

Solving the Boltzmann Equation

尹琪钦 211870080@smail.nju.edu.cn
(南京大学物理学院, 南京 210093)

1 Boltzmann equation

1 + 2 \leftrightarrow 3 + 4 过程中 1 的数密度由下演化

$$\begin{aligned} a^{-3} \frac{d(n_1 a^3)}{dt} = & \int \frac{d^3 p_1}{(2\pi)^3 2E_1} \int \frac{d^3 p_2}{(2\pi)^3 2E_2} \int \frac{d^3 p_3}{(2\pi)^3 2E_3} \int \frac{d^3 p_4}{(2\pi)^3 2E_4} \\ & \times (2\pi)^4 \delta_D^{(3)}(\mathbf{p}_1 + \mathbf{p}_2 - \mathbf{p}_3 - \mathbf{p}_4) \delta_D^{(1)}(E_1 + E_2 - E_3 - E_4) |\mathcal{M}|^2 \\ & \times \{f_3 f_4 [1 \pm f_1] [1 \pm f_2] - f_1 f_2 [1 \pm f_3] [1 \pm f_4]\} \end{aligned} \quad (1)$$

通常感兴趣的是 $T < E - \mu$ 的情形, 于是近似的所有分布都满足 Maxwell-Boltzmann distribution, 于是:

$$\begin{aligned} & f_3 f_4 [1 \pm f_1] [1 \pm f_2] - f_1 f_2 [1 \pm f_3] [1 \pm f_4] \\ & \rightarrow e^{-(E_1 + E_2)/T} \{e^{(\mu_3 + \mu_4)/T} - e^{(\mu_1 + \mu_2)/T}\} \end{aligned} \quad (2)$$

不难得到:

$$a^{-3} \frac{d(n_1 a^3)}{dt} = n_1^{(0)} n_2^{(0)} \langle \sigma v \rangle \left\{ \frac{n_3 n_4}{n_3^{(0)} n_4^{(0)}} - \frac{n_1 n_2}{n_1^{(0)} n_2^{(0)}} \right\} \quad (3)$$

其中:

$$\begin{aligned} \langle \sigma v \rangle \equiv & \frac{1}{n_1^{(0)} n_2^{(0)}} \int \frac{d^3 p_1}{(2\pi)^3 2E_1} \int \frac{d^3 p_2}{(2\pi)^3 2E_2} \int \frac{d^3 p_3}{(2\pi)^3 2E_3} \int \frac{d^3 p_4}{(2\pi)^3 2E_4} e^{-(E_1 + E_2)/T} \\ & \times (2\pi)^4 \delta_D^{(3)}(\mathbf{p}_1 + \mathbf{p}_2 - \mathbf{p}_3 - \mathbf{p}_4) \delta_D^{(1)}(E_1 + E_2 - E_3 - E_4) |\mathcal{M}|^2 \end{aligned} \quad (4)$$

于是

$$\begin{aligned} a^{-3} \frac{d(n_1 a^3)}{dt} = & \left\{ \int \frac{d^3 p_1}{(2\pi)^3 2E_1} \int \frac{d^3 p_2}{(2\pi)^3 2E_2} \int \frac{d^3 p_3}{(2\pi)^3 2E_3} \int \frac{d^3 p_4}{(2\pi)^3 2E_4} e^{-(E_1 + E_2)/T} \right. \\ & \times (2\pi)^4 \delta_D^{(3)}(\mathbf{p}_1 + \mathbf{p}_2 - \mathbf{p}_3 - \mathbf{p}_4) \delta_D^{(1)}(E_1 + E_2 - E_3 - E_4) |\mathcal{M}|^2 \Big\} \\ & \times \left\{ \frac{n_3 n_4}{n_3^{(0)} n_4^{(0)}} - \frac{n_1 n_2}{n_1^{(0)} n_2^{(0)}} \right\} \end{aligned} \quad (5)$$

其中 $E_i = E_i(p_i)$ 由色散关系支配。

粒子数密度:

$$n_s = g_s e^{\mu_s/T} \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} e^{-E_s(p)/T} \quad (6)$$

并定义 $n_s^{(0)}$:

$$n_s^{(0)} \equiv g_s \int \frac{d^3 p}{(2\pi)^3} e^{-E_s(p)/T} = \begin{cases} g_s \left(\frac{m_s T}{2\pi}\right)^{3/2} e^{-m_s/T} & m_s \gg T \\ g_s \frac{T^3}{\pi^2} & m_s \ll T \end{cases} \quad (7)$$

一般的会给出 Bessel 函数格式:

$$n_s = \frac{g_s 4 \text{Pi}}{(2 \text{Pi})^3} \text{Integrate}\left[e^{\sqrt{e^2 - m^2}} \text{Exp}\left[\frac{-e}{T}\right], \{e, m, \text{Infinity}\}, \text{Assumptions} \rightarrow \{m > 0, T > 0\}\right]$$

图 1: ns 的一般表达式

2 问题描述

考虑一个只存在一种 $m = 100\text{MeV}$ 的矢量玻色子 Z （注意这里并不是具有 V-A 结构的，重点在玻色子具有质量）和正负电子（质量可以忽略）的宇宙。起初只存在正负电子，但是正负电子可以反应生成 Z ：

$$e^+(1) + e^-(2) \leftrightarrow Z(3)$$

于是关于 Z 数密度演化的 Boltzmann 方程最初的形式：

$$a^{-3} \frac{d(n_3 a^3)}{dt} = \left\{ \int \frac{d^3 p_1}{(2\pi)^3 2E_1} \int \frac{d^3 p_2}{(2\pi)^3 2E_2} \int \frac{d^3 p_3}{(2\pi)^3 2E_3} e^{-(E_1 + E_2)/T} \right. \\ \times (2\pi)^4 \delta_D^{(3)}(\mathbf{p}_1 + \mathbf{p}_2 - \mathbf{p}_3) \delta_D^{(1)}(E_1 + E_2 - E_3) |\mathcal{M}|^2 \Big\} \\ \times \left\{ \frac{n_1 n_2}{n_1^{(0)} n_2^{(0)}} - \frac{n_3}{n_3^{(0)}} \right\}$$

假设宇宙总电荷为零，即 $n_e = n_{e^+} = n_{e^-}$ ，以及近似电子无质量 $E_e = p_e$ ，上式改写为：

$$a^{-3} \frac{d(n_3 a^3)}{dt} = \left\{ \int \frac{d^3 p_1}{(2\pi)^3 2p_1} \int \frac{d^3 p_2}{(2\pi)^3 2p_2} \int \frac{d^3 p_3}{(2\pi)^3 2E_3} e^{-(p_1 + p_2)/T} \right. \\ \times (2\pi)^4 \delta_D^{(3)}(\mathbf{p}_1 + \mathbf{p}_2 - \mathbf{p}_3) \delta_D^{(1)}(p_1 + p_2 - E_3) |\mathcal{M}|^2 \Big\} \\ \times \left\{ \left(\frac{n_e}{n_e^{(0)}} \right)^2 - \frac{n_3}{n_3^{(0)}} \right\}$$

近似地认为电子达到平衡：

$$n_e = n_e^{(0)} \quad (10)$$

又由于只存在 Z 和正负电子之间的相互转化，总粒子数守恒：

$$\frac{d((n_3 + n_e)a^3)}{dt} = 0 \quad (11)$$

不妨定义：

$$X = \frac{n_3}{n_3 + n_e}$$

Boltzmann 方程变为：

$$\frac{dX}{dt} = \frac{1}{n_e^{(0)}} \left\{ \int \frac{d^3 p_1}{(2\pi)^3 2p_1} \int \frac{d^3 p_2}{(2\pi)^3 2p_2} \int \frac{d^3 p_3}{(2\pi)^3 2E_3} e^{-(p_1 + p_2)/T} \right. \\ \times (2\pi)^4 \delta_D^{(3)}(\mathbf{p}_1 + \mathbf{p}_2 - \mathbf{p}_3) \delta_D^{(1)}(p_1 + p_2 - E_3) |\mathcal{M}|^2 \Big\} \\ \times \left\{ 1 - \left(1 + \frac{n_e^{(0)}}{n_3^{(0)}} \right) X \right\}$$

3 计算过程

为了保证结果的精度，暂且对玻色子用最 general 的数密度表达式：

$$n_3^{(0)} = \frac{3}{2\pi^2} m^2 T \text{ BesselK}[2, \frac{m}{T}] \quad (13)$$

并且电子的数密度有：

$$n_e = n_e^{(0)} = 2 \frac{T^3}{\pi^2} \quad (14)$$

具体的求解将从计算跃迁矩阵元平方开始，我们将发现：当忽略电子质量后， $|\mathcal{M}|^2$ 将是一个常数。于是我们可以计算这个复杂的相空间积分。最终可以构造出一个关于 X 的常微分方程，并求解得到其演化趋势。

3.1 $|\mathcal{M}|^2$ 的计算

考虑 Z 与电子之间发生三顶角相互作用。借助 Mathematica 中计算费曼图的 FeynCalc 包，我们不难得到振幅平方：

$$|\mathcal{M}|^2 = \frac{4}{3} \alpha^2 m^2 \quad (15)$$

其中 m 即为 Z boson 的质量， α 表征耦合强度。具体计算过程如下图 (2) 所示

```

^ Obtain the amplitudes

In[148]:=amp[0] =
  alpha Spinor[Momentum[11], SMP["m_e"], 1].DiracGamma[Momentum[Polarization[p, i]]].
  Spinor[-Momentum[12], SMP["m_e"], 1]

Out[148]= alpha (gamma_bar[1] . gamma[p]).(gamma[i])

^ Fix the kinematics

FCClearScalarProducts[]
SP[p] = SMP["m_Z"]^2;
SP[11] = 0;
SP[12] = 0;
SP[11, 12] = Simplify[(SP[p] - SP[11] - SP[12]) / 2];
SP[p, 11] = Simplify[ExpandScalarProduct[SP[11 + 12, 11]]];
SP[p, 12] = Simplify[ExpandScalarProduct[SP[11 + 12, 12]]];

^ Square the amplitudes

We average over the polarizations of the Z-boson, hence the additional factor 1/3

In[155]:=ampSquared[0] =
  (amp[0] (ComplexConjugate[amp[0]])) //
  FermionSpinSum // DiracSimplify //
  DoPolarizationSums[#, p, ExtraFactor -> 1/3] /. SMP["m_e"] -> 0 & // Simplify

Out[155]= 4/3 alpha^2 m_Z^2

```

图 2: 振幅平方计算代码

于是在对动量空间的积分中我们可以放心的将 $|\mathcal{M}|^2$ 看作常数而移到积分符号外。

3.2 动量空间积分

接下来定义积分 I :

$$I \equiv \int \frac{d^3 p_1}{(2\pi)^3 2p_1} \int \frac{d^3 p_2}{(2\pi)^3 2p_2} \int \frac{d^3 p_3}{(2\pi)^3 2E_3} e^{-(p_1+p_2)/T} \times (2\pi)^4 \delta_D^{(3)}(\mathbf{p}_1 + \mathbf{p}_2 - \mathbf{p}_3) \delta_D^{(1)}(p_1 + p_2 - E_3) \quad (16)$$

于是式 (12) 被改写为:

$$\frac{dX}{dt} = \frac{|\mathcal{M}|^2}{n_e^{(0)}} I \left\{ 1 - \left(1 + \frac{n_e^{(0)}}{n_3^{(0)}} \right) X \right\} \quad (17)$$

首先对 \mathbf{p}_3 积分, 可以消去式中的 $\delta_D^{(3)}$ 。于是:

$$I = \pi \int \frac{d^3 p_1}{(2\pi)^3 2p_1} \int \frac{d^3 p_2}{(2\pi)^3 2p_2} \frac{e^{-(p_1+p_2)/T}}{E_3} \delta_D^{(1)}(p_1 + p_2 - E_3) \quad (18)$$

式中 $E_3 = \sqrt{m^2 + p_1^2 + p_2^2 + 2p_1 p_2 \cos \theta}$, 是 p_1, p_2, θ 的函数, θ 的意义是 \mathbf{p}_1 和 \mathbf{p}_2 之间的夹角, 于是可以固定 \mathbf{p}_1 在 z 轴方向对 \mathbf{p}_2 进行积分。

展开 $d^3 p_2$ 有:

$$I = \pi^2 \int \frac{d^3 p_1}{(2\pi)^3 2p_1} \int \frac{p_2 dp_2}{(2\pi)^3} \int_0^\pi \frac{\sin \theta d\theta}{E_3(\theta)} \delta_D^{(1)}(p_1 + p_2 - E_3(\theta)) e^{-(p_1+p_2)/T} \quad (19)$$

令 $x = \cos \theta$ 并借助 Dirac δ 积分性质:

$$\int g(x) \delta(f(x)) dx = \left[\frac{g(x)}{|df/dx|} \right]_{f(x)=0} \quad (20)$$

于是:

$$g(x) = 1/E_3 = 1/\sqrt{m^2 + p_1^2 + p_2^2 + 2p_1 p_2 x}$$

$$f(x) = p_1 + p_2 - \sqrt{m^2 + p_1^2 + p_2^2 + 2p_1 p_2 x}$$

计算得到:

$$\int_0^\pi \frac{\sin \theta d\theta}{E_3(\theta)} \delta_D^{(1)}(p_1 + p_2 - E_3(\theta)) = \int_{-1}^1 dx g(x) \delta_D^{(1)}(f(x)) = \frac{1}{p_1 p_2} \quad (21)$$

条件是 $f(x)$ 的零点 $x_0 \in (-1, 1)$, 这等价于要求 $\frac{m^2}{4p_1 p_2} < 1$, 于是展开 $d^3 p_1$ 后原式可以化简为:

$$I = \frac{\pi^2}{(2\pi)^5} \int_0^\infty dp_1 e^{-p_1/T} \int_{\frac{m^2}{4p_1}}^\infty dp_2 e^{-p_2/T} = \frac{\pi^2}{(2\pi)^5} m T \text{BesselK}[1, \frac{m}{T}] \quad (22)$$

3.3 构建常微分方程

进一步的微分方程式 (17) 被化简为:

$$\frac{dX}{dt} = \frac{\alpha^2 m^3 \text{BesselK}[1, \frac{m}{T}]}{48\pi T^2} \left\{ 1 - \left(1 + \frac{4T^2}{3m^2 \text{BesselK}[2, \frac{m}{T}]} \right) X \right\} \quad (23)$$

接下来令:

$$x = \frac{m}{T} \quad (24)$$

并注意到 $T \propto a^{-1}$, 以及 Hubble 参数的表达式

$$H = \sqrt{\frac{\rho}{3M_{\text{pl}}^2}} = \frac{\pi}{3} \sqrt{\frac{g_\star}{10}} \frac{m^2}{M_{\text{pl}} x^2} = H(x) \propto 1/x^2 \quad (25)$$

以 x 为自变量的微分方程有:

$$\frac{dX}{dx} = \frac{\alpha^2 m x^3 \text{BesselK}[1, x]}{48\pi H(x=1)} \left\{ 1 - \left(1 + \frac{4}{3x^2 \text{BesselK}[2, x]} \right) X \right\} \quad (26)$$

一开始时刻 $X = 0$ 所以可以设置初始条件为: $X(x=0) = 0$ 。接下来只需要带入各种参数的数值, 就可以数值求解得到 X 的演化趋势。

3.4 带入数值计算

题目设置 Z 的质量 $m = 100 \text{ MeV}$, 耦合强度 $\alpha = 1 \times 10^{-12}$, 其实这里的数据我的印象不是很深了, 姑且认为如此吧。以及近似地认为 relativistic 贡献 Hubble 参数的粒子仅有正负电子, 于是:

$$g_* \simeq 3.5 \quad (27)$$

可以由此计算得到 $H(x=1) = 3856.66 \text{ s}^{-1}$, 于是带入数值后:

$$\frac{dX}{dx} = Ax^3 \text{BesselK}[1, x] \left\{ 1 - \left(1 + \frac{4}{3x^2 \text{BesselK}[2, x]} \right) X \right\} \quad (28)$$

其中

$$A = \frac{\alpha^2 m}{48\pi H(x=1)} \simeq 1.71948 \times 10^{-28} \quad (29)$$

进一步的对 Z boson 做非相对论近似, 于是可以对 BesselK 函数做 $x \gg 1$ 展开近似得到:

$$\frac{dX}{dx} = A\sqrt{x}e^{-x} \left\{ 1 - \left(\frac{4}{3}\sqrt{\frac{2}{\pi}}x^{-3/2}e^{-x} + 1 \right) X \right\} \quad (30)$$

接下来带入 Mathematica 求解得到如下趋势:

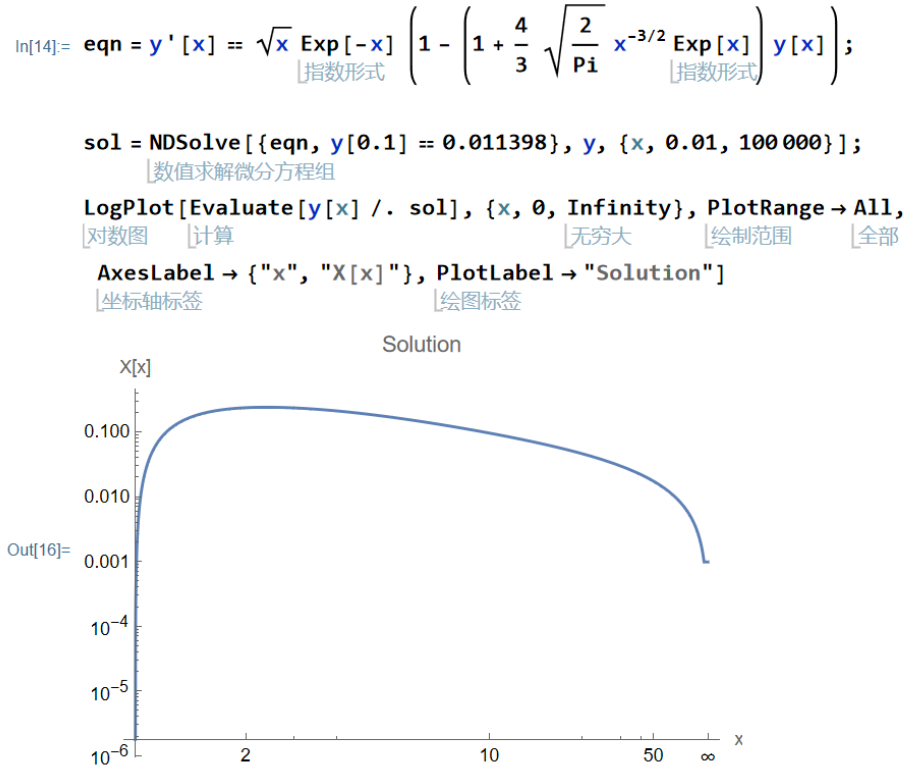


图 3: X 随 x 的演化趋势

需要注意的是，以上求解存在些许误差，首先，忽略了常数 A 对趋势的影响，计算中直接取了常数等于 1，其次，由于直接取初始条件 $X(x=0) == 0$ 会导致无穷表达式，于是通过反推尽量使得 $X(x=0) \rightarrow 0$ 而确定了过程中的初始条件。