

雙筒望遠鏡觀天-24

文/ 陶蕃麟

雙筒望遠鏡使用方便,可以隨時移動,為觀星提供了許多優勢,是入門者進入天文領域的最佳工具。

星系王國

你可能知道后髮座和室女座中有個星系的王國:室女座星系團。這個星系團是后髮-室女座超星系團的核心,而這個超星系團包含了眾多的成員,包括秋季的玉夫座星系團中的所有星系,以及我們的銀河系和其所屬的本星系群的其它星系,都是這個集團的成員。此處一向被視為雙筒望遠鏡天文學家的荒漠之地,只有勇敢的拓荒者會涉足這片星空。

在開始觀賞之前,我們先認識一下在這兒會提到的四個星官。除了圖中標示的周鼎、郎位和太微 左垣之外,在郎位和太微左垣之間還有個五諸侯。 【註】

周鼎有三顆星,依序是后髮座 β 、后髮座37和41。郎位有15顆星,除了 γ 之外,都是后髮星團的成員。五諸侯有五顆正星,依序是后髮座39、36、27和6,但五諸侯四還未找到對應的恆星;而此處夠亮的

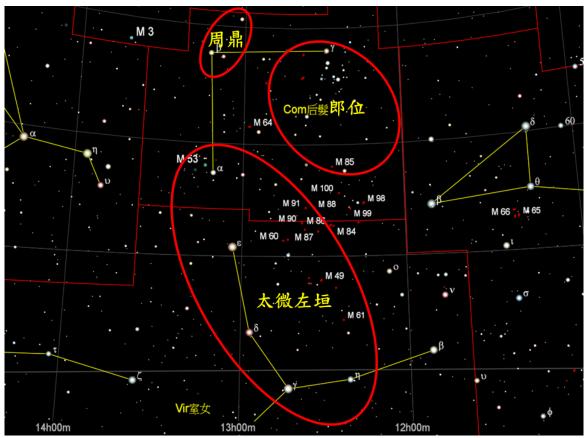


圖1. 位於后髮與室女座中與星系王國相關的星官。五諸侯位於郎位與太徽左垣之間的狹長區間。

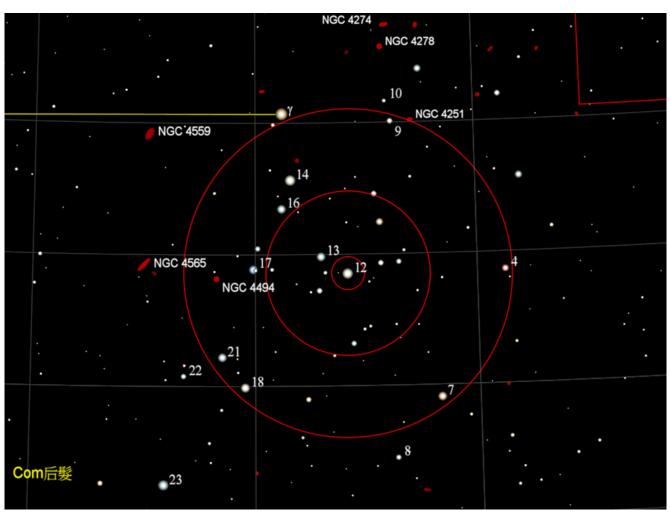


圖2. 后髮星團。以廣角的雙筒望遠鏡幾乎可以涵蓋整個星團,而圖中最外圈的直徑是5°,內圈的直徑分別是2.5°和0.5°。

恆星都已經是五諸侯的增星,讓確認五諸侯四更加困難。太微左垣有五顆星,依序是室女座 $\eta \times \gamma \times \delta \times$ ϵ 和后髮座 α 。

此處需要特別提一下后髮座 α ,也就是東上將。這是一對雙星,個別的視星等均為5.2 ,在后髮座中的亮度排序是第19。兩星的合成視星等4.32 等,仍比4.26等的 β 星暗了一點。只因為它是后髮座中有固有名稱的恆星(Diadem),所以拜耳將它命名為后髮座 α ,然後才開始依星等的排序命名另兩顆4等星為 β 星和 γ 星。

后髮星團

在進入星系王國之前,先用這個星團來暖身,以另一開始觀賞室女座星系團就有挫折感。這個星團在1915年首度出現在梅洛特(P. J. Melotte)的天體目錄中,並且遲至1938年才確認是一個疏散星

围。因為不會被誤認為彗星,所以沒有被收錄在梅 西耶的目錄中。

在古希臘,天文學家埃拉托斯特尼稱它為「貝勒尼基的頭髮」,托勒密就直接將這片天區稱為「頭髮」,但沒有將它列為一個星座。由於古代經常將它聯想成獅子尾巴上的毛,因此托勒密在制定48個星座時,仍將它歸入獅子座。。

一般認為后髮座是由第谷在他1602年的星表中最先提出,1603年首度出現在拜耳的《測天圖》中。后髮星團在梅洛特編輯的星團目錄中的名稱是梅洛特111(Melotte 111,Mel 111)。

后髮星團是在銀河系內的一個疏散星團,成員有著相同的自行,大約有40顆較亮的恆星(視星等5-10等),覆蓋了天球上超過7.5°的範圍。依巴谷衛星和紅外顏色-星等圖的擬合,已被用來建立星團群聚中心的距離:大約是280光年。這個距離大約

是畢宿星團的兩倍。由於這個距離也獲得獨立分析的認同,因此這個星團也是宇宙距離尺度上重要的一階。星團的年齡大約是4億5千萬年,在優質雙筒望遠鏡的視野中,這個星團的恆星都可以同時被看見。星團中最亮的那些恆星可以辨認出鮮明的V字形。

由郎位一(后髮座 y)的週年視差19.5毫角秒得知,它與地球的距離大約為167光年,相較於后髮星團280光年的距離有著很大的差距。因此,雖然緊鄰著后髮星團,但並不是該星團的成員,卻同為星官郎位的一員。

室女座星系團

在天空中,沒有任何地方的星系像星系王國那樣,在廣闊的天空中緊密地聚集在一起。在這個區域內有16個梅西耶天體,以及被列入《星雲和星團新總表》(NGC)的數十個其它星系。

大多數業餘愛好者認為這兒是天文望遠鏡的領地。但我們很清楚,理論上通過50毫米的雙筒望遠鏡確實可以看到王國中所有的梅西耶天體。只是在如今有著光汙染的環境下,要輕鬆地看到這些梅西耶天體,建議至少使用口徑70毫米的雙筒望遠鏡才不致於有挫敗感。

不僅如此,你的雙筒望遠鏡還需要安裝在穩固的三腳架或其它支架上。這樣當你在雙筒望遠鏡的 視野和星圖之間來回比對時,才不必每次都要重新 瞄準,而浪費許多的時間。

成功的另一個關鍵是採取緩慢、有分寸的方法。慢慢地從一個天體到下一個天體,而且要從東西兩側分別向核心區域搜尋。換言之,不是從一個方向一路找下去,而是先從兩側星系較少,比較鬆散的區域,緩緩、有耐心的向核心區域搜尋。

從西側的搜尋可以由獅子座的五帝座一,也就是春季大三角的獅子座 β 開始。五帝座一是一顆相當明亮的2等星,很容易就能看見。從它向東移6.5°可以看見一顆5等星,五諸侯五(后髮座6),而在它的西邊0.5°,方位角270°,就是視星等10.1等的M98。

梅洛特深空天體表

梅洛特深空天體表也稱為梅洛特目錄,是天文學中包含245個天體的星表。它是天文學家菲利伯特·雅克·梅洛特所編撰,在1915年出版的《富蘭克林-亞當斯圖表》板塊上首次呈現。目錄中的資料組成為前置碼加上序號,即用 Melotte或Mel再加上序號來標示的天體。例如后髮星團就標示為「Melotte 111」或「Mel 111」。

統計這份表中的245個天體有161個疏散星團, 81個球狀星團,2個星群和1個星系。在整個天 球上位置最北的是位於仙王座的Mel 2,也稱 為NGC 188或科德韋爾1,是一個疏散星團, 赤道座標為00h 48m 26s,+85° 15.3'。最南邊 的是天燕座的Mel 129,也稱為IC 4499,是一 個球狀星團,赤道座標為15h 00m 18.57s,-82° 12.8'。

梅洛特

編輯這分星表的菲利伯特·雅克·梅洛特 (Philibert Jacques Melotte,1880年1月29日— 1961年3月30日),是比利時裔英國天文學 家。他在1908年1月27日,發現了木星的第 八顆衛星:木衛八。但這顆衛星直到1975年 才有正式的名稱,以希臘神話中的帕西法爾 (Pasiphae)命名。

梅洛特在1909年1月16日,獨立發現了一顆小行星:676梅麗塔(676 Melitta)。雖然這顆小行星是以希臘神話中的精靈命名,但因為這個名字和他的姓氏很相似,所以一般認為這其實是在暗示他是發現者。

榮譽

1909年,英國皇家天文學會授予梅洛特傑克遜-格威爾特獎章。這個獎項於1897年設立,用來獎勵對天文儀器或技術的發明、改進或發展,在觀測天文學或天文學史領域有所成就的人士。

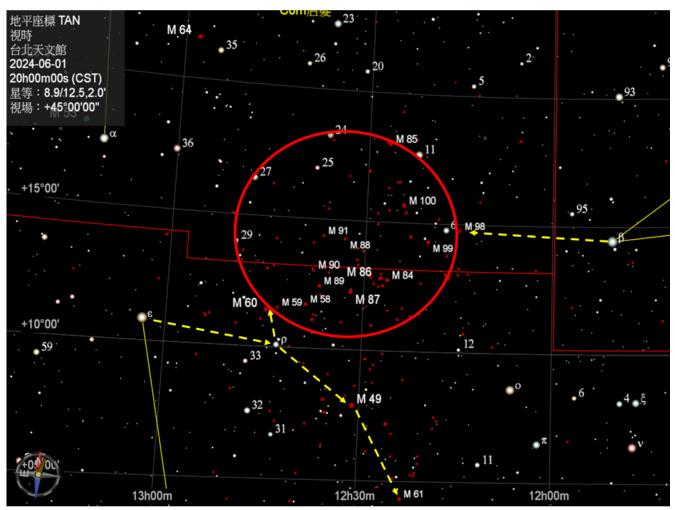


圖3. 從東西兩側開始觀賞室女座星系團的總圖。

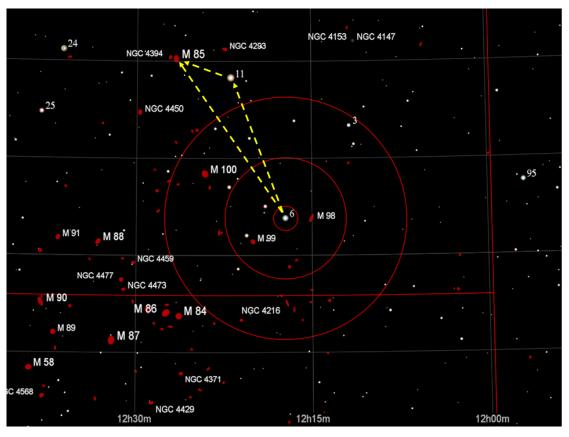


圖4. 以五諸侯五 (后髮座6) 爲中 心,可以在視野中 看見M98、M99、 和M100。並經由 五諸侯增六(后髮 座11) 尋找M85。 室女座星系團的星 系密集區在五諸侯 五的東偏南側。

M98是介於螺旋和棒旋之間的中間螺旋星系。 用較大的雙筒望遠鏡以15倍或更高的倍數觀賞,可 能會揭示其圍繞圓形核心的雪茄形狀輪廓。

接下來,可以試著找M99,它在五諸侯五的東 南方0.8°,方位角125°。它比M98亮一點,視星等為 9.9等,是一個螺旋星系。

如果可以的話,那就找一個更具挑戰性的目標 試試運氣。M100是一個棒旋星系,被評定為比M99 亮0.5星等,但這會誤導讓你以為更容易找到!實際 是,由於M100的視直徑較大,使得其表面亮度相對 較低。因此與M99一樣,都可能需要70毫米或更大 的雙筒望遠鏡才能確認。

如果這些太難了,就參考圖四將雙筒望遠鏡的 視野向東偏北方移動,並可藉著五諸侯增六(后髮座 11)尋找距離五諸侯五4°,方位角34°的星系M85。這 是一個透鏡星系,雖然在黑暗的夜晚,通過10x 50 雙筒鏡只能看到微弱的光斑,但在光線污染較少的 郊區天空中,用16x 70的雙筒望遠鏡仍相對容易捕 捉到。可以看到一個更明亮的恆星核,周圍環繞著

一個更微弱的光環。

從東方開始搜尋可以恆星東次將(太微左垣 $四,室女座 \varepsilon$) 開始,途中會有分岔,往不同的方 向推展。從東次將出發,沿著一條大約向西一個雙 筒望遠鏡視野的路徑移動,在那裡你會看到一對恆 星,包括室女座的九卿一(室女座 ρ)和一顆較暗 的六等星九卿增五(室女座27)。

這兒是一個分岔點,也是關鍵點。從九卿一出 發,向西抵達距離2.2°的室女座20後,再向南移動 約2.4°等距,或由九卿一直接向西南移動3.7°,方 位角233°,都可以找到視星等8.4等的M49。M49是 室女座星系團中最明亮的成員,看起來是一個近平 圓形絨毛球的橢圓星系,帶有一個更亮的核心。它 不僅是此處最大的星系之一,還被認為是「超級星 系」,估計其跨距達到15萬光年。曾經在M49發現 一顆超新星SN 1969O。

如果你的雙筒望遠鏡口徑較大,可以從M49再 向西南南(方位角200°)移動4°,就可以看到另一 個視星等9.6的星系M61。M61夾在室女座16(視星

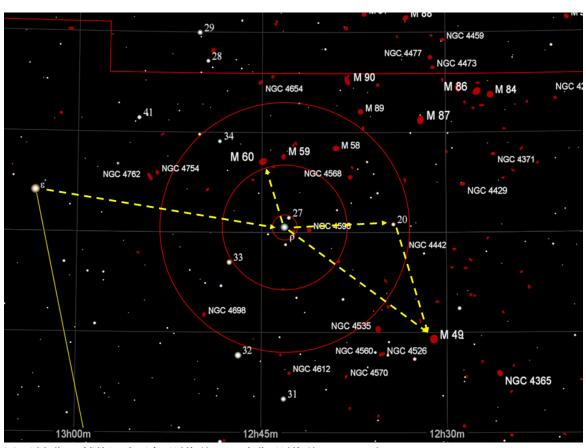


圖5. 以九卿一爲樞紐,向西南可以找到M49,向北可以找到M60、M59和M58。

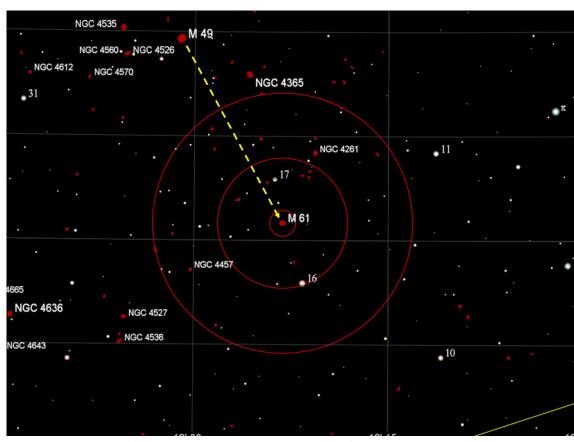


圖6. 從M49在向方位角200°移動4°,可以找到被室女座16和17夾在中間的M61。

等5.0等)和17(視星等6.5等)中間,所以可以利用 這兩顆參考星來確認是否找對了目標。

回到九卿一,向北1.4°可以找到M59和M60。 M60在東邊(左側)是兩者中比較亮的,視星等8.8 等,M59的視星等9.6等,與M61相當。

接下來,尋找在M60以西,散發著柔和光芒的 M58。由於它比M59還暗淡一些,所以需要良好的眼 光和很大的耐心。以M60與M59的連線延伸1.5°,如 果能看見一個模糊的光斑,那就是要尋找的目標。

如果你能看到M58,那就可以再往西北方向搜 尋M87。由於M60、M59、M58和M87幾乎在一條線 上,因此不至於和在M58西北方向的M89混淆。M87 是一個巨大的橢圓星系,視星等為8.6等,在室女座 星系團中僅次於M49。M89看起來幾乎是完美的圓 形,視星等9.8,但在有光害的環境中使用50毫米的 雙筒望遠鏡搜尋仍是一個嚴苛的挑戰。

M87和M49一樣,也被認為是「超級星系」, 是迄今為止發現的最大星系之一,質量可能是銀河 系的10倍。它的中心核心看起來像一顆被圓形薄霧 包圍的模糊恆星。在大望遠鏡拍攝的影像中,看到 從其核心噴出的發光噴流是由深埋在其中的超大質 量黑洞提供動力產生的。

在找到M87之後,可以將它置於視野的中心, 於是尚未看見的5個梅西耶天體都將在雙筒望遠鏡 的視野中出現,而且都在M87的北側。順著M60至 M87的連線延伸1.25°,就可以看見M84和M86。這 兩個星系之間的距離大約只有20角分。在雙筒望遠 鏡中,這兩個橢圓星系都是9等星,都顯示出一個圓 形或略橢圓形的圓盤。乍看之下兩個星系似乎一模 一樣,以15倍的放大倍率都可感覺到微小的核心, 仔細看就會覺得M84因為比較小,而顯得比較亮。

從M87向北延伸2°,再偏東一點就可以看見 M88。M88是個螺旋比較鬆散的棒旋星系,分類上 是SBc,使用雙筒望遠鏡觀賞可以感受到核心較為 明亮。在M88星系的南方邊緣有一顆10.5等的暗星 BD+15 2473,能否看見就看你的雙筒望遠鏡是否有 足夠的集光力了。

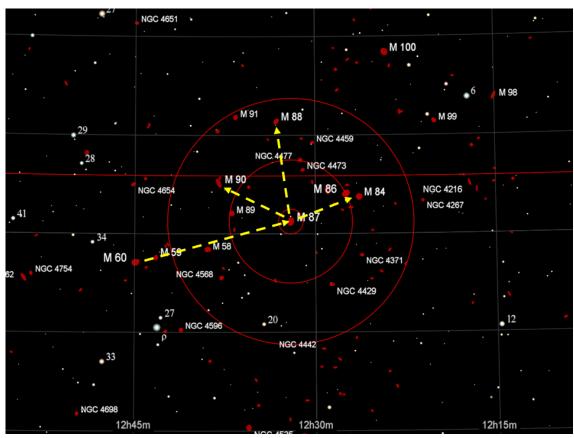


圖7. 以M87為中心,可以在視直徑2.5°圓周上半部找到M84、M86和M89。再往外推移可以到M88和M90, 並在M88的東側,靠近直徑5°圈之處看見M91。

從M88繼續偏東0.8°,就是 M91所在之處;也可以從M87直 接向北北東,方位角約30°,距離 M87 約2.4°之處找到M91。M91是 一個棒旋星系。用更大的雙筒望 遠鏡仔細檢查可能會發現中心的 核心實際上是橢圓形的,向東北-西南傾斜,排列方向與星系棒相 同。而從M87向方位角60°,也就 是東北偏北移動0.8°,就能看見 M90。完成對這個星系團的梅西 耶天體搜尋,盤點在16個梅西耶 天體中究竟看見了幾個。

【註】:后髮座中還有兩個星官: 郎將(后髮座31)和幸臣(位置不可 考)。

陶蕃麟:臺北市立天文科學教育 館展示組組長退休

附表:室女座星系團的梅西耶天體

序號	NGC	星座	分類	赤經	赤緯	視星等
49	4472	室女座	橢圓星系	12h29.8m	8°00'	8.4
58	4579	室女座	螺旋星系	12h37.7m	11°49'	9.7
59	4621	室女座	橢圓星系	12h42.0m	11°39'	9.6
60	4649	室女座	橢圓星系	12h43.7m	11°33'	8.8
61	4303	室女座	螺旋星系	12h21.9m	4°28'	9.7
84	4374	室女座	橢圓星系	12h25.1m	12°53'	9.1
85	4382	后髮座	橢圓星系	12h25.4m	18°11'	9.1
86	4406	室女座	橢圓星系	12h26.2m	12°57'	8.9
87	4486	室女座	橢圓星系	12h30.8m	12°24'	8.6
88	4501	后髮座	螺旋星系	12h32.0m	14°25'	9.6
89	4552	室女座	橢圓星系	12h35.7m	12°33'	9.8
90	4569	室女座	棒旋星系	12h36.8m	13°10'	9.5
91	4548	后髮座	棒旋星系	12h35.4m	14°30'	10.2
98	4192	后髮座	棒旋星系	12h13.8m	14°54'	10.1
99	4254	后髮座	螺旋星系	12h18.8m	14°25'	9.9
100	4321	后髮座	棒旋星系	12h22.9m	15°49'	9.3