篇名

向太空尋找其他的地球

作者 陳瑩貞・曉明女中・一年戊斑・二十八號

向太空尋找其他的地球

壹・前言:

小時候的志願,是當一名科學家,每當看著書籍上的種種行星圖片,心中總是有許多好奇的想法,『想知道更多』這種念頭,促使筆者對於天文地理更加有興趣,長大後,吸收了新的知識,才了解「天文地理」並沒有這麼單純,是一環緊扣著一環的。在這個科技越來越發達的時代,人們爲了使人享受便利,逐漸發展出許多設施、開發更多的能源,卻也因爲如此,原本美麗的綠色星球,在眾多的污染問題之下,漸漸地在消失當中。但失去了地球,人類該何去何從?天文學家如今比以往都更加肯定,宇宙中還有其他類似我們地球的行星存在,現在要做的,就只剩找到它們了。爲此,筆者因而興起了深入探討的動機。

貳,正文:

2 恆星的演化與太陽的未來

根據太陽的質量及核融合反應速率,科學家估計太陽藉著燃燒氫而發光的壽命約可延續110億年。目前太陽生命已過了約一半(49億年)。依據星球演化論的預測,當太陽的氫成分完全燃燒盡後,太陽將先膨脹爲紅巨星、而後發生新星爆炸,而成爲行星狀星雲、在經重力塌陷而收縮成爲白矮星,並就此終其一生。白矮星是一種由簡併態的電子構成的星球,其體積隨著其質量的增加而減少,因此其質量有一上限,不可無限度增加。註:不同質量的恆星將以不同方式結束其一生。根據廣義相對論以及量子力學的計算,一些質量大約爲太陽質量3~10倍大的恆星,將先膨脹爲紅巨星,而後發生超新星爆炸,再經重力塌陷而收縮成中子星,終其一生。中子星是一種由簡倂態的中子所構成的星球。一些質量更大的恆星,在發生超新星爆炸後,則可經重力塌陷後成爲黑洞。黑洞是一種物理數學推導上所得到的一個奇異點,根據理論的計算,黑洞的質量密度都相當大,因此連路過它身旁的一些光子都會被吸引,無法繼續前進,根據最近天文觀測的結果,銀河中心可能有黑洞存在,又近來由於物理界終於證實了傍克的存在,因此在黑洞與中子星中間可能還存在一種傍克星,傍克星是一種由簡倂態傍克所組成的星球。

註:究竟多大質量的恆星會變成白矮星?多大質量的恆星會演變成中子星?多大質量的恆星會演變成黑洞?其實並無定論。科學家們只能大致的確定白矮星的質量不能超過約1.4倍的太陽質量(Chandrasekhar 's-limit, 錢卓綏卡極限)。而中子星的質量上限則約爲太陽質量的三倍。由於星球燃燒放出能量,因此其質量不斷減少,最後發生新星爆炸或超新星爆炸時又將損失一部份能量,因此其最初質量的估算隨不同模式,出入頗大。再加上星球最初形成時,其組成成分是否爲原始的氫氣,或含了其它星球殘骸中的重元素,這些都會影響估算最初質量與恆星生命史之間關係的結果。因此上文中說:質量大約爲太陽三至三十倍大的恆星,將以中子星終其一生。這「三至三十倍」只是一個大約估計之值。

3 原始太陽系星雲的誕生

大約46億年前,銀河系的某個角落發生了超新星爆炸。這次爆炸的震波在星際星雲中傳送,導致不均勻更爲嚴重。這麼一來,星際雲便朝著密度較濃的部分收縮,開始在中心形成原始太陽。原始太陽周圍的氣體往原始太陽掉落,距離較遠的氣體則開始繞著原始太陽旋轉,形成圓盤狀漩渦星雲,稱爲原始太陽系星雲。

進入1980年代後期之後,紅外線天文衛星IRAS在一顆年輕星球「金牛座 T型星」周圍實際發現了這種圓盤狀星雲,並藉由紅外線觀測到星球周圍的灰 塵。1992年,又在金牛座T型星觀測到圓盤狀星雲的氣體所放出的電波,同時確定了這些氣體正在旋轉。

星際雲中,1000分之公釐的微塵約佔總質量的1%。據推測,原始太陽系星雲在初期是處於激烈的亂流狀態,微塵和氣體攪和在一起。後來亂流漸漸平息,微塵互相合併成長,沈積在圓盤中心面。這段期間長達數千年之久。

4 誕生理論

01. 核心聚積論

恆星誕生之初,周圍急速旋轉著一圈氣體與碎片的圓盤,首先從中脫穎而出的,是諸如木星與土星之類的氣體巨星。大多數天文學家認爲,它們是由恆星塵埃盤中的岩石物體逐步累積形成的。首先,細小的塵埃聚集在一起(1),形成較大的石礫,石礫再碰撞形成更大的岩塊。如此不斷成長,最終造就了質量大約爲地球十倍的固體核心(2)。它們強大的重力吸聚了盤中的氣體,形成一顆氣體包覆的巨行星(3)。這樣的行星形成過程可能花上好幾百萬年的時間。

有些理論家認為這樣太慢了。他們認為,行星成長過程中所需要的氣體,可能不會再盤中存留那麼九,因此傾向相信另依種較快的形成方式(重心不穩定論)。 但不論哪一種方式,大小與地球相當的行星都要等許久以後,才會由盤中的殘存物質組成而誕生。

02. 重心不03. 穩定論

許多年輕恆星旁邊都會有明亮的鄰居,它們強烈的輻射會把形成行星的塵埃盤氣體 蒸發殆盡,這可迫使巨行星在氣體消失前加速成型。「我不認爲核心聚積能作到這 點,」天文物理學家雅倫·柏斯說,他是行星以令一種更快方式形成理論的頭號擁 護者。

根據這一理論,重力可使塵埃與氣體盤塌縮成高密度的雲團,如最上圖中的明亮塊狀物。每一朵雲開始收縮(1),使固體物質聚集於中心,幾千年之內就可行成一

個核心(2)。然後殘餘的雲繼續收縮,形成氣體巨星(3)。整個過程可能花不到100萬年的時間。「這是個美妙的畫面,」柏斯說,但他也承認:「它還只是個童話而已。」但如果最後發現巨行星比我們所知的普遍許多(目前約10%類日恆星周圍已知有行星存在),表示它們通常能贏得塵埃盤崩塌的時間競賽,那麼這個理論就不再是童話了。

參・結論:

美麗的地球,生命的奇蹟,是宇宙的巧合或是上帝的傑作?地球是太陽系第三顆行星,有一衛星稱爲月亮,地球大氣層的保護及距離太陽位置的適當,是生命起源的重要條件。來自另一顆地球的光或許要黯淡數百萬倍,提供的資訊也遠不及此;至少對第一代行星搜尋者而言會是如此。但如果那遙遠世界有跟我們一樣的大氣,那麼TRF(註一)應該可以窺見二氧化碳與水蒸氣之類的特徵。如果這麼大氣富含氧氣或其化學上的近親-臭氧,TRF也會偵測得出。那將會是個劃時代的大發現,筆者期待那一天的到來。

說實在的,當初在找資料的時候,真的遇到了許多的困難,有些專業名詞很難找的 到解釋,就算找到了,也不夠簡易讓人了解,但是在做的過程,也是體驗到了學者 作報告的辛苦,這種體驗對我而言,也是很不錯的。

肆,引註資料:

註一、<寰宇地理誌>。P87。12月號

伍·參考資料:

- 1. 九大行星 http://content.edu.tw/senior/earth/tp_ml/stu/103_7/photo.htm
- 2. 太陽系的歷史 http://gis.geo.ncu.edu.tw/earth/age/solar.html#BM1
- 3.Nationnal Geographic 寰宇地理誌 12月號