

可逆与不可逆过程

如果一个物理过程使宇宙总的熵增加： 不可逆过程

如果一个物理过程使宇宙总的熵不变： 可逆过程

熵和无序度

准静态的等温膨胀，保持温度不变，分子内能不变。

输入热量 dQ , 对外做功 dW'

$$dU = 0 = dQ + dW = dQ - dW'$$

$$dQ = dW' = p dV = \frac{nRT}{V} dV$$

$$\frac{dV}{V} = \frac{dQ}{nRT}$$

气体膨胀后，分子在更大的空间活动，但内能不变。分子运动变得更加无序， $\frac{dV}{V}$ 表示无序度增加，并正比于

$$\frac{dQ}{T}$$

熵和无序度

熵是状态函数，我们关心 熵的变化

$$dS = ?$$

引入：

系统的熵为 S ，则在温度 T 时，在无限小的可逆过程的熵的变化为

$$dS = \frac{dQ}{T}$$

可逆等温过程中：

$$\Delta S = S_2 - S_1 = \frac{Q}{T}$$

熵

$$dS = \frac{dQ}{T} \quad (\text{在无限小的准静态的可逆过程中, 定义熵, 和有序度相关})$$

可逆等温过程:

$$\Delta S = S_2 - S_1 = \frac{Q}{T}$$

$\frac{Q}{T}$ 描述热流入系统时无序度的增加

例: 1公斤的冰在0° C时可逆的融化成水, 熵的变化是多少? 冰的融化热为 $L_f = 3.34 \times 10^5 \text{ J/kg}$.

分析: 这是等温
可逆过程

$$Q = mL_f = 3.34 \times 10^5 \text{ J}$$

$$\Delta S = S_2 - S_1 = \frac{Q}{T} = \frac{3.34 \times 10^5 \text{ J}}{273 \text{ K}} = 1.22 \times 10^3 \text{ J/K}$$

由可逆过程计算熵的变化

无论是否是等温过程，都可以定义可逆过程中熵的变化。分解成无限小的可逆的步骤。每一步，无限小的热 dQ 在温度 T 时加入系统，因此总的熵变为：

$$\Delta S = \int_1^2 \frac{dQ}{T}$$

熵描述系统在特定状态的无序程度，因此熵的变化并不取决于路径，任意一个从初态1到末态2的路径，都相同。因此熵和内能一样，是状态量。但是上式仅适用于计算可逆过程中的熵变。

例：将水从 0°C 加热到 100°C ，计算其熵的变化。设水的比热容为 $4190 \text{ J} / \text{kg} \cdot \text{K}$

熵是状态量，和路径无关。
想象一个可逆过程，水的温度以无限小步长 dT 增加。

$$\begin{aligned} \Delta S &= S_2 - S_1 = \int_1^2 \frac{dQ}{T} = \int_{T_1}^{T_2} mc \frac{dT}{T} = mc \ln \frac{T_2}{T_1} \\ &= (1.00 \text{ kg})(4190 \text{ J/kg} \cdot \text{K}) \left(\ln \frac{373 \text{ K}}{273 \text{ K}} \right) = 1.31 \times 10^3 \text{ J/K} \end{aligned}$$

由可逆过程计算熵的变化

从状态1到状态2，熵仅取决于当前状态，并不依赖于具体的过程，所有的过程熵的变化都相同。

但是 $\Delta S = \int_1^2 \frac{dQ}{T}$ 仅用于通过可逆过程计算熵变。

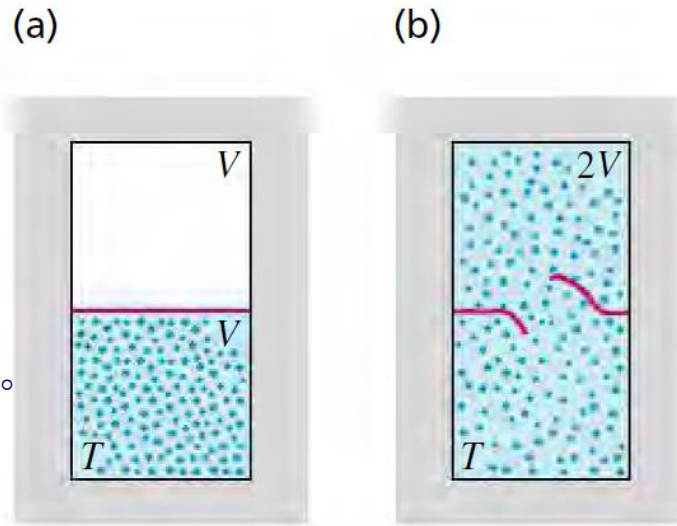
不可逆过程的熵变

问题: 气体自由膨胀中熵如何变化?

一个绝热的容器里, 被隔板分成上下两部分。上半部分是真空。打开隔板, 分子自由膨胀扩散到整个容器, 求熵的变化。

此过程中, $Q=0$, $W=0$, $\Delta U=0$
因此, $\Delta T=0$ 。似乎熵也不变。
但是

$$\Delta S = \int_1^2 \frac{dQ}{T}$$



该式仅适用于可逆过程。自由膨胀过程不可逆。

因为熵是状态函数, 只取决于初末态。因此可以用初末态相同的可逆过程变化来等价的求解。

问题:自由膨胀中熵如何变化?

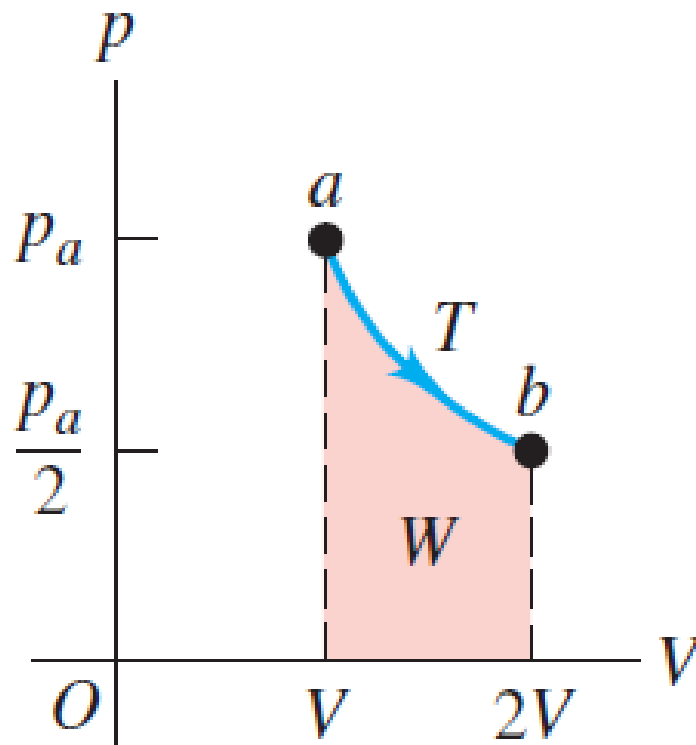
可以用温度 T 下的等温
膨胀这一可逆过程由体积 V 膨胀到
体积 $2V$ 求解。

等温膨胀下，做的功为：

$$W = nRT \ln\left(\frac{V_2}{V_1}\right) = nRT \ln\left(\frac{2V}{V}\right)$$

$$Q = W = nRT \ln\left(\frac{2V}{V}\right) = nRT \ln(2)$$

$$\Delta S = \frac{Q}{T} = nR \ln 2$$



不可逆过程的熵变

假设1kg的100° C热水和1kg的0 ° C冷水接触，熵的变化是多少？假设水的比热容是4190 J/kg K.

这是一个不可逆的过程。但熵是状态量。因此需要利用可逆的过程代替来计算（见前面例子）分别计算冷水和热水熵变（见前面例子）。最终温度50° C

热水的熵的变化：

$$\begin{aligned}\Delta S_H &= mc \int_{T_1}^{T_2} \frac{dT}{T} = (1.00 \text{ kg})(4190 \text{ J/kg} \cdot \text{K}) \int_{373 \text{ K}}^{323 \text{ K}} \frac{dT}{T} \\ &= (4190 \text{ J/K}) \left(\ln \frac{323 \text{ K}}{373 \text{ K}} \right) = -603 \text{ J/K}\end{aligned}$$

冷水的熵的变化：

$$\Delta S_C = (4190 \text{ J/K}) \left(\ln \frac{323 \text{ K}}{273 \text{ K}} \right) = +705 \text{ J/K}$$

总的变化：

$$\Delta S_{\text{tot}} = \Delta S_H + \Delta S_C = (-603 \text{ J/K}) + 705 \text{ J/K} = +102 \text{ J/K}$$

不可逆过程的熵变

一个封闭的系统中，不可逆的热流总会导致熵的增加。

将上述热水冷水混合，总的熵变仍然为 102J/K.

系统在从非平衡态向平衡态转变时，熵总是连续增加。

如第一份4190J热量的传递将热水降为99° C，将冷水加热1° C,熵变为：

$$\Delta S = \frac{-4190 \text{ J}}{373 \text{ K}} + \frac{4190 \text{ J}}{273 \text{ K}} = +4.1 \text{ J/K}$$

熵增和热力学第二定律

在一个孤立的系统中，熵总是不变或者增加的。只有可逆过程熵才是不变的。



盐水中的水蒸发，盐开始结晶，变得更加有序。但是蒸发完的水分子更加无序。整个孤立的系统熵是增加的。

熵与热力学第二定律

热力学第二定律：在一个封闭的系统中熵只会增加或不变。

$$\Delta S \geq 0$$

教室中一个分子在教室前半部分的几率是 $1/2$ ，而所有分子同时在教室前半部分的几率是 $(1/2)^N$ 。

假设教室中有 1000mol 分子，

$$N = 1000N_A = 6.02 \times 10^{26}$$

所有气体分子都集中在教室前半部分的几率为

$$\frac{1}{2}^{6.02 \times 10^{26}}$$

所以气体自发的自由压缩到教室前半部分的几率小到
...



熵的增加



熵： 微观解释

微观和宏观态

四个正面



三个正面
一个反面



两个正面
两个反面



一个正面
三个反面



四个反面



$$N = 100$$

共有 $2^{100} = 1.27 \times 10^{30}$ 种微观态

一半正一半反：对应 1.01×10^{29} 种微观态

对热力学过程来说，
几率最大的宏观态
对应于数目最多的微观态

熵的微观态解释

宏观态： P、V、T

微观态： 分子的位置、速度等

1 mol 气体分子，微观态取决于 6.02×10^{23} 个分子的位置和速度

气体自由膨胀，分子的可能位置增加，微观态数目增加，分子更加无序，对应的熵增加

熵的计算

熵

给定的宏观态下的微观状态的数目

$$S = k \ln w$$

玻尔兹曼常数

$$\Delta S = S_2 - S_1 = k \ln w_2 - k \ln w_1 = k \ln \frac{w_2}{w_1}$$

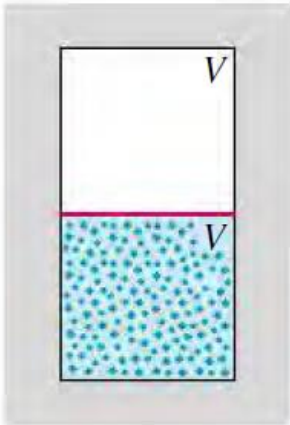
热力学过程中，熵的绝对值不重要，两个宏观态之间熵的变化，对应于可能的微观态的数目的比值。

熵变的计算

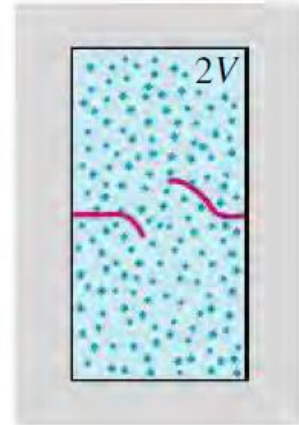
气体由体积 V 自由膨胀到体积 $2V$,其熵的变化是多少?

体积 V 时, 分子的数目是 $N=nN_A$ 。
体积膨胀后, 每个分子的可能的微观态加倍。考虑到所有分子

$$w_2 = 2^N w_1$$



$$w_1$$



$$w_2 = 2^N w_1$$

$$\begin{aligned} \Delta S &= k \ln \frac{w_2}{w_1} = k \ln \frac{2^N w_1}{w_1} \\ &= k \ln 2^N = \underline{Nk \ln 2} \end{aligned}$$

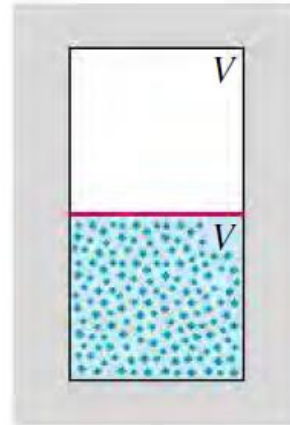
熵变的计算

自由膨胀过程中的熵变
体积由 V 增加到 $2V$

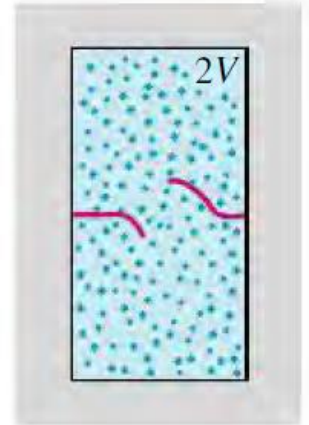
$$\Delta S = Nk \ln 2$$

$$N = nN_A \quad k = R/N_A$$

$$\begin{aligned} \Delta S &= (nN_A)(R/N_A) \ln 2 \\ &= nR \ln 2 \end{aligned}$$



w_1



$w_2 = 2^N w_1$

熵和概率

熵的吉布斯表达

$$S = -k_B \sum_i P_i \ln P_i$$

P_i : 发现系统处在第*i*个宏观态的几率

$$P_i = \frac{n_i}{N}$$

熵

熵的最概括的理解，是表述系统的不确定性。系统达到平衡态时，熵最大，因为除了守恒量外，其他系统初始的信息全部丢失。熵增加，忽略了系统的细节。

熵是一个非守恒的态函数（熵可以增加）。对于孤立的系统，熵永远不会减少。

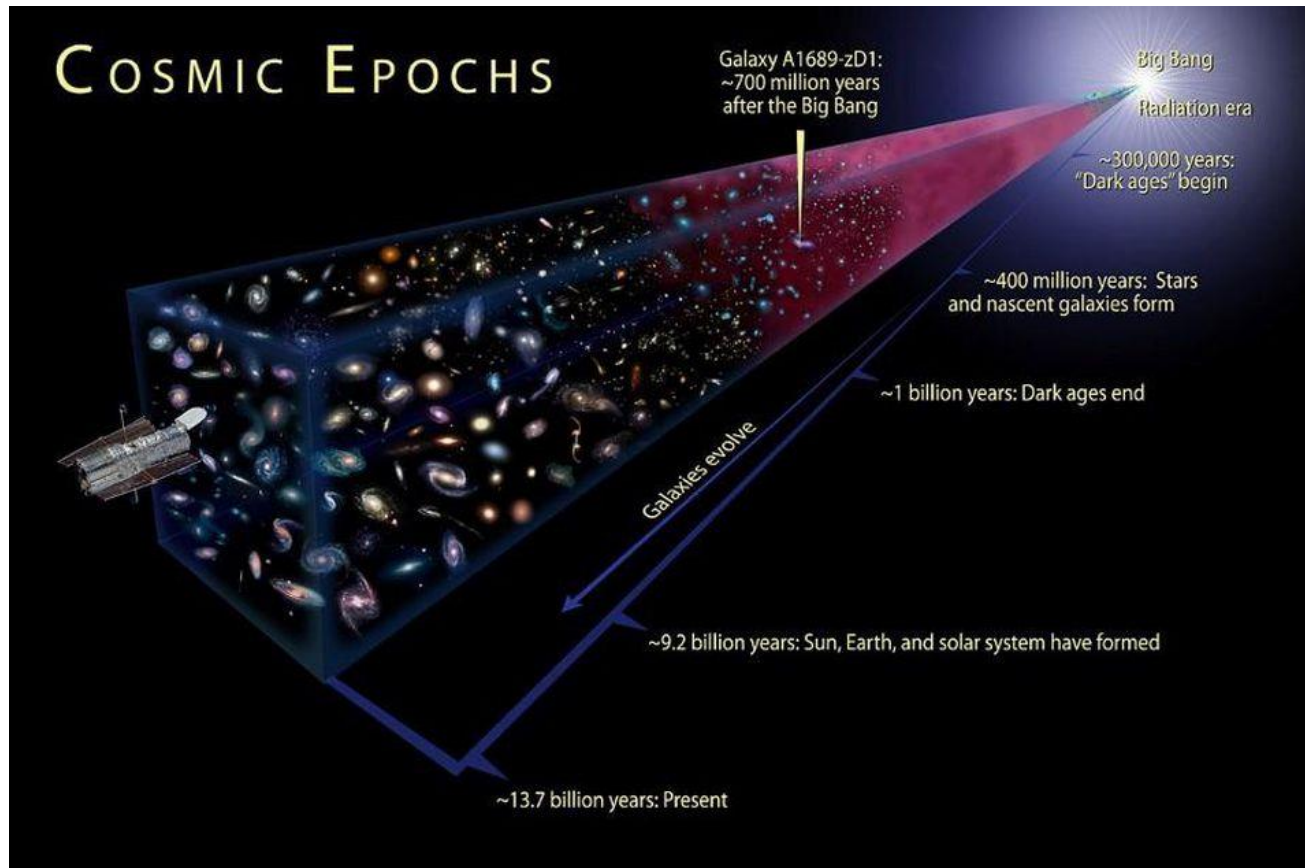
熵的箭头和时间箭头方向相同。

和很多状态函数不同，熵无法被直接观测，只能被计算。

熵的维度是能量除以温度。

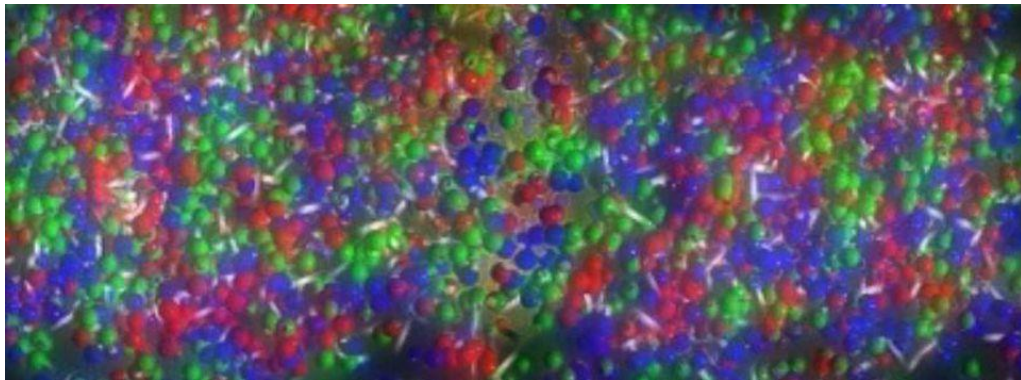
字典中的熵的定义：无法做有用功的每单位温度的热能的测量。

宇宙的熵变



NASA, ESA, and A. Feild (STScI)

宇宙的熵变

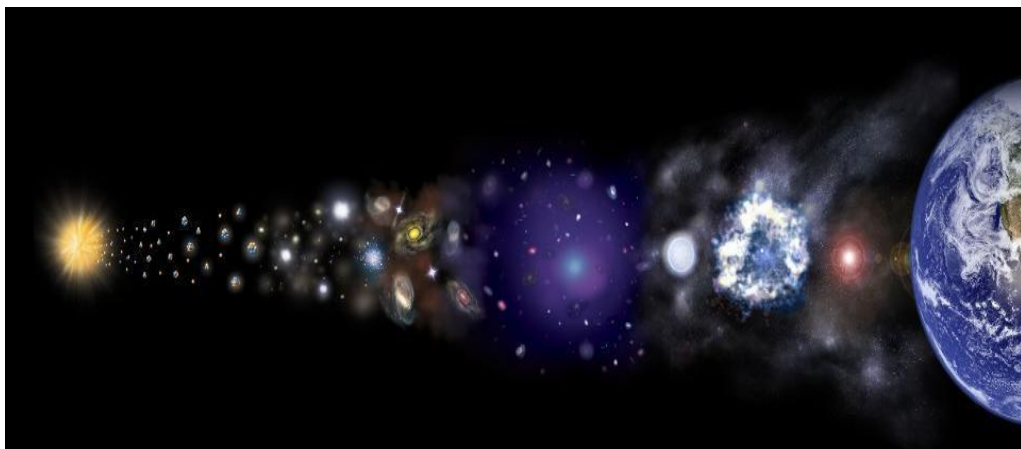


根据克劳修斯不等式 $dS \geq \frac{\delta Q}{T}$

大爆炸

大自然是建造师还是破坏者？

大自然是混沌还是有序？

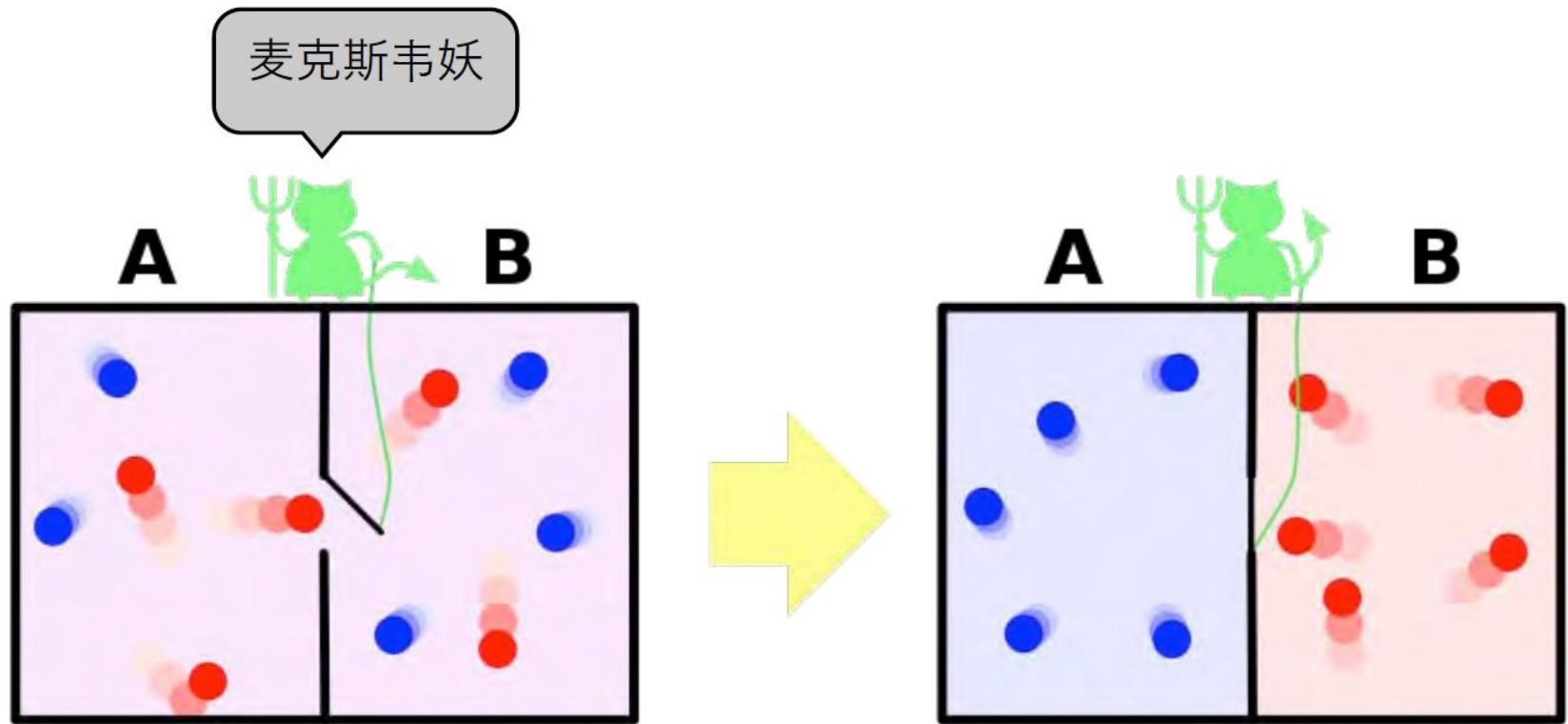


现在的宇宙

$10^{10^{26}}$ 年，宇宙温度 $10^{-30} K$

未来的宇宙

麦克斯韦妖



$$S = -K \sum_i^{\Omega} P_i \ln P_i$$

信息论，信息和信息熵

	信息量：	为真的几率 P
牛顿的生日是一年中的某一天	少	$P=1$
牛顿的生日是在下半年	中	$P=1/2$
牛顿的生日是某月25日	大	$P=12/365$

如果缺少任何先验信息，一个描述为真的几率越大，则信息量越少。



Claude Shannon

A Mathematical Theory of Communication, 1948

信息

香农的信息量：

$$Q = -k \log P$$

P: 该描述的几率

k: 正的常数

如果采用以2为底的对数, \log_2 , 同时令 $k = 1$, 信息量则以 *bit* (比特) 为单位。

如果以 \log_e 为底数 (ln), 选择 $k = k_B$, 则和热力学相类似

如果我们有一系列的描述几率为 P_i , 对应的信息为 $Q_i = -k \log P_i$, 则平均的信息量 S 为

$$S = \langle Q \rangle = \sum_i Q_i P_i = -k \sum_i P_i \log P_i$$

平均信息成为香农的信息熵

香农信息熵

一个骰子出现1, 2, 3, 4, 5, 6 的几率为: $1/6, 1/6, 1/6, 1/6, 1/6, 1/6$

每一个结果的信息为 $Q = -k \log \frac{1}{6} = k \log 6$

平均信息量为 $S = k \log 6$

取 $k = 1$, 以2为对数。则香农的信息熵为 2.58 bits



一个作弊的骰子出现1, 2, 3, 4, 5, 6 的几率为: $1/10, 1/10, 1/10, 1/10, 1/10, 1/2$,
则每个结果信息量为 $k \log 10, k \log 10, k \log 10, k \log 10, k \log 10, k \log 2$

取 $k = 1$, 香农的信息熵为 $S = k (5 \times \frac{1}{10} \log 10 + \frac{1}{2} \log 2) = k (\log \sqrt{20})$ (为 2.16 bit)

信息熵定量了我们获取信息的多少, 通过对特定的量的测量

信息

Rolf Landauer: 信息本身也是物理量

一台计算机保存了 N 个bits的信息，同一个温度为 T 的热库相连接。Bits为0或者1。

物理擦除信息，不可逆。原来的信息需要全部消失。如擦除为所有bits设置为0。

该不可逆过程减少了态的数量为 $\ln 2^N$, 系统的熵下降 $Nk_B \ln 2$, 或者 $k_B \ln 2$ 每bit.

宇宙总熵不会减少，环境的熵需要增加 $k_B \ln 2$ 每bit.

因此需要向环境消耗等价于 $k_B T \ln 2 / \text{bit}$ 的热量。

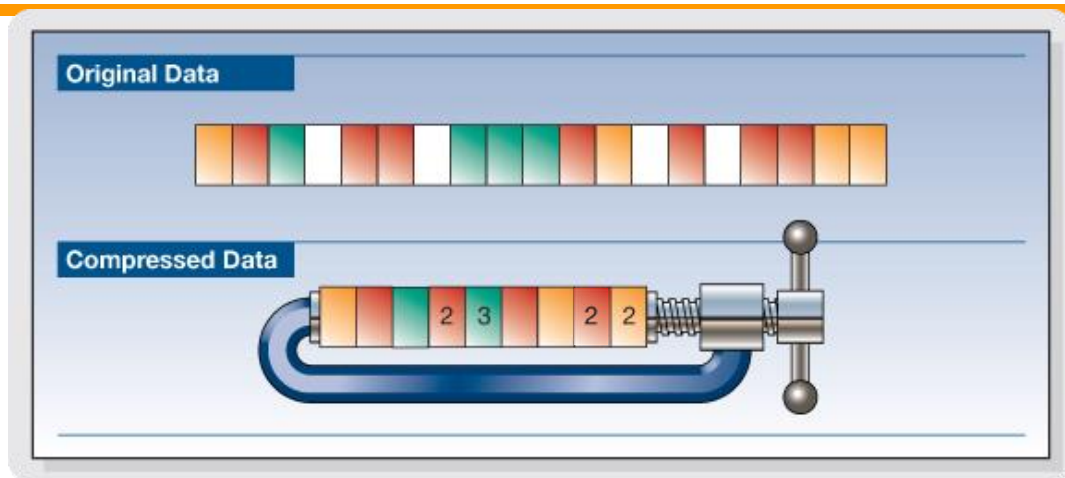


数据压缩

中华人民共和国 7个字符
中国 2个字符
华 1个字符

ABABABABABABAB 压缩完 7AB

内容无重复，随机，如 π 就很难压缩



压缩的步骤：

1. 对文件编码
2. 用最短的符号代替

两种结果（需要1个二进制位：硬币正反）

三种结果（需要2个二进制位：球赛输赢平）

六种结果（需要3个二进制位：骰子）

数据压缩

在均匀分布的情况下，假定一个字符（或字符串）在文件中出现的概率是 p 。需要 $\log_2(1/p)$ 个二进制位表示替代符号

假定文件有 n 个部分组成，每个部分的内容在文件中的出现概率分别为 p_1 、 p_2 、... p_n 。那么，替代符号占据的二进制最少为：

$$\begin{aligned} & \log_2(1/p_1) + \log_2(1/p_2) + \dots + \log_2(1/p_n) \\ &= \sum \log_2(1/p_n) \end{aligned}$$

文件压缩的极限

对于 n 相等的两个文件，概率 p 决定了这个式子的大小。 p 越大，表明文件内容越有规律，压缩后的体积就越小； p 越小，表明文件内容越随机，压缩后的体积就越大

数据压缩

便于文件比较,除以n, 可以得到平均每个符号所占用的二进制位。:

$$\begin{aligned} & \sum \log_2(1/p_n) / n \\ &= \log_2(1/p_1)/n + \log_2(1/p_2)/n + \dots + \log_2(1/p_n)/n \end{aligned}$$

等价于:

$$\begin{aligned} & p_1 * \log_2(1/p_1) + p_2 * \log_2(1/p_2) + \dots + p_n * \log_2(1/p_n) \\ &= \sum p_n * \log_2(1/p_n) \\ &= E(\log_2(1/p)) \end{aligned}$$

信息熵

数据压缩

假定有两个文件都包含1024个符号，在ASCII码的情况下，它们的长度是相等的，都是1KB。甲文件的内容50%是a，30%b，20%是c，则平均每个符号要占用1.49个二进制位。

$$0.5 * \log_2(1/0.5) + 0.3 * \log_2(1/0.3) + 0.2 * \log_2(1/0.2) \\ = 1.49$$

每个符号要占用1.49个二进制位，那么压缩1024个符号，理论上最少需要1526个二进制位，约0.186KB，相当于压缩掉了81%的体积

乙文件的内容10%是a，10%是b，.....，10%是j，则平均每个符号要占用3.32个二进制位。

$$0.1 * \log_2(1/0.1) * 10 \\ = 3.32$$

每个符号要占用3.32个二进制位，那么压缩1024个符号，理论上最少需要3400个二进制位，约0.415KB，相当于压缩掉了58%的体积。

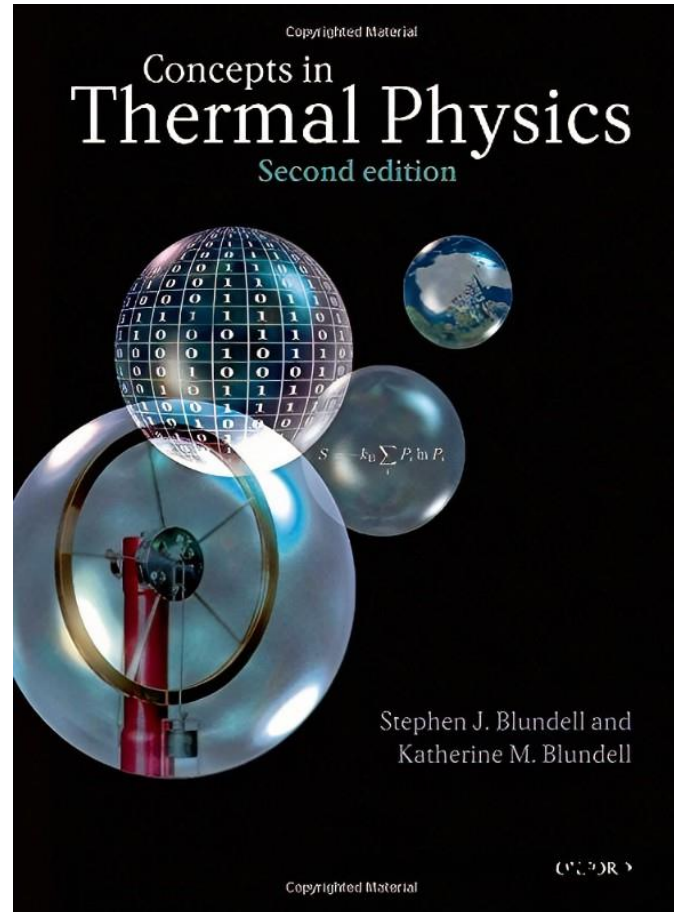
文件内容越是分散（随机），所需要的二进制位就越长。所以，这个值可以用来衡量文件内容的随机性（又称不确定性）。这就叫做信息熵

信息论， 信息和信息熵

Concept in Thermal physics

量子信息

Baye's 理论



祝大家一切顺利！

**Happy 2022 and Best
wishes!**