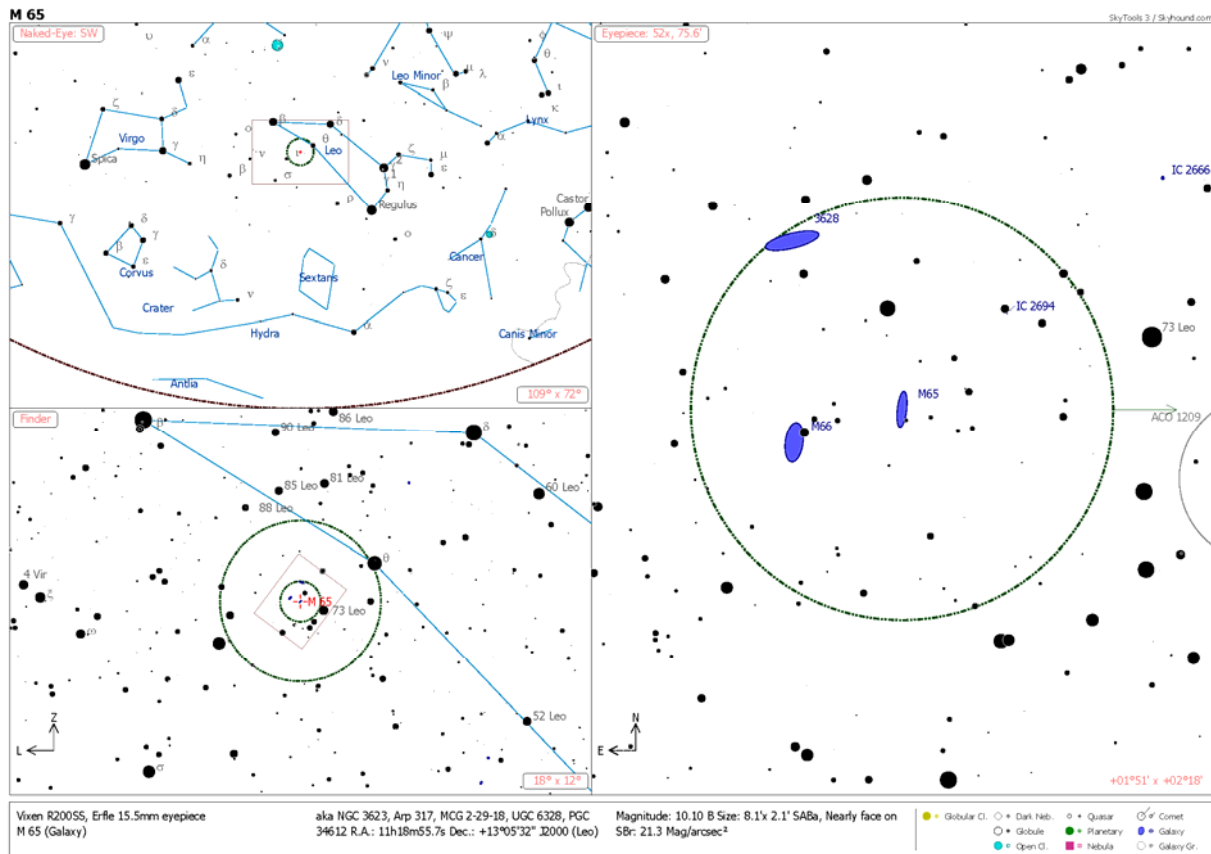


M 65

Questa galassia a spirale, accessibile a strumenti di modesta potenza, è molto simile alla Via Lattea. Il periodo favorevole per l'osservazione va da febbraio a maggio.



Ricerca:

M 65 si trova sulla linea immaginaria che unisce le stelle **θ Leo (Chort, mag. +3.35)** e **ι Leo (mag. +3.90)**. Sotto un buon cielo, un cercatore **8x50** mostra già la galassia: con un cercatore **6x30** è facilmente visibile la stella **73 Leo**, di mag. +5.30, dalla quale **M 65** è poco distante.

Osservazione:

Attraverso un **riflettore da 80 mm**, **M 65** è riconoscibile con la sua forma ovale molto allungata, ma nessun dettaglio si rende visibile.

È necessario un **riflettore da 200 mm**, per constatare la compattezza del suo brillante nucleo. Con buone condizioni d'osservazione il suo alone appare leggermente chiazziato, ma queste sottili sfumature risultano invisibili se il cielo non è terso e libero da inquinazione luminosa. Utilizzando un oculare a grande campo, che fornisca una quarantina d'ingrandimenti, centrando **M 65** risultano visibili nello stesso campo le galassie **M 66 (mag. +9.7)** e **NGC 3628 (mag. +10.0)**, stranamente "dimenticata" da Messier.

Come una piccola macchia sfocata sarà visibile, con un buon cielo, anche la piccola e lontana galassia **IC 2694** di **mag. +14.9**, angularmente molto vicina a una stella di magnitudo +10.2, la **TYC 00861-0846 1**.

Con strumenti dell'ordine dei **300 o 400 mm**, il "core" della galassia appare macchiato. Il bordo orientale della spirale (quello più prossimo alla vicina **M 66**) sembra meglio definito del bordo occidentale, e un'attenta osservazione ne rivela il motivo: una sottile banda di polvere oscura maschera la luce delle stelle, il che significa che questo lato della galassia è più vicino a noi. Questa banda può apparire discontinua se osservata con telescopi più potenti.

Curiosità:

Scoperta contemporaneamente a **M 66** il 1° marzo 1780 da **Charles Messier (1730-1817)**, questa galassia spirale si distingue per la sua tranquillità: come la sua vicina è sede d'esplosioni di super-novae abbastanza regolari, **M 65** al contrario contiene poche nebulose, e quasi nessuna regione di attiva formazione stellare; inoltre in essa è stata osservata solo una super-nova, la **SN 2013am (mag. +16.3)**.

Ciò fa ritenere che **M 65** ha subito ben poche interazioni gravitazionali con le sue vicine **M 66** e **NGC 3628**, nonostante siano distanti da essa solamente 190.000 anni-luce.

È pertanto parecchio strano il fatto che la vicina **M 66** mostri tutti gli effetti di un incontro ravvicinato con **M 65**: forse lo studio delle correnti stellari tra queste due galassie potrà risolvere il mistero.

M 65 viene catalogata del tipo **Sa**, il che vuol dire una spirale quasi perfetta; però, se si verificasse che in realtà è dotata di una barra centrale di stelle, forse percepibile in un'immagine ripresa dall'**Hubble Space Telescope**, allora sarebbe da catalogare nella classe delle galassie di tipo **Sb**, come la nostra **Via Lattea**.

