

Cráteres de la Luna (Copernicus)

AUTOR: Juan Manuel Tormo Martínez

Copérnicus es un cráter de impacto (por meteorito). Es indudablemente uno de los cráteres más conocidos y una de las formaciones lunares más típicas. Se encuentra ubicado al noroeste de la cara visible de la Luna en el Mare Insularum. Al oeste de Copernico se encuentra un grupo de solitarias y dispersas colinas las cuales se elevan hasta alcanzar una altura de varios cientos de metros. Con un diámetro de 93 km, es observable mediante unos simples binoculares.

Copérnicus se produjo hace 1100 millones de años, iniciándose el periodo Copernicano que se extiende hasta nuestros tiempos.



Entorno de Copernicus

Montes Carpatos: Sierra en el margen sur del Mare Imbrium . Se extiende de este a oeste y su longitud es de unos 400 km. Se compone de colinas individuales y macizos montañosos, cuya altura es de entre 10 y 20 m.

Copernicus: (9.7° N, 20.0° W). – Niklas Copernicus (1473-1543). Renombrado astrónomo polaco. Uno de los fundadores de la moderna astronomía.

Fauth: (6.3°N, 20.1° W) Philipp J,H,Fauth -1867-1941.Renombrado selenógrafo germano y observador de los planetas, autor de mapas lunares.

Doble cráter Fauth y Fauth A.: Fauth tiene un diámetro de 12.1 km y una profundidad de 1960 m. Fauth A adopta la forma de un ojo de cerradura y tiene 9.6 km de diámetro y 1540 m de profundidad.

Gay-Lussac: (13.9° N, 20.8° W) Físico y químico francés (leyes Gay Lussac)

Gay-Lussac, rima: (13° N, 22° W) Ancha fisura , longitud 40 km.

Insularum Mare (Mar de las islas)

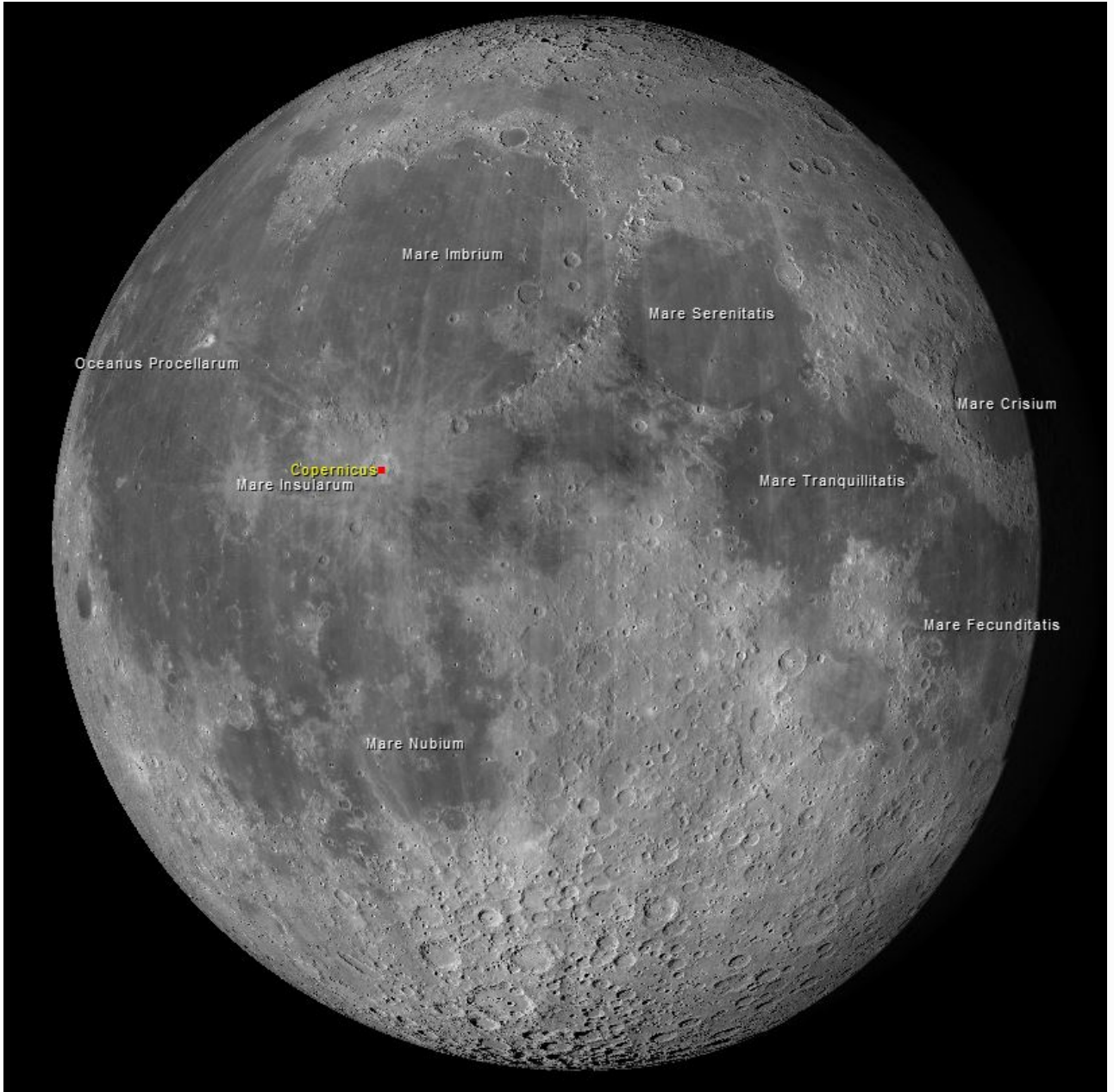
Reinhold: Cráter prominente con paredes de terrazas.

Otros:

Copérnicus H (4,6 km/ 870 M) Gambart A (12 km./2440 m)

Gay-Lussac A (14 km/ 2550 m) T Mayer C (115.6 km/2510 m)

T.Mayer D (8.6 Km/ 1470 m)



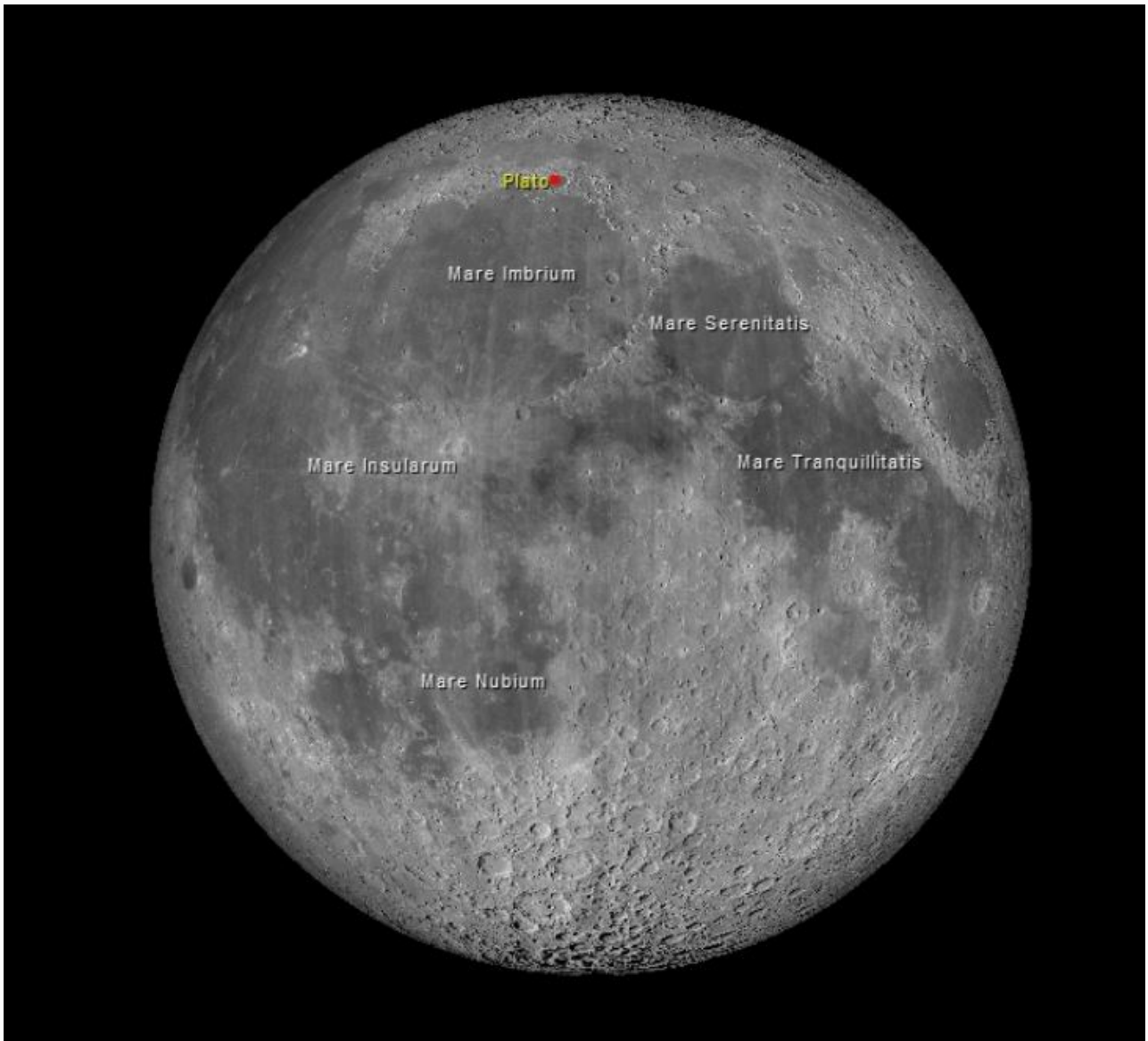
Localización Copernicus
Virtual Moon Atlas

Cráteres de La luna (Plato)

AUTOR: *Juan Manuel Tormo Martínez*

Plató debe su nombre al gran filósofo Plato, pupilo de Sócrates (427 – 347 a.c.). Situado en la región Norte de la Luna, entre el mar Frigoris y el mar Imbrium (mar de las lluvias, donde no llueve nunca) y hacia el final de la cordillera de los Montes Alpes, Plató es uno de los más interesantes cráteres de nuestro satélite.

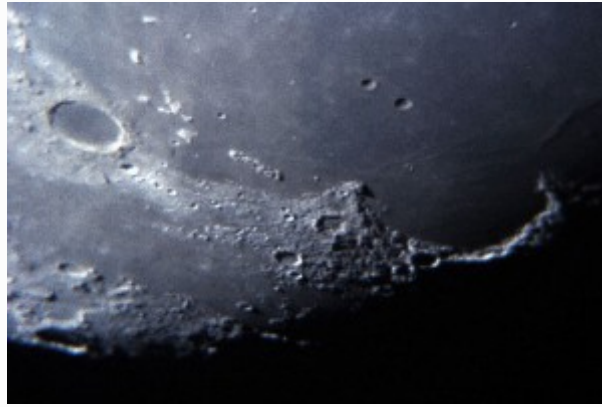
Plató, es un cráter que fue inundado por el basalto semilíquido que surgió a raíz de una erupción interna. Tiene un diámetro aproximado de 101 km. y muros de alrededor de 1000 metros de altura sobre su interior, aunque en algunos puntos llega a los 2000 metros de altura, pudiéndose ver en su interior varios cráteres mas pequeños, siendo los mayores de ellos de un diámetro aproximado de 2000 metros. Resulta muy interesante el muro Oeste, con un fragmento de muralla que parece vaya a desprenderse.



Situacion de Plato fotografía del Software
Virtual Moon Atlas

Dentro del mar próximo a Plato (el Mare Imbium) hay una serie de montañas aisladas emergiendo de la lava. Se trata de los Montes Recti y los Montes Tenerife, de los cuales sobresale el solitario Monte Pico.

Plato es fácilmente observable incluso con la más ínfima ayuda óptica. Unos simples prismáticos servirán para iniciarse en su observación. Con un telescopio de 100 mm. se puede observar su interior, pero es necesario un telescopio de 250 a 300 mm. para observar la totalidad de los cráteres de menor tamaño que se encuentran dentro del cráter.



Cámara CANON EOS 600D ISO 800 a $\frac{1}{4}$
Telescopio CELESTRON Catadioptrico 9' $\frac{1}{4}$
"

Entorno de PLATO

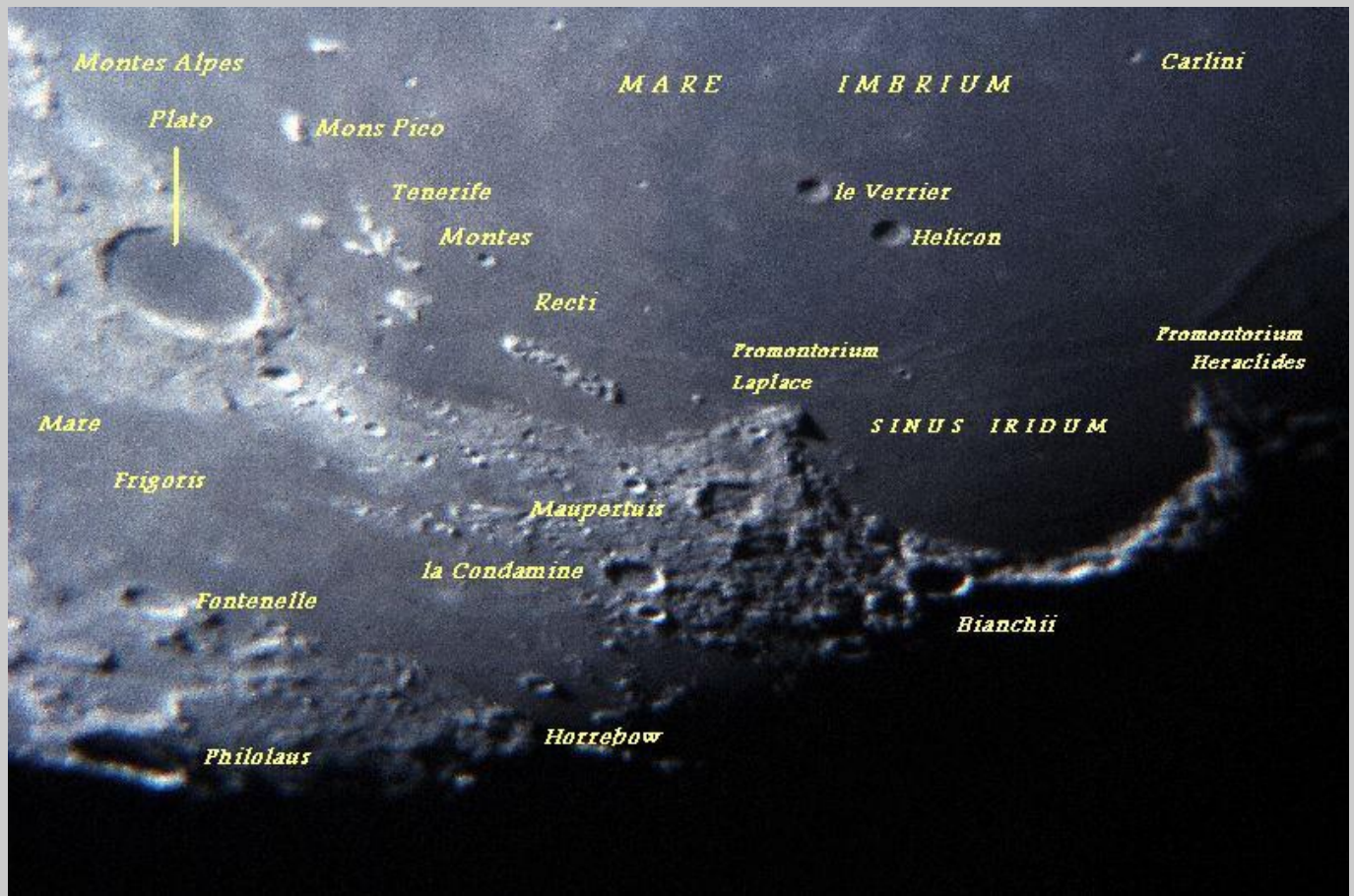
MAR IMBRIUM (*Mar de las lluvias*).

MARE FRIGORIS: Riccioli lo denominó así por su extensión y por encontrarse en la región Polar Norte. El Mare Frigoris ocupa una extensión de 536.000 km. cuadrados. (Lacus Mortis y el área del cráter Hércules incluidos), siendo comparable en tamaño con el Mar Negro de la Tierra.

IRIDUM SINUS: (Bahía de Rainbows , 45°N; 32°W). Nombre dado por Riccioli. Cráter en formación de un diámetro de 260 km..

PROMONTORIO LAPLACE: (Cabo Laplace). 46° N, 26° W. Pierre Simón Laplace. 1749 – 1827. Sobresaliente matemático francés, discípulo de Newton. Trabajo en el campo de la Mecánica Celeste, editando "Nebula Hypothesis of the origin of the solar system.

PROMONTORIO HERACLIDES: (Cabo Heraclidas- 41° N, 34° W). Heraclidas Ponticus a 390 – 310 BC. Pupilo de Plato. Mantenía que la Tierra giraba sobre un eje.



PLATO: 51.6° N, 9.3° W (Crater 101 km) Famoso Filósofo pupilo de Sócrates. Su astronomía es Pythagoream; concibiendo la Tierra como un cuerpo redondo rodeado de esferas planetarias y estrellas.

FONTENELLE: francés. Popularizo las ciencias, siendo miembro de la Academia francesa 63.4° N, 18.9° W. (Crater de 38 km). Bernard le Bovier de Fontenelle. 1657 – 1757. (Astrónomo de ciencia.

PHILOLAUS: 72.1° N, 2.4° W (Crater de 71 km.). Filósofo griego; contemporaneo del astrónomo Pithagorius. Enseñó que la Tierra se esta moviendo, y que el centro del espacio es un “fuego central”

MONTES ALPES: Montañas con una longitud de alrededor de 250 km., denominadas así por Hevelius y con alturas entre 1800 y 2400 m.

MONTES TENERIFE: (48° N, 13° W) . Nombre que rememora la montaña de Tenerife, donde Piazzzi Smyth probó por primera vez las condiciones de la observación telescópica de mayor altura sobre el nivel del mar.

MONTES RECTI: (48° N, 20° W). Nombrados así por Birt debido a su forma. Longitud cerca de 90 km, altura 1800 m.

PICO MONS: (40° N, 9° W) Denominado así por Schröter que evidentemente tenía en mente Pico von Tenerife. Se compara la altura de esta montaña con la de otras cordilleras.