



### 星際空間

- · 行星際空間 Interplanetary 在太陽系八大行星之間的空間
- 恆星際空間 Interstellar
  在各恆星的日球層頂 Heliopause 之外
  恆星際空間分子密度較太陽風範圍內高,溫度也較低

### 有機物質

- 19th: 只能以生物合成的化合物(生機論)
- 普遍定義: 化合物中有碳氫鍵

· 化合物中含有碳氫鍵(C-H)/碳碳鍵 (C-C、C=C、C≡C),且須爲共價鍵





- 觀測較簡易
- 能觀測的化學物質並不多

CH

CH<sup>+</sup>

CN

### 微波/紅外線電波觀測

- · 微波觀測起因 德國天文學家Weinreb尋找OH分子
- 紅外線觀測起因

英國科學家Herschel發現太陽光譜有超過紅光之部分



#### 星際空間有機物質平均密度

- $H_2 \ge 10^3 / \text{cm}^3$
- $CO \sim 10^{-2} \sim 10^{-1} / cm^3$
- $NH_3 \sim 10^{-3}/cm^3$
- HCN ~  $10^{-4}$ /cm<sup>3</sup>
- $H_2CO \sim 10^{-5} \sim 10^{-4}/cm^3$
- HCCCN  $\sim 10^{-5}$ /cm<sup>3</sup>

氫	10000
氧	8
碳	3
氮	1

### 分布

- 星體大氣層
- 星際空間

分布稀疏

形成速度緩慢

需依靠塵埃分子

維持時間短(約數百年)

因其他恆星散發出之紫外線輻射破壞

### 最有可能分布區域

- 一星體之大氣層噴發後,雲氣與塵埃尚未完全消散的地區
- 有新生恆星的暗分子雲遮擋紫外線輻射維持時間較長

#### 暗分子雲

• 暗分子雲優勢

數量極多

利用微波、紅外線觀測

因大量星際塵埃影響波長較短之電磁波段

• 要離地球近、結構完整

金牛座分子雲(TMC-1)



### HCCCN 氰基乙炔

- 有四個重元素,理論上不應大量出現,但實際觀測密度比許多簡單分子大
- 推測原因

可能是觀測方法較容易發現HCCCN之光譜線

# HC<sub>9</sub>N 氰基辛四炔

- 目前發現分子量最大的星際分子 (123 Da)
- 時間: 1978
- 發現區域: 金牛座分子雲 (TMC-1)
- 爭議: 有些科學家主張已發現氰基癸五炔 (HC<sub>11</sub>N)



### 外星生命

- 大部分生物爲有機物所組成,且生存環境需要有機物質
- 不一定需要原來就有?

米勒-尤瑞實驗用無機物合成胺基酸

# 第二個地球

- 地球生物在有有機物質的環境之下較有可能「正常」生存
- 盡量與地球環境類似

與恆星距離

衛星數量、大小

組成成分

## 資料來源

維基百科:一切的起源

Broten, N.W., Oka, T., Avery, L.W., MacLeod, J.M.(1978). *The Detection of HC9N in Interstellar Space*. The Astronomical Journal, 223,105-107.

Townes, C.H.(1971). *Microwave Evidence for Interstellar Molecules*. U.S.A.: Dept. of Physics, University of California, Berkeley.

