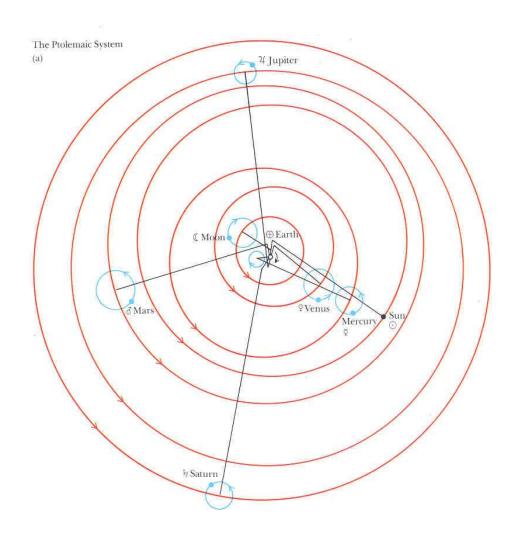
# ЛЕКЦИЯ 9: КОСМОЛОГИЯ **101**

ВВЕДЕНИЕ В АСТРОФИЗИКУ. ВШЭ 2022/2023. БАКАЛАВРЫ, 4-Й МОДУЛЬ.

АНТОН БИРЮКОВ (АСТРОНОМИЧЕСКИЙ ИНСТИТУТ МГУ ИМ. М.В. ЛОМОНОСОВА И ВШЭ), К.Ф.-М.Н

# ГЕОЦЕНТРИЗМ И ГЕЛИОЦЕНТРИЗМ



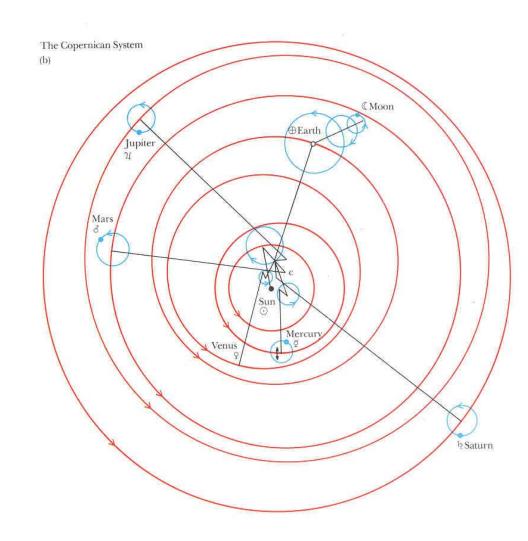




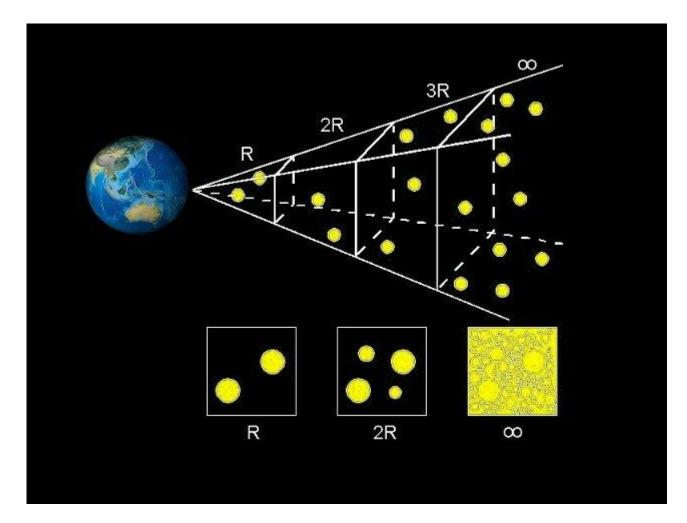
## ГЕОЦЕНТРИЗМ И ГЕЛИОЦЕНТРИЗМ

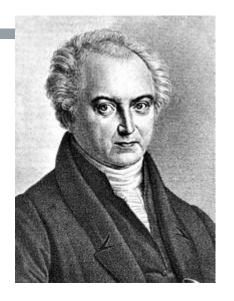


Николай Коперник (1473 – 1543) Остановивший небо. Сдвинувший Землю



## ПАРАДОКС ОЛЬБЕРСА

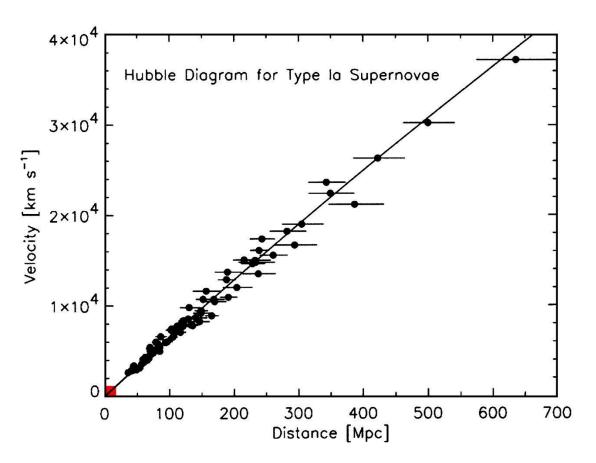




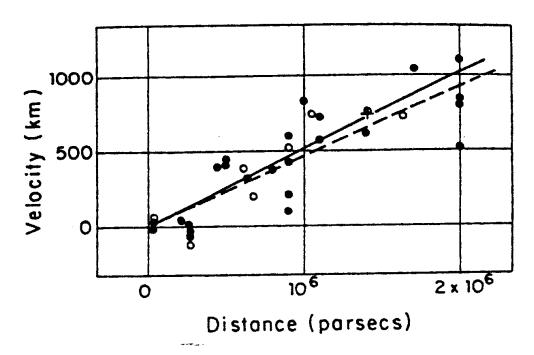
Генрих Ольберс (1758-1840)

В бесконечной и стационарной Вселенной каждый луч зрения должен упираться в источник света. А интенсивность сохраняется вдоль луча зрения...

## РАСШИРЕНИЕ ВСЕЛЕННОЙ

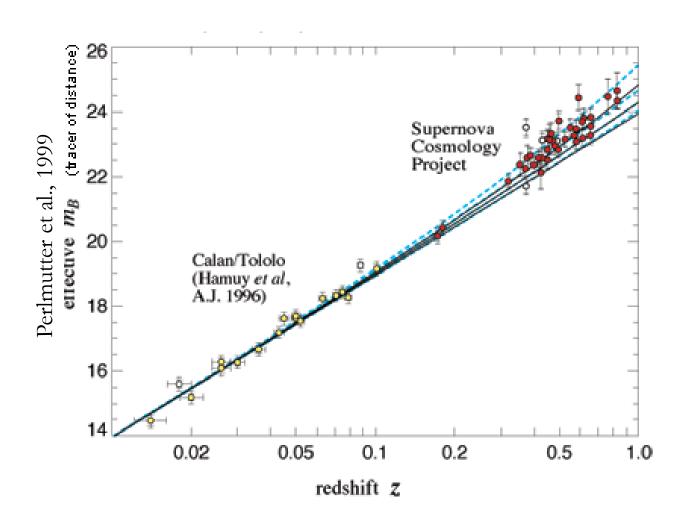


https://www.pnas.org/doi/10.1073/pnas.2536799100



Хаббл 1929 г.

### ЗАКОН ХАББЛА



$$v = H \cdot d$$

$$H_0 \approx 67.5 \pm 0.5 \text{ км c}^{-1} \text{ Мпк}^{-1}$$
-- параметр Хаббла

$$ds^{2} = c^{2}dt^{2} - a(t)^{2}dl^{2}.$$

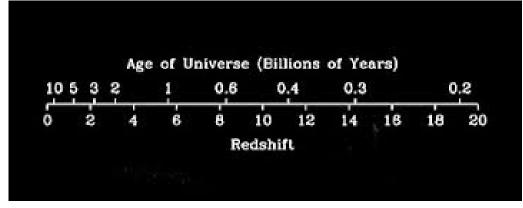
$$R_{\mu\nu} - \frac{1}{2}R g_{\mu\nu} + \Lambda g_{\mu\nu} = \frac{8\pi G}{c^{4}} T_{\mu\nu}$$

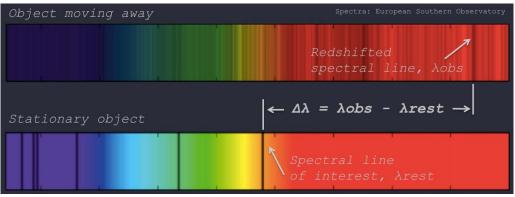
$$H = \dot{a}/a$$

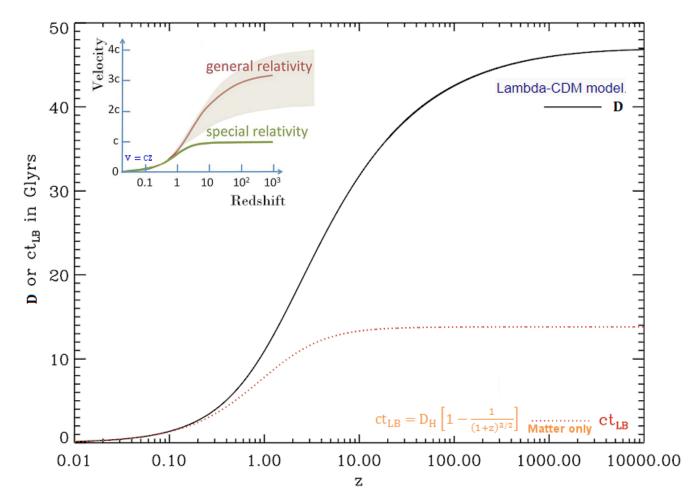
$$H^{2}(z) = H_{0}^{2} \left( \Omega_{r} (1+z)^{4} + \Omega_{m} (1+z)^{3} + \Omega_{c} (1+z)^{2} + \Omega_{\Lambda} \right)$$

### КРАСНОЕ СМЕЩЕНИЕ

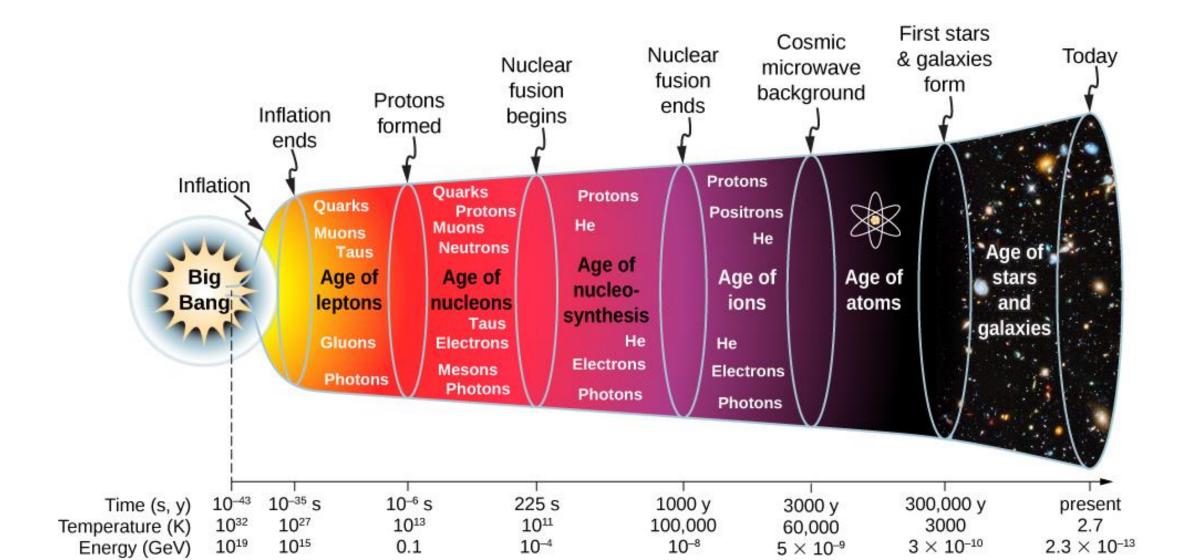
$$z = \frac{\Delta \lambda}{\lambda}$$

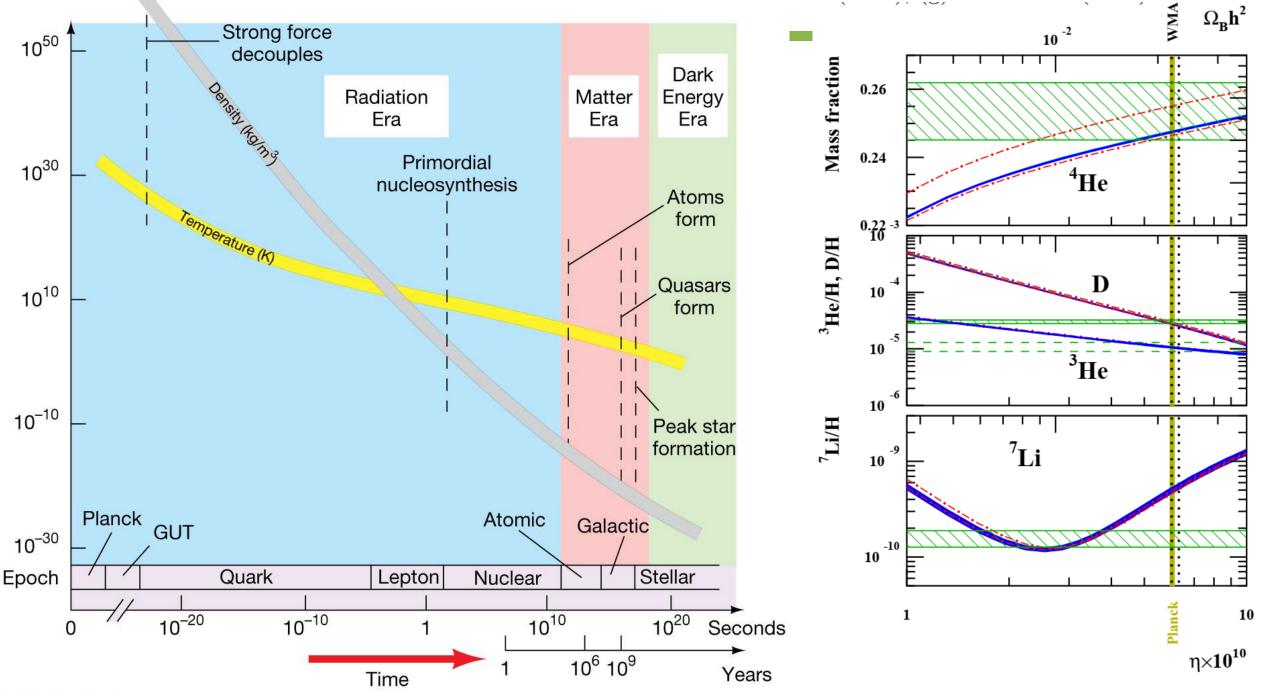




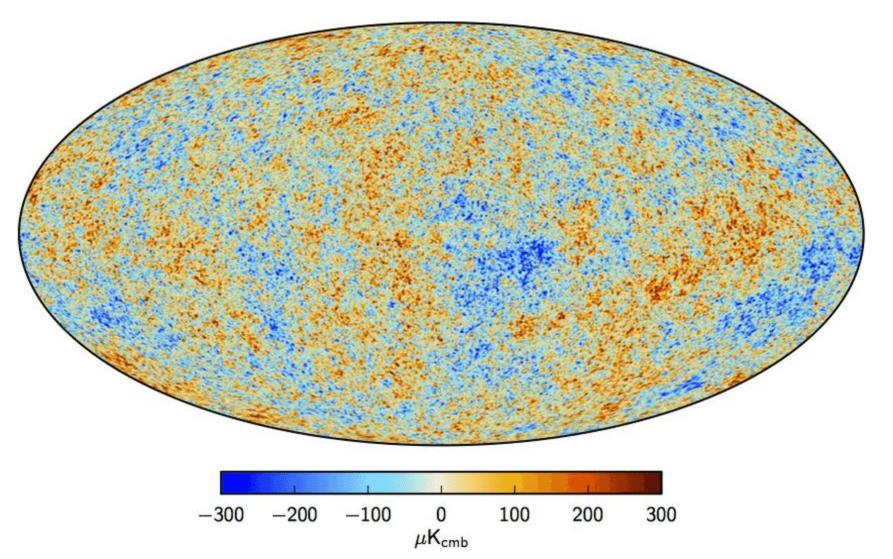


## КРАТКАЯ ИСТОРИЯ ВСЕЛЕННОЙ



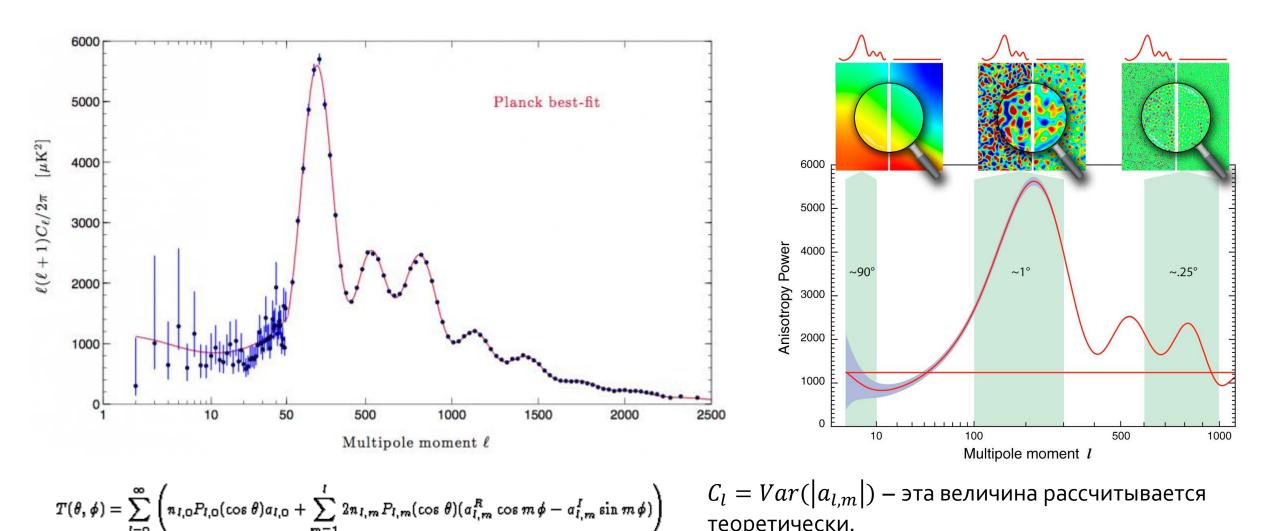


### COSMIC MICROWAVE BACKGROUND



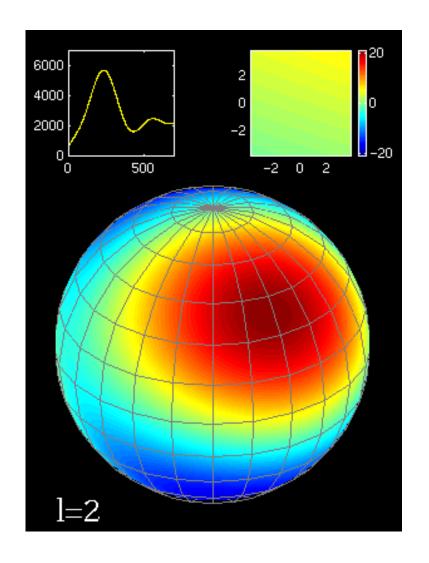
Средняя температура:  $T_{\rm CMB} = 2.73~{\rm K}$ 

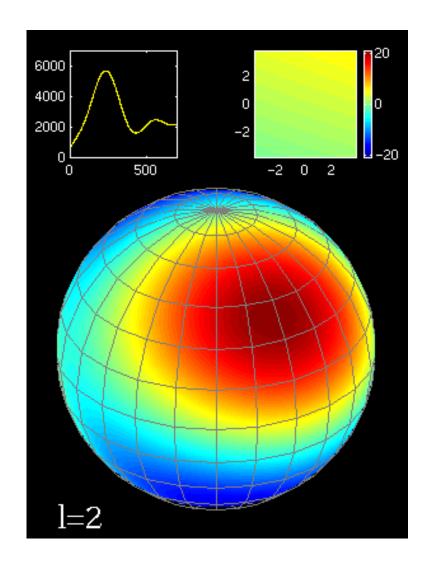
# СПЕКТР НЕОДНОРОДНОСТЕЙ РЕЛИКТОВОГО ИЗЛУЧЕНИЯ



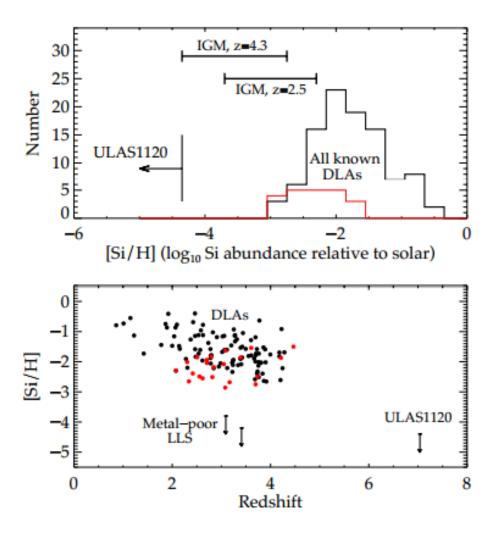
теоретически.

# СПЕКТР НЕОДНОРОДНОСТЕЙ РЕЛИКТОВОГО ИЗЛУЧЕНИЯ





## ГАЗ МАЛОЙ МЕТАЛЛИЧНОСТИ НА Z = 7

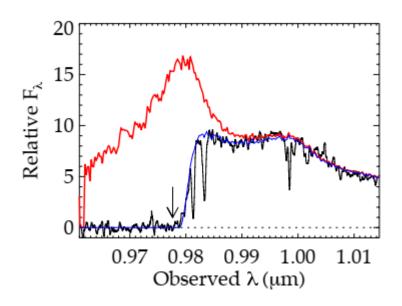


772 млн лет после Большого Взрыва.

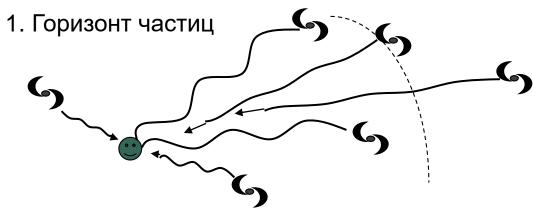
Т.о., мы видим, что меняется химический состав вселенной.

В итоге, вся вселенная предстает

#### <u>эволюционирующей</u>



### КОСМИЧЕСКИЕ ГОРИЗОНТЫ



Сколько свет прошел за время жизни вселенной.

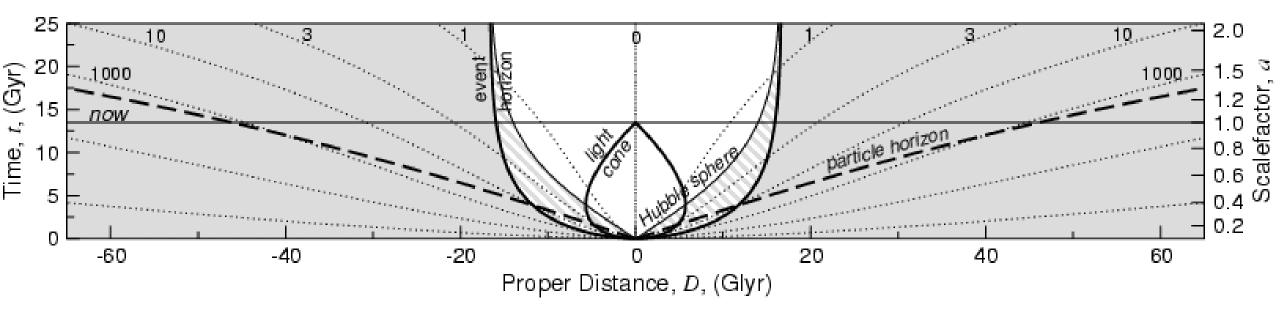
2. Горизонт событий Он не совсем похож на Горизонт событий у черных дыр!

Можно сказать, что горизонт событий – это расстояние до самого далекого объекта, до которого когда-нибудь в будущем сможет дойти наш световой сигнал, посланный сейчас.

Этот горизонт соответствует самому далекому объекту, который мы сейчас видим.

В реальных случаях важно помнить, что мы должны считать не от момента «ноль», а от момента, скажем, образования первых звезд или галактик, или испускания какого-то вида частиц.

## ГОРИЗОНТЫ И ЭВОЛЮЦИЯ



Рисунки соответствуют стандартной на сегодняшний день космологической модели.

Tamara Davis et al. astro-ph/0310808

## ЧТО ДАЛЬШЕ?

 $\sim 5 imes 10^9$  лет – Сольются Млечный путь и Туманность Андромеды

 $10^{11}-10^{12}$  лет – Сольётся местная группа галактик. Красные карлики начнут превращаться в белые. Светимость галактик начнёт уменьшаться (света во вселенной станет меньше)

 $10^{14}\,$  лет -- Звездообразование прекратится полностью. Останутся только вырожденные остатки звёздной эволюции.

 $10^{43}$  лет -- Распадаются протоны. Остаются только ЧД.

 $10^{100}$  лет -- ЧД испаряются, остаются только фотоны и лептоны.