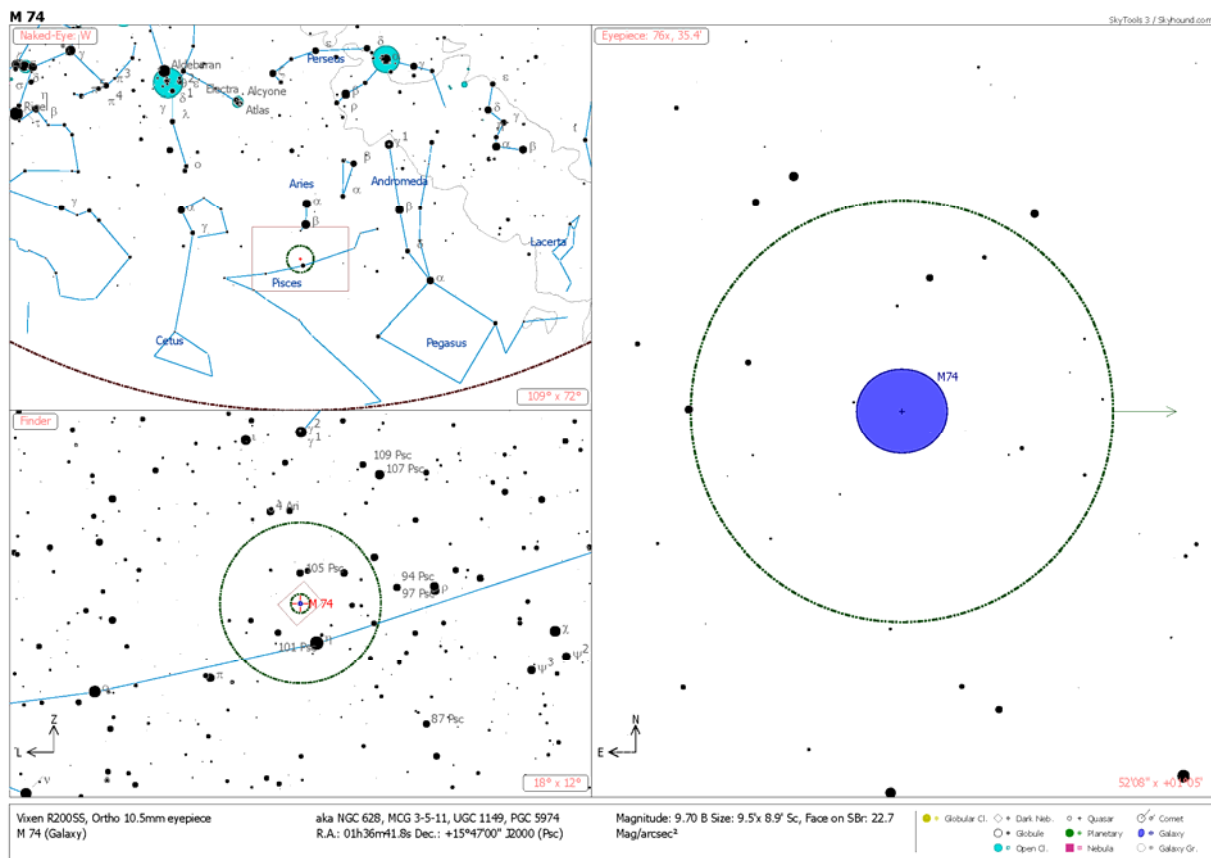


M 74

Questa è una di quelle rare galassie visibili d'inverno: con un nucleo brillante, accessibile anche con piccoli strumenti, diventa spettacolare se osservata con grossi telescopi. Il periodo favorevole per l'osservazione va da ottobre a gennaio.



Ricerca:

La costellazione dei Pesci è molto estesa, ma povera di stelle brillanti, per questo motivo, per trovare **M 74** è più conveniente prendere, come punto di riferimento, la piccola costellazione dell'**Ariete**; le sue due stelle principali, **α Ari (Hamal, mag. +2.00)** e **β Ari (Sharatan, mag. +2.65)** visibili ad occhio nudo, ne indicano la direzione.

È sufficiente prolungare di due volte la distanza tra le due stelle in direzione della costellazione dei Pesci, per arrivare a una stella più debole, la **η Psc di mag. +3.62**.

M 74 si trova a 1°20' ad Est di questa stella.

Osservazione:

Osservata con un rifrattore da 80 mm. di diametro, **M 74** sembra un ammasso globulare lontano non risolto in stelle: infatti con piccoli strumenti si può vedere solo il nucleo, molto brillante.

È necessario un riflettore da 114 mm., utilizzato sotto un cielo trasparente e senza inquinamento luminoso per discernere il contorno della galassia: con un ingrandimento intorno a 100x, un alone circolare, debolmente luminoso, contorna il nucleo: questo alone è formato dai bracci spirale della galassia.

La sua superficie appare debolmente increspata, osservando con riflettori da 200 a 250 mm. di diametro e un piccolo gruppo di stelle in primo piano è visibile intorno alla galassia.

Un'apertura di almeno 300 mm. è necessaria per rilevare visualmente i bracci spirale, e con un riflettore da 400 a 500 mm. alcune zone di diversa luminosità risultano visibili in essi, e l'alone luminoso perde il suo contorno regolare.

Curiosità:

Quando Pierre Méchain (1744-1804) scopre questa galassia nel settembre del 1780, la descrive come una nebulosa non contenente alcuna stella.

Nel 1874 John Herschel (1792-1871) osservando M 74 ne rimarca il centro rotondo e considera quest'oggetto un ammasso globulare, in compenso, nel 1848 William Parsons (lord Rosse, 1800-1867) con il suo riflettore da 180 cm. ne rivela i bracci spirale.

Nel 1960 M 74 era considerata come un esempio perfetto di galassia spirale tipo Sc, con un grosso rigonfiamento centrale e delle spire poco aperte; i suoi 90.000 anni-luce di diametro la facevano catalogare come un clone della Via Lattea, in seguito, quando una barra centrale è stata identificata nella nostra Galassia, questo similitudine ha perso di valore. Tuttavia, nel 2011 uno studio basato su osservazioni effettuate tramite l'Hubble Space Telescope e di altri strumenti terrestri, hanno stabilito che il nucleo ovalizzato di M 74 tradisce la presenza di due barre perpendicolari tra loro.

Due super-novae sono state osservate in M 74, nel 2002 e nel 2003. La prima di queste è stata considerata come l'esplosione di una iper-nova, responsabile di emissioni gamma.

(Testo tradotto e adattato dalla rivista "Ciel et Espace")

