

# OBSERVACIONAL - HIDRA

por

Francisco M. Escrihuela

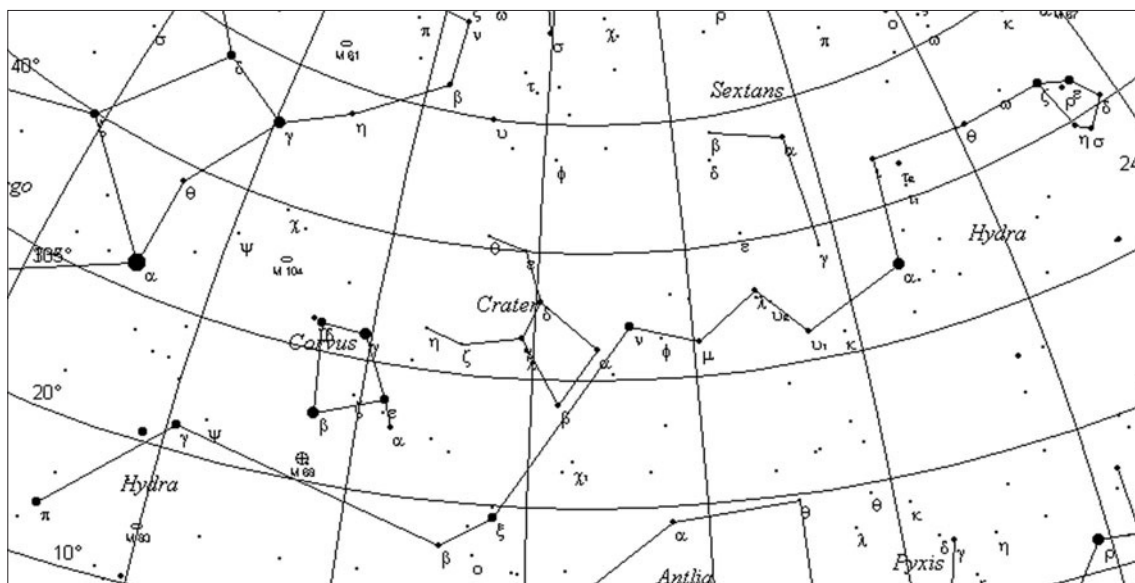
*Cuenta una leyenda clásica que Apolo quiso hacer una libación<sup>1</sup> a Júpiter, y tomando una copa, ordenó a un cuervo que se la llenara. El cuervo, en su cometido de ir a buscar el vino, se distrajo al encontrar una higuera por el camino y posarse en una de sus ramas en espera de que los higos madurasen. Al perder la paciencia Apolo, condenó al cuervo a picotear eternamente el cuerpo de la Hidra marina<sup>2</sup> y trocó su plumaje hasta entonces blanco en otro negro.*

## INTRODUCCIÓN

Dadas las características de la época que, con este número de la revista, iniciamos, a caballo entre el invierno y la primavera, y continuando con la tarea de informar al observador iniciado para que tenga una base a la que agarrarse a la hora de apuntar con su telescopio, me ha parecido que merecía la pena dedicar unas páginas a, quizás, la única constelación

vecinas del Cuervo (Corvus) y la Copa (Cráter) que, aunque no deberían tener demasiada relación en cuanto a la disparidad de sus dimensiones, sí se encuentran relacionadas mitológicamente.

Esta constelación se extiende como una tira estrecha ondulante, como la mítica serpiente a la cual simboliza. Sólo en la parte donde se localiza la



que se deja ver durante gran parte del año, desde el invierno (la cabeza) hasta el verano (la cola). Hidra es la constelación más extensa de todo el cielo, con unos 1.300 grados cuadrados de superficie y unos 100 grados de distancia angular, abarcando cerca de un tercio de la esfera celeste. Por este motivo, aunque se encuentre en una zona relativamente pobre, la estudiaremos junto con las constelaciones

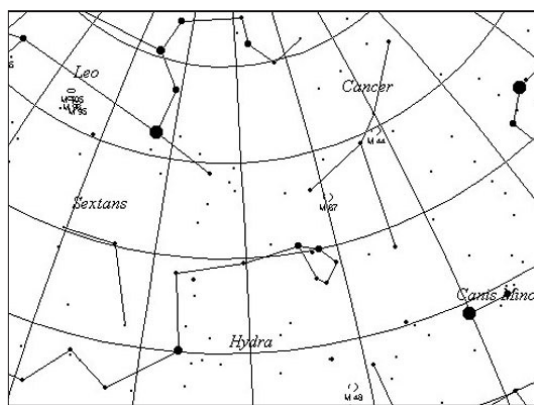
cabeza parecen ensancharse un poco sus dimensiones. Esta circunstancia dio pie a Joseph Jérôme Lalande<sup>3</sup> a descubrir este rincón del cielo para exaltar a su animal preferido, el gato. Su constelación felina apareció publicada en 1799 en la carta XIX, del atlas celeste que publicó Bode. No obstante, dado que contenía un número muy limitado de estrellitas insignificantes, resultando un

tanto superflua, al mismo tiempo que el animalito era considerado de influencias astrológicas nefastas, fue expulsado del cielo. Así pues, las estrellitas que delimitaban a esta pequeña constelación volvieron a formar parte de la Hidra y de su constelación adyacente Antlia (o Máquina Neumática).

Hidra se extiende al Sur de Cáncer, Leo, el Sextante, Virgo y Libra. Por debajo de ella podemos encontrar la Brújula (Pyxis), la Máquina Neumática (Antlia) y el Centauro, visibles sólo en parte desde nuestras latitudes, aunque con algunos objetos en los que nos detendremos porque puede que valgan la pena.

### TOMA DE CONTACTO

Para empezar, deberemos situarnos convenientemente. Si disponéis de un planisferio celeste, y localizáis Leo, debéis fijaros en dos de sus estrellas más brillantes, concretamente las delanteras situadas al Oeste del conjunto: La  $\gamma$  (Gamma) y la  $\alpha$  (Alfa-Régulo). Prolongando la línea imaginaria que pasa por éstas en dirección Sur, a una distancia angular de aproximadamente tres veces la que separa a éstas, encontraréis la Alfa de la Hydra, la única estrella realmente brillante de toda la conste-

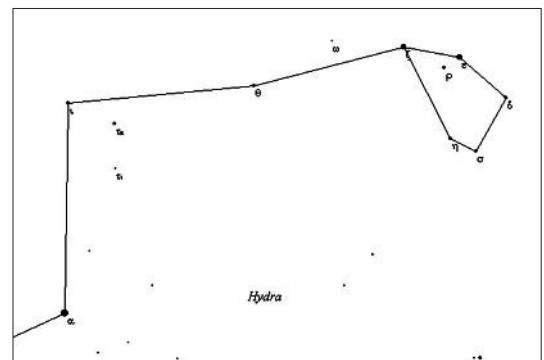


lación. No hace falta decir que deberéis ir al mismo tiempo explorando el cielo y localizando los objetos que se vayan mencionando, primero a simple vista y luego con los prismáticos, como primera toma de contacto con esta constelación. Si consideramos al conjunto formado por la Alfa de Leo (Régulo), la

Alfa de Hydra y la Alfa del Can Menor (Proción), veréis que configuran un gran triángulo rectángulo, siendo la de Hydra la menos brillante y concretamente la que sirve de unión de los dos catetos. Los árabes la bautizaron con el nombre de “**Alfard**” que significa “La solitaria”. Sin embargo, por la posición que ocupa en el conjunto de la Serpiente, Tycho Brahe le asignó el nombre de “El Corazón del Dragón”.

Alfard es una estrella anaranjada perceptible a simple vista. Por ello, y siguiendo con los nombres que se le han llegado a atribuir, en algunos países la conocen como el “Pájaro Rojo”. Es una estrella de la clase espectral K, de baja temperatura superficial (algo más de 3.500° C) situada a unos 130 años-luz de nosotros.

Partiendo de Alfard, podéis desplazaros primero hacia el Norte y luego hacia el Noroeste siguiendo el trazado que marcan las estrellas  $\iota$  (Iota) de la 3,9 magnitud y  $\theta$  (Theta) de la 3,9 también, hasta llegar a  $\zeta$  (Zeta) de la 3,3 donde se puede considerar que empieza la cabeza de la Hydra. Seguiremos por la  $\epsilon$  (Épsilon) de la 3,5, la  $\delta$  (Delta) de la 4,2, la  $\sigma$  (Sigma) de la 4,4, la  $\eta$  (Eta) de la 4,3, la  $\rho$  (Rho) de la 4,4 y finalizaremos el recorrido volviendo a la  $\zeta$



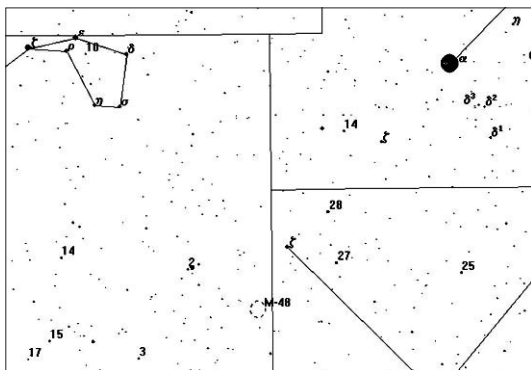
(Zeta). Obtendréis así un hexágono totalmente desfigurado o un pentágono más “apañadito” si prescindís de la  $\rho$  (Rho).

En sentido contrario, también partiendo de Alfard, viajaremos visualmente por la  $\nu^1$  (Ypsilon 1),  $\lambda$  (Lambda),  $\mu$  (Mu) y  $\nu$  (Nu) por un trayecto zig-

zagueante desde donde ya distinguiremos la figura curvada de la Copa (Cráter) con cuatro estrellas principales de la cuarta magnitud, y más al Este, el rombo del cuervo (Corvus). Ahora bajaremos en dirección SE hasta la  $\zeta$  (Xi) de la 3,5 magnitud pasando por la  $\chi^1$  (Chi 1), y seguiremos por la  $\beta$  (Beta) de la 4,3, para luego remontar, también hacia el Este hasta la brillante  $\gamma$  (Gamma) de la 3<sup>a</sup> magnitud. A continuación nos desviaremos en dirección SSE, hasta la  $\pi$  (Pi) de la 3,3 y llegaremos hasta la 58 de la 4,4 magnitud donde concluirá nuestro recorrido exploratorio, si la época en la que lo realizamos, el horizonte, el tiempo, la Luna y los ánimos no lo impiden.

### EXPLORACIÓN DE LOS ALREDEDORES

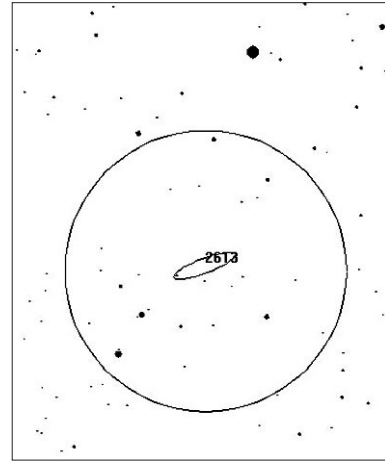
**M 48.-** Catalogada como NGC 2548 en la posición 8h 14m -5° 48', no figura en algunos prestigiosos catálogos, considerándola como inexistente, posiblemente por la dispersidad de sus componentes. La referenciamos por encontrarse dentro de los límites



tes de la Hydra aunque casi parezca más apropiada su pertenencia a Monoceros. La podemos localizar como el supuesto vértice inferior de un triángulo casi equilátero formado por ésta, Proción (la  $\alpha$  del Can Menor) y la cabeza de la Hidra. Da la impresión que la Hydra la está mirando fijamente. Para su observación resulta casi más conveniente hacer uso de unos prismáticos o un ocular de muy amplio campo (pocos aumentos). Lo que deberemos apreciar es un cúmulo bastante disperso de estrellas de similares magnitudes organizadas en graciosos bucles o arcos de círculo, incluso formando su núcleo una especie de S muy abierta. Todo en él es

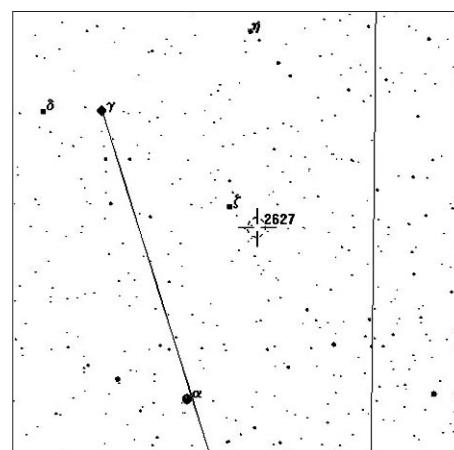
disperso y curvo. Abundan las gigantes rojas, amarillas y blancas aunque ninguna azul encontraremos, por lo que es de suponer que se trata de un cúmulo no muy viejo, de unos 300 millones de años.

**NGC 2613.-** Aunque dentro de los límites de Pyxis (La Brújula), si la latitud lo permite, podemos intentar localizar en la posición 8h 33m -22° 58' la galaxia NGC 2613. Se trata de una espiral grande pero difusa, de la 11<sup>a</sup>



magnitud visual. La podemos localizar junto con un grupito de estrellas de la novena magnitud tal como podemos observar en la figura adjunta (ya invertida, tal como podemos verla a través de nuestro ocular) correspondiente a una zona circular de 0,5 grados de diámetro.

**NGC 2627.-** Más al Sur, cerca y al Oeste de Pyxis (en la posición marcada con una cruz), si nos atrevemos y nada nos lo impide, en la posición 8h 37m -29° 57' se encuentra, y no digo encontraremos pues ello depende ya de muchos factores, NGC 2627, un cúmulo de la 8<sup>a</sup> magnitud conjunta formado por

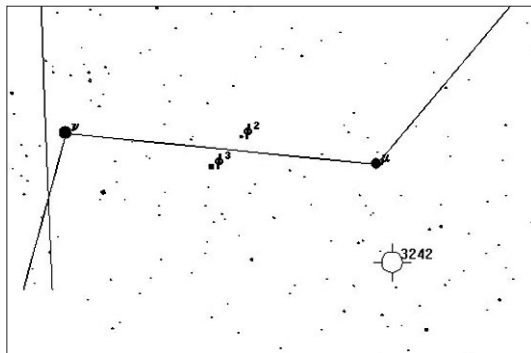


más de 40 estrellas de la 11 a la 13 magnitud, muy concentradas, aunque sólo se nos antoje una pequeña

mancha hormigueante poco más de medio grado al SW de la  $\zeta$  (Zeta) de Pyxis.

Si ahora nos trasladamos a las proximidades de Alfard, concretamente unos 2° al WSW de ésta, podremos localizar la estrella 27. Se trata de una doble fácil de desdoblar hasta con prismáticos. Sus componentes son de la quinta y la séptima magnitud, a 2' 48" una de otra. Lo curioso del conjunto no es lo que acabamos de mencionar, sino el hecho de que la secundaria está acompañada de otra estrella de la novena magnitud a tan sólo 10" de distancia, en ángulo de posición de 197° (al S.)

**NGC 3242.-** Trasladándonos hasta la brillante  $\mu$  (Mu), y casi 2° al S. de ésta, en la posición 10h 25m -18° 38', podemos localizar la nebulosa plane-

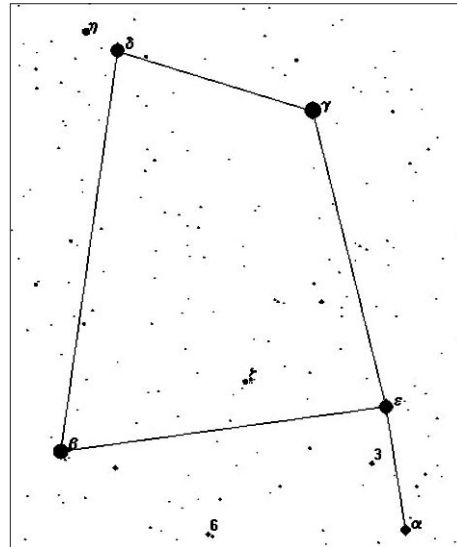


taria NGC 3242, de tan pequeño tamaño aparente (menos de 1') que casi puede confundirse con una estrella. Es un objeto muy débil para cuya localización deberemos ir intercambiando los oculares a mayores aumentos hasta que consigamos ver un disquito azulado, borroso y algo aplastado. Se trata probablemente del halo de una estrella supercálida, que dista de nosotros unos 1.800 años-luz, presentando una estructura anular semejante a la M 57 de Lira. En su centro brilla muy débil una estrella de la 11,4 magnitud.

**CRATER**

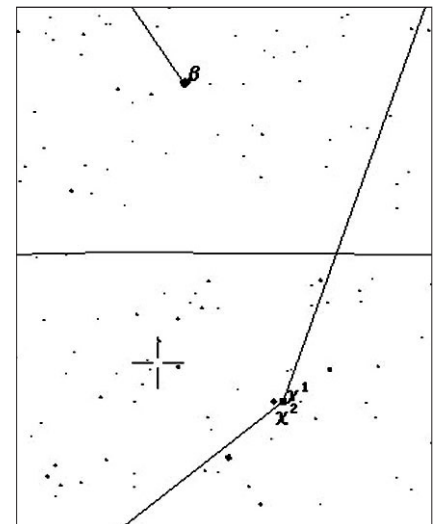
La figura de la Copa se nos presenta como un grupo de estrellas curvado, de la cuales la más brillante es la  $\delta$  (Delta), ocupando una posición central, de la 3,8 magnitud y anaranjada. Aparte de que esta figura se encuentra en posición casi horizontal, pocas curiosidades más podremos encontrar en sus inmediaciones.

**CORVUS**



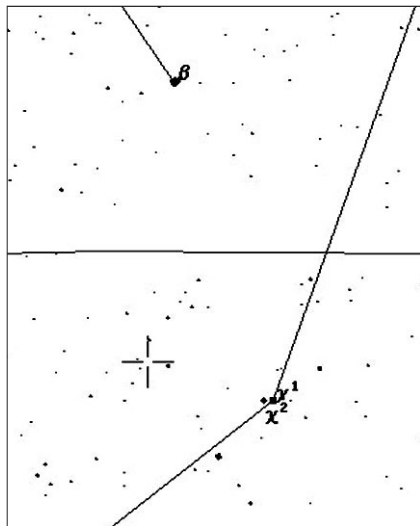
Si embargo, el Cuervo nos resultará fácil de reconocer por el trapecio, casi romboide, de sus cuatro estrellas principales.

Estas son la  $\delta$  (Delta) de la 3,1 magnitud, la  $\gamma$  (Gamma) de la 2,7, la  $\beta$  (Beta) de la 2,8 y la  $\epsilon$  (Épsilon) de la 3,2. Un hecho curioso resulta ser el que la  $\alpha$  (Alfa), de la 4,2 y situada más al Sur fuera clasificada por Bayer en primer lugar. Quizás haya descendido de brillo a lo largo de los años y haya quedado superada por sus compañeras. La  $\delta$  (Delta) puede parecernos la más brillante, aunque esto se debe a que posee una compañera, la  $\eta$  (Eta), de la 4,4, que convierte al conjunto en una doble a simple vista. En realidad no se trata de una doble real ya que, curiosamente, la más débil, la  $\eta$  (Eta), está más cerca de nosotros que su aparente vecina. En fin, para que veáis lo que son las cosas. Y es que ésto no acaba aquí. Para liar más las cosas, resulta que la  $\delta$  (Delta), a su vez, y prescindiendo de su compañera anteriormente mencionada, es doble. Posee, esta vez sí,



En realidad no se trata de una doble real ya que, curiosamente, la más débil, la  $\eta$  (Eta), está más cerca de nosotros que su aparente vecina. En fin, para que veáis lo que son las cosas. Y es que ésto no acaba aquí. Para liar más las cosas, resulta que la  $\delta$  (Delta), a su vez, y prescindiendo de su compañera anteriormente mencionada, es doble. Posee, esta vez sí,

una compañera, de la novena magnitud, separada y localizada a 24" al SW, con ángulo de posición 212°. El desequilibrio de magnitudes es tan grande que posiblemente una deslumbre a la otra. Pero ahí queda eso.



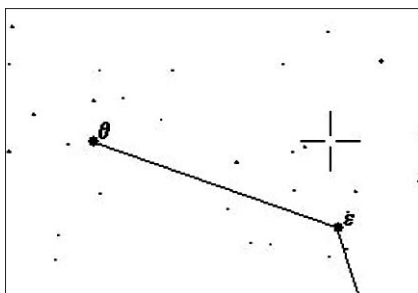
**NGC 3585.-**

Entre la  $\beta$  (Beta) de Cráter y la pareja formada por  $\chi^1$  y  $\chi^2$  podemos localizar en la posición que indica la cruz de la figura 11, a NGC

3585 (11h 13m -26° 45'), una galaxia de la 11ª magnitud, algo elongada y más bien pequeña (2' x 1'), en la posición 11h 13m -26° 45'.

**NGC 3672.-** Al Norte de la Copa, en las proximidades de sus estrellas  $\epsilon$  y  $\theta$ , donde indica la cruz de la figura

adjunta, podemos encontrar NGC 3672 (11h 25m -9° 48'), otra galaxia, tam-



bién de la 11ª magnitud, más extensa (3') que la anterior pero muy difusa situada entre estrellas de la novena y la décima. Estas referencias no son más que para que os entretengáis localizando los objetos más relevantes de la zona, aunque siempre débiles, claro está.

**NGC 4038 y 4027.-** En las inmediaciones del Cuervo en la zona indicada por la cruz en la figura adjunta, podemos localizar dos pequeñas galaxias, o más bien tres. Partiendo de la  $\gamma$  (Gamma) del Cuervo

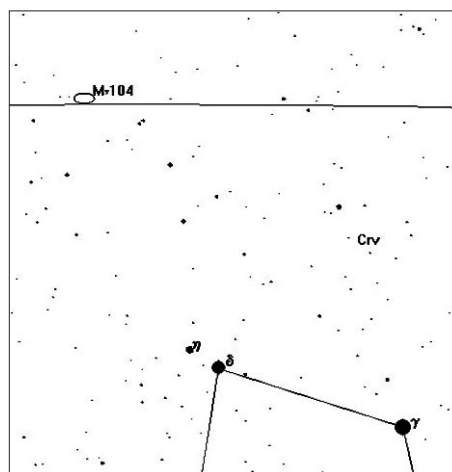
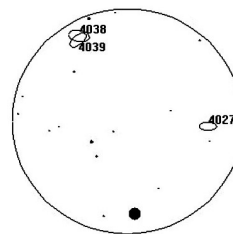
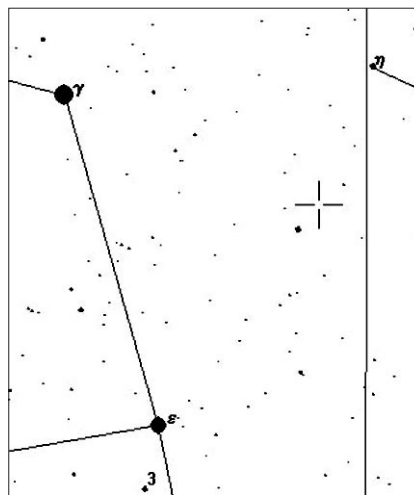
(la más brillante), nos desplazaremos 14m al W y 1° 15' al S. De esta forma daremos con NGC 4038 (12h 01m -18° 51'), una galaxia de la

décima magnitud, casi circular, de unos 2'5 de diámetro, bastante difusa. Antes decíamos que más bien tres, puesto que hay que tener en cuenta que superpuesta prácticamente, claro, se encuentra NGC 4039 (12h 01m -18° 53'), otra galaxia de

la 11ª magnitud. Si nos movemos visualmente 8' al N, veremos que brilla una estrella de 7,5 magnitud. Partiendo de ésta, 30' al SW localizaremos otra galaxia débil, NGC 4027 (11h 59m -19° 16'), parecida a la anterior pero más difícil de ver. (Observar figura adjunta con un área circular de 1° de diámetro).

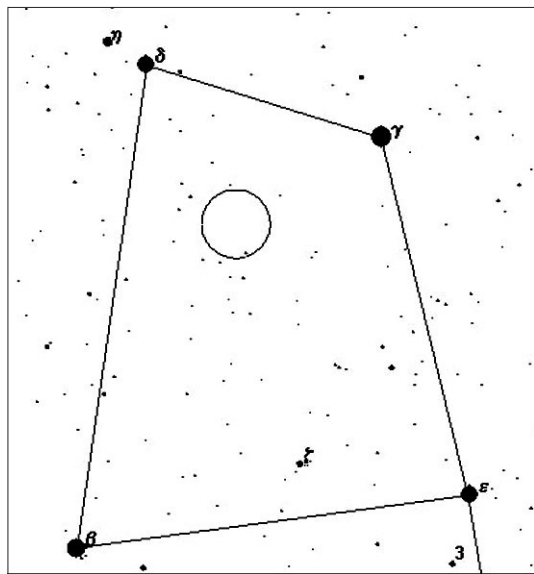
**M104 (Galaxia Sombrero).-** Aunque fuera de los límites de las constelaciones que por hoy nos hemos propuesto estudiar, mencionaremos, ya que nos estamos moviendo por las latitudes del Cuervo, a

M 104, (NGC 4594) (12h 39m -11° 37'), popu-

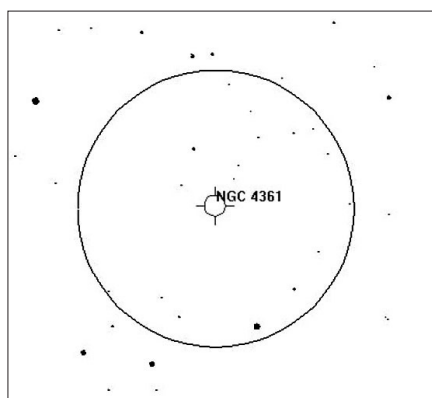


larmente conocida como la “Galaxia Sombrero”. Descubierta por Méchain en 1781, es relativamente grande (6' x 2'5), y aunque pueda parecerlo, no es en absoluto elíptica. Se trata de una mole inmensa con un enorme núcleo y unas débiles alas. Lo más extraordinario es su cinturón oscuro que la cruza longitudinalmente, un poco al N. del ecuador y que la hace inconfundible. Con 20 cm. de abertura es posible vislumbrarlo e incluso verlo a la perfección si la noche es buena.

**NGC 436.-** Para variar un poco, nos iremos ahora



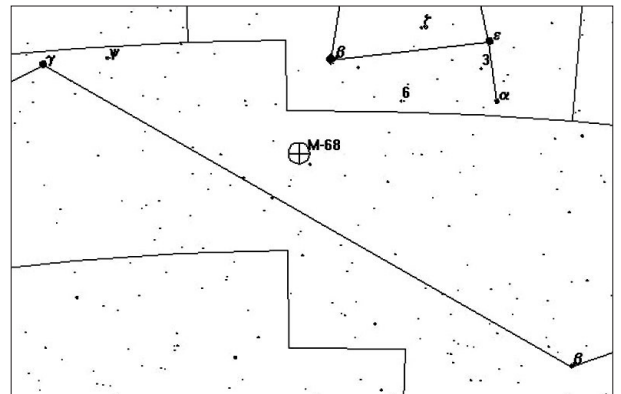
al interior del Cuervo, en busca de una nebulosa planetaria. Se trata de NGC 4361, en la posición 12h 24m -18° 48'. Se encuentra en el centro del área



circular de 1° de diámetro como podéis observar en las figuras adjuntas. Esta nebulosa es relativamente

extensa, con un diámetro de 81". Semeja un disco borroso en cuyo centro brilla una débil estrella de la 12,8 magnitud, posiblemente inasequible a los instrumentos de aficionado. No obstante, hay que atreverse, por si acaso. Se encuentra el conjunto a casi 4.000 años-luz de distancia de nosotros.

**M 68.-** Ya para terminar, y siempre con la intención de que el paseo haya sido de lo más gratificante, lo haremos con uno de los objetos Messier que se encuentra a mitad de camino entre la  $\gamma$  (Gamma) y la  $\beta$  (Beta) de nuestra Hydra. Debajo de la  $\beta$  (Beta)



del Cuervo, como podemos apreciar en la imagen, localizaremos M 68 ó NGC 4590 (12h 39m -26° 44'), un pequeño cúmulo globular de la octava magnitud. No es un cúmulo brillante pero sí bien definido, relativamente extenso (con un diámetro de 8 a 9' para instrumentos de 20 cm.) y de observación grata. No es posible resolverlo en estrellas excepto en la zona más externa. No nos ofrece un disco perfecto. En él abundan las estrellas blancas y amarillas pero escasean las rojas. Se encuentra a unos 35.000 años-luz de nosotros.

Con todo ésto, esperamos que, en una o en varias sesiones, dado que posibilidades para ello tenéis por la extensión de esta constelación, lleguéis a poder recorrerla en su totalidad y continuéis ansiosos por descubrir nuevos objetivos, tal como iremos detallando en posteriores números. Hasta pronto.

<sup>1</sup> Antigua ceremonia religiosa consistente en probar el vino de un vaso o copa y derramarlo luego.

<sup>2</sup> Mítica serpiente de agua que simboliza.

<sup>3</sup> Astrónomo francés nacido en Bourg-en-Bresse (1732-1807). Fue director del observatorio de París y participó desde Berlín en la medición de la paralaje lunar en 1751 junto con Lacaille. En 1801 publicó su catálogo estelar, el “Bibliographie astronomique” con más de 47.000 estrellas, aunque de observaciones realizadas por su sobrino Michael Lalande, una de cuyas estrellas, al parecer, era Neptuno, registrada en 1795, 51 años antes de que fuera descubierto por J.G. Galle.