

Lecture 5

赵思逸

2022 年 3 月 22 日

1 Friedmann 方程

引力场方程：物质分布决定时空几何。

我们考虑的物质是宇宙中的理想流体，用密度 ρ 和压强 P 描述，它们决定时空几何 $a(t)$ 和 K 如何演化，即 Friedmann 方程

$$\dot{a}^2 + K = \frac{8}{3}\pi G \rho a^2 \quad (1)$$

$$\frac{\ddot{a}}{a} = -\frac{4}{3}\pi G(\rho + 3P) \quad (2)$$

其中我们使用了自然单位制中的光速 $c = 1$ ，式 (2) 中的量纲在补齐 c 之后统一， $[P] = [\rho] \times [c^2]$ 。

下面我们考虑式 (1) 和式 (2) 的关系。对式 (1) 求时间导数

$$\frac{d(1)}{dt} : \quad 2\dot{a}\ddot{a} = \frac{8}{3}\pi G(\dot{\rho}a^2 + 2\rho a\dot{a}) \quad (3)$$

代入式 (2) 得到

$$\dot{\rho} = -3\frac{\dot{a}}{a}(\rho + P) \quad (4)$$

式 (4) 就是能量守恒方程。在式 (4) 左右乘上 $a^3 V_{\text{com}}$ 得到 $\frac{d}{dt}(V\rho) = -P\frac{dV}{dt}$ 就可以看出表示能量守恒。

2 宇宙中的物质

2.1 辐射 (Radiation)

辐射是指极端相对论性的物质，热运动的动能远远大于静质量，即 $m_0 c^2 \ll k_B T$ 。例如光子（静质量为 0）、中微子（静质量很小）、高温电子气体（静质量 $0.5 \text{ MeV} \ll k_B T$ ）。

量子统计给出辐射的状态方程为 $P = \frac{1}{3}\rho$ 。代入式 (4) 得到 $\frac{d\rho}{\rho} = -4\frac{da}{a}$ ，因此

$$\rho_R \propto a^{-4}. \quad (5)$$

从物理图像上可以理解为 $\rho_R = \frac{\Delta N \hbar \nu}{\Delta V} \propto a^{-4}$ ，因为 ΔN 不变，体积膨胀 $\Delta V \propto a^3$ 且波长被拉长 $\nu \propto a^{-1}$ 。

2.2 冷物质 (Matter)

冷物质是指非相对论性物质，热运动的动能相比静质量可以忽略，即 $m_0 c^2 \gg k_B T$ 。例如冷重子物质、冷暗物质、低温电子气体（静质量 $0.5 \text{ MeV} \gg k_B T$ ）。

冷物质的状态方程为 $P = 0$ 。代入式 (4) 得到 $\frac{d\rho}{\rho} = -3\frac{da}{a}$ ，因此

$$\rho_M \propto a^{-3}. \quad (6)$$

从物理图像上可以理解为 $\rho_M = \frac{m_0 \Delta N}{\Delta V} \propto a^{-3}$ ，因为 ΔN 不变，体积膨胀 $\Delta V \propto a^3$ 。

2.3 真空能 (Vacuum energy)

真空能就是宇宙学常数，是暗能量的一种。

真空能密度不变 $\rho_\Lambda = \text{const.}$ ，膨胀时外界对内部做功，能量守恒 $\Delta E = -\rho_\Lambda \Delta V = P_\Lambda \Delta V$ ，即真空能的状态方程为 $P_\Lambda = -\rho_\Lambda$ 。真空能具有负压 $P_\Lambda < 0$ 。

2.4 一般情况

一般情况下的状态方程写作 $P = w\rho$ ，将状态方程代入式 (4) 得到

$$\dot{\rho} = -3(1+w)\frac{\dot{a}}{a}\rho \quad (7)$$

$$\rho \propto a^{-3-3w} \quad (8)$$

对于我们上面讨论过的三种物质

辐射	$\rho_R \propto a^{-4}$	$w = 1/3$
冷物质	$\rho_M \propto a^{-3}$	$w = 0$
真空能	$\rho_\Lambda = \text{const.}$	$w = -1$

3 宇宙的演化

考虑平坦宇宙 $K = 0$ ，式 (1) 变成

$$\dot{a}^2 = \frac{8}{3}\pi G\rho a^2 \propto \rho a^2 \quad (9)$$

- 辐射为主时，代入 $\rho_R \propto a^{-4}$ ，得到 $a \propto t^{1/2}$ 。 $H = \frac{da/dt}{a} = \frac{1}{2t}$ ，宇宙的年龄 $t_0 = \frac{1}{2H_0}$ ，其中 $H_0^{-1} = 9.778h^{-1}\text{Gyr}$ ，可以作为对宇宙年龄的粗略估计（实际的宇宙年龄需要考虑 H_0^{-1} 前面的系数）。
- 冷物质为主时，代入 $\rho_M \propto a^{-3}$ ，得到 $a \propto t^{2/3}$ ，比辐射为主的宇宙膨胀快。宇宙的年龄 $t_0 = \frac{2}{3H_0}$ 。
- 真空能为主时，代入 $\rho_\Lambda = \text{const.}$ ，得到 $a \propto e^{Ht}$ ，随 e 指数加速膨胀。

考虑 $K \neq 0$ ，冷物质为主的宇宙。由 $\rho_M \propto a^{-3}$ 得到密度 $\rho a^3 = \rho_0 a_0^3$ ，下标 0 表示今天的量。式 (1) 变成

$$\dot{a}^2 + K = \frac{8}{3}\pi G\rho_0 a_0^3/a \quad (10)$$

由此得到

$$\dot{a} = \sqrt{\frac{8\pi G\rho_0 a_0^3}{3a} - K} \quad (11)$$

$$dt = \frac{da}{\sqrt{\frac{8}{3}\pi G \frac{\rho_0 a_0^3}{a} - K}} \quad (12)$$

将 $H_0^2 + \frac{K}{a_0^2} = \frac{8}{3}\pi G\rho_0$ 代入式 (12), 得到

$$dt = \frac{da}{\sqrt{\left(H_0^2 + \frac{K}{a_0^2}\right) \frac{a_0^3}{a} - K}} = \frac{dx}{H_0} \sqrt{\frac{x}{1 + \frac{K}{a_0^2 H_0^2}(1-x)}} \quad (13)$$

其中 $x = a/a_0$, 积分得到 t 与 a 的关系

$$t = \frac{1}{H_0} \int_0^{a/a_0} \sqrt{\frac{x}{1 + \frac{K}{a_0^2 H_0^2}(1-x)}} dx \quad (14)$$

考虑 $K = +1$ 。定义 $\Omega_K \equiv -\frac{K}{a_0^2 H_0^2}$, $K = +1$ 时, $\Omega_K < 0$ 。令 $x = \frac{a}{a_0} = \frac{1}{2} \left(\frac{1+|\Omega_K|}{|\Omega_K|} \right) (1 - \cos \alpha)$, 式 (13) 变成

$$dt = \frac{dx}{H_0} \sqrt{\frac{x}{1 + |\Omega_K|(1-x)}} = \frac{1}{2H_0} \frac{(1 + |\Omega_K|)}{|\Omega_K|^{3/2}} \sin \alpha d\alpha \sqrt{\frac{1 - \cos \alpha}{1 + \cos \alpha}} \quad (15)$$

积分得到

$$t = \frac{1}{2H_0} \frac{(1 + |\Omega_K|)}{|\Omega_K|^{3/2}} (\alpha - \sin \alpha) \quad (16)$$

定义宇宙的临界密度

$$\rho_{\text{crit}} \equiv \frac{3H_0^2}{8\pi G} \simeq 1.878 \times 10^{-29} h^2 \text{ g cm}^{-3} \quad (17)$$

它是今天平直宇宙所要求的物质密度。

为了满足式 (1),

- 若 $\rho = \rho_{\text{crit}}$, 则 $K = 0$ 。

- 若 $\rho > \rho_{\text{crit}}$, 则 $K = +1$ 。
- 若 $\rho < \rho_{\text{crit}}$, 则 $K = -1$ 。

考虑最一般的情况

$$\rho(a) = \rho_R(a) + \rho_M(a) + \rho_\Lambda(a) \quad (18)$$

$$= \rho_{R,0} \left(\frac{a}{a_0} \right)^{-4} + \rho_{M,0} \left(\frac{a}{a_0} \right)^{-3} + \rho_{\Lambda,0} \quad (19)$$

定义 Ω_i 是今天各物质成分在临界密度中的占比, $\Omega_R \equiv \frac{\rho_{R,0}}{\rho_{\text{crit}}}$, $\Omega_M \equiv \frac{\rho_{M,0}}{\rho_{\text{crit}}}$, $\Omega_\Lambda \equiv \frac{\rho_{\Lambda,0}}{\rho_{\text{crit}}}$ 。另外定义曲率“质量”密度 $\Omega_K \equiv -\frac{Kc^2}{a_0^2 H_0^2}$, 则式 (1) 变成

$$\frac{H^2}{H_0^2} = \Omega_R \left(\frac{a}{a_0} \right)^{-4} + \Omega_M \left(\frac{a}{a_0} \right)^{-3} + \Omega_\Lambda + \Omega_K \left(\frac{a}{a_0} \right)^{-2} \quad (20)$$

可以改写为 $H(a) = H_0 E(a)$

$$E(a) = \sqrt{\Omega_R \left(\frac{a}{a_0} \right)^{-4} + \Omega_M \left(\frac{a}{a_0} \right)^{-3} + \Omega_\Lambda + \Omega_K \left(\frac{a}{a_0} \right)^{-2}} \quad (21)$$

或 $H(z) = H_0 E(z)$

$$E(z) = \sqrt{\Omega_R (1+z)^4 + \Omega_M (1+z)^3 + \Omega_\Lambda + \Omega_K (1+z)^2} \quad (22)$$

在今天, $z = 0$, $a = a_0$, $H = H_0$, 有

$$\Omega_R + \Omega_M + \Omega_\Lambda + \Omega_K = 1 \quad (23)$$

注意最后一项 Ω_K 并不是真实的物质, 只是我们用曲率定义出来的量。它决定我们对尺度因子的选取, 当 $\Omega_K \neq 0$ 时, $a_0 = \frac{c}{H_0 \sqrt{|\Omega_K|}}$, 只有当 $\Omega_K = 0$ 时, 我们才能选取 $a_0 = 1$ 。

式 (23) 中, 前三项才是宇宙中真实存在的物质, (见式 (18)) 它们的总和不一定是 1。不过宇宙学观测得到的结果 $\Omega_K \approx 0$, 可以认为我们的宇宙

近似是平坦的。(即使不平坦,宇宙的曲率也非常小。暴涨理论会对这一现象给出解释。)即 $\rho_{\text{crit}} \simeq \rho_0$, 所以 Ω_i 也可以近似表示今天各物质成分在宇宙密度中的占比。

小结:

$\rho_0 > \rho_{\text{crit}}$	$\Omega > 1$	$\Omega_K < 0$	$K = +1$	正曲率, 球面, 有限无界
$\rho_0 < \rho_{\text{crit}}$	$\Omega < 1$	$\Omega_K > 0$	$K = -1$	负曲率, 超球面, 无限无界
$\rho_0 = \rho_{\text{crit}}$	$\Omega = 1$	$\Omega_K = 0$	$K = 0$	平直, 平直, 无限无界

其中前两列是广义物质密度, 第 3、4 列是曲率, 第 5 列描述宇宙的时空几何。