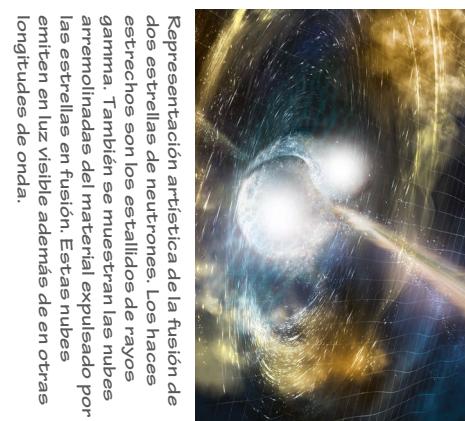


Las propiedades de la materia densa están codificadas en la ecuación de estado que se determina con la relación masa a radio de estas estrellas. (Figura de CXCM, Weiss).

La masa y el radio de las estrellas de neutrones pueden estimarse observando pulsares en sistemas binarios. La figura de abajo muestra la relación entre la masa y el radio de la estrella de neutrones PSR J0740+6620 obtenida con observaciones. La zona más clara corresponde a los valores más probables: 2,08 masas solares y 12,35 km (Millier et al., 2021).

La ecuación de estado

Sólo la parte más externa de una estrella de neutrones (correspondiente al 0,1 por ciento de su masa) puede estudiarse usando experimentos con núcleos atómicos en la Tierra. La mayoría de los núcleos presentes en la corteza y en el interior de la estrella de neutrones sólo pueden estudiarse teóricamente. Dentro de las estrellas de neutrones, la presión debe aumentar lo suficientemente rápido con la densidad para soportar la masa de la estrella de neutrones. Partiendo de esta condición, los físicos teóricos estiman la relación entre la densidad y la presión. Con esta ecuación de estado, pueden deducir la relación entre la masa y el radio de una estrella de neutrones y compararla con las observaciones. Mediante aproximaciones sucesivas pueden determinar la ecuación de estado real de la materia densa, desvelando así las propiedades del estadio más extremo de la materia conocido hoy en día.



Creditos: Imagen: National Science Foundation/LIGO/Sonoma State University/A. Simonnet

¿Cómo pueden observarse?

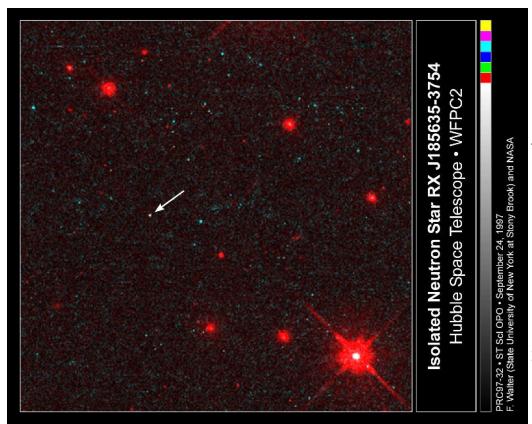
Teniendo en cuenta el número de estrellas que explotan como supernovas, debería haber unos millones de estrellas de neutrones en la Vía Láctea. Sin embargo, los astrónomos solo observan directamente unas 3000 en nuestra galaxia.

En la mayoría de las estrellas de neutrones, el campo magnético de sus polos crea un haz de emisión de radio. Este campo magnético es extremo: 10^{15} veces más intenso que el de la Tierra. Cuando la estrella de neutrones gira, detectamos señales de radio en forma de pulsos si el haz llega a apuntar en nuestra dirección.

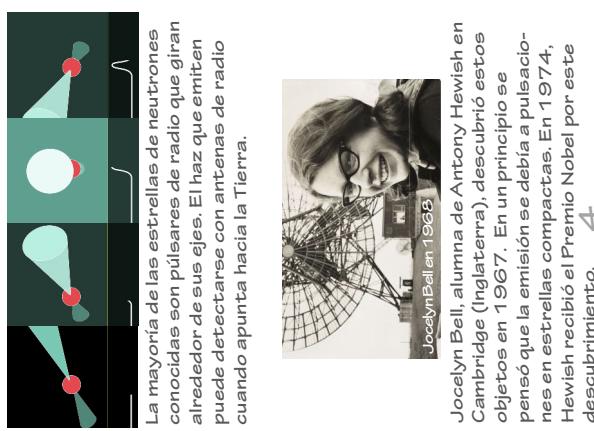
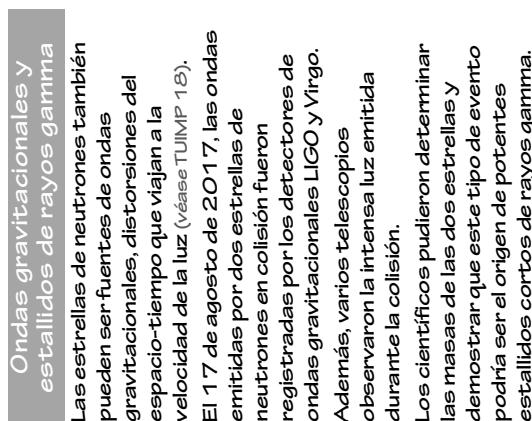
Poco después de su descubrimiento, las propiedades de estos objetos (denominados pulsares) se explicaron por este efecto faro. Sólo las estrellas de neutrones —entonces un mero concepto teórico— presentaban propiedades capaces de explicar las observaciones.

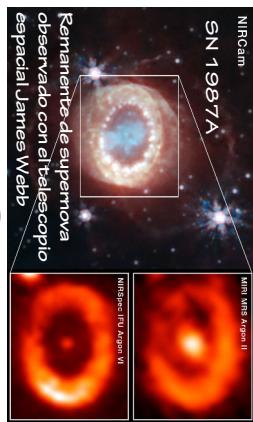


El Universo en mi doble de neutrones



Esta imagen muestra cómo se ve en luz invisible una estrella de neutrones cercana a la Tierra.





Imágenes de remanentes de supernova con un pulsar en el centro (Foto: datos ópticos del Hubble, azul; imágenes en rayos X de Chandra)

La nebulosa del Cangrejo con un pulsar en el centro (Foto: datos ópticos del Hubble, azul; imágenes en rayos X de Chandra)

La nebulosa del Cangrejo abarca cien billones de kilómetros. La estrella de neutrones tiene un diámetro de tan solo 20 km.

SN 1987A

NIRCam

NIRCam (Hubble)

Imagen de portada: Visión artística de una estrella de neutrones. Crédito: Casey Reed, Universidad Estatal de Pensilvania.

Cuestionario

1. Las estrellas de neutrones son:
 - núcleos colapsados de estrellas masivas
 - un tipo de agujeros negros
 - remanentes de galaxias
2. ¿Cuál es la masa típica de una estrella de neutrones?
 - entre 8 y 25 masas solares
 - más de 100 millones de masas solares
 - entre 1 y 2 masas solares
3. Se observan estrellas de neutrones:
 - en todas las longitudes de onda electromagnéticas
 - sólo en rayos X y luz visible
 - sólo en rayos gamma
 - sólo en radio
4. La temperatura superficial de las estrellas de neutrones es típicamente:
 - superior a 100 millones de grados
 - algunos millones de grados
 - similar a la del Sol

Responde a: a b c d

Dentro de una estrella de neutrones

La estructura interna de una estrella de neutrones tiene capas como una cebolla. La corteza sólida contiene sólo el 1% de la masa de la estrella, mientras que alrededor del 99% de la masa se encuentra en el núcleo líquido y en el muy misterioso núcleo interno. La densidad aumenta con la profundidad, desde 10 g/cm³ en la atmósfera gaseosa (con una temperatura típica de 1-2 millones de K hasta más de 100 000 000 000 kg/cm³ en su centro, unas 4-6 veces más denso que los núcleos atómicos. En la Tierra, una cuchara llena de materia de estrella de neutrones pesaría tanto como toda la humanidad!

Sus interiores no sólo son calientes y densos, sino también muy magnetizados, superfluidos y superconductores. Observándolas, podemos conocer sus características internas, y así utilizarlas como laboratorios cósmicos extremos.

Pulsar Time

12:34:58,985

Este es la pantalla del primer reloj pulsar del mundo, que se instaló en el Museo de Relojes de Torre de Gdańsk (Polonia) en 2011.

Este reloj único utiliza los pulsos de los pulsares como base para medir el tiempo. Consiste en un radiotelescopio con 16 antenas que reciben señales de seis pulsares.

Consiste en un radiotelescopio con 16 antenas que reciben señales de seis pulsares.

Los pulsos de las estrellas de neutrones se producen en una amplia gama de períodos: desde 1,4 milisegundos hasta cerca de 1 milisecondo.

Lo sorprendente es la notable regularidad de estos pulsos; el reloj de un pulsar típico se ralentiza un segundo cada millón de años.

Como los pulsares son relojes muy precisos, permiten medir incluso desviaciones muy pequeñas de la teoría aceptada que describe el movimiento de las estrellas en un campo gravitatorio. Esto permite probar la teoría de la Gravedad. Resulta que la Teoría General de la Relatividad, formulada por Einstein en 1915, supera perfectamente esta prueba!

El Universo en mi bolígrafo nº 31

Este librito fue escrito en 2024 por Paweł Haensel y Leszek J. Zdziarski, del Centro Astronómico Nicolás Copérnico (Polonia), y Michael Belger INFN Ferrara (Italia) y del Centro Astronómico Nicolás Copérnico (Polonia). Fue revisado por Stan Kurtz (UNAM, México) y Grażyna Stasińska (Observatorio de París).

Imagen de portada: Visión artística de una estrella de neutrones. Crédito: Casey Reed, Universidad Estatal de Pensilvania.

¿Qué es una estrella de neutrones?

Una estrella de neutrones es un remanente estelar: el final de una estrella masiva que, al principio de su vida, tenía una masa superior a unas 8 masas solares e inferior a 25 masas solares. Al final de su vida, una estrella masiva explota como supernova, pero su parte interna colapsa tras dejar de producir energía. Como resultado, el núcleo de la estrella se comprime hasta alcanzar densidades superiores a la de los núcleos atómicos. Las estrellas de neutrones son los segundos objetos más densos que conocemos, tan compactos que la relación entre su masa M y su radio R sólo es superada por los agujeros negros. Las estrellas de neutrones tienen un radio de unos 10 km y una masa entre 1 y 2 masas solares. En comparación, un agujero negro de 1 masa solar tiene un radio de unos 3 km. Sólo eran un concepto teórico hasta su descubrimiento en 1967.

El Universo en mi bolígrafo nº 31

Este librito fue escrito en 2024 por Paweł Haensel y Leszek J. Zdziarski, del Centro Astronómico Nicolás Copérnico (Polonia), y Michael Belger INFN Ferrara (Italia) y del Centro Astronómico Nicolás Copérnico (Polonia). Fue revisado por Stan Kurtz (UNAM, México) y Grażyna Stasińska (Observatorio de París).

Imagen de portada: Visión artística de una estrella de neutrones. Crédito: Casey Reed, Universidad Estatal de Pensilvania.

