

# 認識

## 宇宙與天體

易止信

### 〔一〕宇宙

〔直徑〕 $10^{10} \sim 2 \times 10^{10}$  光年。（天河 $10^8$  光年）

〔質量〕 $8 \times 10^{40}$  噸。（H 76%，He 23%，其他原子 1%；天河 $10^{57}$  噸。）

〔年齡〕 $10^{10} \sim 10^{20}$  年。（天河 $105 \times 10^8$  年，日球 $50 \times 10^8$  年，地球 $45 \times 10^8$  年）

〔壽命〕日球 $50 \times 10^3$  年（質子 $10^{16} \sim 10^{22}$  年，電子 $10^{18} \sim 10^{17}$  年）

### 〔二〕天體：星系之形成與星球之演進關係密切。

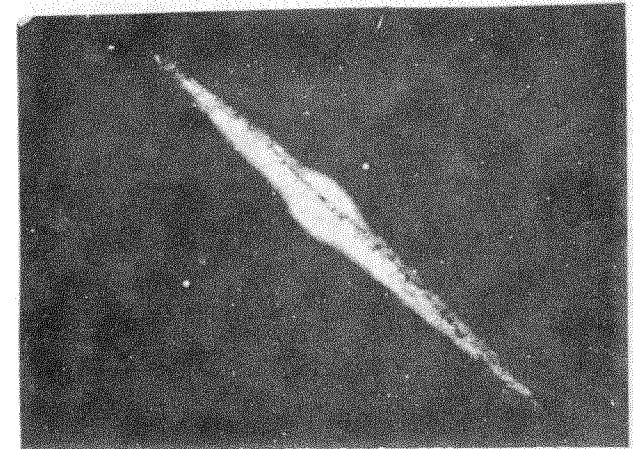
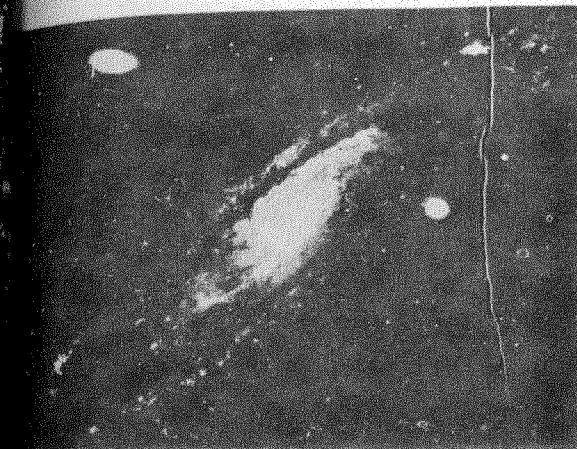
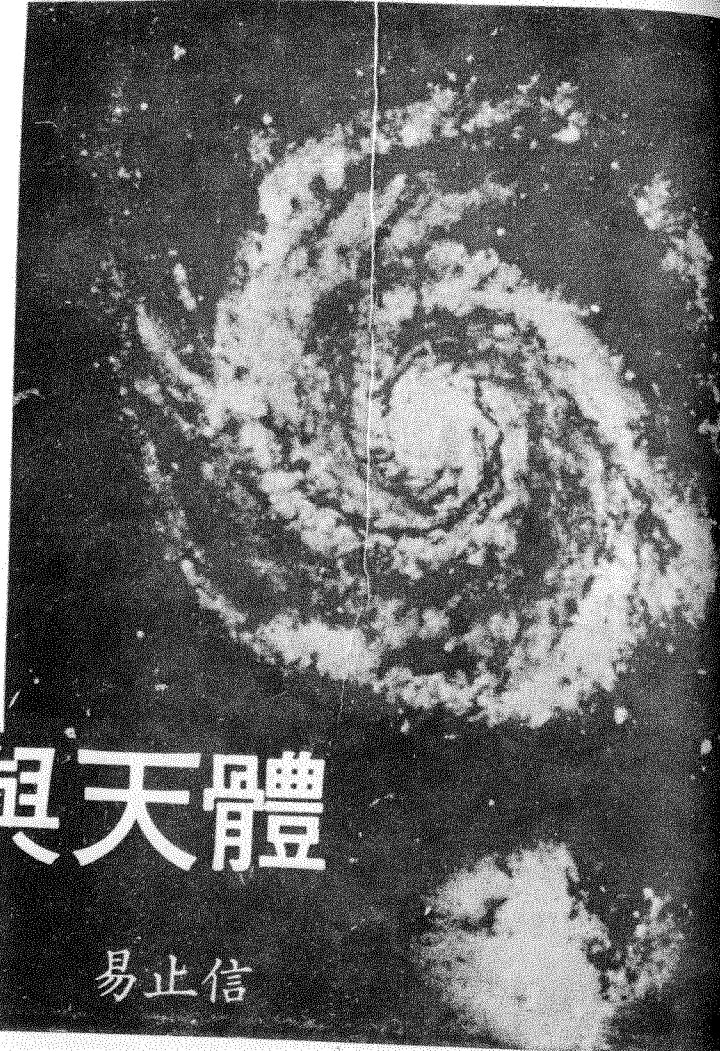
〔形成〕日球乃星雲凝結而成，日球先形成，剩餘物質，仍繞日球運動，可凝成行星。

太陽系的產生：

(1) 氣體凝結成日球，有一核心。

(2) 游離化之氣體、電子、與核子分別各自行動，將部分角動量輸送至外部，以減低日球之自轉速度。

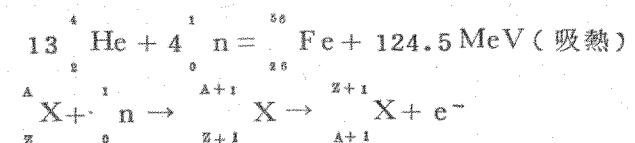
(3) 漩流依 Titiuo-Bode 定理限界產生，密度增加，衛星系開始仿太陽系在行星周圍產生，「漩流」逐漸凝成行星，而漩流產生時軌道呈圓形，故行星之軌道亦呈圓形。



(4) 近日球之行星，表面過熱，大氣蒸發，僅留下較密之核心，距日球較遠之行星，則不受影響。

(5) 所有氣體與日球同一方向自轉，故行星及正常之衛星旋轉方向，與日球之自轉方向相同。

〔演進〕星球核子反應時，氫變為氦產生能量之效率，大於一座原子反應器的 10 倍。1 克之氫變為氦，產生  $10^{18}$  erg（可將 200 噸水由  $0^\circ\text{C}$  煮至沸點  $100^\circ\text{C}$ ）。此種反應，在星球內，緩慢進行。以日球內之反應速度，其燃料可持續  $10^{10}$  年之久。



Binding energy of  $n > 2 \text{ MeV}$

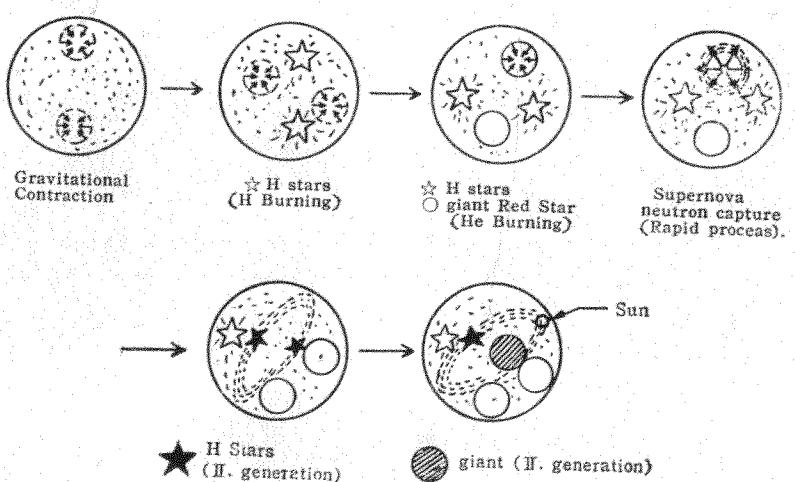
(1) 氢約攝氏一千萬度變為氦，星球構造變更，內縮外脹，表面溫度降低，因體積大，呈紅色，爰稱紅巨星 (Red giant)。

(2) 內部收縮、溫度續增，達一億度時，氦遂變為碳，再演進為諸種元素，最後成為鐵。彼時，星球中心，已無核子能源。

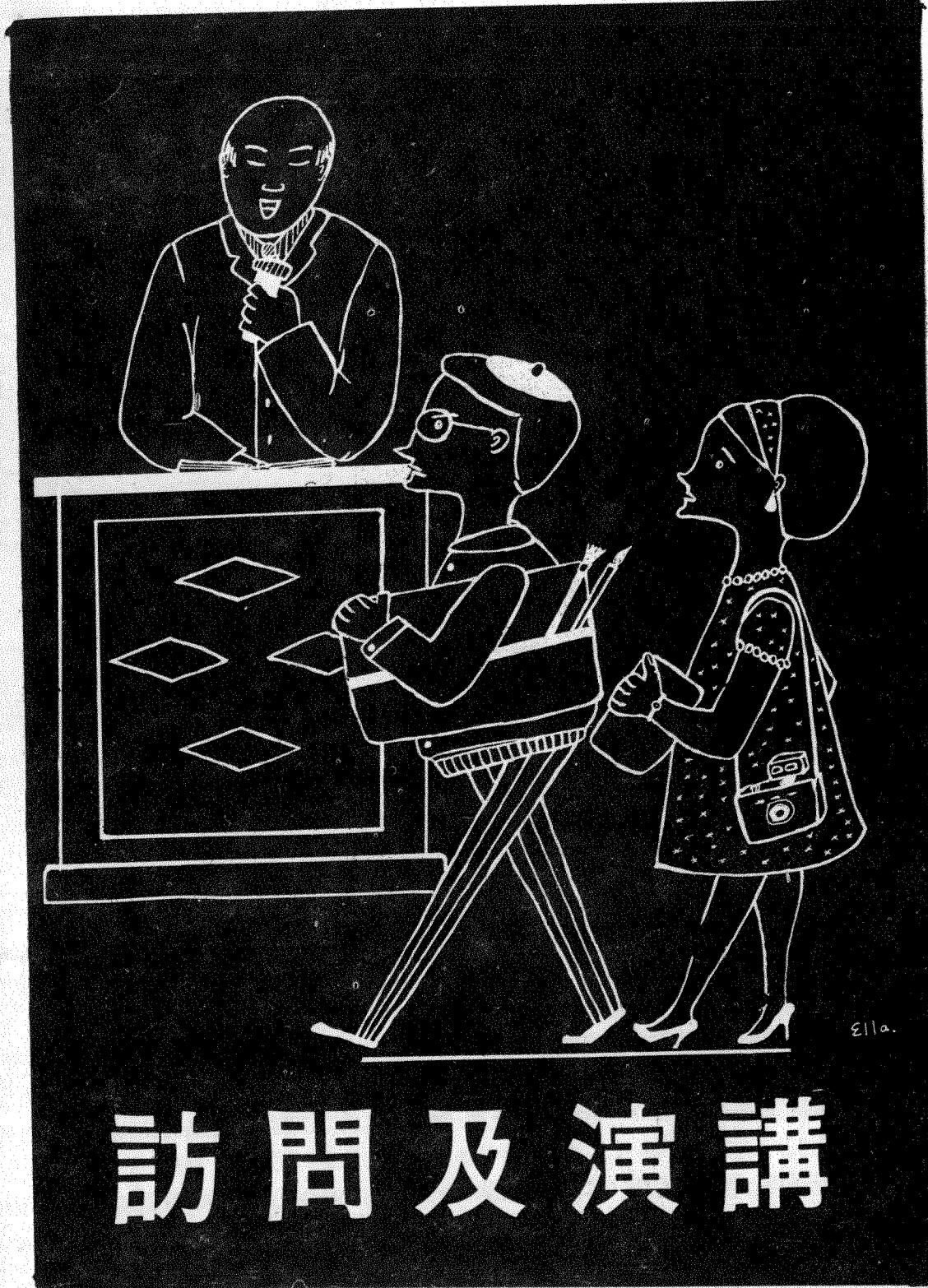
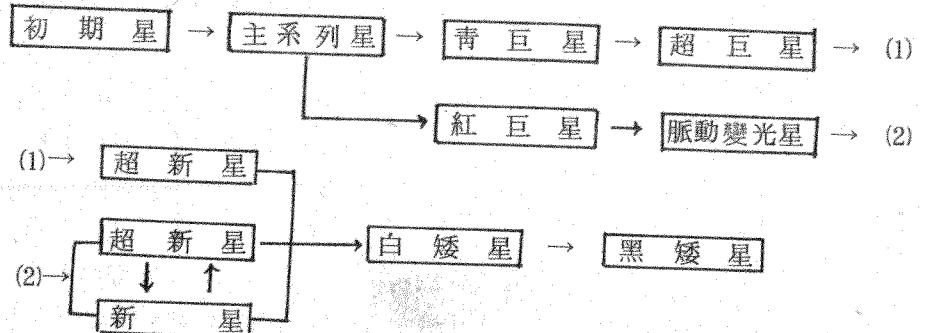
(3) 此時，另一基本質子反應亦加入核子反應陣容，微中子 (Neutrino) 逐漸產生。其量突然增加，溫度達十億度時，微中子之產生量，大過任何星球之光能發射率。達四十億度時，微中子之反應，可在十秒鐘內將所有星球能量發出，內部無核

子能，而能量用度未減，因此星球即崩潰。

- (4) 星球內部崩潰，外部尚有核子燃料，突然受熱反應進行，整個星球於是爆炸成超新星 (Supernova)。爆炸時，產生許多中子，並如原子爐之中子，大量製造同位素，且急速蛻變至超鐵元素——如鈾、金、汞、鉛、……等。(地上萬物，莫不來自超新星；一草、一木、一石，均由核子、原子組成，皆經星球高溫處理。)
- (5) 日球約將於五〇億年後，變成前述之「紅巨星」，斯時，日球將膨脹至地球之軌道，地球被日球吞沒。所有生物，若不自力更生，移往其他星球，皆將遭殃。



[附表]



## 訪問及演講