

Atlas des cratères

Les cratères sont classés par ordre alphabétique et orienté pour la plupart le nord en haut et l'est à droite, tel que l'on observe la Lune à l'œil nu. La position sur le globe lunaire est donnée, ainsi que l'âge du cratère. Un historique nous rappelle l'auteur du nom et la personne dont le cratère porte le nom. Un descriptif décrit le cratère et lorsque l'image est complexe une image négative annotée accompagne l'image. Les latitudes et longitudes données pour les cratères permettent de situer ceux-ci sur cette carte qui comporte les coordonnées sélénographiques.

Image du cratère	Description du cratère	Bibliographie de la personne portant le nom	Période géologique de formation	Auteur du nom	Nom et coordonnées sélénographiques	Position sur le globe
					Davy [11,8S, 8,1W] Age : Imbrien supérieur	
					Auteur du nom: Mädler (1837) Humphry Davy (1778-1829) Physicien et chimiste anglais	
					Davy est un cratère de 35 Km situé dans une formation intéressante avec au nord-est une chaîne rectiligne de craterlets appelé Davy catena s'étendant sur 50 km. L'ensemble est à la frontière du continent et de la mer des nuées (Mare Nubium). Davy est relié au nord-ouest et au nord-est par deux chaînes montagneuses au continent. Le mur Est de Davy est impacté par Davy A (15 Km). Le fond est plat inondé par la lave avec 3 crêtes distinctes au point médian. Les murailles sont peu élevées mais escarpées.	

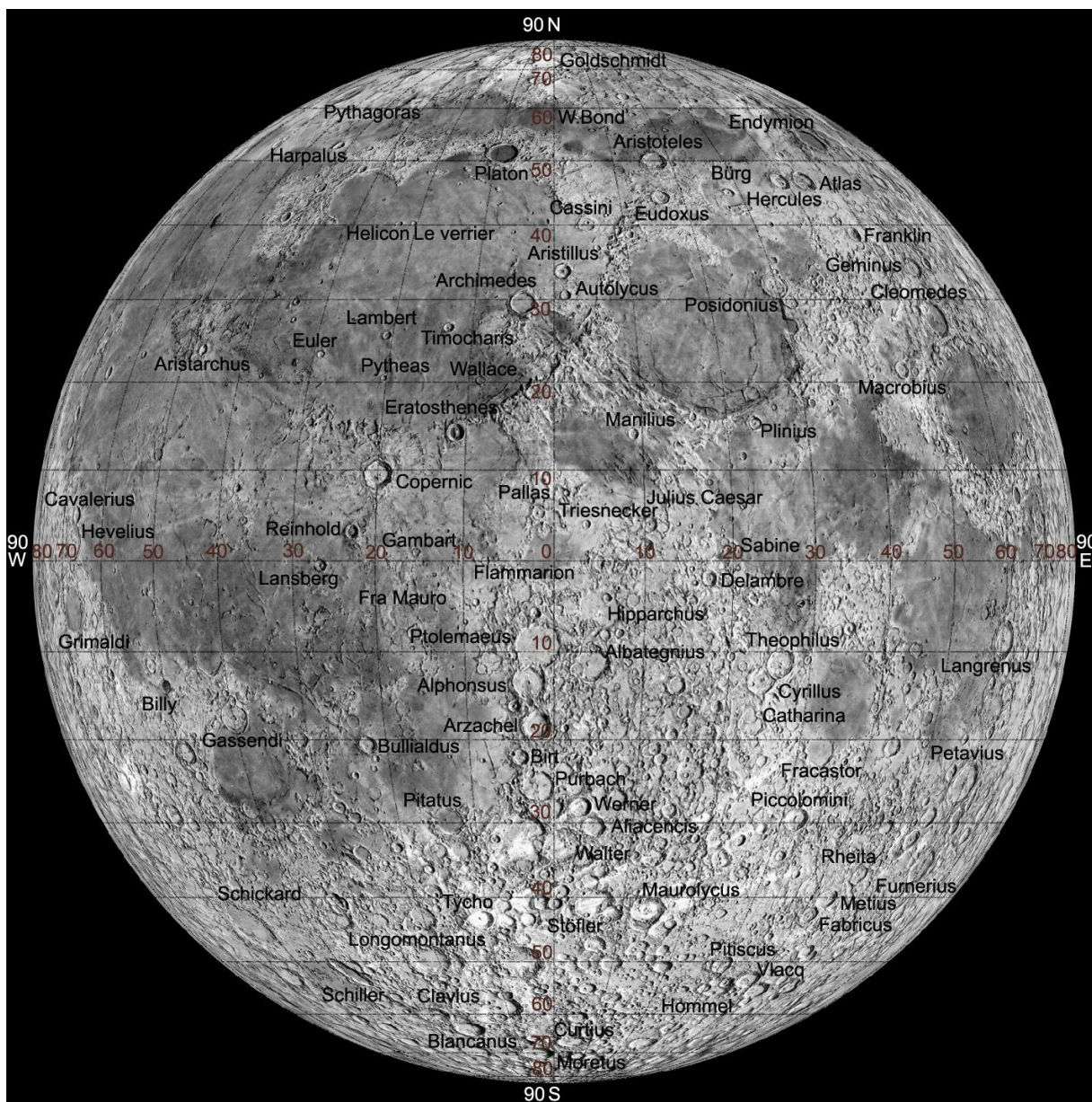


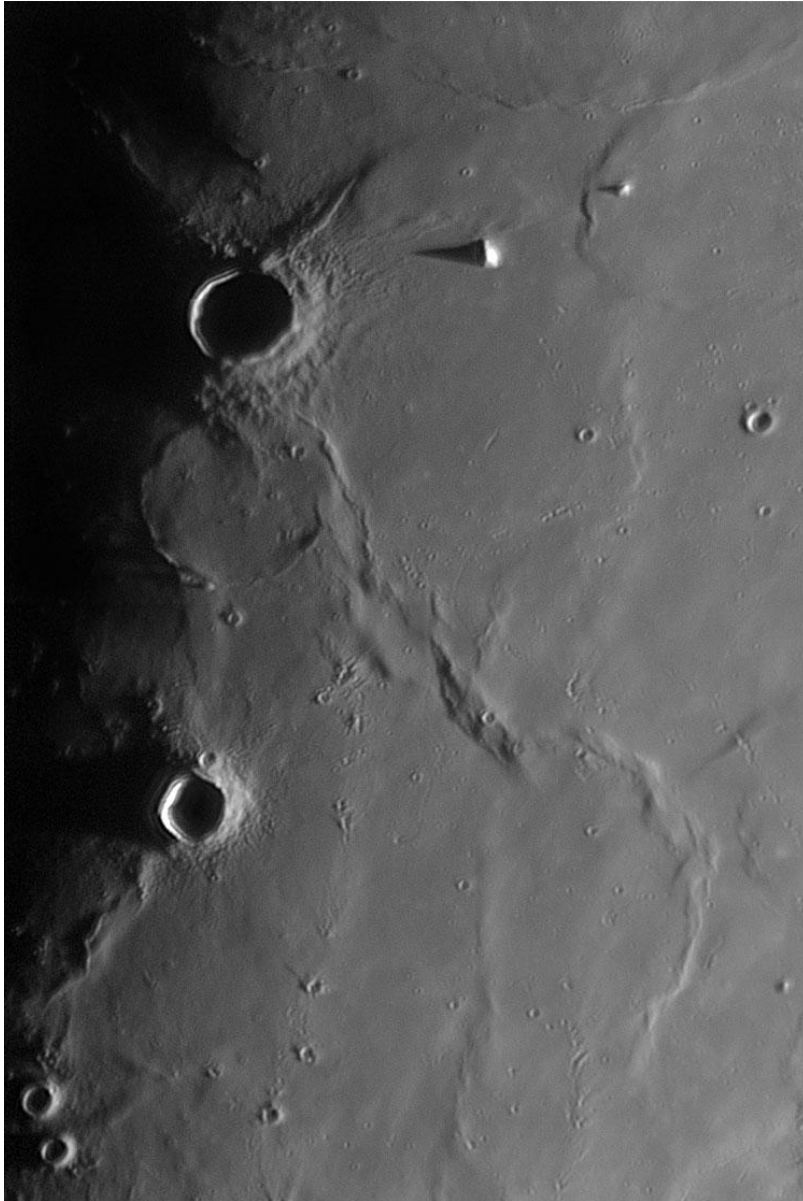
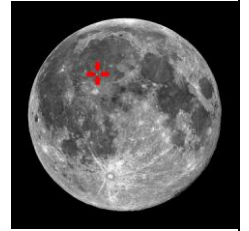
Image (c) Atlas virtuel de la Lune / Ch. Legrand & P. Chevalley

Lambert [25,6N, 21,OW]

Age : Eratosthénien

Auteur du nom: Schröter (1802)

Mathématicien et astronome
allemand



Lambert est un cratère de 30 Km et profond de 3690 m situé dans la moitié méridionale du bassin de la mer des pluies (Mare Imbrium). Le cratère est relativement facile à localiser en raison de sa position isolée dans la mer. Il a un rempart externe escarpé, des murs intérieurs en terrasse, et un plancher qui a un albédo* comparable à son environnement. Au lieu d'une crête centrale, un petit craterlet se trouve au point médian. Juste au sud du cratère Lambert, il reste les remparts d'un cratère recouvert par la lave. Il est légèrement plus grand que Lambert, mais il est difficile de le repérer à moins de l'observer au terminateur*. Ce cratère fantôme s'appelle Lambert R (55 Km). Autour de Lambert des Dorsales rayonnent à partir du cratère. Vers le nord-ouest, Dorsum Zirkel longue de 210 km. Vers le Nord-est, Dorsum Stille longue de 80 km. Un massif montagneux projette son ombre sous éclairage rasant, Mons La Hire (10 sur 20 Km) au Nord-Est.



Langrenus

[8,9S, 60,9E]

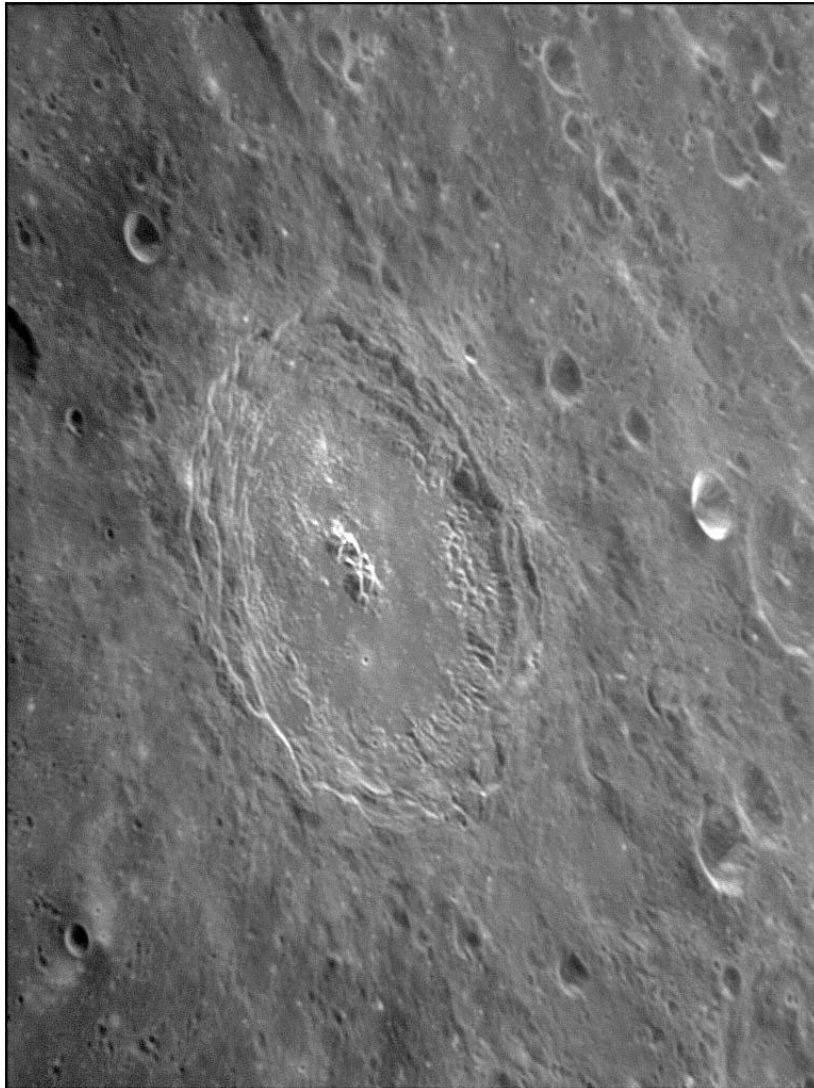
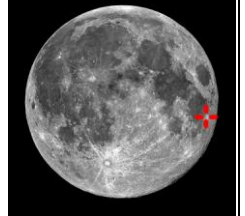
Age : Eratosthénien

Auteur du nom:

Langrenus (1645)

Michel Florent von Langren

(1600-1675). Ingénieur et mathématicien belge



Langrenus est un cratère de 133 Km et profond de 2600 m situé près du limbe lunaire oriental. Le cratère est circulaire dans la forme, mais apparaît oblong en raison de la perspective. Langrenus se trouve sur le rivage oriental de la mer de la fécondité (Mare Fecunditatis). Le mur intérieur de Langrenus est disposé irrégulièrement en terrasse, avec une largeur moyenne d'environ 20 kilomètres. Les remparts externes sont irréguliers et accidentés, et il y a un système lumineux et réduit de rayon à travers la Mer à l'ouest. L'intérieur du cratère est plus clair que son environnement. Le plancher du cratère est couvert par beaucoup de monticules. Il est légèrement irrégulier dans la moitié Nord-ouest. Les crêtes centrales montent environ un kilomètre au-dessus du plancher. Langrenus est l'un des sept cratères connus pour avoir de la troctolite dans ses pics centraux. La troctolite est une roche type des hautes terres qui combine en parties égales l'olivine et le plagioclase. Langrenus est le siège de phénomènes lunaires transitoires (TLP). L'astronome français Audoin Dollfus a découvert que la partie Nord du fond de Langrenus brillait temporairement quand il l'observa en lumière polarisée le 30 décembre 1992 et le 3 janvier 1993. L'interprétation de Dollfus fut que la lumière polarisée brillante était produite par un dégazage qui avait soulevé de la poussière au dessus du fond du cratère.

Lansberg [0,3S, 26,6W]

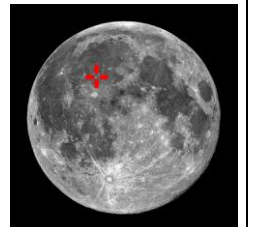
Age : Imbrien Supérieur

Auteur du nom:

Riccioli (1651)

Philippe van Lansberge (1561-

1632). Médecin et astronome belge

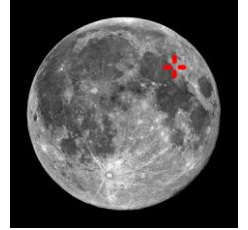


Lansberg est un cratère de 40 Km et profond de 3110 m situé sur la mer des îles (Mare Insularum). Le cratère a une muraille élevée qui s'étend en terrasse à l'intérieur vers un fond plat, peu étendu, qui comporte une double montagne centrale.

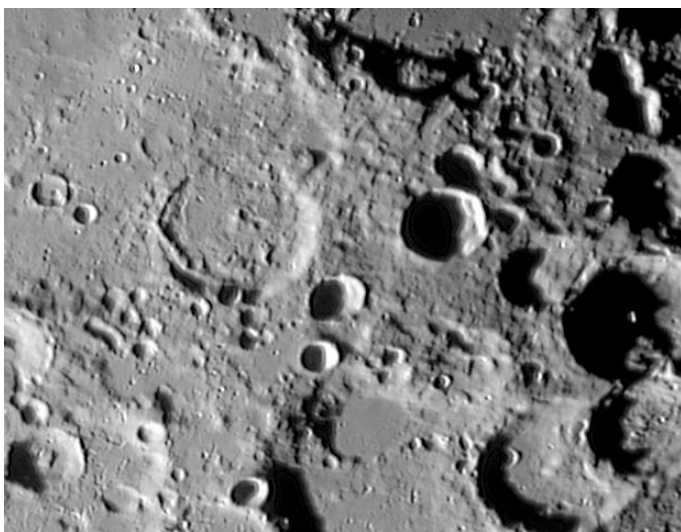


Le Monnier
[26,6N, 30,6E]
Age : Nectarien

Auteur du nom:
Lohrmann (1824)
Pierre Charles Le Monnier
(1715-1799). Astronome et
physicien français

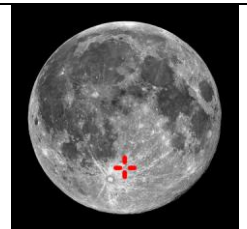


Le Monnier est le reste d'un cratère de 61 Km et profond de 2400 m qui a été inondé en partie par des écoulements de lave. Il est situé sur le bord est de la mer de la Sérénité (Mare Serenitatis). La partie occidentale de la muraille est absente. Au nord on trouve le cratère Chacornac (51 Km, 1450 m). L'intérieur de cette formation est relativement plat et lisse, sans craterlets significatifs pour marquer la surface. La muraille externe est érodée et entaillée par des impacts passés. Des dorsales marquent maintenant l'emplacement où le mur occidental s'étendait. L'emplacement de l'atterrissage de la sonde Luna 21 est situé près du mur méridional de Le Monnier.

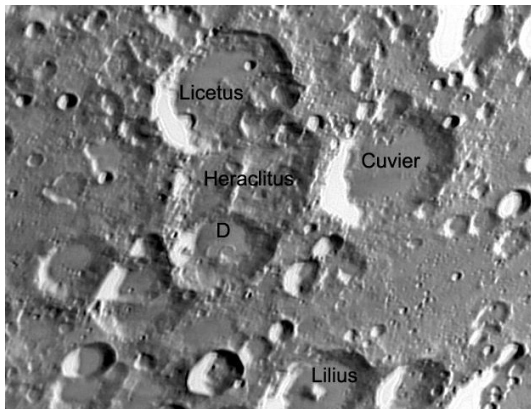


Lexell [35,8S, 4,2W]
Age : Eratosthénien

Auteur du nom:
Schröter (1802)
Anders J. Lexell (1740-1784).
Mathématicien
et astronome suédois



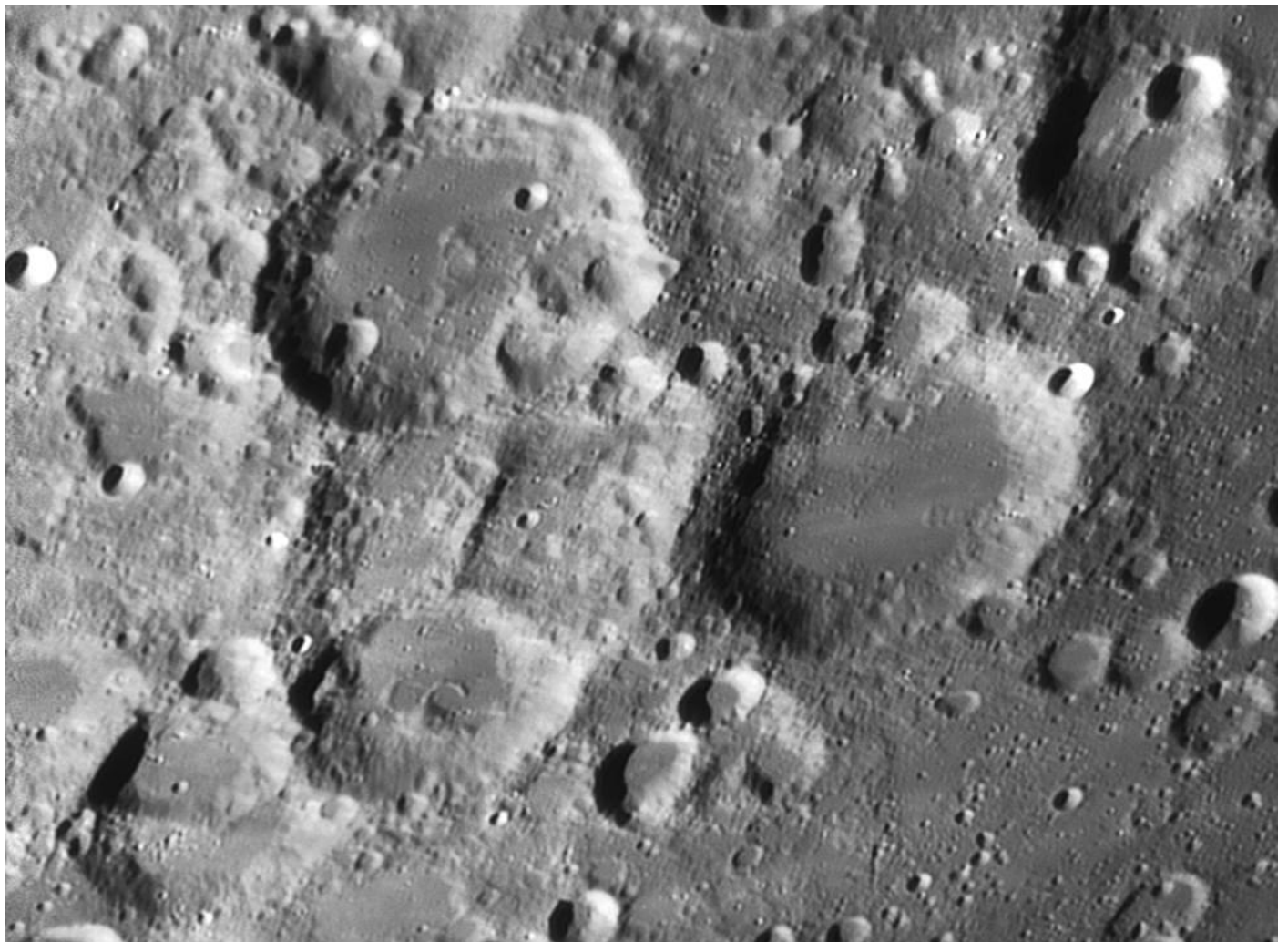
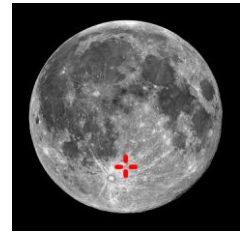
Lexell est un cratère de 63 Km situé sur le plateau continental dans le mur Sud-est de la plaine close Deslandres. Lexell est fortement érodé avec la partie nord du mur qui a disparu. La partie sud est fortement impactée de cratères. Tandis que le mur oriental est le mieux préservé avec une largeur de muraille bien supérieure au coté occidental. Le fond est très tourmenté avec la présence de nombreux monticule sur les parties orientale et méridionales. Au point médian on note la présence de montagnes.



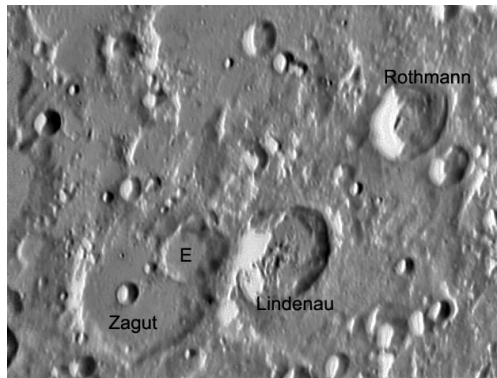
Licetus [47,1S, 6,7E]
Age : Pré-Nectarien

Auteur du nom:
Blagg and Muller 1935

Fortunio Liceti (1577-1657).
Physicien et philosophe italien

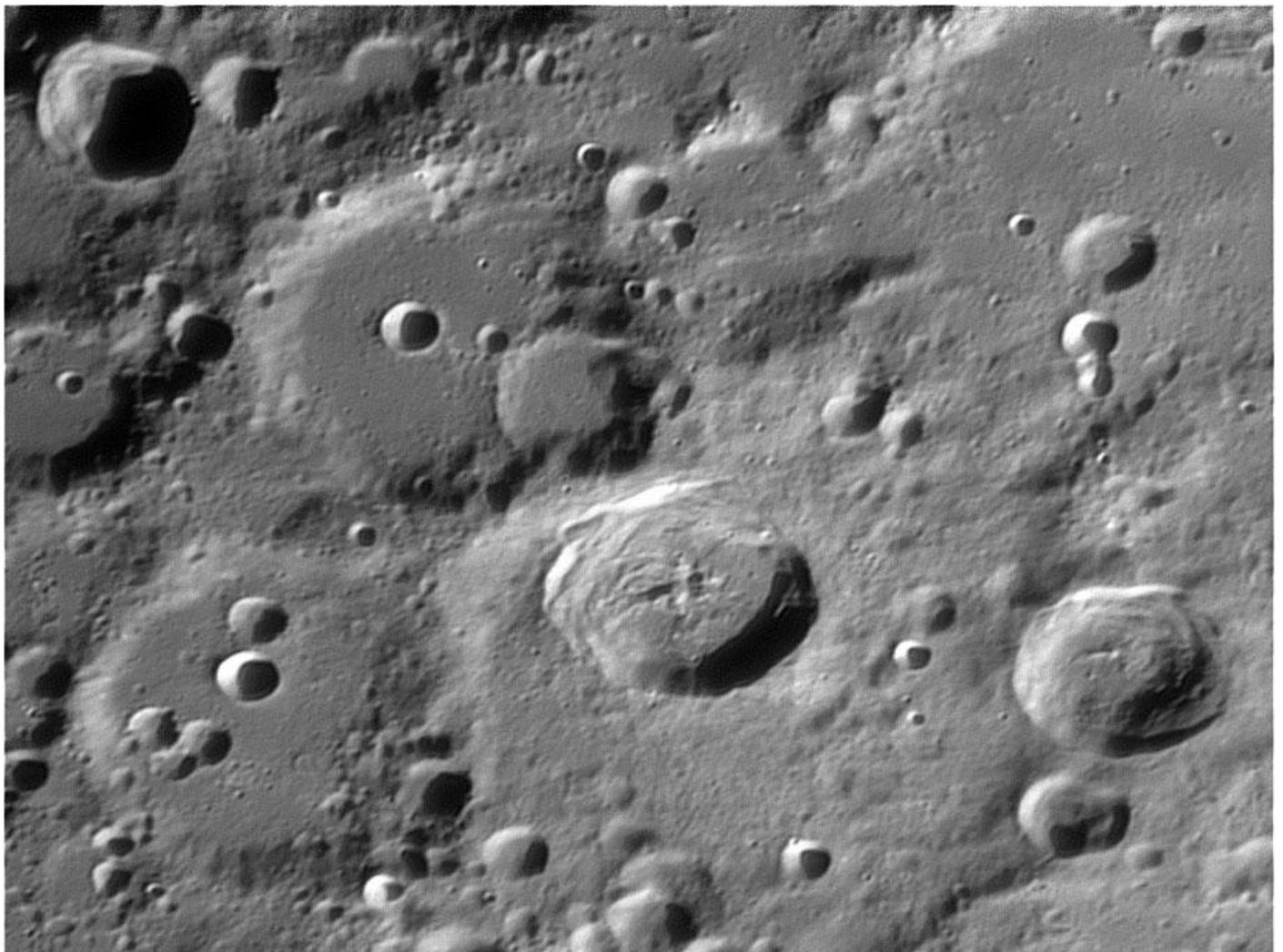
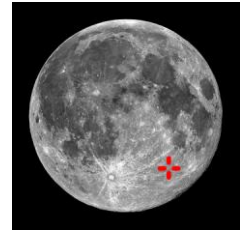


Licetus fait parti d'un conglomérat de cratères enchevêtrés formant un quatuor remarquable. Avec le cratère démantelé Heraclitus (90 Km, 3800 m) qui se positionne sur le mur méridional de Licetus, Heraclitus D et Cuvier (75 Km, 3800m) situé au Sud-est. Licetus (75 Km, 3800 m) est situé sur le plateau continental. Ses murailles sont impactés de multitudes de craterlets et restent entières sur le coté nordique et occidental. Le fond est plat sur la partie nordique d'une diagonale allant du mur Sud-ouest à celui du Nord-Est. L'autre partie du plancher est tourmentée avec la présence de nombreux monticules. A noter des montagnes centrales. Heraclitus est une formation complexe composée de trois sections divisées par une triple arête intérieure.



Lindeneau
[32,3S, 24,9E]
Age : Imbrien Supérieur

Auteur du nom:
Mädler (1834)
Bernhard von Lindeneau
(1780-1854)
. Astronome allemand



Lindeneau est un cratère de 53 Km et profond de 2900 m situé sur le plateau continental au Sud-est de la Lune dans l'enceinte d'un grand cratère anonyme délabré, sur le versant Nord-est de Rabbi Levi (81 Km). Les murailles sont élevées. Le mur Ouest est commun au cratère Rabbi Levi. Le fond plat est tourmenté avec de nombreux monticules et surtout des massifs montagneux centraux qui s'étendent sous forme de deux crêtes arquées parallèles vers le mur sud.

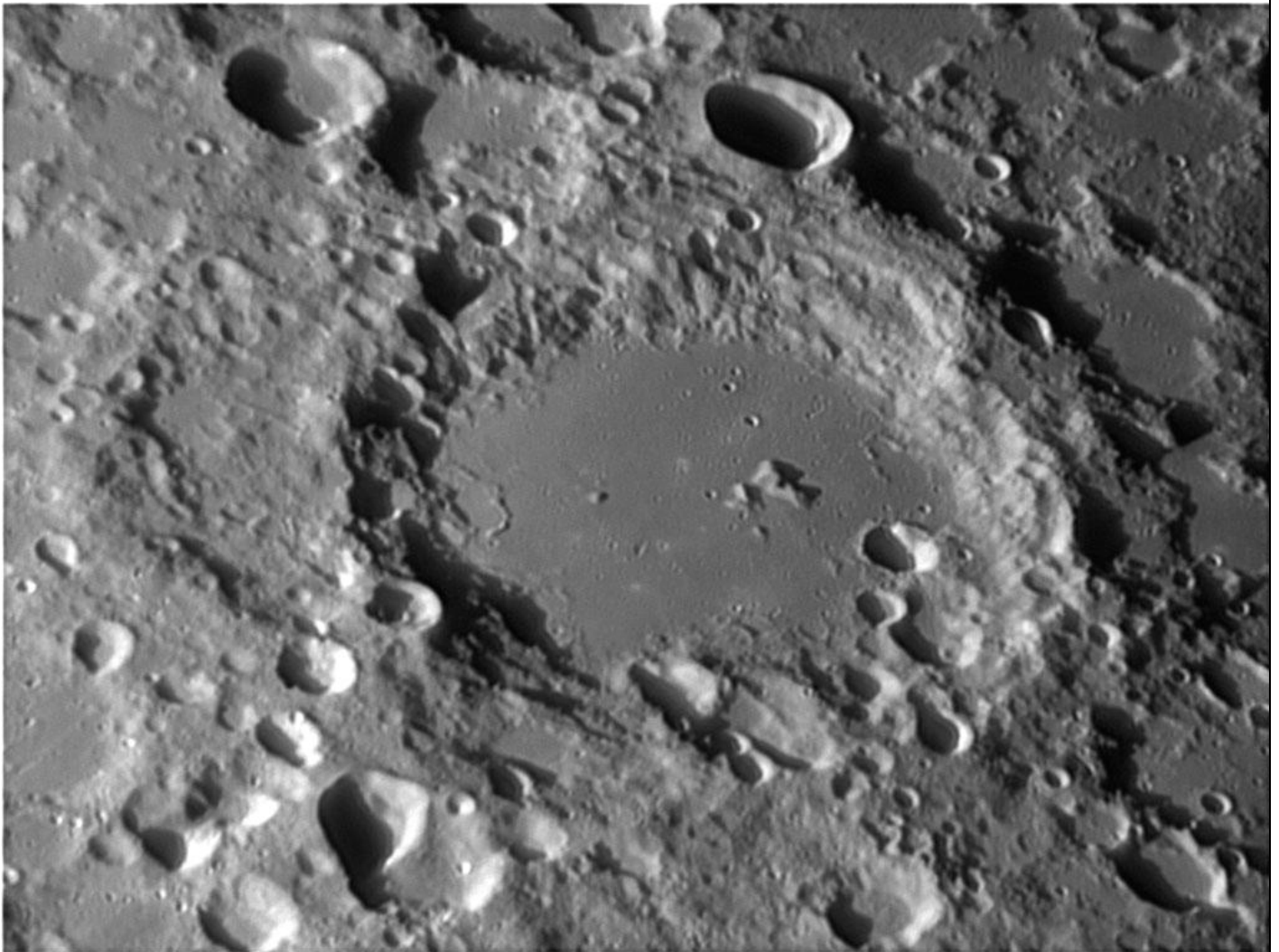
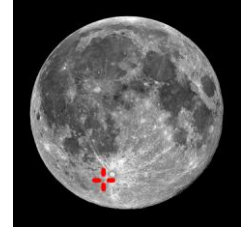
Longomontanus est un cratère de 145 Km situé sur le plateau continental méridional au sud-ouest du cratère Tycho. Il est appelé plaine murée, bien qu'il soit plus une dépression circulaire dans la surface. En raison de sa position Longomontanus apparaît sous forme ovale du fait de la perspective. La muraille de Longomontanus est fortement érodée par des impacts. Le mur Nord-ouest est particulièrement affecté par des craterlets plus ou moins gros. A l'est de la muraille on trouve une arête semi-circulaire qui représente un ancien cratère Longomontanus Z dont la partie ouest est recouverte par Longomontanus. Le plancher du cratère Longomontanus est relativement plat, avec des crêtes centrales légèrement excentrées vers l'ouest. On note aussi la présence de nombreux craterlets et de taches blanches.

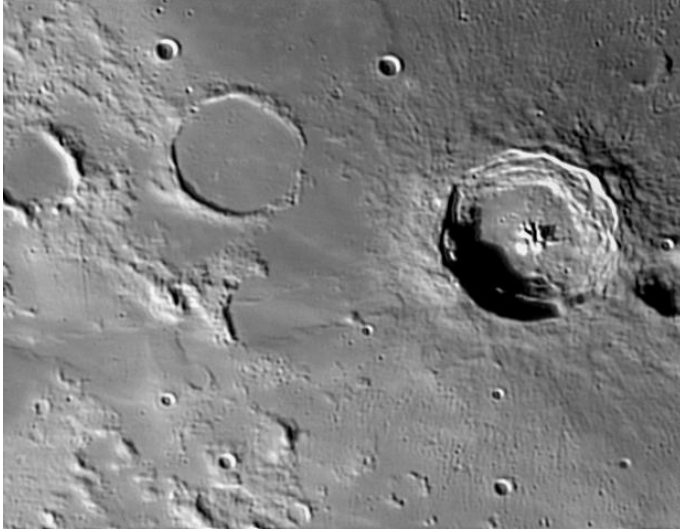
Longomontanus

[49,5S, 21,7W]

Age : Nectarien

Auteur du nom:
Riccioli (1651)
Christian S. Longomontanus
(1562-1647).
Astronome danois

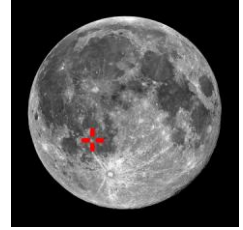


**Lubiniezky**

[17,8S, 23,8W]

Age : Nectarien

Auteur du nom:
Schröter (1802)
Stanislas Lubiniesky
(1623-1675).
Astronome polonais



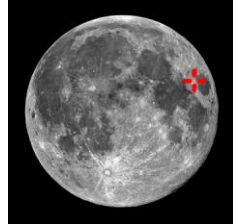
Lubiniezky est un cratère de 44 Km et profond de 770 m inondé par la lave, situé sur le bord Nord-ouest de la Mer des Nuées (Mare Nubium). Lubiniezky se trouve au Nord-ouest de Bullialdus. Le plancher de Lubiniezky a été recouvert par la lave, qui est très probablement entrée de la Mer environnante par le mur sud-est plus bas. La muraille survivante est jointe à des arêtes fixées aux murs Nord et occidental. Le cratère Lubiniezky A, au Nord-ouest est également inondé par la lave.

Macrobius est un cratère de 65 Km et profond de 3700 m situé au Nord-ouest de la mer des Crises (Mare Crisium). Sur son versant oriental on trouve le cratère Tisserand (37 Km). Tandis que sur le mur occidental Macrobius C se situe sur la crête. Les murs s'étalent en terrasses vers l'intérieur pour atteindre un vaste fond plat tourmenté de monticules avec un ensemble de crêtes au point médian.

Macrobius [21,3N, 46,0E]

Age : Imbrien inférieur

Auteur du nom:
Riccioli (1651)
Ambrosius Theodosius Macrobius,
grammairien latin durant les règnes de
Honorius et d'Arcadius (395-423).



Maginus est une plaine close de 163 Km et profonde de 4000m situé sur le plateau continental méridional au sud-est du cratère Tycho et au Nord-est de Clavius. Juste au nord de Maginus on trouve le cratère Proctor (52 Km). La muraille de Maginus est fortement érodée, avec des incisions formées par impacts sur le côté oriental. Le côté occidental est couvert de multiples cratères de toutes les tailles dont le plus important est Maginus C (42 Km) au Sud-est. Il ne reste donc que peu de choses du dispositif original qui a représenté la muraille de Maginus, et elle ne possède plus de rempart externe. Le plancher est relativement plat, avec trois crêtes centrales, de nombreux craterlets et monticules.

Maginus [50,0S, 6,2W]

Age : Pré-Nectarien

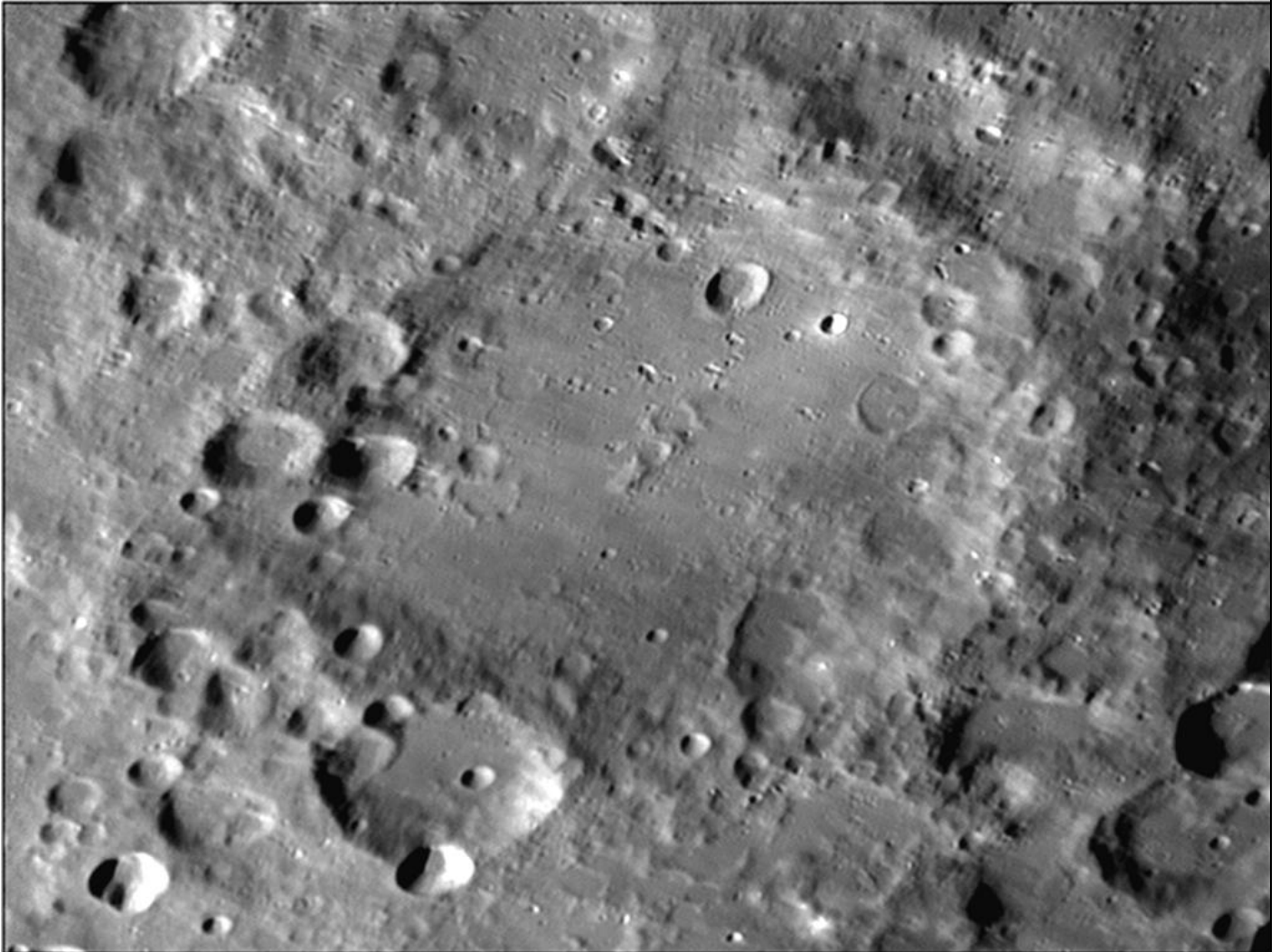
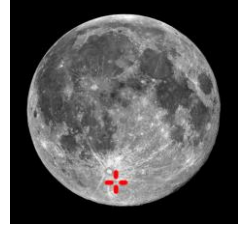
Auteur du nom:

Riccioli (1651)

Giovanni A. Magini

(1555-1617).

Mathématicien, astronome
et astrologue italien



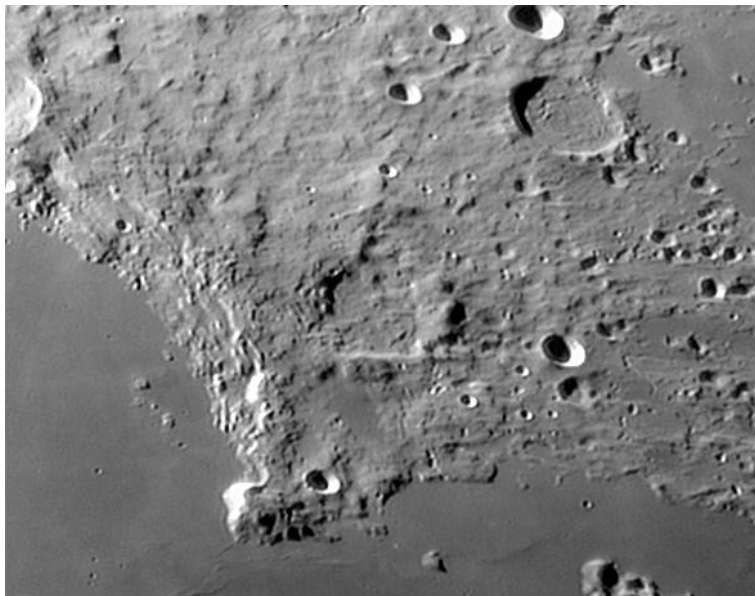


Marius [11,9, 50,8W]
Age : Imbrien inférieur

Auteur du nom:
Riccioli (1651)
Simon Mayer (1570-1624).
Astronome allemand



Marius est un cratère de 41 km et profond de 1670 m situé dans Oceanus Procellarum (Océan des tempêtes). La surface à l'ouest et au nord de ce cratère contient un grand nombre de dômes lunaires étalés sur un secteur de cent kilomètres de diamètre. Les rayons de Kepler (31 km) à l'Est atteignent la muraille de Marius. Le plancher du cratère de Marius a été inondé par la lave, et la surface est relativement lisse et plate présentant de petits craterlets dont le plus important est Marius G dans la partie Nord-est. La muraille du cratère est basse et généralement circulaire dans la forme.

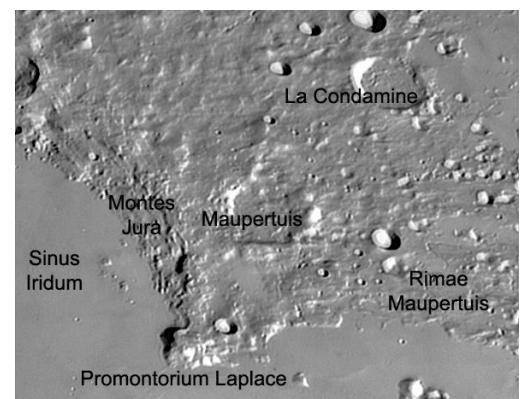
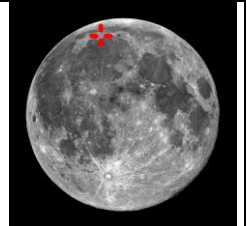


Maupertuis

[49,6N, 27,3W]

Age : Nectarien

Auteur du nom:
Schröter (1802)
Pierre Louis de Maupertuis
(1698-1759). Mathématicien
et astronome français

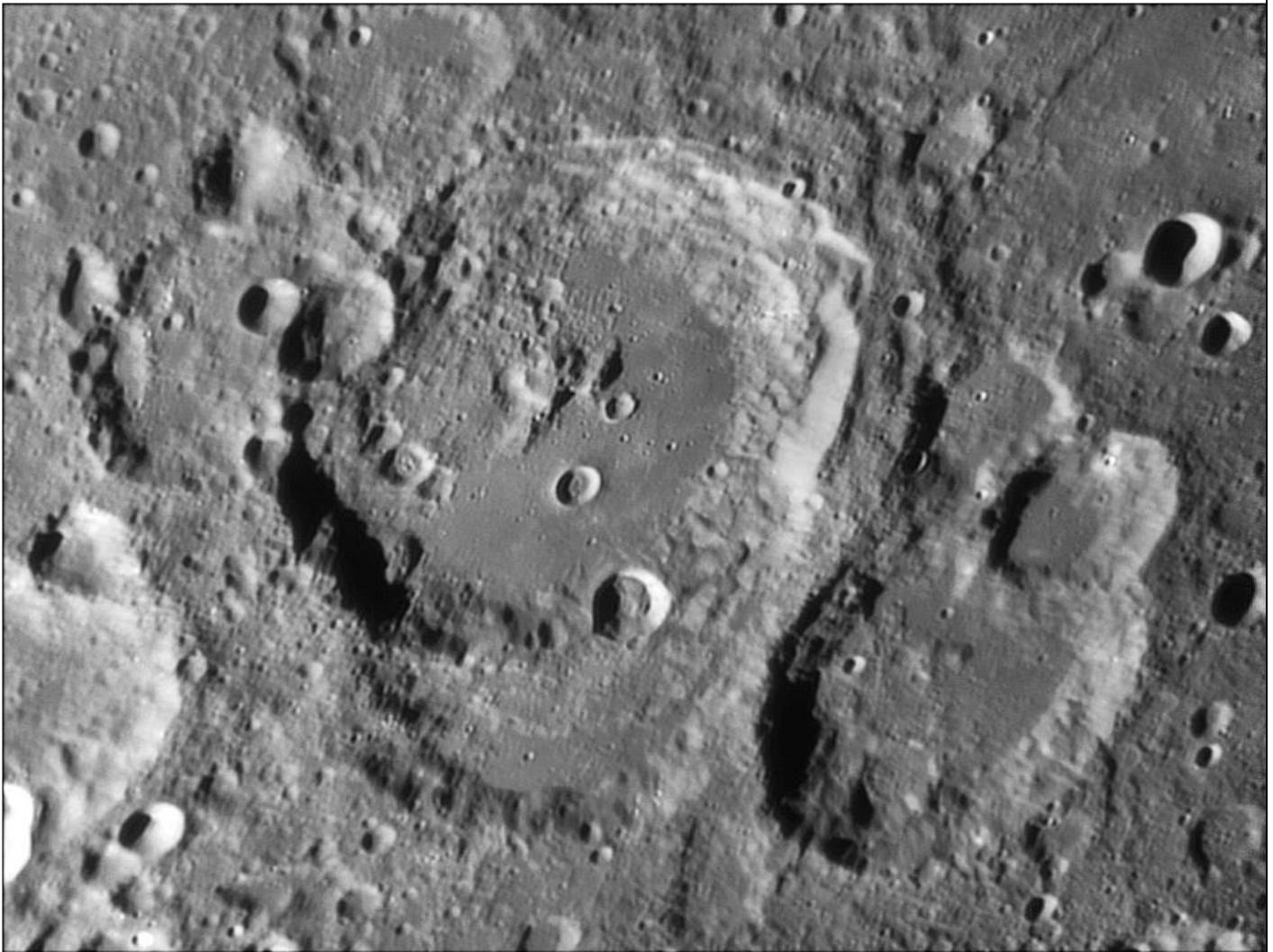
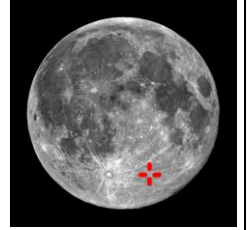


Maupertuis est un cratère délabré de 46 Km situé sur un contrefort continental entourant le Golfe des Iris (Sinus Iridum). Au sud de Maupertuis on trouve le célèbre promontoire Laplace. Maupertuis est de forme irrégulière, avec des murailles abîmées plus élevées sur les murs Est et Sud. Le fond est tourmenté par de nombreuses lignes de crête orientées Sud-ouest vers le Nord-Est.

Maurolycus est un cratère de 114 Km et profond de 4700 m situé sur le plateau continental dans l'hémisphère sud de la Lune. Il a son mur Sud-est joint au cratère plus petit Barocius (82 Km). Le mur occidental avoisine la paire de cratères Stöfler et Faraday. Le mur de Maurolycus est élevé, large, et en terrasse, surtout dans la partie orientale. Au sud un ancien cratère de même taille que Maurolycus et écrasé par ce dernier, ne laisse plus apparaître que sa partie méridionale. Le cratère Maurolycius F (25 Km) se trouve en travers du mur Nord-ouest. Cette partie du plancher de Maurolycus est plus tourmentée que le reste. Les autres sections du plancher sont relativement lisses, avec un complexe de crêtes centrales excentrées vers le Nord et une paire de craterlets. Le petit cratère Maurolycus A (15 Km) mord dans la partie méridionale de la muraille.

Maurolycus
[41,8S, 14,0E]
Age : Nectarien

Auteur du nom:
Riccioli (1651)
Francesco Maurolico (1494-
1575). Mathématicien italien





Mersenius

[21,5S, 49,2W]

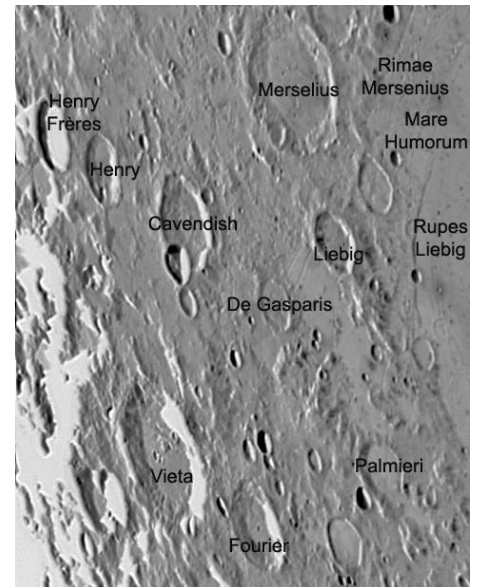
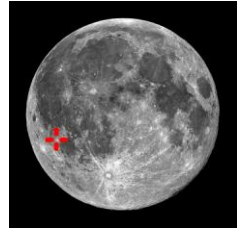
Age : Nectarien typique

Auteur du nom:

Riccioli (1651)

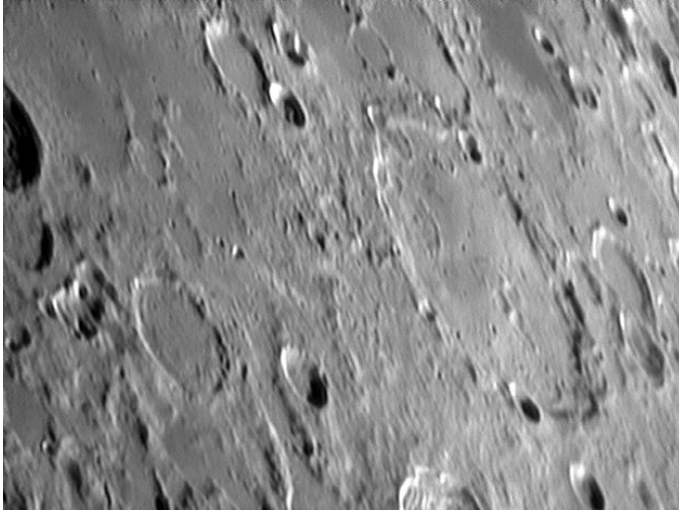
Marin Mersene (1588-1648).

Théologien, mathématicien et
physicien français



Mersenius est un cratère de 85 km et profond de 2300 m situé à l'ouest de la Mer des Humeurs (Mare Humorum). Au sud-ouest on trouve le cratère Cavendish (56 km, 2350 m) et au Sud-est le cratère Liebig (36 km, 1500 m). La muraille de Mersenius est fortement érodée, particulièrement dans la section nordique, plus basse. Le cratère Mersenius N se trouve en travers du mur Sud-ouest. L'intérieur de Mersenius a été inondé par la lave, formant des bombements. Ceci a été très probablement constitué par la lave jaillissant sous la surface. Il y a plusieurs craterlets minuscules sur le plancher. A l'est du cratère sur les bords de Mare Humorum, un système de rainures appelées Rimae Mersenius courent, parallèlement dans le sens Nord-Sud sur une longueur d'environ 230 kilomètres.



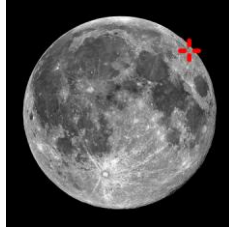
**Messala**

[39,2N, 59,9E]

Age : Pré-Nectarien

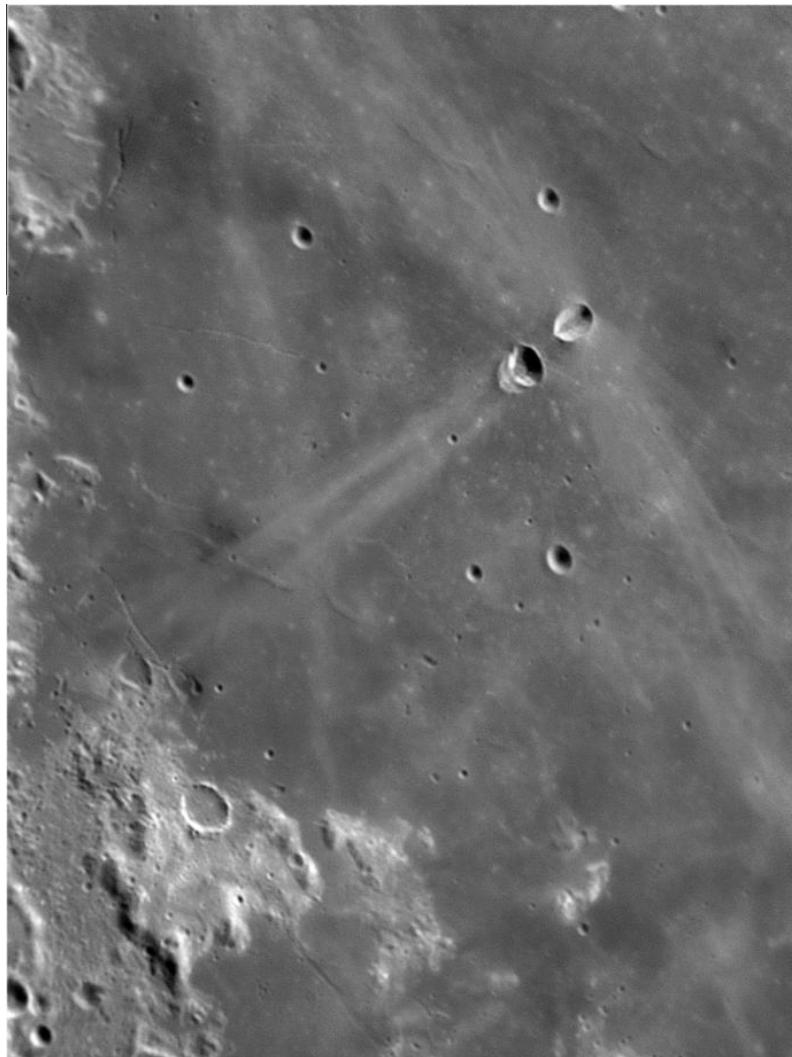
Auteur du nom:

Riccioli (1651)

Ma-sa-Allah, ou Mashalla
(mort v. 815). Astronome
et astrologue juif

Messala est un cratère de 124 km, de dimension suffisante pour appartenir à la catégorie des plaines murées. Il est situé dans la partie Nord-est de la lune, assez proche du limbe pour apparaître de manière significative oblong. Presque attaché au mur nordique on trouve le cratère Schumacher (61 km).

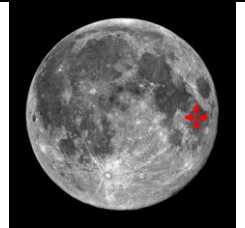
Au sud-ouest il y a le cratère, à piton central Geminus (86 km, 5400 m), et directement au Sud, à l'Est de Geminus, le cratère plus petit Bernoulli (48 km, 4000 m). La Muraille externe de Messala est érodée due aux impacts mineurs de cratèrlets, mais une grande partie du mur externe maintient sa forme originale et un certain degré de terrassement. Le mur est cassé par de plus petits cratères le long du côté Sud, Nord, et des côtés du Nord-ouest. Le plancher intérieur est relativement de niveau mais contient des irrégularités dans la surface à quelques endroits. Il y a plusieurs petits cratères qui sont maintenant des dépressions dans la surface. Le plus notable de ces derniers est un cratère fantôme le long du mur intérieur occidental.

**Messier** [1,9S, 47,6E]

Age : Copernicien

Auteur du nom:

Mädler (1834)

Charles Messier (1730-1817).
Astronome français

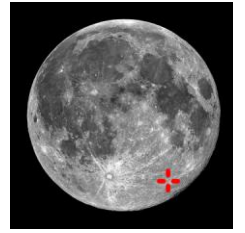
Messier est un cratère de 9 sur 11 Km relativement jeune situé dans mer de la Fécondité (Mare Fecunditatis). Le cratère a une forme oblongue qui n'est pas provoquée par effet de perspective. La dimension la plus longue est orientée dans une direction est-ouest. Juste à l'ouest on trouve Messier A (13x11 Km) qui est un cratère semblable. Cependant Messier A est un cratère double. L'intérieur des cratères Messier et Messier A ont un albédo* plus élevé que la mer environnante. Il y a également une strie foncée au centre de chaque cratère. Deux rayons presque linéaires se prolongent à l'ouest du mur de Messier A, continuant sur plus de 100 kilomètres vers le bord Est de Mare Fecunditatis et donnant un aspect cométaire à ce cratère. On suppose que Messier a été constitué par un impact avec un faible angle et que Messier A pourrait avoir été formé après un rebond par le corps impactant.

**Metius** [40,3S, 43,3E]

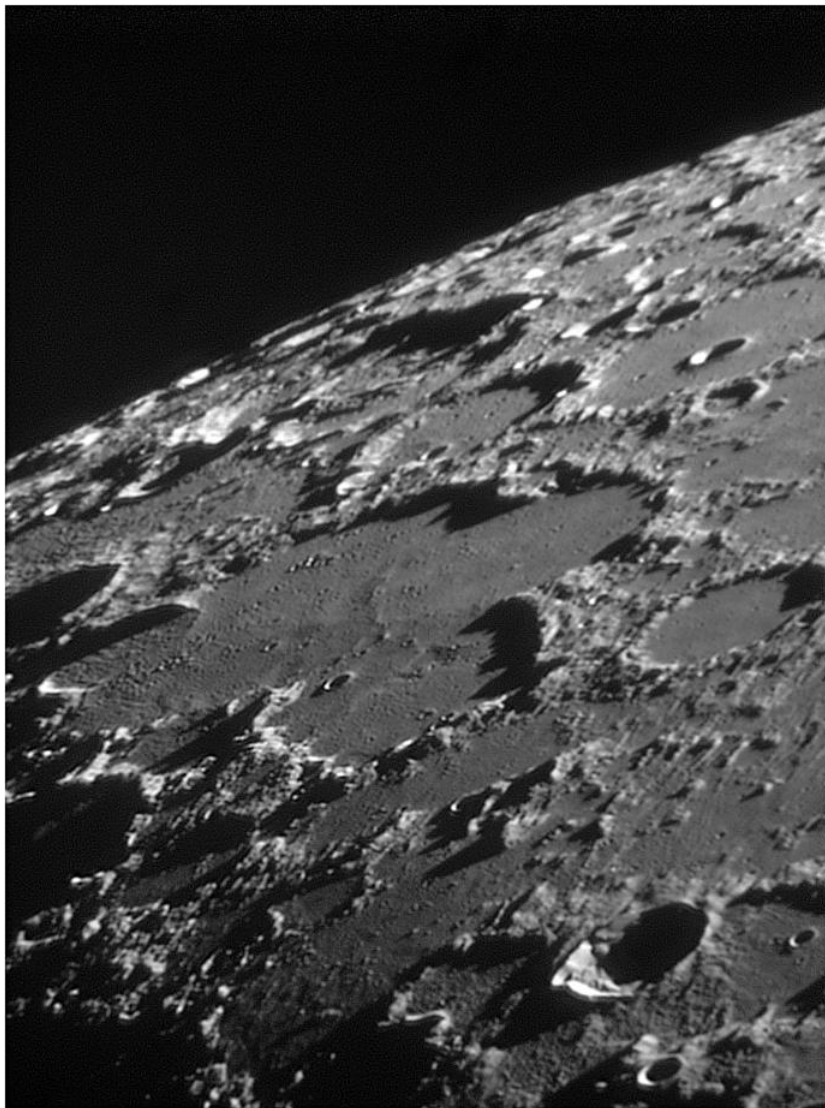
Age : Nectarien typique

Auteur du nom:

Blagg and Muller (1935)
 Adriaan Adriaanszoon
 (1571-1635). Mathématicien
 et astronome hollandais



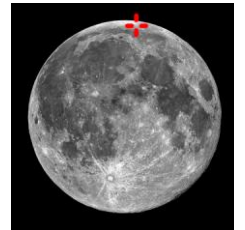
Metius est un cratère de 88 Km et profond de 3000m situé sur la partie continentale Sud-est de Lune. Au sud-ouest la muraille est attachée au cratère Fabricius (78 Km, 2500m) et Janssen (190 Km). La muraille élevée en gradins descend de façon escarpée sur un fond plat comportant de basses crêtes centrales. Le cratère le plus gros sur le plancher est Metius B (14 Km), situé au pied du mur Nord-est.

**Meton** [73,8N, 19,2E]

Age : Pré-Nectarien

Auteur du nom:
 Riccioli (1651)

Méton (v. 432 av. J.-C.).
 Astronome et
 mathématicien grec



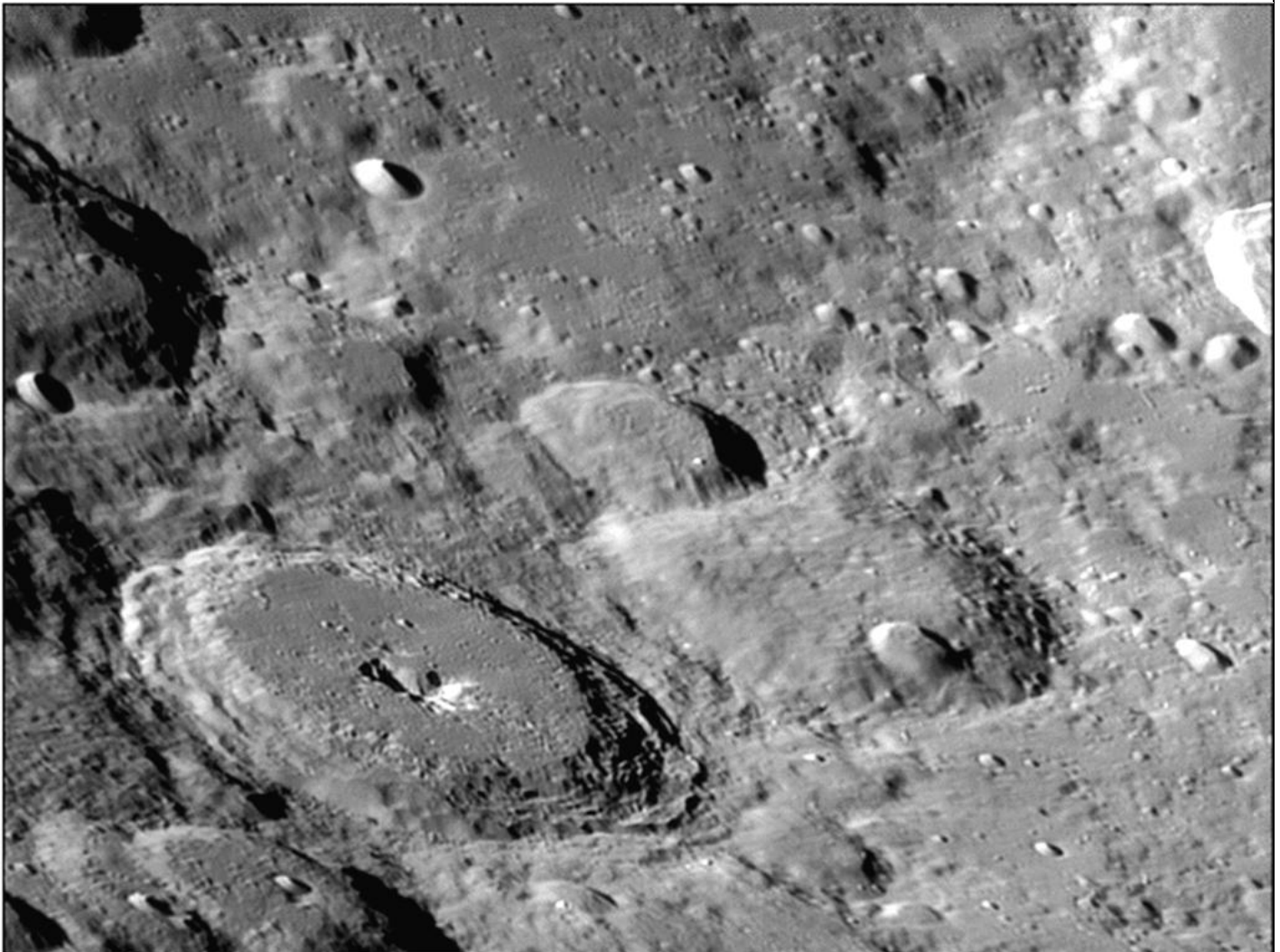
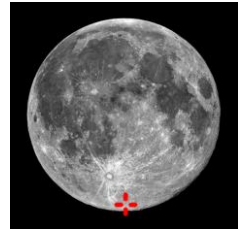
Meton est une vaste plaine murée de 123 Km sur 74 Km. Cette formation ressemble à un trèfle, composé de Meton, Meton C (77 Km) et D (78 Km). On note des éjectas rayonnant venant du cratère Anaxagoras bien plus à l'ouest. La surface du fond plat peu profond montre de nombreux craterlets et monticules. Situé dans la mer du froid (Mare Frigoris) près du limbe nord, le complexe de Meton est particulièrement intéressant car sa ligne d'horizon crénelée résulte de la fusion d'au moins 5 cratères individuels. La région est abondante en vastes plaines murées.

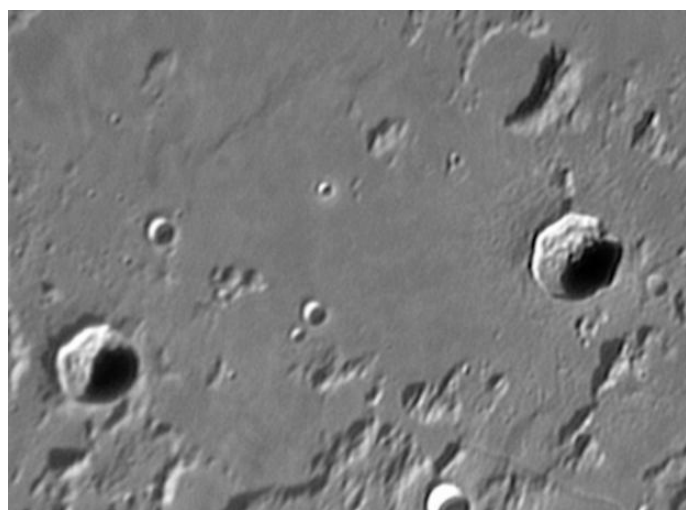
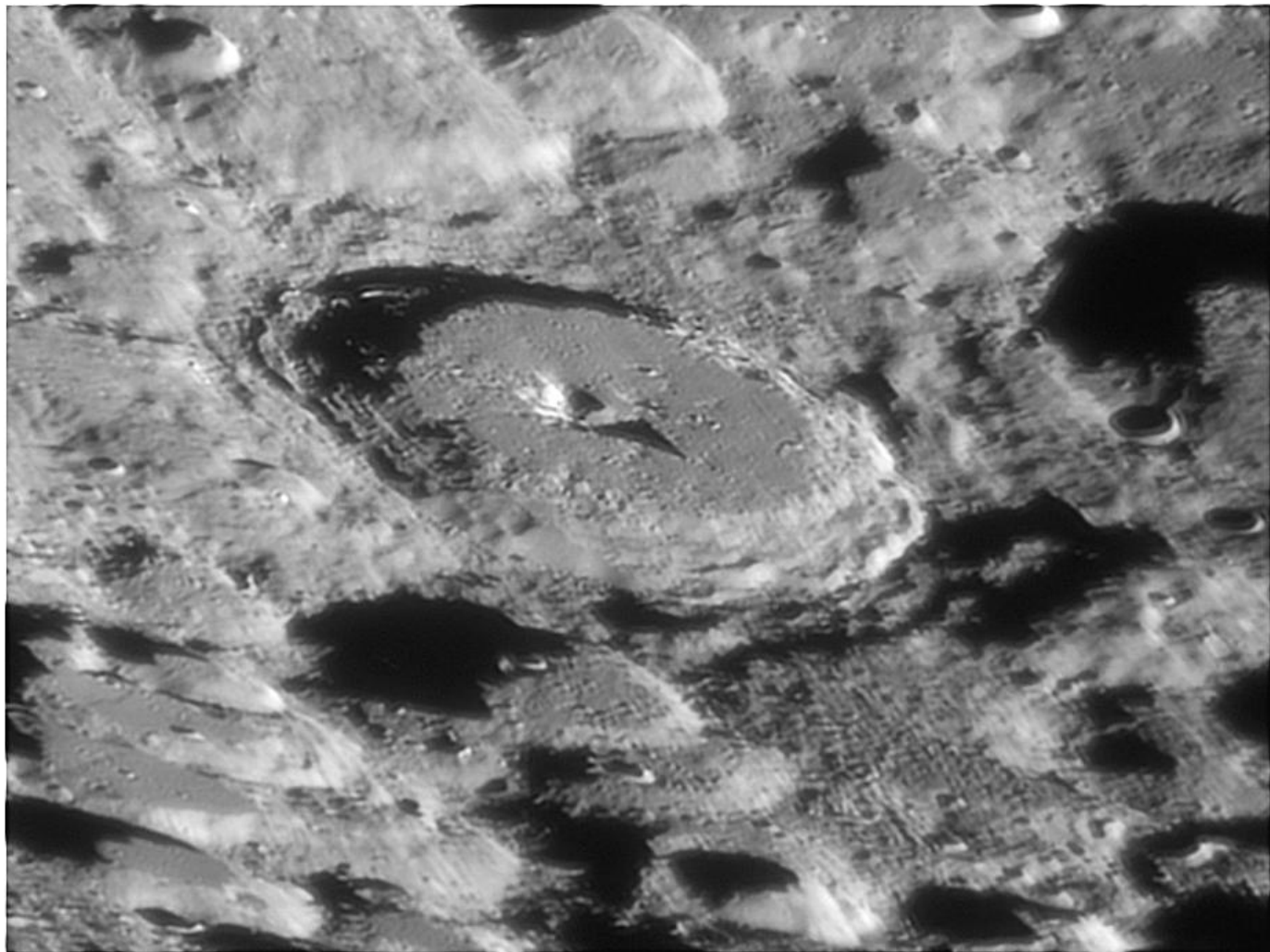
Moretus est un cratère de 114 Km et profond de 5000 m situé dans une région continentale riche en cratères près du pôle Sud de la lune. Au sud de Moretus on trouve le cratère Short (70 Km), alors qu'au Nord se situe Cysatus (49 Km) et au Nord-ouest Gruemberger (94 Km). En raison de l'endroit près du membre lunaire, le cratère semble oblong en raison de la perspective. La muraille du cratère a un mur intérieur large en terrasse, et un rempart externe complexe et très élevé. Le plancher est relativement plat et couvert par la lave. Au milieu une formation centrale montagneuse monte environ 2700 m au-dessus du plancher environnant.

Moretus [70,6S, 5,5W]
Age : Eratosthénien

Auteur du nom:
Riccioli (1651)

Théodore Moretus (1602-1667).
Mathématicien belge



**Mösting** [0,7S, 5,9W]

Age : Copernicien

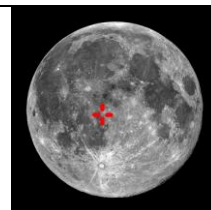
Auteur du nom:

Mädler (1834)

Johann S. von Mösting

(1759-1843)

Mécène danois



Mösting est un petit cratère de 27 km et profond de 2760m situé au Sud-est de Mare Insularum (Mer des îles). Le cratère ruiné Sömmering (28 km) se trouve au Nord-ouest. Mösting a un mur intérieur en terrasse et une petite colline centrale au point médian du plancher. Au Sud-ouest on trouve un cratère presque jumeau Lalande (25 km, 2590 m). Lalande est entouré par un secteur recouvert de son éjecta présentant un fort albédo qui rayonne avec un rayon maximum de plus de 300 kilomètres. Le mur intérieur a un système de terrasse, et il y a une petite élévation centrale au point médian du plancher.

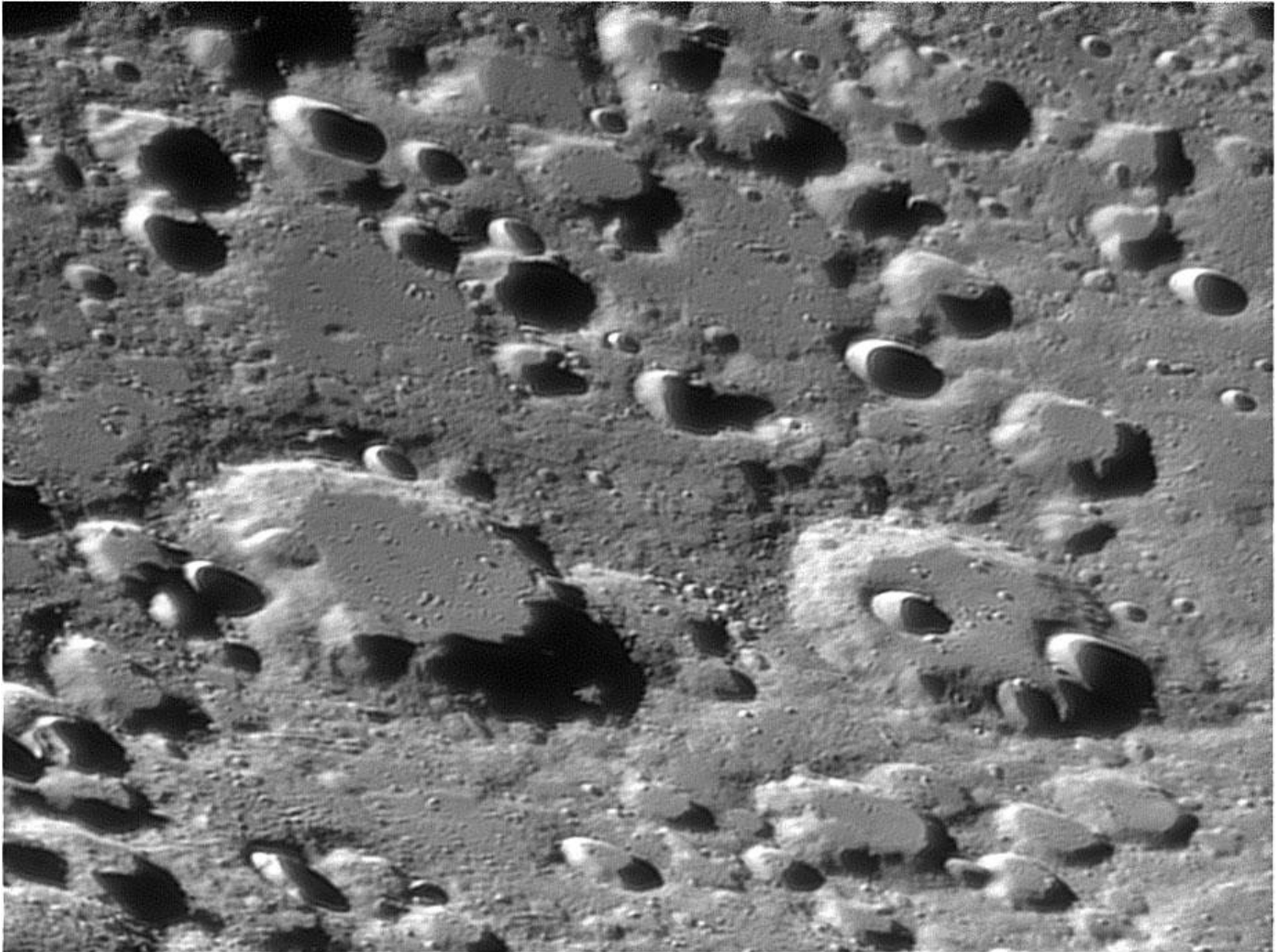
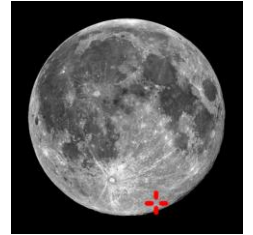
Mutus est un cratère de 78 km et profond de 3700 m qui est situé dans la partie méridionale montagneuse de la Lune. Il se trouve au Nord-est du cratère Manzinus (98 km, 3500 m), et en prolongement de champs de cratères alignés. Le mur interne de Mutus est érodé, avec surtout à l'Ouest une paire de petits mais notables cratères, Mutus A (16 km) et Mutus V (24 km). Un autre cratère Mutus B (17 km) est situé sur le plancher du cratère, juste à l'Ouest du point médian. Le reste de l'intérieur est relativement plat, et ponctué par plusieurs craterlets minuscules, principalement, au Nord de Mutus B.

Mutus [63,6S, 30,1 E]

Age : Pré-Nectarien

Auteur du nom: Blagg and Muller 1935

Vincente Mut (Muth) (mort en 1673).
Astronome et navigateur espagnol



Nicollet

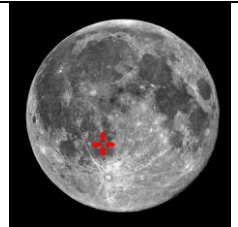
[21,9S, 12,5W]

Age : Eratosthénien

Auteur du nom:
Neison (1876)

Jean Nicolas Nicollet
(1788-1843).

Sélénographe français



Nicollet est un cratère de 15 Km et profond de 2030 m situé au centre de la mer des Nuées (Mare Nubium) à l'Ouest du célèbre Mur droit. Diverses dorsales divergent du cratère et traversent entièrement la mer. La muraille est élevée, tandis que le fond plat est peu étendu.

**Nasireddin**

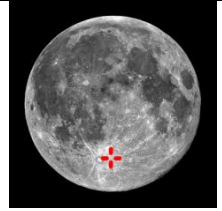
[41,0S, 0,2 E]

Age : Imbrien inférieur

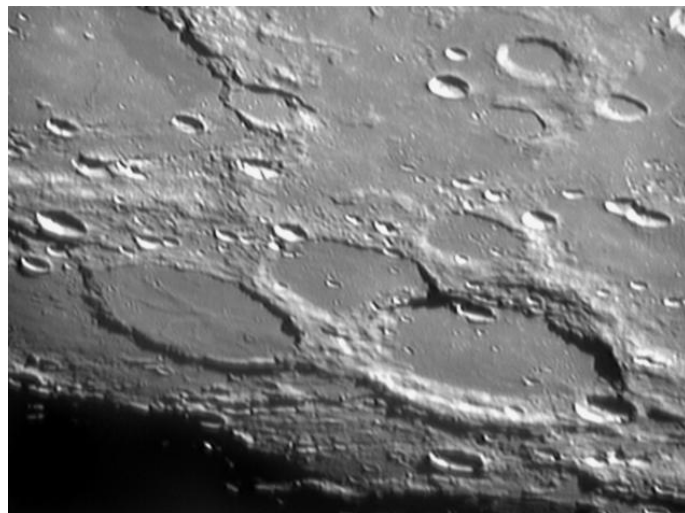
Auteur du nom:

Mädler (1834)

Nasir al-Din al-Tusi (1201-1274). Astronome persan



Nasireddin est un cratère de 53 km et profond de 3000 m situé dans la partie continentale méridionale de la lune. Ce cratère recouvre deux formations plus anciennes, Miller (75 km, 3500 m), à piton central, au Nord et le cratère Huggins (65 km, 3000 m) à l'ouest. Nasireddin contient beaucoup de détail, avec un mur intérieur en terrasse et une muraille escarpée au Sud et à l'Est où le mur intérieur s'est effondré. Le plancher intérieur est relativement de niveau, mais rugueux. Il y a quelques basses crêtes centrales près du point médian à l'intérieur, et quelques craterlets minuscules.

**Nasmyth**

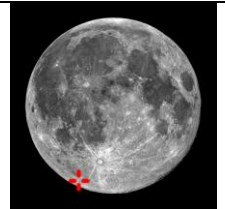
[50,5S, 56,2W]

Age : Blagg and Muller 1935

Auteur du nom:

Gaudibert (1890)

James Nasmyth (1808-1890). Ingénieur écossais



Nasmyth est un cratère de 78 km et profond de 2300 m situé près du limbe Sud-ouest de la lune. Il est attaché au mur Sud-est du cratère Wargentini (85 km, 300m), et sa moitié méridionale est recouverte par le cratère, plus grand, Phocylides (114 km, 2800 m). La muraille de Nasmyth est érodée dans plusieurs endroits par des craterlets, le plus grand étant Nasmyth D (13 km) qui se trouve sur le mur Nord. Le plancher a été inondé par des écoulements de lave, rendant la surface relativement plate. Il n'y a aucune crête centrale, mais le plancher est affecté par quelques petits craterlets dont le principal est presque au point médian.

Orontius

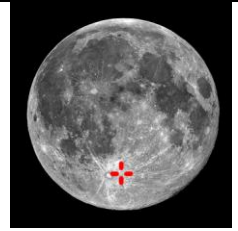
[40,3S, 4,0W]

Age : Pré-Nectarien

Auteur du nom:

Riccioli (1651)

Orontius Finæus (1494-1555). Mathématicien et cartographe français



Orontius est une plaine close de 122 Km situé sur le plateau continental dans un enchevêtrement de cratères. La partie orientale du cratère est couverte par le cratère plus petit Huggins (65 Km). Ce dernier est lui même recouvert sur son mur oriental par le cratère encore plus petit Nasireddin (53 Km). Le trio formant une chaîne de cratère de dimensions décroissante. Joint au mur méridional on trouve le cratère Saussure (54 Km, 1880 m) recouvrant un ancien cratère de taille supérieure. La muraille d'Orontius est impactée, érodée, et recouverte par un certain nombre de différents cratères. Une paire de cratères a l'ouest Orontius A et E se sont imposées dans le mur du cratère, formant des bombements vers l'intérieur. Peu du mur original reste presque intact. C'est le mur Sud qui a survécu le mieux au procédé d'érosion. La moitié Sud-ouest du plancher est assez plate et troublée seulement par quelques petits craterlets. Dans le nord du cratère, le cratère Orontius F a rempli cette partie du plancher.

