

28/08/2024 Audiencia 66.983 Sección: \$1.631.996 Tirada: 20.174 Frecuencia: 0

\$3.766.230 Difusión: 19.138 Ocupación: Vpe portada: \$3.766.230 43,33% tendencias



Pág: 11

Mediciones incluyeron instrumentos ubicados en Chile y se estima que en el futuro se podrá tomar imágenes de agujeros negros 50% más detalladas que antes

Por Agencias

a Colaboración del Teles copio del Horizonte de Su Lesos (EHT) consiguió ha cer observaciones con la resolución más alta jamás obtenida desde la superficie de la Tierra, lo que permitirá en el futuro obtener imágenes de agujeros negros un 50% más detalladas

que antes. La EHT realizó observaciones de prueba con el observatorio Atacama Large Millimeter/submillimeter Array, en nuestro pa ís, y con el IRAM (Granada, Es paña), entre otras instalaciones, para detectar luz desde el centro de galaxias distantes a una frecuencia de unos 345 gi-gahercios (GHz), equivalente a una longitud de onda de 0,87 milímetros.

En 2019, la colaboración EHT publicó imágenes del agujero negro supermasivo que hay en el centro de la galaxia M87, y en

2022, dieron a conocer las imá-genes de Sgr A\*, el que está en el corazón de la Vía Láctea. Con este nuevo avance, la EHT estima que en el futuro po-drán tomar imágenes de aguje-ros negros que sean un 50% ros negros que sean un 50% más detalladas de lo que era po-sible antes, lo que hará que la región inmediatamente fuera del límite de los agujeros negros supermasivos cercanos se enfo-que con mayor nitidez.

Además, podrán obtener imágenes de más agujeros negros, según un estudio que publica hoy The Astronomical **Journal** 

Las imágenes de agujeros ne-gros logradas hasta ahora se hi-cieron conectando múltiples observatorios de ondas de radio, utilizando una técnica llamada interferometría de línea de base muy larga (VLBI), para formar

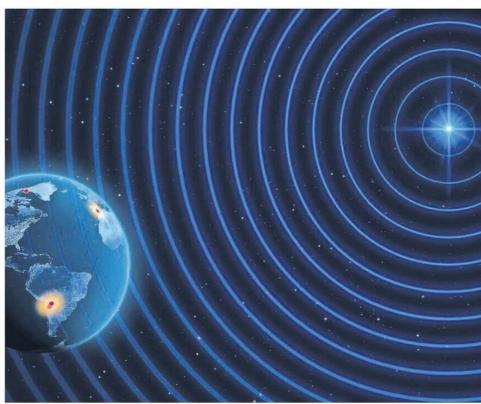
Nueva opción para el estudio de aquieros negros

Fecha

Vpe pág:

Vpe:

## Logran las observaciones de mayor resolución hechas desde la superficie de la Tierra



La prueba técnica abrió una nueva ventana para el estudio de los agujeros negros.

un solo telescopio virtual del tamaño de la Tierra.

## **EL ANILLO BRILLANTE**

Otra forma de aumentar la resolución de un telescopio es observar la luz de una longitud de onda más corta y eso es lo que ha hecho ahorala colaboración EHT

Con la EHT se hicieron las primeras imágenes de agujeros

negros usando observaciones de longitud de onda de 1,3 milímetros.

Sin embargo, "el brillante ani-llo, formado por la flexión de la luz provocada por la gravedad

del aguiero negro, todavía se veía borroso, ya que estábamos en los límites absolutos de cuánnítidas podíamos hacerlas imágenes", explicó Alexander Raymond, del Laboratorio de

La EHT realizó observaciones de prueba con el observatorio Atacama Large Millimeter/submillimeter Array, en nuestro país, entre otras instalaciones.

Propulsión a Chorro (EE.UU.) y firmante del estudio.

El equipo quiso demostrar que podían hacer detecciones de 0,87 milímetros, para lograr imágenes más nítidas y detalla-das, para lo que usaron solo una parte del conjunto de telescopios que forman colabo-ración EHT.

Aunque aún no han podido obtener imágenes, sí lograron detecciones sólidas de luz de varias galaxias distantes, pero no se utilizaron suficientes antenas como para poder reconstruir con precisión una imagen a partir de los datos. Esta prueba técnica abrió una

nueva ventana para el estudio de los agujeros negros. Con el conjunto completo de instala-ciones, la EHT podría ver detalles tan pequeños que equivalen al tapón de una botella en la Lu-na desde la Tierra.

Estas detecciones de señales VLBI a 0,87 milímetros son "innovadoras, ya que abren una nueva ventana de observación para el estudio de los agujeros negros supermasivos", según Thomas Krichbaum, coautor del estudio y miembro del Instituto Max Planck de Radioastronomía (Alemania)

El científico destacó que en el futuro "la combinación de los te-lescopios IRAM en España (IRAM-30m) y Francia (NOE-MA), ALMA y el Atacama Pathfinder EXperiment permitirá obtener, simultáneamente. mágenes de emisiones aún más pequeñas y débiles de lo que ha sido posible hasta ahora en dos longitudes de onda, 1,3 milímetros y 0,87"