

1 星际介质与恒星形成

分布在星际空间的物质，主要包括星际气体、星际尘埃、宇宙线和星际磁场。有趣的是，热气体、磁场、辐射场、宇宙线，它们的能量密度都是  $1\text{ eV} \cdot \text{cm}^{-3}$ ，不过本文所提及的星系介质大约只包含星际气体和星际尘埃两种。

星云后面尘埃散射蓝光，看起来蓝。前面尘埃散射掉蓝光，因此星云看起来红且暗。

1.1 星际气体和星际尘埃

在银河系中，星际介质的质量约占银河系恒星质量的 10%，主要分布在距离银道面约 1000 yr 的范围内。它们的基本成分和主要属性如下：

表 1: 星际气体和星际尘埃的基本成分和主要属性

性质	星际气体	星际尘埃
质量百分比	99%	1%
组成	70%H, 28%He, 其余 N, Ne, Na	冰、硅、石墨等固体粒子
粒子数密度	$10^{-4}\text{--}10^6\text{ cm}^{-3}$	$10^{-13}\text{ cm}^{-3}$
质量密度	$10^{-24}\text{ g} \cdot \text{cm}^{-3}$	$10^{-27}\text{ g} \cdot \text{cm}^{-3}$
温度	20 K, 100 K, $10^4\text{ K}$ , H <sub>2</sub> , H I, H II	10–20 K
研究手段	星际吸收线、21 cm 谱线, 分子谱线	星际消光和红化、星际偏振、红外热辐射

星际气体  $n \in (10^{-3}, 10^3)\text{ cm}^{-3}$ ,  $T \in (10, 10^7)\text{ K}$ ，因此星际气体的压强基本上是相同的。气体平均密度  $1\text{ cm}^{-3}$ ，尘埃数密度  $10^{-13}\text{ cm}^{-3}$ 。

1.1.1 星际气体概览

气体为恒星形成提供原料，决定了星系的特性和星系演化。

星际气体的组成元素主要是氢元素。星际气体的空间分布不均匀，不同环境下 H 的存在方式不一样。

表 2: 不同成分的星际介质

成分	观测证据	温度 (K)	数密度 ( $\text{cm}^{-3}$ )	质量百分比
分子云	红外辐射、紫外吸收线、CO 谱线	10–50	$10^2\text{--}10^9$	40%
H I 区	21 厘米谱线, 紫外吸收线	50–100	1–50	40%
H II 区	光学和红外发射线、射电连续辐射	$10^4$	$10\text{--}10^4$	极少
云际气体	容许和禁戒发射线	$7000\text{--}10^4$	0.2–0.3	20%
云际冕气	X 射线辐射	$10^6$	$10^4\text{--}10^{-3}$	0.1%

1.1.2 电离氢气体

发射星云：被高温恒星的紫外辐射电离的星际物质，也被称为 H II 区。具有容许和禁戒发射线，颜色偏红，典型温度  $\sim 8000\text{ K}$ 。比如 O、B 型年轻恒星附近被紫外光子解离的气体形成的斯

特龙根球。

电离产生大量自由电子，压力上升，电离氢区开始膨胀，而电离氢区的音速比中性氢高，形成一个激波波前。电离氢不断膨胀直到和中性氢达成压力平衡。在这样的区域中，星际气体的密度足以保持中性，但仍不足以阻止远紫外光的穿透，星际介质大部分区域是这样的光解离区 (PDR)。

### 1.1.3 中性氢气体

星际吸收线：星际气体中的原子受恒星紫外光子的电离而产生吸收线。由于星光可能穿过多块气体云，可能会出现多重吸收线。

星际气体低温 → 窄吸收线

中性氢质量正比于 21 cm 线发射亮度：

$$M_{\text{HI}} = 2.3 \times 10^5 (1+z) \left( \frac{D_L}{\text{Mpc}} \right)^2 \left( \frac{F}{\text{Jy} \cdot \text{km} \cdot \text{s}^{-1}} \right) M_{\odot}. \quad (1.1.1)$$

### 1.1.4 分子氢气体

暗星云中心区域的射电观测无法探测到 21 厘米谱线。后来人们认识到暗星云主要由分子氢构成。

分子云是宇宙中最冷的东西，致密，中性，恒星形成的地点。目前已观测到约百种无机和有机分子。星系介质压力不足以克服氢原子间的相互作用，要形成分子氢需要其他物质作用：尘埃吸附氢原子并吸收能量，催化分子氢的形成。

示踪分子：氢分子不发射射电辐射，但是其他分子发射线大部分由氢分子的热运动碰撞激发产生。如利用 CO 分子的 2.6 mm 射电辐射可以研究氢分子的分布。经验来说，CO 积分线密度  $W$  与分子氢柱密度成正比。

分子云：通过对 CO 分子的观测，发现星际分子聚集成团而形成分子云，质量  $10^6 M_{\odot}$ ，直径 600 ly，密度  $10^3\text{--}10^5 \text{ cm}^{-3}$ 。

分子云占据银盘内大约 1% 的空间，质量大约占星际气体总质量的 50%，银河系中  $M_{\text{H}} \sim (4\text{--}8) \times 10^9 M_{\odot}$ ,  $M_{\text{H}_2} = \frac{1}{2} M_{\text{H}}$ 。

巨分子云：质量  $10^6 M_{\odot}$ ，直径 300 ly，温度 20 K，数密度  $10^3\text{--}10^5 \text{ cm}^{-3}$ ，寿命  $10^7\text{--}10^8 \text{ yr}$ 。大约 10% 的分子云足够致密，可以形成恒星。

### 1.1.5 气体循环

漩涡星系中，致密分子气体、尘埃、年轻恒星主要集中在星系的旋臂区域。银河系中，分子氢主要分布在  $R < R_0$  区域，中性氢分布范围更高更广（甚至比恒星更延伸），但星系中心数百秒差距内没有分子氢和中性氢。

在星际云间的空间中也存在气体。主要有中性的稀薄气体和更稀薄的热气体 ( $10^4 \text{ K}$ )。

紫外和 X 射线观测还发现存在一类温度高达  $10^6\text{--}10^7 \text{ K}$  的热气体，称为云际冕气 (coronal gas)。20–60% 的星际空间被云际冕气占据。这些气体的高温主要来自超新星的加热。

电离氢在超新星爆发作用下可形成日冕气体。恒星星风和 SN 爆发也会产生日冕气体。日冕气体光致冷却成电离氢，电离氢复合成原子氢，原子氢在尘埃上形成稀疏的分子氢，分子云坍缩形成致密分子氢，开始恒星形成。

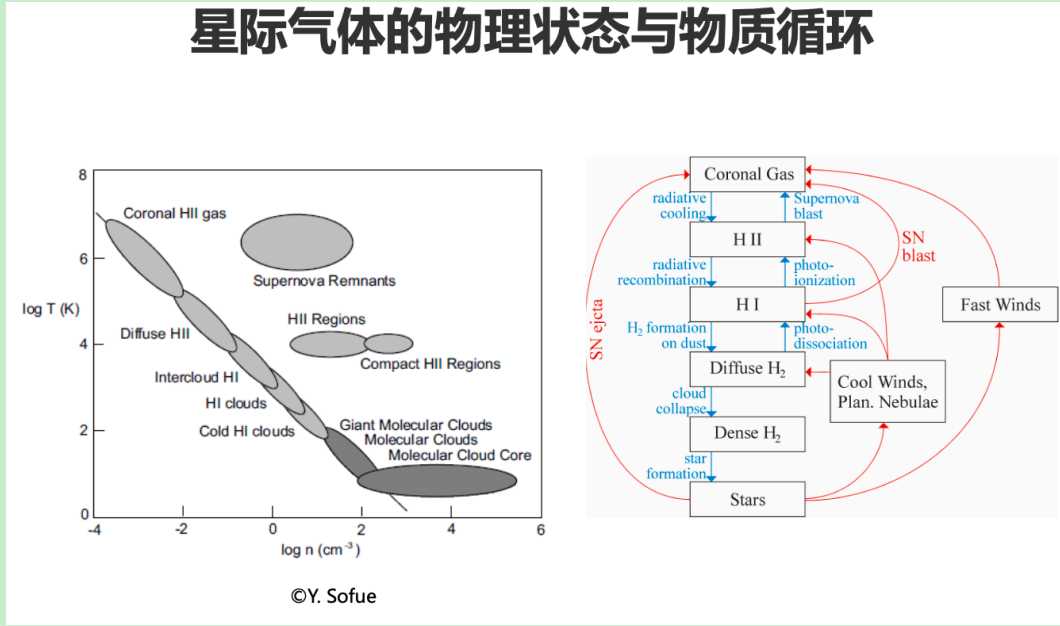


图 1：星际气体的物理状态和物质循环。

### 1.1.6 星际尘埃

尘埃主要成分为硅或石墨颗粒，外面被冰或二氧化碳包裹。星际尘埃质量的 10–20% 可能在最小的粒子中，如多环芳香烃。

尘埃尺寸  $0.001\text{--}1\ \mu\text{m}$ ，星系介质一半的金属在尘埃中。尘埃在 RGB、AGB 包层和超新星中形成，在激波和高热环境中被摧毁。凝结于红巨星大气的尘埃会在恒星演化晚期被吹向星际空间。尘埃和气体成团状分布，高银纬处可假设尘埃量与气体量成正比。

尘埃通过吸收和瑞利散射引发消光。尘埃能有效地散射和吸收波长小于其自身尺度的辐射。它们吸收光学和紫外波段的星光，在红外波段辐射。大尘粒， $T \sim 30\ \text{K}$ ，辐射峰值  $100\ \mu\text{m}$ 。  $T > 100\ \text{K}$  的尘埃，其峰值  $\sim 30\ \mu\text{m}$ 。小尘埃粒子辐射短于  $30\ \mu\text{m}$ 。

星际尘埃对星光的散射截面随波长的变化而不同

$$\sigma_{\lambda} \propto \frac{a^3}{\lambda}, \lambda \geq a, \quad (1.1.2)$$

$$\sigma_{\lambda} \propto a^2, \lambda \ll a. \quad (1.1.3)$$

因此尘埃对蓝光吸收和散射较多而对红光散射较少，导致星际消光 and 红化。剩下的星光大致满足

$$\log E(\lambda) \sim \frac{1}{\lambda}. \quad (1.1.4)$$

星际尘埃提供了原子聚集形成分子的场所，并屏蔽了星光中的紫外线使分子免遭瓦解。尘埃还有催化剂的作用。

星际尘埃的观测：

光学观测：反射星云和暗星云

反射星云：星云通过尘埃反射附近的热星的光而发光，颜色偏蓝

暗星云：大量尘埃阻挡了星云内部或恒星后面的星光

红外观测：尘埃的热辐射。尘埃粒子受宇宙线和附近热星辐射的加热，温度可以达到  $100\ \text{K}$ ，产生红外热辐射。

偏振观测：星光偏振现象反映了尘埃呈长条形定向排布。

### 1.1.7 Heating and Cooling

Heating 的关键在于给粒子提供动能。主要有超新星爆发（热气体、激波、包层碰撞）、辐射（紫外光子、来自尘埃的电子）、宇宙线。

Cooling 的关键则是通过辐射转移动能，因此需要满足三点：系统在某些波段光学薄，非常依赖特定的温度，数密度越高越好 ( $\propto n^2$ )。主要有轫致辐射 ( $> \text{keV}$ )、重元素内层电子 ( $> 100 \text{ eV}$ )、电子能级 ( $\sim \text{eV}$ )、分子转动能级 ( $\text{meV}$ )。

加热效率  $\Gamma$  主要和位置、电离能级、尘埃组分有关，冷却效率主要和温度和数密度有关。光学薄系统中，平衡满足

$$\mathcal{L} = \Lambda - \Gamma = 0. \quad (1.1.5)$$

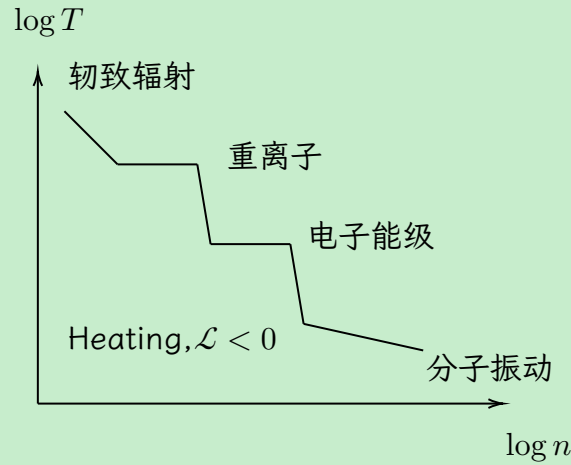


图 2: 加热冷却图。水平平台和能级有关，因为 cooling 只在特定能级发生，在这些能级处温度变化一点，要维持冷却效率不变，就要引起数密度巨大的变化。同时水平平台稳定平衡，竖直平台不稳定平衡。

### 1.1.8 单区瞬时演化模型

我们已经知晓，恒星的形成与演化会不断将 H, He 元素转化为金属元素，如果我们通过观测大致获得星系产生重元素的平均速率，那么就可以通过建立星际介质中金属丰度和时间的函数关系。

为简化模型，我们假设星系气体总是充分混合，恒星聚变产物瞬时返回星际介质，没有任何气体从星系逃离也没有任何气体流入。记时刻  $t$  的气体质量为  $M_g(t)$ ，金属丰度为  $Z(t)$ ，低质量恒星（寿命太长，产物在可预见的时标内不会返回到星际空间中）和大质量恒星遗迹（中子星、黑洞等，重元素被“锁”在其中也无法返回星际介质）的质量为  $M_*(t)$ ，从恒星中返回星际介质的气体金属丰度为  $p$ 。

现在有  $\Delta M'_g(t)$  的气体形成恒星，同时有  $\Delta M''_g(t)$  的气体返回星际介质，因此  $\Delta M_g(t) = \Delta M''_g(t) - \Delta M'_g(t)$ ，同时  $\Delta M_*(t) = -\Delta M_g(t)$  的气体留在恒星遗迹中。星际介质金属丰度的变化为

$$\Delta Z = Z' - Z \approx \frac{Z M_g - Z \Delta M'_g + p \Delta M''_g}{M_g} - Z = \frac{p \Delta M_g}{M_g}. \quad (1.1.6)$$

如果  $p$  不依赖于金属丰度，那么

$$\frac{\Delta Z}{p} = -\frac{\Delta M_g}{M_g}. \quad (1.1.7)$$



因此气体金属丰度随时间增加

$$Z(t) = Z_0 + p \ln \left[ \frac{M_{g0}}{M_g} \right]. \quad (1.1.8)$$

$M_{g0} - M_g$  是已经转化成恒星的气体质量, 因此金属丰度小于一定值  $Z$  的恒星质量为

$$M(< Z) = M_{g0} \left( 1 - e^{-\frac{Z-Z_0}{p}} \right). \quad (1.1.9)$$

金属丰度在  $Z$  和  $Z + \Delta Z$  之间恒星的质量为

$$\frac{dM_*}{dZ} \Delta Z \propto \exp \{ - [Z - Z_0/p] \Delta Z \}. \quad (1.1.10)$$

银河系核球区域, 核球引力可能成功地留住了所有气体, 并完全将其变成了恒星, 所以观测结果能够与单区瞬时循环模型预言复合较好。太阳附近模型检验则有一些问题。模型给出贫金属星  $Z < 0.25 Z_\odot$  比例约 40%, 实际上仅有 25%。可能出于以前恒星形成所导致的重元素预增丰, 或者闭合假定和瞬时混合假定不成立, 气体内流外流影响了重元素丰度。

## 1.2 恒星形成

### 1.2.1 简单分析

银河系内恒星总质量  $5 \times 10^{10} M_\odot$ , 年龄  $10^{10}$  yr, 因此银河系平均恒星诞生率  $5 M_\odot \text{yr}^{-1}$ 。

O 型星寿命约  $10^6$  yr, 是最近形成的天体, 观测 O 型星确定目前的恒星诞生率为  $1.65 M_\odot \text{yr}^{-1}$ 。

康德-拉普拉斯星云说: 太阳系起源于旋转的星云, 由于冷却凝缩, 星云旋转速度加快, 呈扁平状, 当离心力超过引力时逐渐分裂出许多环状物。星云中心部分凝聚成太阳, 各个环状物碎裂并凝结成围绕太阳运行的行星。

后来人们逐渐认识到, 恒星形成与分子云的引力坍缩有关。

星云质量足够高时, 引力超过热运动提供的压力, 就会引起星云坍缩。极限质量被称为金斯质量。动能  $K = \frac{3}{2} N k_B T$ , 势能  $U \sim -\frac{3}{5} \frac{GM^2}{R}$ ,  $2K < |U|$  时星云坍缩。

金斯判据只适用于均匀分布的气体。实际上气体的状态和环境十分复杂, 需要考虑的因素包括星系产生的潮汐力, 分子云的转动、湍动和磁场, 分子云的形态等等。

位力定律分析:

无粘性流体的运动方程为:

$$\rho \frac{d\mathbf{u}}{dt} = -\nabla P - \rho \nabla \phi_g + \frac{1}{c} \mathbf{J} \times \mathbf{B}. \quad (1.2.1)$$

$$\rho \frac{d\mathbf{u}}{dt} = -\nabla P - \rho \nabla \phi_g + \frac{1}{4\pi} (\mathbf{B} \cdot \nabla \mathbf{B}) - \frac{1}{8\pi} \nabla |\mathbf{B}|^2. \quad (1.2.2)$$

不考虑外界压强, 即自引力主导下, 方程转化为

$$\frac{1}{2} \frac{\partial^2 I}{\partial t^2} = 2T + 2U + W + M, \quad (1.2.3)$$

其中转动惯量  $I = \int \rho |\mathbf{r}|^2 d^3x$ , 动能  $T = \frac{1}{2} \int \rho |\mathbf{u}|^2 d^3x$ , 热能  $U = \frac{3}{2} \int n k_B T d^3x$ , 引力势能  $W = \frac{1}{2} \int \rho \phi_g d^3x$ , 磁能  $M = \frac{1}{8\pi} \int |\mathbf{B}|^2 d^3x$ 。

气体云在引力坍缩时,  $\frac{1}{2} \frac{\partial^2 I}{\partial t^2} \approx -\frac{GM^2}{R}$ . 坍缩时标

$$t_{\text{ff}} \sim \left( \frac{1}{4\pi G \rho} \right)^{\frac{1}{2}} \sim 5 \times 10^5 \left( \frac{n}{10^4 \text{ cm}^{-3}} \right)^{-\frac{1}{2}} \text{ yr}. \quad (1.2.4)$$

星云坍缩触发机制：

1. 激波压缩：超新星爆发、热星辐射、银河系旋臂转动等过程产生激波，激波压缩周围星云，使其密度增大，触发恒星形成，其过程类似链式反应。
2. 星云与旋臂区域碰撞，由于旋臂密度更高，星云坍缩，产生恒星。

恒星形成的 Kennicutt-Schmidt 定律

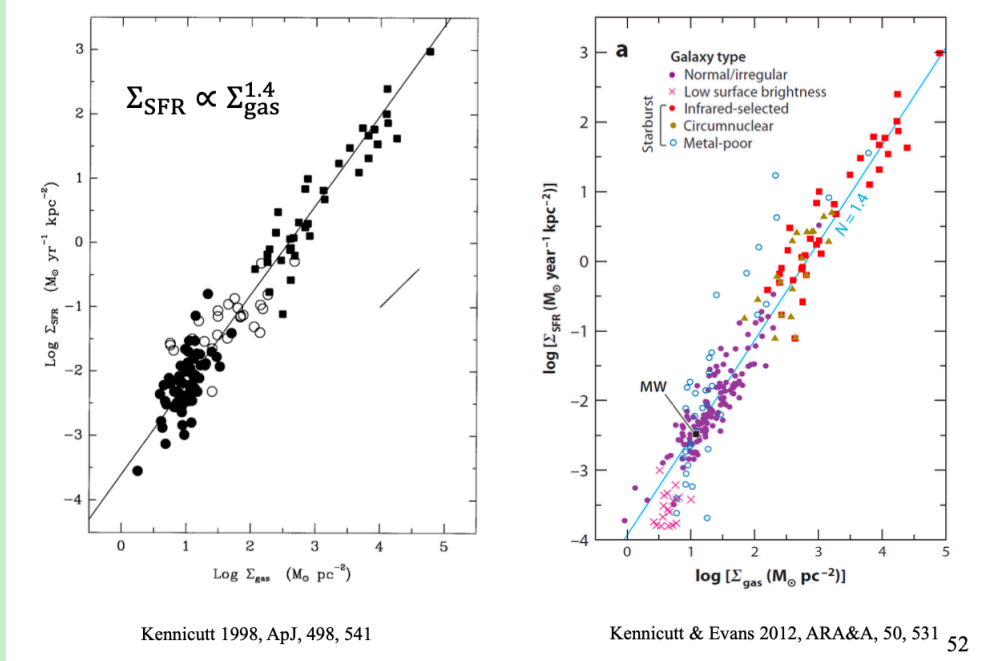


图 3: 恒星形成的 Kennicutt-Schmidt 定律

初始质量函数 (Initial Mass Function): 单位体积内形成的恒星的相对数目在质量上的分布，可以表示成

$$\xi(m) dm = \xi_0 m^{-\alpha} dm, \quad (1.2.5)$$

其中  $m = \frac{M}{M_\odot}$ . E. Salpeter 最早提出初始质量函数的概念，并发现  $\alpha = 2.35$ .

### 1.2.2 恒星形成理论

质量越大的恒星，演化到主序的时间越短，主序上的位置越高

#### 低质量恒星的形成

##### 1. 分子云和云核

最初大体处于流体静力学平衡，分子云缓慢旋转和收缩，引力能转化为动能进而转化为内能，产生辐射。由于云核光学薄，热量可以不受阻碍地逃逸，云核等温坍缩。

由于旋转速度加快，此时分子云可以分裂成更小的云核，云核进一步收缩和分裂，导致密度上升，金斯质量下降。核心逐渐变得不透明，趋向绝热坍缩，温度迅速上升，金斯质量增大，云核停止分裂，开始坍缩。

##### 2. 云核引力坍缩

坍缩时标

$$\frac{d^2 r}{dt^2} = -\frac{GM_r}{r^2} \rightarrow t_{\text{ff}} = \left( \frac{3\pi}{32G\rho} \right)^{\frac{1}{2}}. \quad (1.2.6)$$

密度均匀的星云同步坍缩，中心致密星云自内向外坍缩

由于角动量大小的差异，中心区域的气体直接落入引力势阱中形成原恒星，而外层气体形成一个围绕中心区域旋转的扁平吸积盘。

### 3. 原恒星的吸积与成长

原恒星通过吸积盘快速吸积气体。转动和磁场产生的喷流成功带走吸积盘气体角动量，进而吸积盘可以吸附质量。内部完全对流，赫罗图上沿林中四郎线演化

### 4. 主序前星的形成与演化

吸积率下降，外向流张角变大，原恒星质量不再实质增长，成为主序前星，但内部温度还未升高到 H 的点火温度。原恒星以热时标收缩。中心星的辐射和星风驱散部分吸积物质，其余部分形成原行星盘。

### 5. 零龄主序

核心的热核反应开始进行，光度约为目前太阳光度的三分之二

## 大质量恒星形成的问题

观测方面，新生的大质量恒星深埋在致密的云核中，观测时标短。此外，紫外辐射对环境的破坏导致很难追溯初始形成条件。理论方面，恒星的辐射加热、电离周围气体会阻碍其坍缩和吸积。

模型有三种，

#### 1. 云核直接坍缩

小质量恒星形成模型的放大版本， $M_J > 10 M_\odot$ ，辐射加热或湍动、磁场主导内部压力。但是湍动作用未知，尚未观测到大质量恒星前核。

#### 2. 竞争吸积

$M_J \sim 0.5 M_\odot$ ，处于引力优势位置的原恒星更容易通过吸积周围的气体生长，但这样提供的恒星形成效率低。

#### 3. 小质量原恒星的并合，要求原恒星中心数密度达到 $10^8 \text{ pc}^{-3}$ 。

## 极小质量恒星可能的形成机制

湍动分子云核的分裂

多个原恒星胚胎相互作用时被抛出的较小的个体

原恒星盘的碎裂

原恒星核的光致腐蚀

### 1.2.3 其他问题

形成恒星的云核的角动量比恒星大几个量级，说明角动量转移到多星系统的轨道角动量或通过吸积盘向外转移

星云的转动坍缩往往伴随多星系统的形成

转动星云在坍缩过程中会形成围绕原恒星旋转的环或盘。

O、B 型恒星表面温度高能产生大量紫外 ( $\lambda < 912 \text{ \AA}$ ) 光子电离氢，产生 HII 区。如斯特龙根球就是年轻 O、B 型恒星周围存在的电离氢区。光致电离产生的大量自由电子之间相互频繁碰撞，建立电子气的平衡态速度分布。