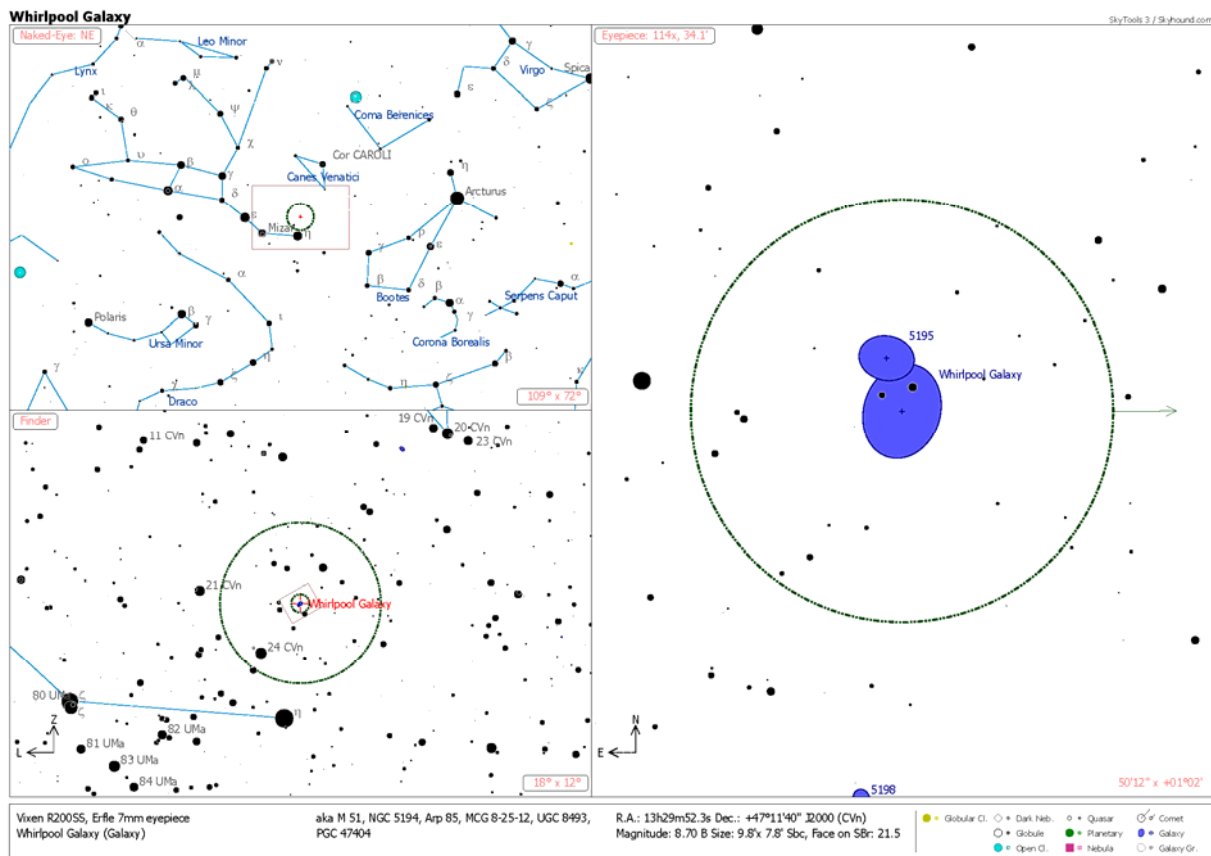


# M 51 – “Whirlpool Galaxy”

Una delle più spettacolari galassie a noi vicine, osservabile facilmente anche con piccoli strumenti.  
Il periodo favorevole per l'osservazione va da novembre ad agosto.



## Ricerca:

La vicinanza dell'Orsa Maggiore facilita la localizzazione di **M 51**: questa galassia, in effetti, si trova a solo  $3^{\circ} 37'$  al di sotto di  $\eta$  **UMa** (**Alkaid**, **mag. +1.86**).

Si può pure considerare **M 51** come uno degli spigoli di un triangolo isoscele, con **Alkaid** allo spigolo opposto e la stella **24 CVn** (**mag. +4.70**) al vertice, infatti la distanza apparente tra **Alkaid** e **24 CVn** è di circa  $2^{\circ}$ , simile alla distanza tra **24 CVn** e **M 51**.

In alternativa, con un **telescopio dotato di montatura equatoriale**, si può centrare  $\zeta$  **UMa** (**Mizar**, **mag. +2.06**) e muovendo lo strumento solo in declinazione, dirigerlo verso Sud per circa  $7.8^{\circ}$ : **M51** apparirà, in un **cercatore 8x50**, come una debole macchia biancastra.

## Osservazione:

Sotto un cielo limpido e libero da inquinamento luminoso, la galassia **M 51** può essere osservata anche con un **binocolo 10x50**, mostrandosi come una minuscola macchia pallida con una forma che ricorda una goccia di pioggia, dovuta alla percezione di **NGC 5195**, la piccola galassia nana alla quale **M 51** è collegata.

Con un **114 mm.** a **100x**, sono visibili i nuclei brillanti delle due galassie, oltre al chiarore dell'estensione di **M 51**.

Con un **riflettore da 200 mm.** si può vedere il “ponte di stelle” che collega le due galassie, ma per distinguere senza incertezza i bracci spirale è necessaria un'apertura di almeno **250 mm.**

## Curiosità:

Scoperta da Charles Messier (1730-1817) nel 1773, la galassia M 51 è stata resa celebre nel 1845 da William Parsons (lord Rosse, 1800-1867) che osservandola con il suo gigantesco telescopio (il “leviatano” con specchio metallico da 180 cm.) ne disegnò i suoi magnifici bracci spirale: fu lui a battezzarla “Whirlpool Galaxy”.

In realtà quest'oggetto è composto da due galassie tra loro molto vicine: M 51 (alias NGC 5194) e NGC 5195, una galassia nana irregolare osservata per la prima volta da Pierre Méchain nel 1781.

Queste due galassie, nel loro spostamento, si sono quasi sfiorate, e l'aspetto particolarmente pronunciato dei bracci spirale di M 51 è il risultato dello “stiramento” gravitazionale subito in quest'incontro.

Intorno al 2000, degli studi sulle popolazioni stellari di M 51 hanno confermato che in realtà questa galassia aveva già la forma a spirale prima dell'incontro con NGC 5195: semplicemente, questa interazione gravitazionale ha compresso alcune regioni di M 51 “riattivando” la formazione di nuove stelle.

Due super-novae sono state trovate in questa galassia, una nel 1994 e l'altra nel 2005: una frequenza che invita ad osservarla con regolarità.

(Testo tradotto e adattato dalla rivista “Ciel et Espace”)

