

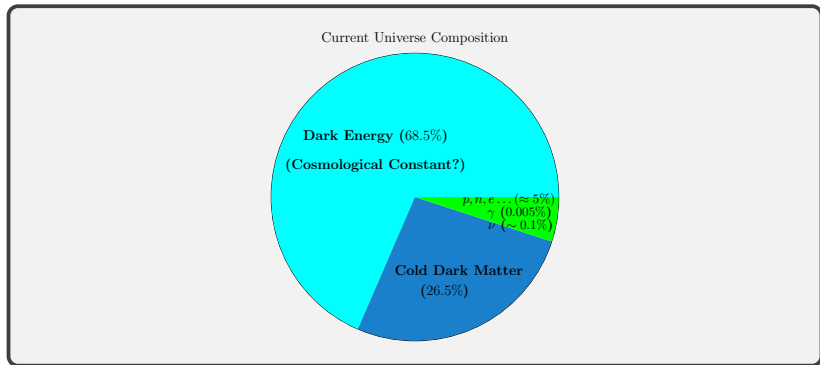
Cosmology

§4 Cosmological Pie

Lecturer: 黄志琦

<http://zhiqihuang.top/cosm>

宇宙的成分组成和演化



缺一个方程

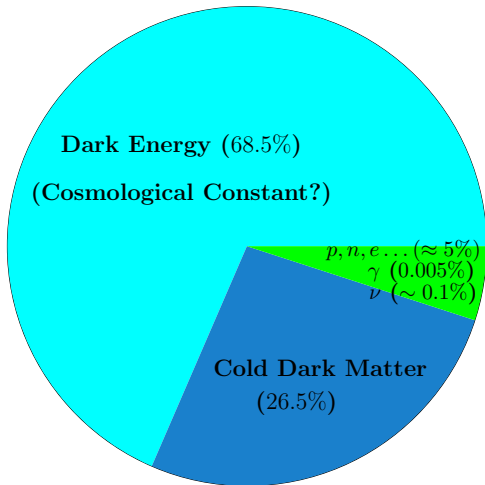
Friedmann方程:

$$\frac{k + \dot{a}^2}{a^2} = \frac{8\pi G}{3} \rho$$
$$\frac{\ddot{a}}{a} = -\frac{4\pi G}{3} (\rho + 3p)$$

有三个未知函数 $a(t)$, $\rho(t)$, $p(t)$, 因此还需要一个状态方程描述 p 和 ρ 的关系。

标准宇宙学认为的目前宇宙组成

Current Universe Composition



压力由 $\frac{1}{3}$ 大的辐射能量(radiation)

以光子为例:

“共动体积”内的光子数守恒, 所以(单位物理体积内的)光子数密度和 a^3 成反比。同时宇宙学红移使得单个光子的能量和 a 成反比。最终就有

$$\rho_r \propto a^{-4}$$

另外极端相对论性的气体的压强

$$p_r = \frac{\rho_r}{3}$$

在不特别关注中微子的情况下, 经常把中微子也当成辐射形式的能量。

在低红移 $z \lesssim 1$ 处这可能不是很好的近似, 但是低红移的中微子仅占总能量的0.1%, 问题不是很大。

毫无压力的物质粒子(matter)

如果是静止质量为主的物质粒子(matter)，其数密度同样和 a^3 成反比，但是就可以不用考虑宇宙学红移。最终就有

$$\rho_m \propto a^{-3}.$$

在大尺度上忽略粒子运动，即近似有

$$p_m \approx 0.$$

这里的物质通常指粒子物理标准模型包含的普通物质和尚不清楚是啥的冷暗物质。

压力为负的宇宙学常数(Λ)

宇宙学常数 Λ 是暗能量的标准解释。它的能量密度是常数:

$$\rho_{\Lambda} = \text{const.}$$

它的压强是负的

$$p_{\Lambda} = -\rho_{\Lambda}.$$

思考题



如果某个理想流体的压强和能量密度的关系为 $p = w\rho$ ，这里的 w 为常量。对固定共动半径为 $r \ll \frac{1}{\sqrt{k}}$ 的球应用能量守恒：

$$d\left(\rho \frac{4\pi a^3 r^3}{3}\right) = -p(4\pi a^2 r^2) d(ar)$$

证明

$$\rho \propto a^{-3(1+w)}$$

对辐射形式能量 ($w = 1/3$)，冷物质 ($w = 0$)，和宇宙学常数 ($w = -1$) 分别验证上式。

更严格的证明

对理想流体

$$T^{\mu}_{\nu} = \text{diag}(\rho, -p, -p, -p)$$

(参考第14讲)

$$\begin{aligned} T^{\mu}_{0;\mu} &= T^{\mu}_{0,\mu} + \Gamma^{\mu}_{\alpha\mu} T^{\alpha}_0 - \Gamma^{\alpha}_{0\mu} T^{\mu}_{\alpha} \\ &= \dot{\rho} + 3H(\rho + p) \end{aligned}$$

(参考前一讲的FRW度规的联络表达式)

于是 $T^{\mu}_{0;\mu} = 0$ 可以转化为

$$\dot{\rho} + 3H(\rho + p) = 0$$

请证明上式和前面思考题中的“能量守恒”式是等价的。

无量纲能量密度参数 Ω_x

对任一成分 x , 记

$$\Omega_x \equiv \frac{8\pi G\rho_x}{3H_0^2}$$

并特别地对空间曲率 k 规定

$$\Omega_k \equiv -\frac{k}{a_0^2 H_0^2}$$

由 t_0 时刻的 Friedmann 方程可以得到

$$\sum_x \Omega_x = 1$$

这里的 x 遍历所有成分以及空间曲率 k 。

数量级

现在宇宙学的理论及观测给出

$$\Omega_m \approx 0.3, \Omega_\Lambda \approx 0.7, \Omega_r \approx 9 \times 10^{-5}, \Omega_k \approx 0$$

当然，在研究“非标准”的可能性的时候，这些都是允许被改变的。

任意红移处的哈勃参数

利用各种成分和 a 之间的幂率关系，以及第一个 Friedmann 方程，容易得到任意红移 z 处的哈勃参数：

$$H(z) = H_0 \sqrt{\Omega_\Lambda + \Omega_k(1+z)^2 + \Omega_m(1+z)^3 + \Omega_r(1+z)^4}$$

如果按通常约定 $a_0 = 1$ ，哈勃参数也可以写成尺度因子的函数

$$H(a) = H_0 \sqrt{\Omega_\Lambda + \Omega_k a^{-2} + \Omega_m a^{-3} + \Omega_r a^{-4}}$$

思考题



对 $\Omega_m = 1, \Omega_\Lambda = 0, \Omega_k = \Omega_r = 0$, 计算宇宙年龄。

思考题



对 $\Omega_m = 0.3, \Omega_\Lambda = 0.7, \Omega_k = \Omega_r = 0$, 计算宇宙年龄。

思考题



对 $\Omega_m = 0.3, \Omega_\Lambda = 0.7, \Omega_k = \Omega_r = 0$, 计算目前宇宙的“减速因子”

$$q \equiv -\frac{a\ddot{a}}{\dot{a}^2}$$

的值。

宇宙大爆炸



宇宙大爆炸(big bang)

现在把关注点转移到宇宙的辐射背景温度 T 如何演化的问题。我们已经熟悉了辐射形式的能量 ($\propto T^4$) 正比于 $(1+z)^4$ ，那么看起来宇宙的辐射背景温度 $T \propto 1+z$ (我们后面会看到这并非严格正确，但这不影响我们的定性讨论)，当 $z \rightarrow \infty$ (或者等价地， $a \rightarrow 0^+$) 时，宇宙就处于一个高温高密度的极端状态——通常被称为“大爆炸”(big bang)。

Warning: “大爆炸”也许是个很糟糕的描述——它并非像很多科普书中瞎说的那样是所有物质集中于一个几何点然后突然炸开。事实上按照目前的宇宙学理论，在大爆炸(即 a 非常非常非常小)的时候，宇宙的体积仍然可能是无限大的(这取决于 k 值以及在多大范围内宇宙学原理适用)。

大爆炸前的（空间）暴胀(inflation)



大爆炸的初状态——“高温高密度的宇宙”是怎么来的？



大爆炸之前的爆炸产生的吧.....

按照目前标准的宇宙学，宇宙大爆炸前还有个（空间大小，或者说尺度因子）指数式暴胀的阶段，称为 **inflation**。也有少部分的科普读物把inflation，甚至inflation之前——从严谨的实证科学角度讲，我们对此阶段一无所知，因此只能说——虚构的时空奇点称为大爆炸。

为什么需要inflation？inflation的“故事”到底有多靠谱？我们把这些问题的留到后面的课程。