

自然科 小叢書

# 宇宙觀之發展

R. H. BAKER 著  
馮 雄 譯

王雲五周昌壽主編



行發館書印務商

自然科學小叢書

# 宇宙觀之發展

R. H. Baker 著

馮 雄 譯

王雲五 周昌壽 主編

商務印書館發行

中華民國二十五年六月初版

(53344)

自然科學叢書宇宙觀之發展一冊

The Universe Unfolding

每册定價國幣叁角伍分  
外埠酌加運費匯費

原著者 R. H. Baker  
譯述者

主編者 馮昌雲

\*\*\*\*\*  
\* 版權所有究  
\* 翻印必究  
\*\*\*\*\*

發行人 周王  
印 刷 所 上海  
發 行 所 商務  
上 海 商務  
印 及 書局  
各 埠 五  
書 館 雲河  
印書館 南路  
書館 五  
印書館 南路  
書館 雄

大

# 敘言

茲書所述，爲宇宙觀之發展情形。所注意者，蓋不在天體之何由生成，亦非討論未有人類以前遠古地球開闢之狀，實祇於數千年來人心之視宇宙，究爲何物，就其觀念遞嬗變化之跡，而鋪敍之。自有生民以來，仰觀上天，俯察下地，曷嘗不有動於中，而欲明覆載之理。其所得宇宙之情形，或經歷千百年，而罕啓新知，或一時而窮探理窟，屬思若走雲雷。譬之繪畫，昨日起稿，纔見蕭疏數筆，今日某處補山，某處列樹，已成全畫，明日更加渲染，則雲水蒼茫，益顯景物深遠，若收千里於尺幅。茲書所述，正是宇宙觀之進步情形也。

古人心目中之宇宙，亦可以草木之花芽喻之。初民所見之宇宙，包藏於星斗之間，蒼天之表，似不出於土星（Saturn）之軌道以外，此誠可謂爲一嫩芽。迨哥白尼（Copernicus）氏出，立宇宙中心爲太陽而非大地之說，於是羣星所存之天球始擴張。花芽滋長，然他日所放之花，究爲何狀，當

時尙未能逆睹也。

三百年前，此花芽突然怒放。羣星所存之天球，不復存於人之心目。向時以爲在窮人目視力所及之處，諸星成羣，綴於天球；今則人更求於其範圍以外，有所察見，而不勝其驚喜之情。更降至已往一百五十年間，天文家益窮探羣星所存之境域，而集羣星爲一大系，是爲銀河系(*System of the Milky Way*)，直至最近數年以前，此銀河系乃吾人所知物質宇宙之全部。今日則吾人心目，又越過銀河，而深入向來所未想見之空間。乃知在銀河之外，又有百萬道銀河，相隔不知若干百萬光年(*light year*)，異哉！

宇宙觀之逐漸發展，乃人之成就，然其遭遇蓋極艱難。人立於地球之上，地球不過宇宙間之一小行星，與其周環之境域浩大無垠者相較，其爲微渺，無可比擬，然人能發明強有力之儀器與方法，以探索宇宙之奧祕。諸天景象，光怪陸離，人則編排之，以成包羅廣博之分類表。此分類表所顯示者，厥有二事，引人驚嘆，一爲宇宙浩大，一則人心神妙也。

# 目錄

## 敘言

第一章 羣星之天球	一
第二章 宇宙邊界之脹裂	一三
第三章 羣星之距離	三五
第四章 星團	五七
第五章 星雲及塵雲	七五
第六章 銀河系	九五
第七章 銀河以外	一一七

## 插圖目錄

### 銅版圖

第一圖

天球每日旋轉情形

四

第二圖

主要行星之軌道

一〇

第三圖

星之視差

三七

第四圖

星之光譜與光度關係圖

五三

第五圖

銀河系之旋轉

一〇〇

第六圖

在遠處望見銀河系所可有之三種形狀

一〇九

第七圖

銀河外銀河系之速度與距離關係圖

一三二

### 銅版圖

第一幅

土星及其光環

一一一

第二幅	北三角座之大漩渦星雲	三一
第三幅	星團	六七
第四幅	人馬座區域	七八
第五幅	銀河中暗縫	八一
第六幅	大麥哲倫雲	一一三
第七幅	仙女座大漩渦星雲	一二一
第八幅	銀河外銀河	二二五

# 宇宙觀之發展

## 第一章 羣星之天球

約在三千年前，荷馬（Homer）氏於所著伊里亞德（Iliad）詩，描摹希臘初民所見宇宙之狀。謂地面平圓，大洋環繞於外。天爲圓穹，乃不動之實體，罩在大地之上，而保護之。白晝之時，太陽照耀，黑夜之時，羣星閃爍。日月羣星，每日循其軌道，行過高穹，由東方大洋湧起，至西方而落入大洋之中。惟大熊星（Great Bear）〔即北斗星（Great Dipper）〕則在北天旋轉，而無升降之時。

初民所知之全部宇宙，遠不如地之大。祇是在當時所知有限之地面上，籠罩之青天圓幕，其高出地而亦非過遠，天體與地面接近，故其體積頗小，蓋天體在天幕上運行，亦必不大，方易升降也。荷馬氏描寫宇宙之形狀，僅於敍述推羅（Tyre）城被圍之事時，偶然涉及，所言殊不完備。故日月羣

星落入大洋後，如何復返至每日升起之處，實使人不能索解。古人有謂日月羣星之歸途，係在地下隧道中者；又有謂在大地周圍山嶺後向北繞過，而返原位者。然不如謂天球能旋轉者，爲較易使人起信也。

羣星不動綴於天球之說，似創於西元前第六世紀中，學者多謂亞諾芝曼尼（Anaximenes）氏主之。亞氏爲愛奧尼亞（Ionia）自然哲學家之一。古希臘學派甚多，此其最古之一派也。亞氏謂羣星如金剛石，嵌在天球內面。天球完全罩在大地之上。天球每日旋轉，自東向西，遂令羣星出沒。此說較天體不動之說，大爲進步，蓋能將一切天體之每日運動，以一種原因解釋之也。自此以降，逾二千年，至哥白尼氏之時，且越過哥氏之時而下，人尙以羣星之天球爲宇宙之邊界，惟於原謂爲天球中心之地，則旋不視爲平圓面，而視爲球體耳。

當鴻濛草昧之世，初民於宇宙，常逞其想象，而有種種揣測，吾人亦偶有跡象可尋；若以古希臘人之宇宙與之相較，則古希臘人之宇宙，可謂爲人目所見之宇宙。即在今日，凡人心中毫無成見，張目視身外之天地者，所見宇宙，亦復如是。雖今日諸「固定」之星，已移動少許，而因地球之歲差運

動 (precessional motion)，亦使諸星座之方向略有移動，然大概言之，則人目所見宇宙形狀，仍是古希臘人所見者也。

人立之處，若周望無障礙，則所見大地，甚似平圓面，而所見高天，甚似穹幕覆於地上。惟若再細察之，例如在大洋上望船舶遠駛，當船身已隱於水天分界線下之時，猶得見船上桅柱，則可斷言地面在遠處向下彎曲，而不難想像人乃立於一大圓球之頂上也。

今人觀察羣星之出沒，則覺天似非安置在地上。古人以爲天爲完全之圓球，包圍大地，故其下半部掩蔽不可見，吾人亦易作如是想。然殊不能即辨明羣星之非固定在此天球內面。羣星與地相離，似爲同遠，而羣星互相關聯之位置，日復一日，年復一年，似無改變。羣星所存在之天球，離地遠至如何，人目無可憑以決定。如此天球離地不遠，則羣星閃爍，並非極大之發光體，其明暗不同，色亦有異也。

人如於晚間細觀星座，則見羣星所存之天球，似在旋轉，而其旋轉之情形，亦可察知。天球蓋向西旋轉，令羣星沿平行軌道，每日繞吾人而行，而人如立於北緯之中央，則見此平行軌道，乃向南傾

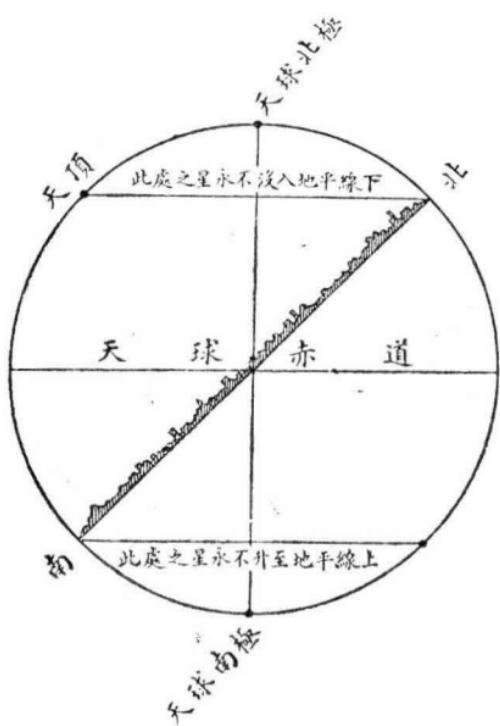
斜。恰在正東升起之星，或春分秋分時之太陽，升至最高之點，係當南天之半，由此斜向下落，而其沒入地下處，則恰在正西。此一軌道，係沿天球赤道 (celestial equator)，其一半乃在地平面之上也。愈向北行，則羣星每日旋轉之圓軌道爲人所見之部分愈多，直至至得其全部爲止。在北天之一圓區域以內，羣星旋轉，不見有隱沒之時；而羣星旋轉所繞之中心點，即天球北極，在其最近，有北極星爲之標識，北極星即小斗星

(Little Dipper) 柄之末一星也。在

南地平面以下，亦有相等之圓區域，其中心點在天球南極，其中之星座，有南十字座 (Southern Cross) 在北緯中央之處，永不能望見之。

人如夜夜觀察星象，即可知天

球旋轉一周，較太陽旋轉一周（即



第一圖 天球每日旋轉情形。

人在北緯中點觀測。

一日之時間，）需時略短。例如以昴宿（Pleadies）〔即七姊妹星（Seven Sisters）〕言之，其升起之時間，每夜提早四分鐘，是也。故每夜昴宿各星之位置，較前一夜同一時刻之位置，略向西移。在秋季黃昏之時，昴宿出現於東天；在冬季同時，此星座高懸於南天；在春季同時，則在西天，於太陽落後，亦即沒入地平面下。是以在一年中各日之同一時刻，諸星座隨季節之推移，而向西進。解釋羣星之浩蕩運行，則於太陽在諸星座間之顯明移動求之。

太陽對於羣星，乃逐漸東移，經一年而一周，正似其每年繞地一周者然。是以太陽每日西行，恆落後少許，遂覺諸星座有如上文所述之進行情形。除在此一種影響以外，太陽之向東運行，尋常殊不顯明，因在白日不能望見羣星故也。有一種儀器，名曰假天（planetarium）（又名行星運動儀），頗能將行星之運動情形，表示明白，惟為便於研究起見，諸行星之速度，遠較依照比例所應有者為大。其中太陽之光，故令減暗，俾諸行星不致為所掩蔽。由此儀器，可明察太陽之運動。其每年之軌道，名曰黃道（ecliptic），乃對於天球赤道成二十三度半傾斜之一大圓周也。

在諸星座之前，運行之明亮天體，人目能見者，其數凡七。是為太陽，太陰（即月球），及五明亮

行星。五星俱向東行，其軌道殆爲圓形，而對於太陽之軌道，僅略有傾斜，故其離開黃道，永不過遠。月球在天球上運行一周，需時二十七日又三分之一日。諸行星運行一周之時間不等，最小者爲水星（Mercury）之八十八日；最大者爲土星之約三十年。諸行星雖俱向東行，然時復躊躇不進，或退向西行。其進行之軌道，蓋成爲有圈之線，在行星運動儀上，以較速之運動，明顯表示。

今人所見天上情形，如上所述者，古希臘人已深知之，而其對於宇宙之觀念，即以此爲根據。讀柏拉圖（Plato）氏之對話集，可知其心目中之宇宙，乃包圍在恆星天球之內，此恆星天球每日自東向西旋轉，而所繞行之軸線，則通過大地。大地在天球之中心，爲固定不動之球體。羣星之向東運動，與太陽及太陰之運動相似，乃與其每日運動之方向成傾斜。七天體在地球與天球之間，繞地球而旋轉，以其與地球之距離爲次序而記之，則爲太陰、水星、金星（Venus）、太陽、火星（Mars）、木星（Jupiter），及土星。諸星之運行，其經過羣星座之急速程度，則依上所述次序而減低。古人設想，以爲羣星座在土星之外，並不過遠也。

此後羣星之研究，不能有顯著進步，直待望遠鏡、分光儀（spectroscope）、攝影片，次第發明，而

近代才智之士，更運其巧思，製爲種種儀器，始大改舊觀。蓋人於晚間，仰觀深藍色之天幕，注視羣星之運行，其所見羣星，不過閃爍之光，其明暗不同，色彩有別，方向各異（即在天球上之位置各異）。而已；觀星者所費時間，大部分祇察出此種差異而已，自不能別有所獲。惟此閃爍之羣星，固足利用以決定夜間之時刻，預測季節之更新，爲陸行海行者指示方向，並爲研究行星運動者指示天上位置之標記，即在今日，猶利用之。

古代天文學家，研究羣星，其最有興趣之問題，殆無逾於七曜者。以戲劇爲喻，羣星立天上之舞臺，而諸行星及太陽與太陰，則值得特別研究。七曜乃天上戲劇中之演員，其行動必須注意。此爲古代天文學家之觀念，甚屬正確，蓋必待明瞭諸行星與太陽及太陰等之關係後，羣星始能各顯其重要性質故也。

如視地球爲動而非靜，亦復能說明天體之升降，此理未嘗不自呈於古代天文學家之心目。顧因改用此說，則與當時世人之常識大不相合，故古人僅有數輩，敢於違衆而加以稍深之研究。本都（Pontus）之赫拉頡利圖斯（Heraclides）氏，乃西元前第四世紀中人，似爲信天體之每日自東

向西運行，乃祇因地球依反對方向旋轉所致者之第一人也。

薩摩斯 (Samos) 之亞利斯他克 (Aristarchus) 氏，爲西元前第三世紀中人，研究天文，立說更進一步。不僅謂地球旋轉，且謂其每年繞太陽運行一周，而羣星當地球旋轉時，並不見其前後移動，自必離地甚遠。惟在當時，尚無足以爲亞氏此說之明證者。其後幾逾一千年，地上居民，心目中仍認地球爲不動。在此長時期間，行星繞地之旋轉，幾全憑周轉圓 (epicycle) 之理論以解釋之。

周轉圓之理論，始於別迦 (Perga) 人阿坡羅尼阿斯 (Appollonius) 氏，亦爲西元前第三世紀中人。以最簡單之情形言之，謂行星之運動，乃爲兩種整齊圓運動合成之結果。行星本身繞一較小圓周而運行。此小圓周卽周轉圓，其中心點係沿以地球爲中心之較大圓周而行動。如此則行星之進行，畫出成串之圈，如人所察見；若視地球不在大圓周之中心點，則益可解釋行星運動之不整齊。以此種理論，與別種幾何學理論相湊合，即可說明太陽，太陰，及行星之複雜運動。阿坡羅尼阿斯氏作如是想像，惟未詳細論之耳。

周轉圓之理論，旋卽在天文學上佔得最高位置，如是幾歷二千年。喜帕卡斯 (Hipparchus)

氏者，西元前第二世紀中人，而向來推爲古代天文學家之領袖者也，採取此種解釋方法，而於太陽太陰之行動，尤重用此法以說明之。托勒密（Ptolemy）氏亦爲西元前第二世紀中人，推演此說，以解釋行星之圈線運動。因此之故，又因在托勒密氏之大著作，名曰大書（Almagest）者中，述及此法，故周轉圓理論，即稱曰托勒密氏理論（Ptolemaic theory）也。

降至西元一五四三年，波蘭之天文學家哥白尼氏，創立地球運動之說，謂地球每日自西向東旋轉，而每年繞行太陽一周，亦沿自西向東方向。行星仍沿周轉圓進行，共有周轉圓三十四人所察見。行星不整齊運動，即由此周轉圓所致。惟在地爲宇宙中心之理論中，原有多數周轉圓，以解釋行星圈線運動者，今則其中之最大周轉圓，業已消滅。新解釋法較舊法爲簡單，然其解釋之有效則相等。當時尙不能證明地球乃運動者，然旋有學者，連其才能，以護此新說。

在哥白尼氏天體系統中，以地球爲行星之一，繞太陽而旋轉。如此立說，方爲予地球以正當之地位。今茲在行星系統中，諸星以其離太陽之近遠爲標準，可序次爲水星，金星，地球及作其衛星之太陰，火星，木星，土星（銅版圖第一幅。）在土星以外，乃恆星之天球，前此不遠，尙視爲悉如舊說，今