

# El Universo en mi bolsillo



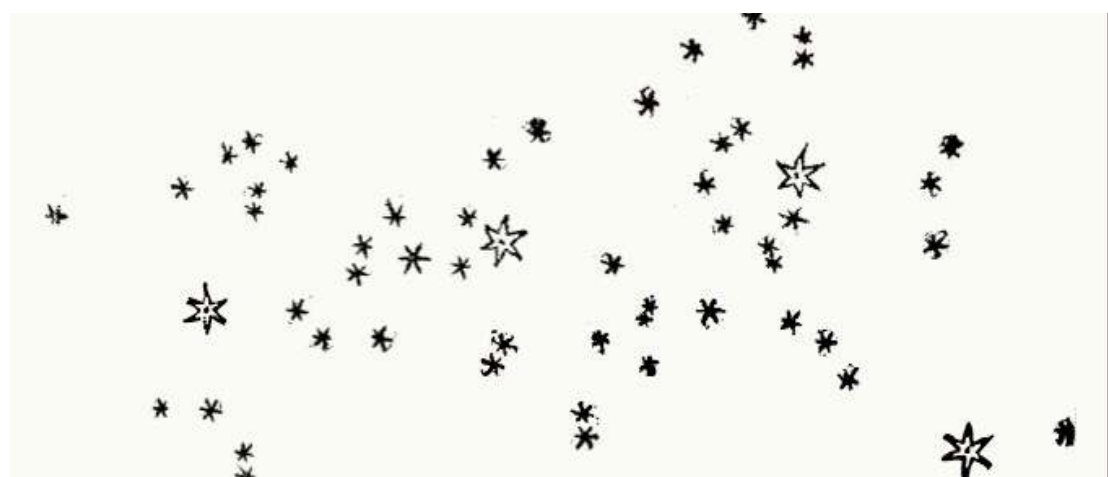
## El reino de las galaxias



Grażyna Stasińska  
Observatorio de Paris



La Vía Láctea con Orión visto desde el lago Tahoe en Nevada (EEUU).



El dibujo de Galileo de la Vía Láctea cerca de Orión: los pequeños asteriscos representan estrellas con poco brillo.

Todos hemos visto una gran banda de luz brumosa cruzando el cielo en las noches oscuras. Los antiguos griegos la llamaron Vía Láctea. Para los antiguos egipcios y chinos se trataba de un río celestial, mientras que los siberianos la veían como una costura en la carpa del cielo.

Desde tiempos remotos los científicos intentaron entender su naturaleza. Muchos, como Anaxágoras en la Grecia antigua o Al Biruni en la Persia medieval, pensaban que estaba hecha de muchas estrellas juntas.

Esta idea se probó cuando en 1610 Galileo Galilei observó la Vía Láctea con su telescopio y demostró que realmente estaba compuesta de un gran número de estrellas débiles.



La Gran Nube de Magallanes, la galaxia más cercana a la Vía Láctea.



M31, la galaxia de Andrómeda, la galaxia espiral más cercana. Imagen tomada por Lorenzo Comoll con un pequeño telescopio.

# De las nebulosas a las galaxias

Se pueden ver en el cielo otros parches nublados. En 1781 Charles Messier listó 104 de ellos.

La espectroscopía (iniciada por el astrónomo aficionado Huggins en 1863) permitió distinguir dos familias: las nebulosas gaseosas y las nebulosas de estrellas.

Hubo un duro debate sobre si estos cúmulos estaban dentro o fuera de la Vía Láctea, hasta que Edwin Hubble midió la distancia a uno de ellos en 1924.

Entonces se demostró que muchas de estas nebulosas son « universos isla » parecidos a la Vía Láctea, nuestra galaxia. Estas nebulosas se llaman ahora galaxias.



La galaxia espiral NGC 1232 y su pequeña compañera NGC 1232A. Esta imagen se obtuvo con el Telescopio Muy Grande (VLT, por las siglas en inglés) de la ESO en Chile.



NGC 4565: una galaxia espiral vista de canto. Imagen tomada por Keith Quattrocchi, con un telescopio de 40cm.

# Galaxias espirales

Es el tipo más común de galaxias grandes en el Universo local. Tienen brazos espirales que se desenrollan hasta afuera desde el bulbo central.

A lo largo de los brazos espirales se pueden distinguir regiones de formación estelar, asociadas con nubes de gas y franjas de polvo. Entre los brazos y en el bulbo, las estrellas son más viejas. Son amarillas y tienen miles de millones de años, en contraste con las estrellas jóvenes y azules de los brazos que tienen tan sólo unos millones de años.

Las galaxias espirales tienen alrededor de  $10^{11}$ \* estrellas.

La Vía Láctea es una galaxia espiral.

\*cien mil millones 7



Dos galaxias elípticas: NGC 3311 y NGC 3309.

Ésta es una imagen obtenida por Elizabeth Wehner y William Harris, con el telescopio *Geminis-Sur*.



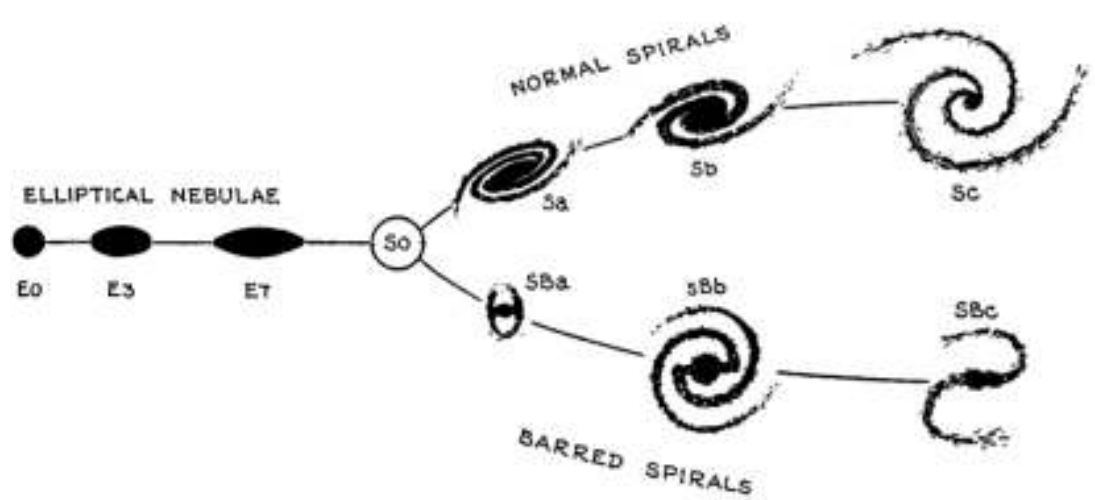
# Galaxias elípticas

Pueden ser redondas o alargadas. A diferencia de las espirales, son tenues y suaves. Están formadas por estrellas viejas que les dan un color rojizo. Tienen muy poco gas y polvo.

Las elípticas más pequeñas, llamadas “elípticas enanas”, tienen diámetros de diez mil años-luz (diez veces más pequeñas que la Vía Láctea) y tienen sólo diez millones de estrellas. Las más grandes, tienen diámetros de millones de años-luz y contienen más de  $10^{13}$  \* stars.

Al contrario que en las galaxias espirales, en las elípticas las estrellas se mueven en todas las direcciones.

\* diez billones



El diapasón dibujado por Hubble en 1936 en su libro « El Reino de las Nebulosas »



El diapasón con imágenes modernas:  
 NGC 1407 (E0), NGC 1052 (E3), NGC 4270 (E7), NGC 7192 (S0), NGC 488 (Sa), NGC 1039 (Sb), NGC 628 (Sc), NGC 936 (SBa), NGC 5850 (SBb), NGC 7479 (SBc).

# El diapasón de Hubble

Después de haber analizado las imágenes de unas 400 galaxias, Edwin Hubble se inventó un modo de clasificar sus formas (ver la página opuesta).

Incluso después de algunos cambios, por ejemplo para incluir las galaxias irregulares, la clasificación de Hubble sigue siendo la más popular.

Hoy en día, los astrónomos pueden medir las masas de las galaxias, y resulta que la secuencia de Hubble - de las elípticas a las espirales - es una secuencia decreciente en masa. Aún no se entiende bien por qué las formas y las masas de las galaxias están tan estrechamente vinculadas.



ESO 593-8: un par de galaxias en interacción. Las dos componentes formarán probablemente una sólo galaxia en el futuro.



NGC 6621 y NGC 6622, un par de galaxias en interacción. El encuentro ha arrastrado una larga cola fuera de NGC 6621.



Corrientes de estrellas alrededor de la galaxia espiral vista de canto NGC 5907. Imagen de J. Gabany, Observatorio Blackbird

# Interacciones de galaxias

Las galaxias no viven solas.

Mientras que las galaxias espirales tienden a encontrarse en las regiones más aisladas del Universo, las elípticas tienden a agruparse.

Las galaxias que están cerca unas de otras pueden interactuar de diferentes formas: galaxias espirales que chocan se fusionarán formando una galaxia elíptica. Una galaxia que pasa cerca de otra arrastrará una larga cola de estrellas.

Las interacciones cambian más que las formas de las galaxias: estimulan la formación de nuevas generaciones de estrellas.

La mayoría de las galaxias probablemente han tenido alguna interacción en el pasado.

¿Cuál de estas imágenes no es una galaxia?

Quiz



Soluciones al  
reverso

NGC 524,  
una galaxia SO

intermedia entre una  
elíptica y una espiral

NGC 4361

una nebulosa  
planetaria

NGC 3628

galaxia  
la Hamburguesa

NGC 2442

La galaxia  
Gancho de Carne

M 104,  
el Sombrero

Una galaxia Sa vista  
de canto

## El Universo en mi bolsillo No. 3

Este folleto ha sido escrito en 2015 por Grażyna Stasińska del Observatorio de Paris (Francia) y traducido al español por Gloria Delgado del Instituto de Astronomía de la UNAM (Mexico).

La mayoría de las fotos se tomaron con los telescopios de la ESO y con el telescopio espacial Hubble. Las imágenes son ofrecidas por la NASA, el STScI y la ESA.

La fotografía de la Vía Láctea con Orión es de Wally Pacholka (TWAN).

La imagen de portada representa el sistema de galaxias en interacción Arp 22, ver [annesastronomynews.com/photo-gallery-ii/galaxies-clusters/arp-22/](http://annesastronomynews.com/photo-gallery-ii/galaxies-clusters/arp-22/)



Para saber más sobre esta serie y sobre los temas presentados en los folletos, puedes visitar

<http://www.tuimp.org>

TUIMP Creative Commons

