial x^\rho} \frac{\partial x^\sigma}{\partial x'^\nu} A_\sigma^\rho B_\lambda'^{\nu} = \frac{\partial x'^\mu}{\partial x^\rho} \frac{\partial x^\nu}{\partial x'^\sigma} A_\nu^\rho B_\lambda'^{\sigma} \Rightarrow \quad (1.21)$$

$$\frac{\partial x'^\mu}{\partial x^\rho} \frac{\partial x^\sigma}{\partial x'^\lambda} B_\sigma^\nu = \frac{\partial x'^\mu}{\partial x^\rho} \frac{\partial x^\nu}{\partial x'^\sigma} B_\lambda'^{\sigma} \Rightarrow \quad (1.22)$$

$$\frac{\partial x^\sigma}{\partial x'^\lambda} B_\sigma^\nu = \frac{\partial x^\nu}{\partial x'^\sigma} B_\lambda'^{\sigma} \quad \left| \quad \frac{\partial x'^\alpha}{\partial x^\nu} \Rightarrow \quad (1.23)$$

$$B_\lambda'^{\alpha} = \frac{\partial x'^\alpha}{\partial x^\nu} \frac{\partial x^\sigma}{\partial x'^\lambda} B_\sigma^\nu \quad (1.24)$$

Следствие: Величина, задаваемая обратной матрицей к метрическому тензору, сама тензор:

$$g^{\mu\nu} g_{\nu\lambda} = \delta_\lambda^\mu \Rightarrow g^{\mu\nu} - \text{тензор} \quad (1.25)$$

Поднятие и опускание индексов

Если A^μ – контравариантный вектор, то

$$A_\mu = g_{\mu\nu} A^\nu \quad (1.26)$$

– ковариантный вектор.

И наоборот:

$$A^\mu = g^{\mu\nu} A_\nu \quad (1.27)$$

Считают, что A^μ и A_μ – одна и та же величина, записанная по-разному (строго говоря, это неверно).

$T^\mu{}_\nu$ и $T_\nu{}^\mu$ – не одно и то же!

$$g^{\mu\nu} T^\mu{}_\nu = T^{\mu\nu} \quad (1.28)$$

$$g^{\mu\nu} T_\nu{}^\mu = T^{\nu\mu} \quad (1.29)$$

Инвариантный объем

$$g'_{\mu\nu} = \frac{\partial x^\rho}{\partial x'^\mu} g_{\rho\sigma} \frac{\partial x^\sigma}{\partial x'^\nu} \quad (1.30)$$

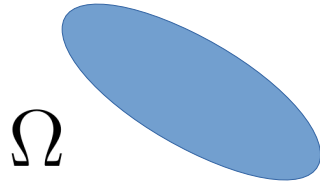
$$\hat{J} = (J^\rho_\mu) = \begin{pmatrix} \frac{\partial x^\rho}{\partial x'^\mu} \end{pmatrix}_{\substack{\leftarrow \text{столбец} \\ \leftarrow \text{строка}}} \equiv \begin{pmatrix} \frac{\partial x}{\partial x'} \end{pmatrix} \quad (1.31)$$

$$\hat{g}' = \hat{J} \hat{g} \hat{J}^T \quad (1.32)$$

$$g \equiv \det \hat{g}; \quad J \equiv \det \hat{J} \quad (1.33)$$

$$g' = J^2 g \Rightarrow J = \sqrt{\frac{g'}{g}} \quad (1.34)$$

маленький
4-объем,
почти
плоский



Элемент объема - это геометрическое понятие,
инвариант!

$$V = \int_{\Omega} d^4x; \quad V' = \int_{\Omega} d^4x' \quad (1.35)$$

$$V \neq V' \quad (1.36)$$

$$\begin{aligned} V &= \int_{\Omega} d^4x = \int_{\Omega} \left(\frac{\partial x}{\partial x'} \right) d^4x' = \int_{\Omega} \sqrt{\frac{g'}{g}} d^4x' = \\ &= \sqrt{\frac{g'}{g}} \int_{\Omega} d^4x' = \sqrt{\frac{g'}{g}} V' \Rightarrow \end{aligned} \quad (1.37)$$

$$V = \sqrt{\frac{g'}{g}} V' \Rightarrow V \sqrt{-g} = V' \sqrt{-g'} \quad (1.38)$$

$$\sqrt{-g} \int_{\Omega} d^4x = \sqrt{-g'} \int_{\Omega} d^4x' \quad (1.39)$$

$$\int_{\Omega} \sqrt{-g} d^4x = \int_{\Omega} \sqrt{-g'} d^4x' \quad (1.40)$$

$\sqrt{-g} d^4x$ - инвариантный элемент объема

Инвариантный элемент объема - инвариантная мера интегрирования, но не объем в физическом смысле!

$$[g_{\mu\nu} dx^\mu dx^\nu] = [L^2]$$

$$[\sqrt{-g} dx] = [L]$$

$$[d^3x] = [\text{любая размерность}] \Rightarrow$$

$$[\sqrt{-g} d^4x] = [\text{любая размерность}]$$

Нековариантная природа дифференцирования

$$(\partial_\mu \varphi)' = \frac{\partial \varphi'}{\partial x'_\mu} = \frac{\partial \varphi}{\partial x^\nu} \frac{\partial x^\nu}{\partial x'^\mu} = \frac{\partial x^\nu}{\partial x'^\mu} \partial_\nu \varphi \quad (1.41)$$

– производная скаляра преобразуется как (ковариантный) вектор.

$$\begin{aligned} (\partial_\mu A^\nu)' &= \frac{\partial}{\partial x'^\mu} A'^\nu = \frac{\partial}{\partial x'^\mu} \left(\frac{\partial x'^\nu}{\partial x^\alpha} A^\alpha \right) = \\ &= \frac{\partial}{\partial x'^\mu} \left(\frac{\partial x'^\nu}{\partial x^\alpha} \right) A^\alpha + \frac{\partial x'^\nu}{\partial x^\alpha} \frac{\partial x^\beta}{\partial x'^\mu} \frac{\partial A^\alpha}{\partial x^\beta} = \\ &= \frac{\partial x^\beta}{\partial x'^\mu} \cdot \frac{\partial^2 x'^\nu}{\partial x^\beta \partial x^\alpha} A^\alpha + \frac{\partial x'^\nu}{\partial x^\alpha} \frac{\partial x^\beta}{\partial x'^\mu} \partial_\beta A^\alpha \quad (1.42) \end{aligned}$$

Производная вектора преобразуется как тензор плюс еще какая-то добавка.

Хотим ковариантную производную:

$$\begin{cases} (\nabla_\mu A^\nu)' = \frac{\partial x^\alpha}{\partial x'^\mu} \frac{\partial x'^\nu}{\partial x^\beta} \nabla_\alpha A^\beta \\ \nabla_\mu \varphi = \partial_\mu \varphi \end{cases} \quad (1.43)$$