

Cráteres de la Luna (Langrenus, Petavius y Vendelinus) II

AUTOR: Juan Manuel Tormo Martínez

PETAVIUS

Denis Petau, 1583 – 1652. Teólogo e historiador francés.

El momento más favorable para la visualización, a través de un telescopio, es cuando la fase de la Luna apenas tiene tres días de edad. Para el cuarto día del cráter está casi desprovisto de sombra.

El cráter Petavius mide 177 km de diámetro y una profundidad de 4500 metros. Un complejo de picos con altura de 2700 metros se encuentra en el centro del cráter, siendo cruzado el fondo del cráter por una profunda grieta que va desde el pico central hasta el borde suroeste. Esta grieta llamada Petavius Rimae tiene una longitud de unos 80km.

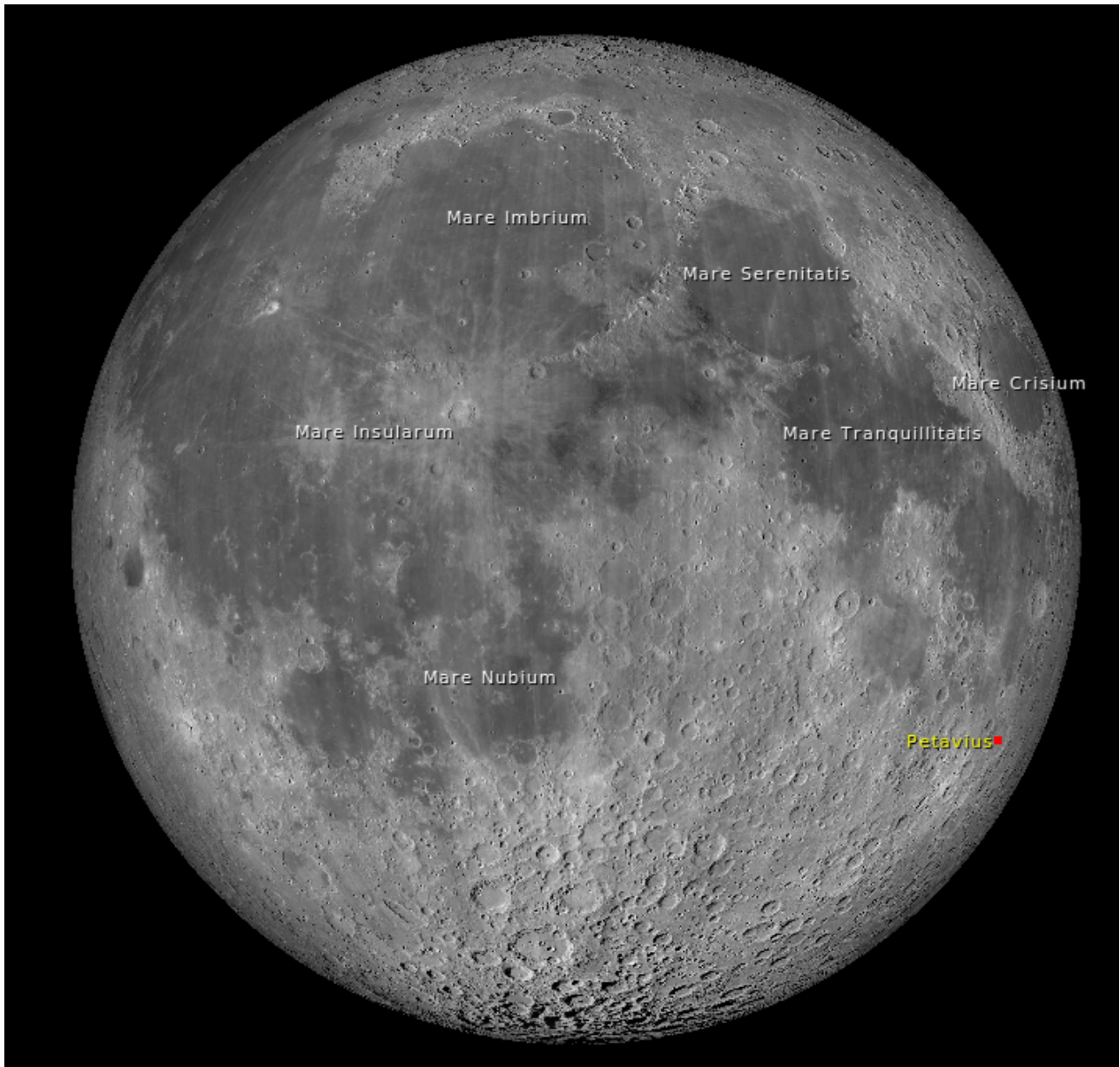
Petavius B hacia el noroeste de Petavius A tiene un sistema de rayos pequeño que se encuentra en toda la superficie de la Mare Fecunditatis. Debido a estos rayos, Petavius B se asigna como parte del sistema Copernicano.



Autor: Joan Josep Isach Cogollos

El Entorno de Petavius

PETAVIUS: (25.3° S – 60.4° E).



Localización Petavius.
Virtual Moon Atlas.

Petavius Rimae: Sistema de largas grietas dentro del mismo Petavius, longitud alrededor de 80 km.

Borda: (25.1° S – 46.6° E). Jean C. Borda, 1733 – 1799. Oficial naval y astrónomo francés. (Cráter con pared deshaciéndose y pico central 44 km)

Wrottesley: (23. 9° S – 56. 8° E). John, First Barón Wrottesley, 1798 – 1867. Astrónomo inglés, trabajo en el campo de la astronomía. Catalogó estrellas dobles.

Snellius: 29.3°S – 55.7° E). Willibrord van Roijen Snell (Snellius). 1591 – 1626. Astrónomo y geólogo holandés.

Snellius Vallis: (31° S – 59° E). Uno de los valles más largos en la Luna, 500 km.. El valle se dirige hacia el centro de la cuenca del Mare Nextaris.

Cráteres de la Luna

(Langrenus, Petavius y Vendelinus) I

AUTOR: Juan Manuel Tormo Martínez

Langrenus .

Langrenus es un cráter ubicado en el limbo este de la Luna. Situado en el borde oriental del Mare Fecunditatis (Mar de la Fertilidad) se encuentra en un amplio y denso campo de cráteres.

A pesar de que parece oblongo por la perspectiva, el cráter es circular con 132 km. de diámetro y 2,7 km. de profundidad. Terrazas de 20 km. de ancho que se pueden ver en las paredes, en el centro tiene dos picos que se elevan 3 km. desde la base del cráter. El impacto que lo formó se puede ubicar entre 3200 millones de años y 1100 millones.

El cráter Langrenus constituye un bello espectáculo visto a través de un telescopio. En las condiciones favorables, la superficie oscura del Mare Smythii es visible próximo al borde del terminador de la Luna.



Entorno Langrenus.

EL ENTORNO DE LANGRENUS.

Mare Fecunditatis: Mar de la Fertilidad.

Naonobu; (Langrenus B) -4.6° S 57.8° E – Ajima Naonobu. 1732 – 1798. matemático japonés.

Morley: (Maclaurin R) – 2.8° S, 64.6° E. Edward W. Morley. 1838 – 1923. Chemist Americano (Crater de 14 km).

Acosta: Cristóbal Acosta. – 5.6° S – 60.1° E.- Físico e historiador portugués. (Cráter 13 km.)

Bilharz: 5.8° S – 56.3° E.- T. Bilharz. 1805 -1862. Medico Germano. Cráter 43 km.

Atwood: (5.8° S – 57.7° E). G.Atwood, 1745 -1807.- Matemático y físico británico. (Cráter 29 km.)

Gutenberg: (8.6° S – 41.2° E) Johann Gutenberg. 1398 – 1468 . Orfebre alemán; invento y desarrollo la prensa de impresión. (cráter de 74 km de diámetro. Su muro oriental esta roto por el cráter inundado Gutenberg E y se conecta al S con el cráter Gutenberg C y su piso tiene una serie de picos y hendiduras. El cráter Gutenberg A se encuentra en el valle SW.

Goclenius: (10.0° S – 45.0° E). Rudolf Gockel, 1572 – 1621.- Médico, Físico y matemático alemán. (Cráter irregular con hendiduras en su piso.54 x 72 km).

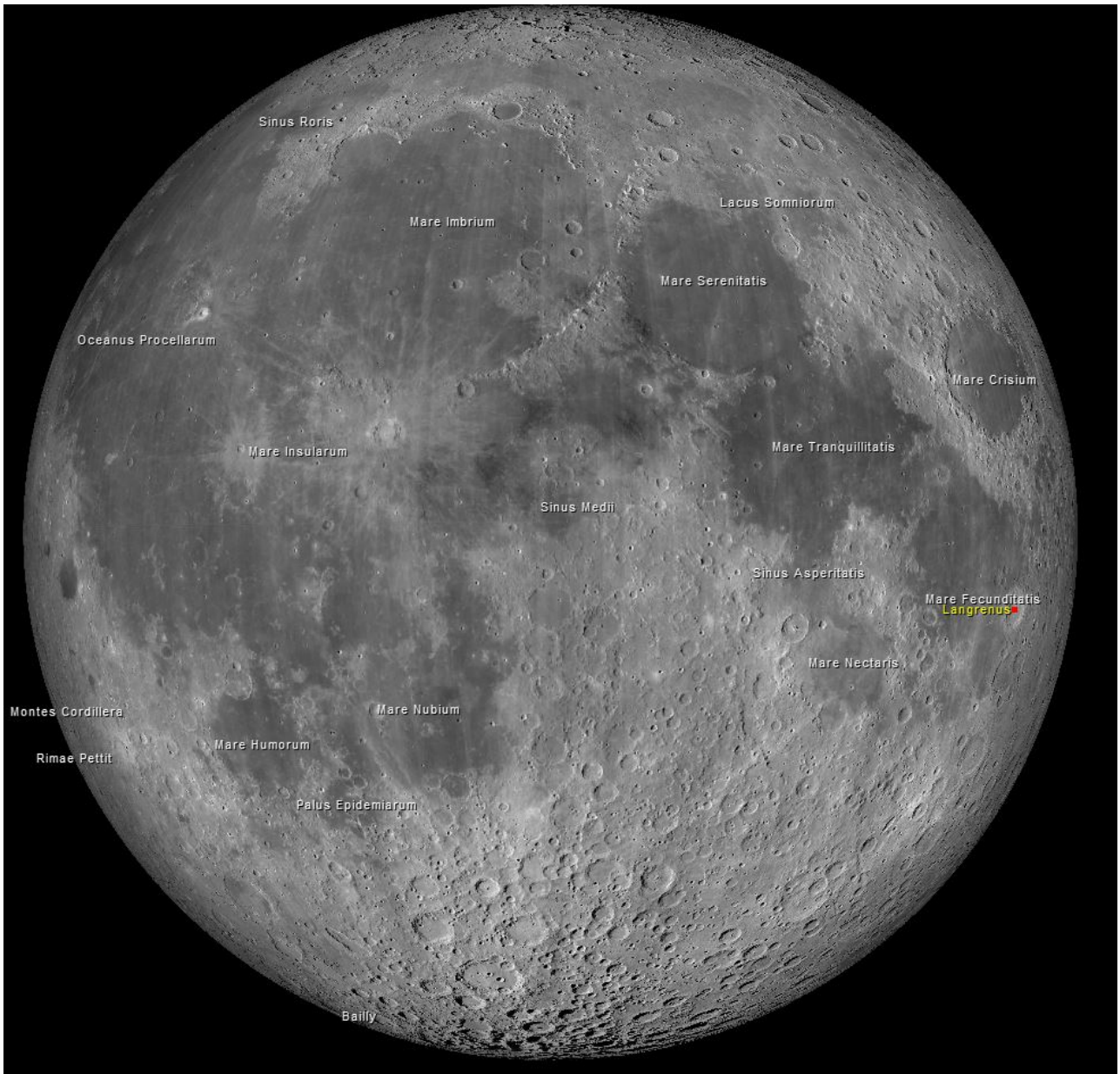
Goclenius, Rimae: (8° S – 43° E) (Sistema de grietas con una longitud de 240 km).

Mare Nectaris: Mar del Nectar

Colombo: (15.1° S – 45.8° E). Cristoforo Columbus, 1451 – 1506.- Navegante hispano nacido en Italia, descubridor de America.- Prominente cráter con montaña en el centro.

Bellot: (12.4° S – 42.2° E). Josep R. Bellot. 1826 -1856. Reaman francés. Participo en dos expediciones al Antártico. Murió intentando rescatar a Franklin en el Ártico. Cráter circular 17 km

Crozier: (13.5° S – 50.8° E. Francis R.M. Crozier1796 – 1848. Capitán naval ingles. Participo en la expedición al Ártico con Parry y acompaño a Ros al Antártico. Murió en el Ártico con Franklin. (Cráter inundado 22 km).



Ubicación Langrenus.
Captura Soft. Virtual Moon Atlas.

Cráteres de la Luna (Stadius y Eratosthenes)

EL CRÁTER STADIUS

Stadius es un remanente fantasmal de un antiguo cráter lunar que ha sido casi borrado por los flujos de lava basáltica. Se encuentra al suroeste del mucho más joven cráter Eratóstenes, en el borde norte de Mare Insularum donde la yegua se une al Sinus Aestuum. Al oeste se encuentra el prominente cráter Copérnico, y múltiples cráteres secundarios del material expulsado copernicana cubrir esta área. Al noroeste es una cadena de cráteres que continúan en una formación más o menos lineal hasta alcanzar Mare Imbrium.



Cráter Stadius. (Wikipedia)

Sólo el borde noroccidental de Stadius permanece casi intacta, y se une con una línea de cresta en dirección norte que alcanza la muralla occidental de Eratóstenes. El resto de la formación forma un rastro espectral del borde original, creado a partir de unas pocas elevaciones en la superficie, y no hay ningún rastro de un pico central. El suelo del cráter plano está marcado por cráteres, muchos de los cuales fueron generados por los impactos secundarios de la creación de Copérnico.

EL CRÁTER ERATOSTHENES

Eratóstenes es un profundo cráter lunar de impacto relativamente grande (59

km de diámetro) y de notable profundidad. Es conocido principalmente por marcar un periodo. (Periodo Eratosteniano), el cual en la escala de tiempo geológico lunar, lleva el nombre de este cráter. Se cree que el cráter se formó alrededor de 3,2 mil millones de años atrás, lo que define el inicio de este período de tiempo.

El cráter se encuentra en la cara visible de la Luna, en el centro de la misma ligeramente hacia el noroeste, en el límite entre el Mare Imbrium y la región del Mare Sinus Aestuum. Marca el límite oriental de la cadena montañosa que se denomina Montes Apenninus.

Este cráter tiene un borde circular bien definido- Esta formado por una pared interior con terrazas, una montaña en forma de pico en el centro, un piso irregular y una muralla exterior de magma expulsado.

Una sección transversal del cráter Eratóstenes.



En ángulos bajos del Sol, este cráter es prominente debido a la sombra proyectada por el borde del cráter. Cuando el Sol está directamente encima, Eratosthenes se integra visualmente con el entorno y se hace más difícil para un observador poder localizarlo. Los rayos de Copérnico discurren a través de esta área y su mayor albedo sirve como una forma de camuflaje.

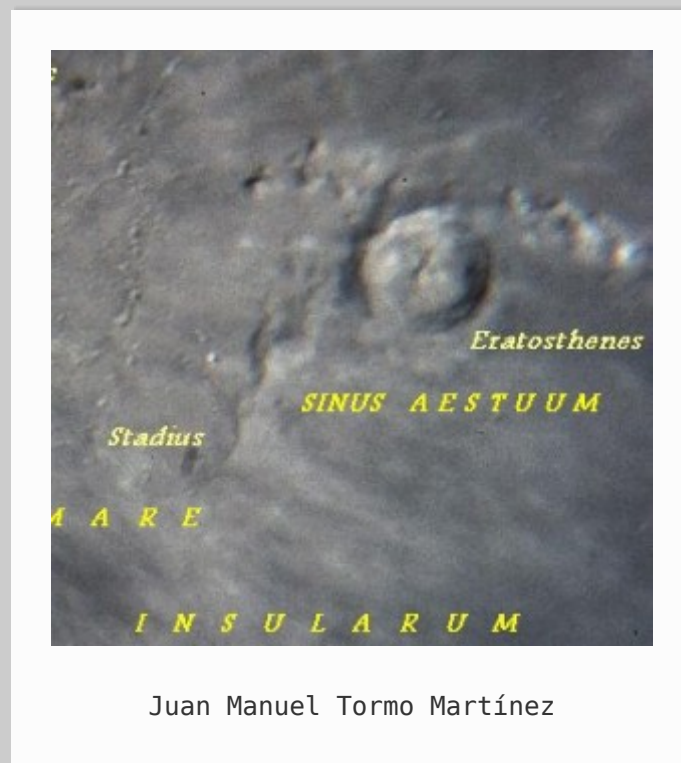


Captura Software Virtual Moon Atlas

En 1851 el astrónomo Shropshire Henry Blunt Construyo un modelo de la Superficie de la Luna mostrando Eratosthenes. El modelo se basaba en observaciones hechas por Blunt con un telescopio reflector desde su casa en Shrewsbury y fue presentado en el mismo año en la Gran Exposición de Londres.

En 1924, William H. Pickering señaló manchas oscuras en el cráter que vario de manera regular durante cada día lunar. Se propuso la idea especulativa de que estos parches parecen migrar a través de la superficie, lo que sugiere rebaños de pequeñas formas de vida. La idea recibió un grado de atención, principalmente debido a la reputación de Pickering.

Situación por coordenadas de los cráteres STADIUS, Eratosthenes y su entorno.



Juan Manuel Tormo Martínez

Aestuum Sinus: (12°N, 8°W) Un Mar como zona parcialmente desintegrado por crestas de arrugas poco visibles y pozos del cráter; superficie total 40,000 kilometros cuadrados, diámetro de aproximadamente 230 km.

Eratosthenes: (14.5° N, 11.3°W) Eratosthenes. 275 – 195 bC. Matemático, geógrafo y astrónomo griego. Determino la circunferencia de la Tierra. Prominent crater with large terraced walls and central peaks (58 km/ 3570

m).

En contraste con los restos cercanos de Stadius, Eratóstenes ofrece ejemplos de dos aspectos completamente diferentes. Mientras que bajo iluminación baja aparece como una característica destacada, en la Luna Llena parece casi desaparecer y es tan débil como Stadius

Ambart: (1.0° N, 15.2° W) Jean F. Gambart, 1800 -1836 . Astrónomo francés. Descubridor de trece cometas. Cráter inundado con una sola pared (25 km/1050 m)

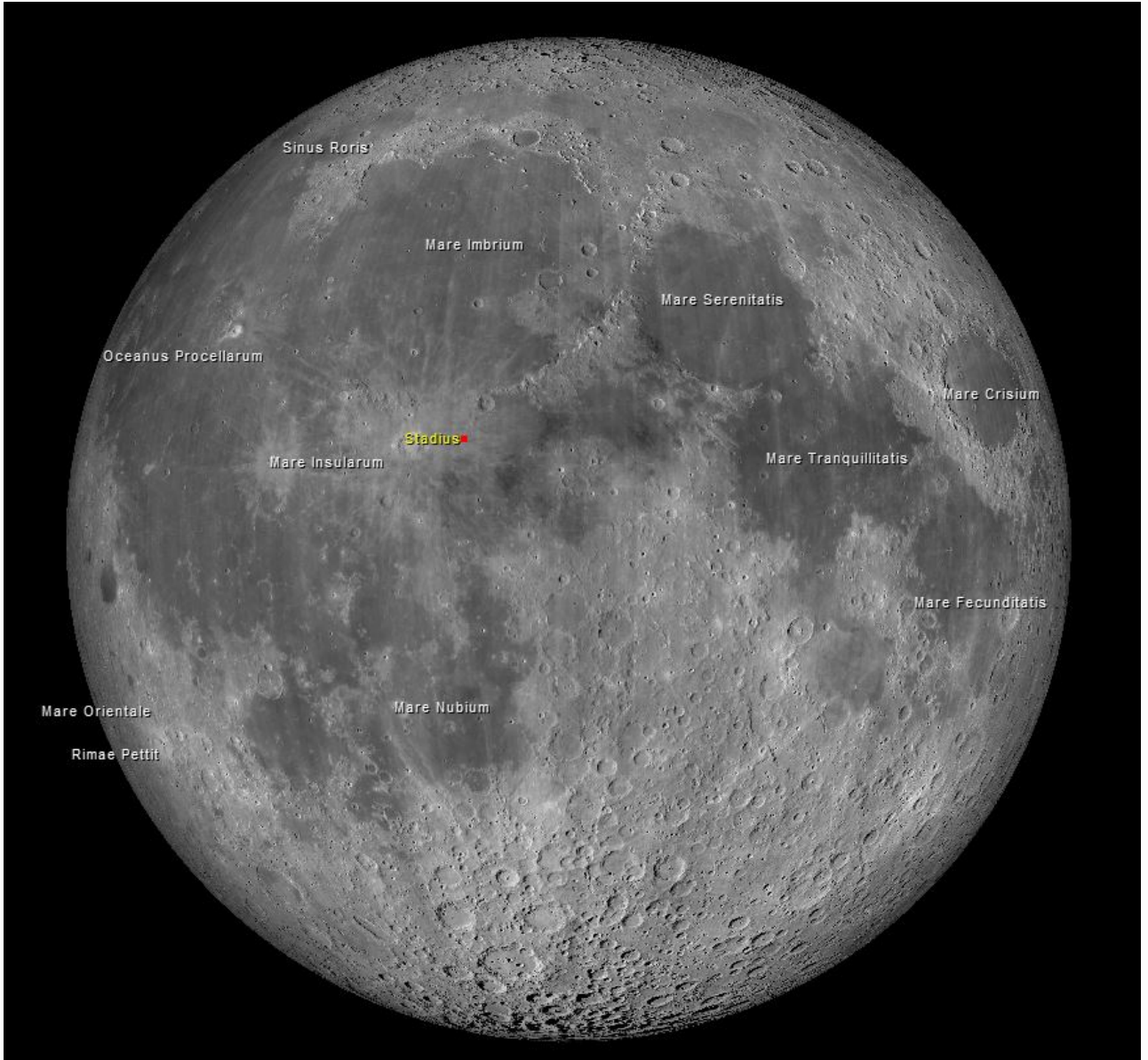
Insularum, Mare : Mar de las Islas

Schroter: (2.6°N, 7.0° W) Johann H. Schröter, 1745 – 1816. selenografista alemán, observador experimentado, autor de selenotopographische Fragmente, descubrió numerosas fisuras en la Luna. Cráter con muro considerablemente desintegrado, abierto hacia el sur.

Schroter, Rima: (1° N, 6° W) Fisura, se extiende en 40 km.

Sommering: Samuel T. Sommering 1755 – 1830. cirujano alemán y naturalista –Cráter con la pared considerablemente desintegrada

Stadius: Johannes Stadius . Matemático y astrónomo .1527-1579.belga autor de tablas planetarias Tabulae Bergenses. Depresión circular, con paredes incompletas bajas y pozos cráter, de diámetro 69 km. , La altura de la pared noreste 650 metros.



Captura Virtual Moon Atlas.