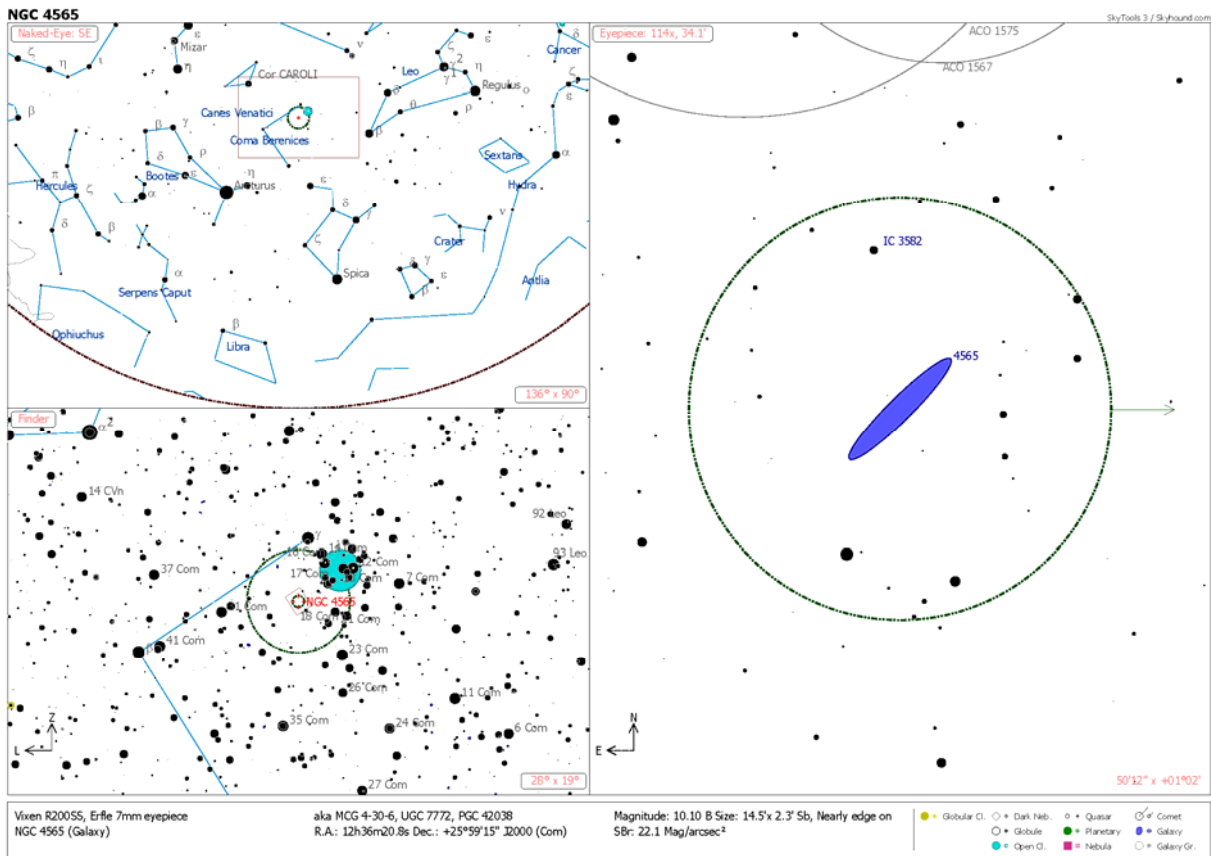


NGC 4565

La Via Lattea vista dall'esterno: è la visione che offre al telescopio questa "gemella" della nostra Galassia.
Il periodo favorevole per l'osservazione va da dicembre a luglio.



Ricerca:

La costellazione della **Chioma di Berenice** ha la forma di un triangolo rettangolo formato dalle stelle **α Com (Diadem, mag. +4.32)**, **β Com (mag. +4.26)** e **γ Com (mag. +4.35)**.

Identificata la costellazione, partendo da **γ Com** e dirigendosi verso Sud s'incontrano numerose stelle di magnitudo tra +4 e +5, tra cui la **17 Com (mag. +5.29)** che è a 2° 23' a Sud di **γ Com**. Identificata questa stella, **NGC 4565** si trova a 1° 39' verso Est.

Questa ricerca può essere fatta sia col binocolo sia con il cercatore del telescopio, sebbene la galassia non risulti facilmente visibile attraverso questi strumenti.

Osservazione:

NGC 4565 può essere riconosciuta con un **binocolo 15x70**, che mostra la sua forma allungata.

Un rifrattore da 80 mm. utilizzato a bassi ingrandimenti, rende la visione più confortevole, ma e con **un riflettore da 150 mm.** che s'inizia a percepire qualche dettaglio: in particolare la banda oscura che identifica l'equatore di **NGC 4565** diventa visibile se il cielo è limpido e senza inquinazione luminosa.

Uno strumento da 200 mm. mostra il nucleo sporgente della galassia senza difficoltà, e la banda oscura equatoriale si rende meglio visibile anche senza utilizzare la tecnica della "visione distolta".

Un telescopio con un diametro superiore a 300 mm. dona un'immagine stupefacente della galassia: **NGC 4565** mostra un'estensione superiore al campo dell'oculare, con un nucleo brillante tagliato in due parti da una linea oscura.

Curiosità:

Scoperta da **William Herschel (1738-1822)** nel 1785, **NGC 4565** è una galassia a spirale tipo **Sb** vista esattamente di profilo.

Viene spesso citata come un'illustrazione dell'aspetto che avrebbe la **Via Lattea** vista dall'esterno sotto una simile angolazione. Ma le somiglianze non terminano qui. Nel 1999, degli studi effettuati tramite l'**Hubble Space Telescope** hanno evidenziato che il sistema di ammassi globulari che circondano questa galassia è molto simile a quello della **Via Lattea**, con un totale di 204 ammassi, contro i 180 della nostra Galassia.

Nel 2002, le osservazioni fatte con il satellite **Chandra** hanno permesso d'identificare due sorgenti di raggi X all'interno di **NGC 4565**: uno corrisponde all'emissione della materia che cade nel buco nero centrale della galassia la quale, avendo un nucleo attivo è classificata come **Seyfert 2**. L'altra sorgente, leggermente decentrata, corrisponde ad un ammasso globulare come non è stato osservato in nessun'altra galassia.

