

El Universo en mi bolsillo

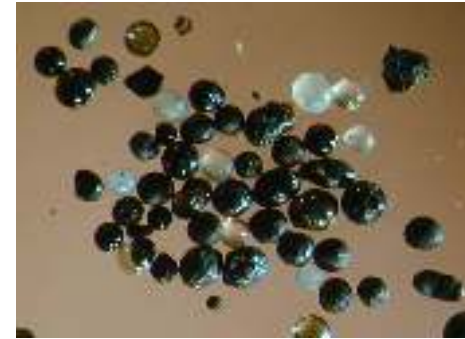


Los tamaños de los
cuerpos celestes



Grażyna Stasińska
Observatorio de París

10^{-3} m: Micrometeoritos



Los micrometeoritos son pequeños restos de cometas o asteroides que han conseguido llegar a la Tierra en forma de esferas diminutas, de un milímetro de diámetro. Adquirieron esta forma al fundirse en su viaje por la atmósfera de la Tierra.

Por la noche, las estrellas fugaces nos muestran la caída de micrometeoritos. 30000 toneladas de micrometeoritos caen al suelo cada año, ¡uno por metro cuadrado! Hay montones de ellos a nuestro alrededor...

Los granos de arena tienen tamaños y formas similares a los de los micrometeoritos



0.001 m

Las estrellas y los planetas se ven como puntos brillantes en el cielo, mientras que el Sol y la Luna se parecen más a naranjas colgadas en un árbol. Esto se debe a que todos estos objetos se encuentran a distancias muy distintas: cuanto más lejos están, más pequeños parecen.

Algunos cuerpos celestes están tan lejos (o son tan débiles) que necesitamos los telescopios más grandes para verlos.

¿Sabías que también podemos encontrar cuerpos celestes en la Tierra?

En este librito exploramos los cuerpos celestes, desde los más pequeños que podemos ver hasta los más grandes. En cada página se muestra un objeto mil veces mayor que el anterior. ¡Descubre la sorprendente variedad de tamaños del Universo!

1 m: Meteoritos



Los **meteoritos** son también restos de **cometas** o **asteroides** que cayeron al suelo, pero son más grandes que los **micrometeoritos**, alcanzando tamaños de unos pocos metros.

Sus formas y composiciones son distintas, dándonos pistas sobre su origen. El **meteorito** Murnpeowie (arriba) fue descubierto en 1909 en Australia, está compuesto de hierro y tiene un metro de tamaño.

¡Como un niño de cuatro años!



1 m

10³ m: Asteroides



Esta imagen muestra un **asteroide** que amenaza con chocar con la **Tierra**, tal y como lo imaginó Oliver Denker.

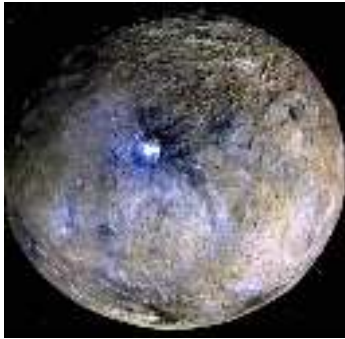
En febrero de 2018, el **asteroide** 2002AJ129 se acercó a una distancia de 4 millones de km de la **Tierra**. Su tamaño estimado era de 1 km. Los científicos creen que el impacto de un asteroide tan solo diez veces mayor que éste mató a los dinosaurios hace 60 millones de años.

La cascada más alta del mundo, Kerepakupai-merú en Venezuela, tiene cerca de 1 km de altura.



1000 m

10^6 m: Planetas enanos



Un **planeta enano** orbita una estrella y es redondo por su gravedad, como un **planeta**. Sin embargo, los **planetas** pueden eliminar cuerpos cercanos mediante colisiones y capturas, y los **planetas enanos** no consiguen hacerlo. El **planeta enano** Ceres, arriba, tiene un diámetro de 1000 km. Los **planetas** del Sistema Solar tienen diámetros que van de 5000 km a 140000 km.

Los **asteroides** son más pequeños que los **planetas enanos** y no son redondos.

El planeta enano Ceres tiene el tamaño de Colombia.



1 000 000 m

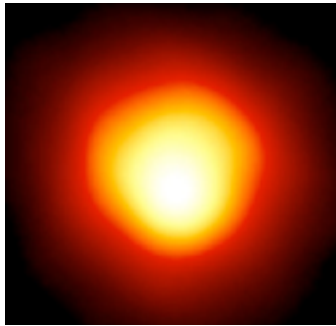
10^9 m: El Sol



Puesta de sol en Cabo Sounion, en Grecia. Como el **Sol** está tan lejos de la **Tierra**, se ve más pequeño que las ruinas del templo, pero su tamaño supera los mil millones de metros (para ser precisos, es de $1.39 \cdot 10^9$ m). Aristarco de Samos, un astrónomo griego, fue el primero en estimar el tamaño del **Sol**, hace 2250 años. También sugirió que la **Tierra** gira alrededor del **Sol**. La idea de que el **Sol** es solo una **estrella** cercana ya había sido sugerida por el filósofo griego Anaxágoras, doscientos años antes.

1 000 000 000 m

10^{12} m: Supergigante roja



Esta imagen de Betelgeuse, tomada con el Telescopio Espacial Hubble, es la primera imagen de la superficie de una **estrella** distinta al **Sol**. Betelgeuse es una “supergigante roja,” 1000 veces mayor al **Sol**. Hace diez millones de años, era una **estrella** azul, 5 veces mayor al **Sol**, con una temperatura en la superficie de 30000°C (ahora es de 3600°C). Todas las **estrellas** evolucionan. La mayor parte de su vida queman hidrógeno en su núcleo y no cambian mucho. Cuando el hidrógeno se acaba, el núcleo se encoge y las capas externas se hinchan y enfrían, formando una **estrella** gigante.

1 000 000 000 000 m

10^{15} m: Nebulosa planetaria

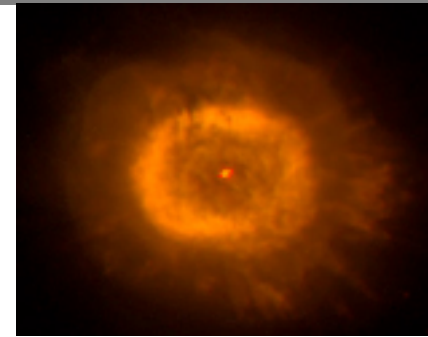


Imagen tomada con el Telescopio Espacial Hubble de la **nebulosa planetaria** BD+30-3639. Las **nebulosas planetarias** ¡no tienen nada que ver con los **planetas**! Son las últimas etapas en la vida de **estrellas** parecidas al **Sol**. Cuando una **estrella** se vuelve gigante, pierde sus capas externas. De la **estrella** queda un núcleo denso que se encoge y calienta hasta alcanzar temperaturas muy altas, por lo que puede excitar el material eyectado. BD+30-3639 es una de las **nebulosas planetarias** más pequeñas, pero su diámetro es de $1.2 \cdot 10^{15}$ m, mayor al de nuestro Sistema Solar.

1 000 000 000 000 000 m

10^{18} m: Cúmulo globular



Imagen de M13, el **cúmulo globular** Hércules, tomada por Martin Pugh. Su diámetro es de 120 años-luz (un año-luz, la distancia que viaja la luz en un año, tiene cerca de 10^{16} m).

Los **cúmulos globulares** son grupos densos de **estrellas** viejas. La mayoría tiene más de mil millones de años. Conocemos unos 150 **cúmulos globulares** en la Vía Láctea.

M13 tiene 300 000 **estrellas**. El centro está muy poblado, con más de 300 **estrellas** en una esfera con radio de 2 años-luz. En un volumen idéntico alrededor del **Sol**, solo hay una **estrella**: ¡el **Sol** mismo!

1 000 000 000 000 000 000 m

10^{21} m: La Vía Láctea



Esta imagen es una combinación de 37000 exposiciones tomadas por toda la **Tierra** y compiladas por Nick Risinger para mostrar nuestra **galaxia**, la Vía Láctea.

La Vía Láctea es una **galaxia** espiral normal, con un disco de más de 100000 años-luz de diámetro. Tiene unos 100 mil millones de **estrellas**.

Desde la **Tierra**, parece una cinta de luz porque el **Sol** está dentro del disco. La luz de las **estrellas** se combina en un brillo difuso. Las zonas oscuras se deben a que el polvo interestelar esconde la luz de las **estrellas**.

1 000 000 000 000 000 000 000 m

10^{24} m: Supercúmulo de galaxias



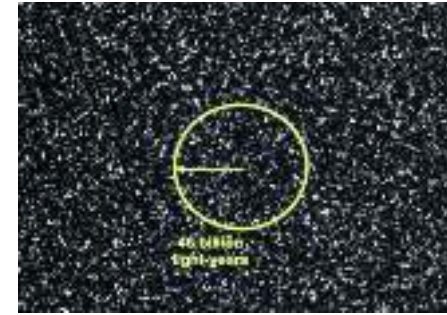
La mayoría de las **galaxias** se agrupan en **cúmulos de galaxias**, y los cúmulos, en **supercúmulos**, las mayores estructuras conocidas en el **Universo**.

El **supercúmulo** Shapley contiene unas **8000 galaxias** y abarca más de **100 millones de años-luz**. Está relleno de gas caliente, cuya masa supera a la de las **galaxias**.

La imagen de arriba muestra su parte central. Podemos ver el gas caliente detectado en rayos X (en rosa) y en radiación de microondas (en azul), además de cientos de **galaxias** (los puntitos blancos).

1 000 000 000 000 000 000 000 000 000 m

10^{27} m: El Universo observable



El **Universo observable** es una esfera que contiene toda la materia que en principio podemos observar. Su tamaño depende de la edad del **Universo** y de su tasa de expansión. Se estima que su diámetro se acerca a los 10^{27} m.

Nos resulta imposible saber lo que sucede fuera de esta esfera porque la luz emitida en esas partes no ha tenido tiempo de alcanzarnos en los cerca de **14 mil millones de años de vida del Universo**.

En la imagen de arriba, el **Universo** no cambia más allá de los límites del **Universo observable**.

1 000 000 000 000 000 000 000 000 000 m



Test



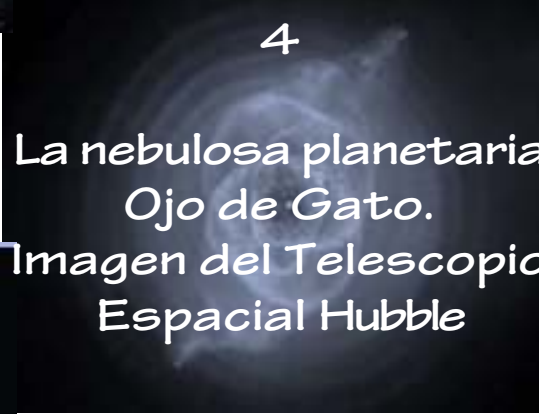
5
La galaxia espiral
NGC 1232
Imagen tomada con
el telescopio Antu de
8.2m



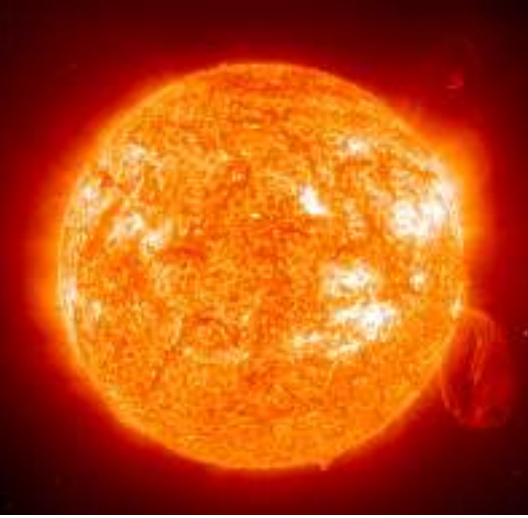
2
El planeta Júpiter



Clasifica estos
objetos según su
tamaño



4
La nebulosa planetaria
Ojo de Gato.
Imagen del Telescopio
Espacial Hubble



1
El asteroide
(253) Matilda
fotografiado por el
satélite NEAR



3
El Sol
Imagen tomada por
la nave espacial
SOHO en el
ultravioleta

Respuestas al dorso

El Universo en mi bolsillo No. 11

Este librito fue escrito en 2018 por Grażyna Stasińska, del Observatorio de París (Francia). Está dedicado a Arsen, su nieto de 4 años, para que lo lea con sus padres.

Imagen de portada: Ilustración a escala logarítmica del Universo observable, del artista argentino Pablo Carlos Budassi. Está basada en un mapa del Universo publicado por Richard Gott y sus colaboradores en el 2005.

La imagen del supercúmulo Shapley es una combinación de datos de ESA & Planck Collaboration / Rosat / Digitised Sky Survey. Muchas de las imágenes de este librito fueron tomadas por astrónomos no profesionales.



Para saber más sobre esta serie y sobre los temas presentados en este librito, por favor visita

<http://www.tuimp.org>

Traducido por Mónica Rodríguez
TUIMP Creative Commons

