

Ficha técnica fotografía digital

Autor: Ramón Delgado

www.ramon-astronomia.es - radelfer@hotmail.com

Dificultad: Media

Objeto: NGC 4258

Otros nombres: M106

Tipo: Galaxia

Clase: SBbc

Constelación: Canes Venatici

AR: 12 19.0

Dec: +47 18

Magnitud: 8

Distancia (a.l.): 24 millones

Diámetro mayor: 17.4 m

Diámetro menor: 6.6 m

Otros: NGC4217

Descripción del objeto:

M106 (NGC 4258), es una galaxia espiral en la constelación de Canes Venatici. Fue descubierta por Pierre Méchain en 1781. M106 es una galaxia espiral gigante con un diámetro comparable al de M 31 y se encuentra a una distancia de 24 millones de años-luz de la Tierra. También es una galaxia tipo Seyfert, ya que debido a la emisión de rayos X detectada, se sospecha que parte de la galaxia está cayendo en un agujero negro supermasivo central. Estudios muestran un par de brazos espirales extra no alineados con los brazos espirales visibles, que parecen estar hechos de material calentado por ondas de choque y expulsados del núcleo galáctico.

Fecha: 02/05/2008 (TU) **Lugar:** Hueva - 40.450 N - 2.950 W **SQM (1):** S/D **Bar(x):** 1

Técnica: Foco primario **Cámara:** Canon 350D sinmod **Objetivo:** Vixen R150S **Filtro:** N/A

Nº tomas: 8 **t toma (s):** 60 **t total (min):** 8 **Nº f:** 5 **ISO:** 800 **Factor recorte procesado:** 1.13

Fotografía con trípode / Piggyback / Foco primario **Focal (mm):** 750 **Focal eq (mm)*:** 1359

Róptica (s arc/pix) (2): 1.78 **Aumentos:** 23.7 **FOV H (°):** 1.71 **FOV V (°):** 1.13

Datos reales por recorte procesado: **Aumentos reales:** 26.7 **FOV H real(°):** 1.51 **FOV V real(°):** 1.00

Fotografía en Afocal

Telescopio: N/A

Focal telescopio (mm):

Focal ocular (mm):

Focal objetivo (mm):

Focal equiv objetivo (mm):

Focal eq(mm)(3):

Róptica(s arc/pix):

Aumentos:

FOV H (°):

FOV V (°):

Datos reales por recorte procesado:

Aumentos reales:

FOV H real(°):

FOV V real(°):

Procesado:

DeepSkyStacker 3.3.2 (generación de la imagen TIF):

- Transformación de la Matriz de Bayer de los ficheros RAW mediante Interpolación Bilineal
- Apilado y suma de tomas de luz mediante el método Recortado Kappa-Sigma con Kappa=2 y 5 iteraciones
- Apilado de dark, flat y offset mediante Media
- Detección automática y eliminación de hot pixeles
- Umbral de detección de estrellas al 10%
- Alineado en modo automático

PixInsight LE (procesado de la imagen TIF generada con DSS):

- Ajuste del histograma (recorte, normalización y ajuste de los tonos medios)
- Extracción del modelo de fondo mediante ABE
- Eliminación del ruido en el canal verde mediante SCNR
- Ajustes de color, luminancia y saturación mediante curvas
- Tratamiento de estrellas mediante máscaras y reajuste del color
- Tratamiento separado de nebulosas
- Reducción del ruido de medianas y grandes estructuras mediante SGBNR

GIMP 2.8:

- Recorte y retocado final de los niveles en el canal RGB

Comentarios:

Reg: 262 - 2

(1) SQM: Calidad del cielo medida en unidades mag/arcs2 con el equipo SQM-L de unihedron (S/D significa sin datos)

(2) Róptica es la resolución en segundos de arco por pixel obtenida exclusivamente con el sistema óptico (telescopio + barlow/reductor + ocular + objetivo), sin contar con el recorte digital de la imagen durante su procesado

(3) Focal eq (mm) es la focal que se requeriría para obtener los aumentos y el campo de la foto con una cámara reflex de 35 mm