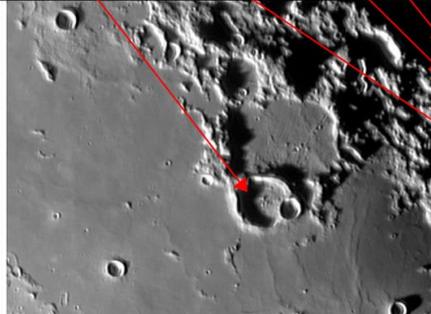


Atlas des cratères

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	
<p>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.</p>						

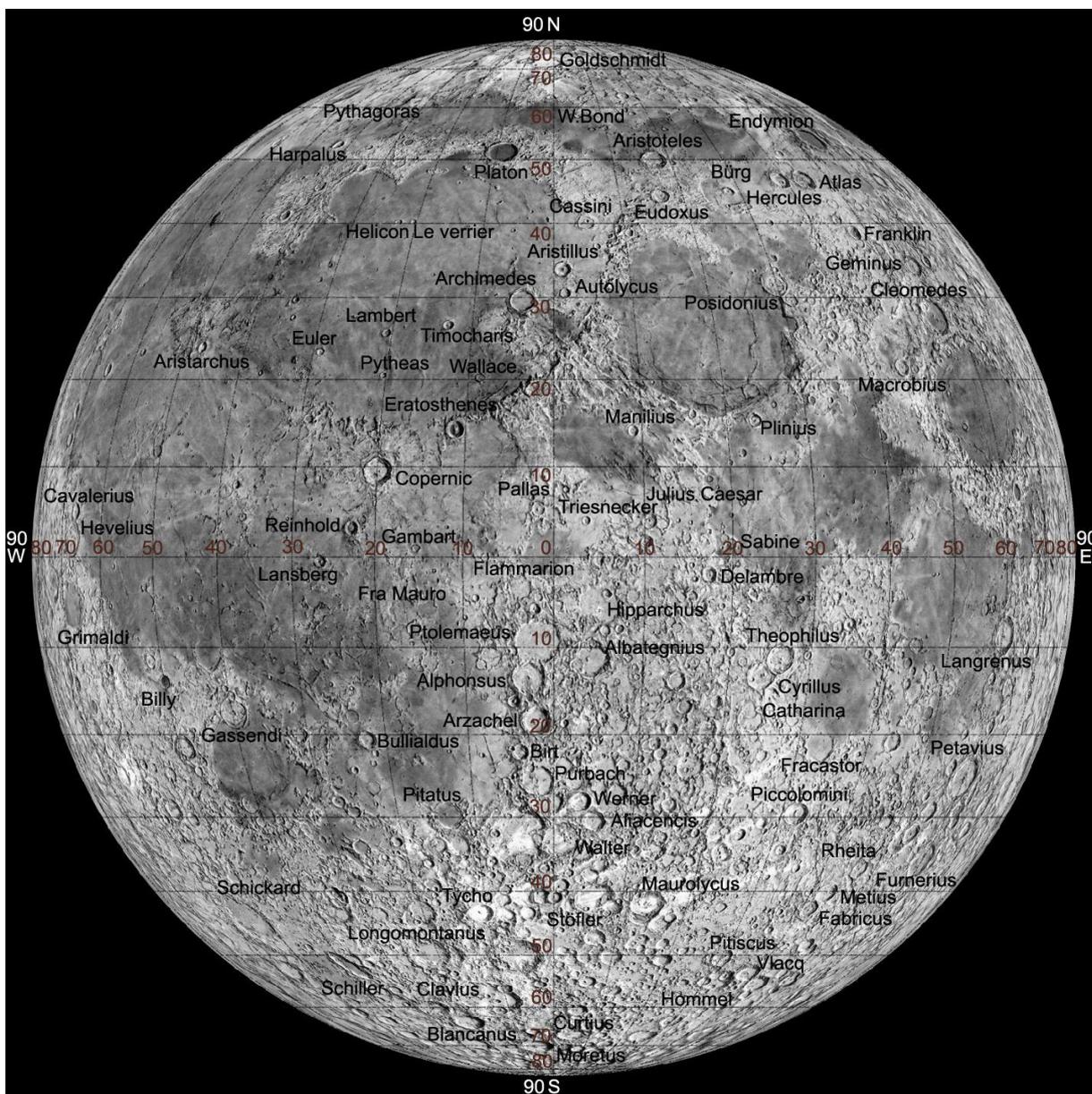
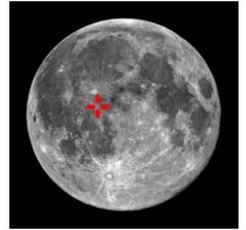


Image (c) Atlas virtuel de la Lune / Ch. Legrand & P. Chevalley

**Gambart** [1,0N, 15,2W]

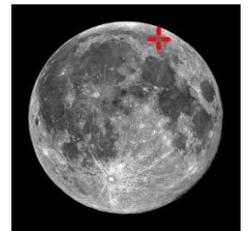
Age : Pré-Imbrien

Auteur du nom :
Mädler (1834)Jean F. Gambart (1800-1836).
Astronome français

Gambart est un petit cratère de 25 Km et profond de 1050 m situé dans la mer des îles (Mare Insularum), près de la région centrale de la lune. Dans le passé le plancher du cratère de Gambart a été inondé par la lave, laissant une surface plate entourée par une arête presque circulaire.

**Gärtner** [59,1N, 34,6E]

Age : Imbrien

Auteur du nom :
Schröter (1802)Christian Gärtner (1750-1883)
Géologue et minéralogiste
allemand du 18^{ème} siècle

Gärtner est le reste d'un cratère inondé par la lave situé dans la partie Nord-est de la lune. Il est situé sur le bord nordique de Mare Frigoris. La moitié méridionale de la formation est complètement absente, et Gärtner forme un bassin semi-circulaire. Au nord se trouve le cratère Democritus. Les murailles du cratère sont fortement érodées, avec des entailles dues aux impacts. Le sol du cratère montre quelques petites collines dans la moitié Ouest. Une rainure, Rima Gärtner part du point médian du cratère vers la muraille Nord-est sur une longueur totale d'environ 30 kilomètres. Le craterlet en forme de cuvette « Gärtner D » est situé près du point médian entre les deux extrémités de la muraille du cratère.



Gassendi

[17,5S, 39,9W]

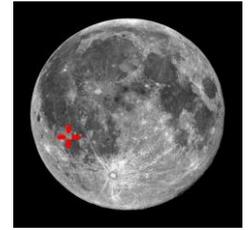
Age : Nectarien

Auteur du nom :

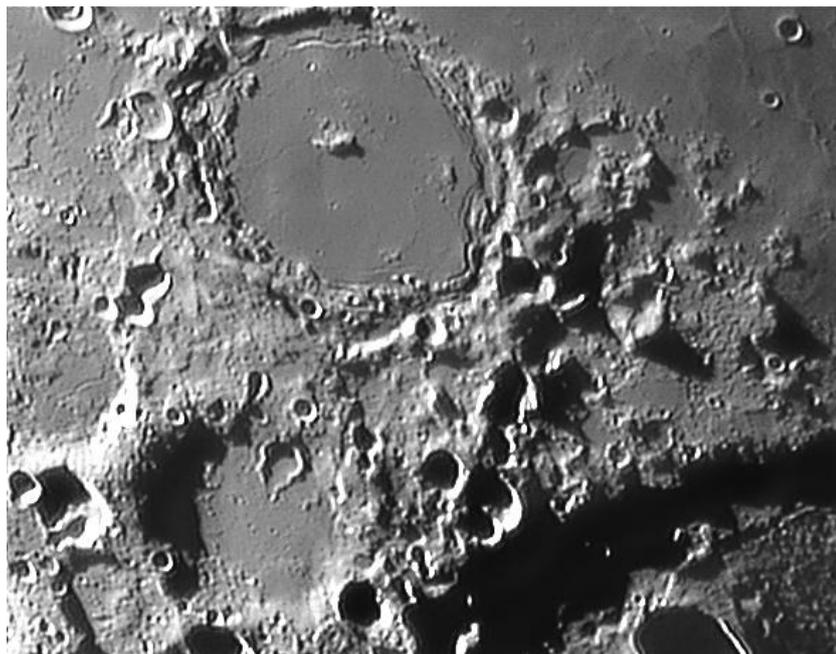
Riccioli (1651)

Pierre Gassendi (1592-1655).

Théologien, mathématicien et
astronome français



Gassendi est une grande plaine murée à fond fracturé de 110 Km et profond de 1860 m. Situé sur le bord nordique de la mer des Humeurs (MareHumorum). La formation a été inondée par la lave pendant la formation de la mer, ainsi seul la muraille et les crêtes centrales multiples (1200 m) demeurent au-dessus de la surface. Les murs externes sont érodés. Un cratère Gassendi A (33 Km / 3600 m) a impacté le mur nordique. On note aussi un soulèvement relatif de la partie nord-ouest du plancher. La partie méridionale plonge vers le bas et le mur ne mesure que 200 mètres contre 2.5 kilomètres pour le mur le plus haut. Le fond est tourmenté avec de nombreux monticules. Il y a également un système de rainures entrecroisées, appelé Rimae Gassendi.



Gauricus

[33,8S, 12,6W]

Age : Pré-Nectarien

Auteur du nom :

Riccioli (1651)

Luca Gaurico (1476-1558).

Théologien, astronome et
astrologue italien



Gauricus (en bas à gauche) est un cratère de 80 Km et profond de 2700 m, situé au sud de la mer des Nuées (Mare Nubium) à coté de deux voisins bien connus ; pitatus au Nord et Deslandres à l'Est. Gauricus est très érodé avec une muraille fortement impactée. Les versants arrondis portent de nombreux cratères dont Gauricus A au Sud-ouest, Gauricus B & D au Sud et Gauricus G à l'Est. Le fond est plat rempli de lave avec un cratère en fer à cheval au Nord.



Geminus

[34,5N, 56,7E]

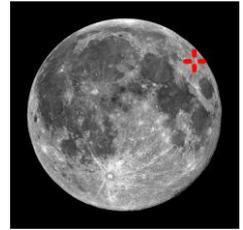
Age : Eratosthénien

Auteur du nom:

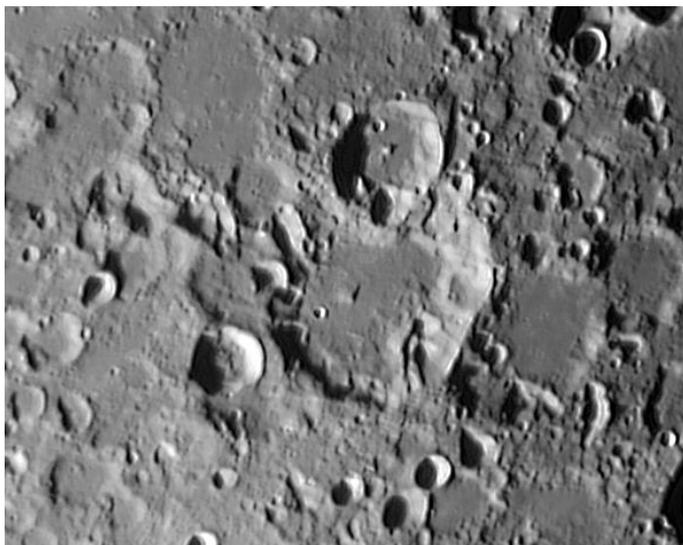
Riccioli (1651)

Geminus (v. 70 av. J.-C.).

Astronome grec



Geminus est un cratère de 86 Km et profond de 5400 m situé près du limbe Nord-est de la Lune. Le cratère apparaît en raison de sa position de forme ovale mais il est réellement presque circulaire dans la forme. La muraille circulaire de Geminus contient un certain nombre d'entailles extérieures, en particulier au nord et à l'est. L'éjecta du cratère est encore évident. Le mur intérieur est en terrasse. Il n'y a aucun impact notable sur le plancher intérieur, mais il y a une longue arête centrale située au point médian.



Gemma Frisius

[34,2S, 13,3E]

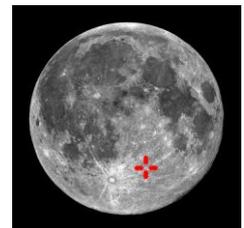
Age : Pré-Imbrien

Auteur du nom:

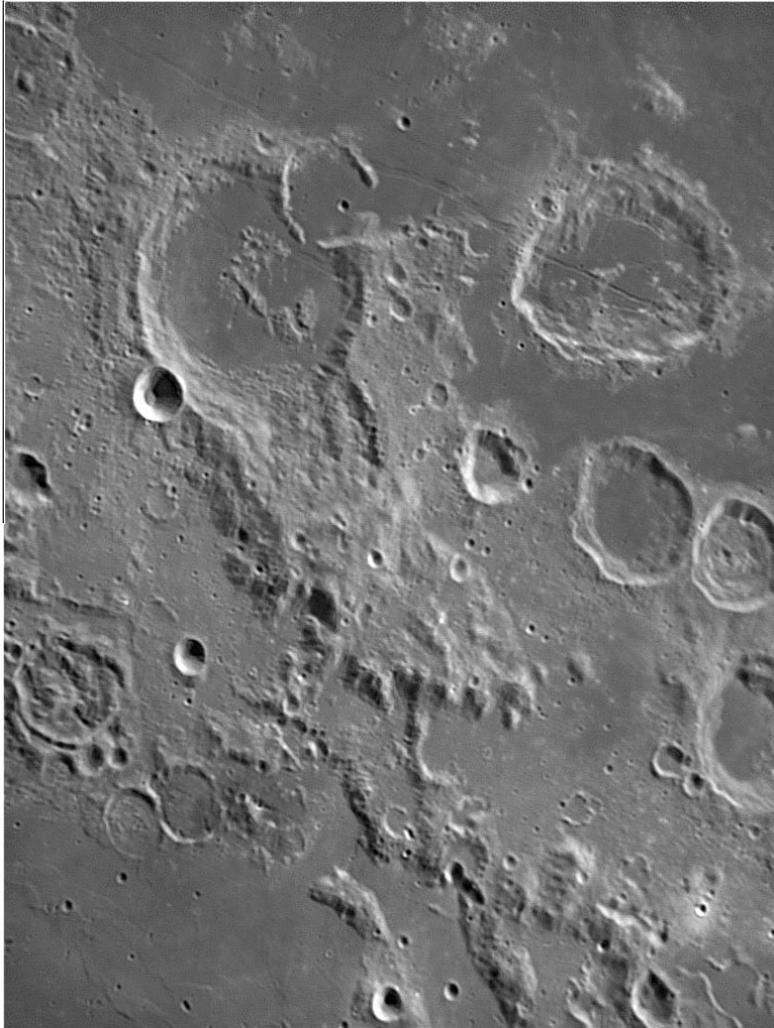
Riccioli (1651)

Reinier Gemma (1508-1555).

Médecin, cartographe et
astronome hollandais

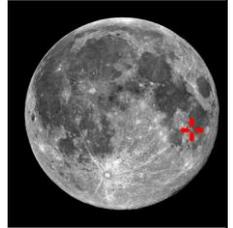


Gemma frisius est un cratère de 88 Km et profond de 5200 m situé sur le plateau continental lunaire qui a été le siège d'un bombardement intensif dont les traces sont restées intactes. Le cratère est en conséquence très abîmé. Les versants escarpés portent Goodacre (46 Km, 3190 m) au Nord-est, Gemma Frisius G et H au Nord-ouest, Gemma Frisius D à l'Ouest et Gemma Frisius A au Sud-Est. Muraille très élevée en pente douce au Sud-est et abîmée par de nombreux cratères. Le fond est plat au Nord et tourmenté au Sud. Petite montagne excentrée vers le Nord-ouest.

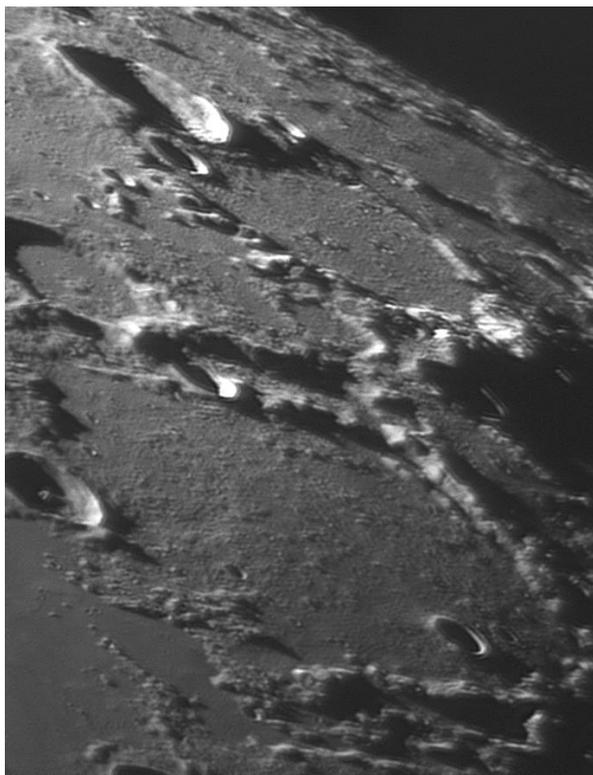


Goclenius [10,0S, 45,0E]
Age : Nectarien

Auteur du nom:
Riccioli (1651)
Rudolf Gockel (1572-1621).
Médecin et physicien allemand



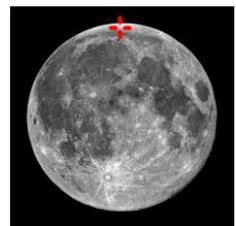
Goclenius est un cratère de 55 Km et profond de 1500 m situé près du bord occidental de la Mer de la Fécondité (Mare Fecunditatis). Il est au Sud-est du cratère, inondé par la lave, Gutenberg (15 Km, 3430 m), et au Nord du cratère Magelhaens (41 Km). Au Nord-ouest de Goclenius un système parallèle de rainures cours vers le Nord-ouest sur une longueur de 240 km. Ce dispositif est appelé Rimae Goclenius. La muraille du cratère est érodée, tordue et irrégulière. Le plancher du cratère a été couvert par la lave, et des rainures courent à travers le plancher vers le Nord-ouest, dans la même direction que les autres membres de Rimae Goclenius. Il y a une basse colline centrale située au nord-ouest du point médian du cratère.



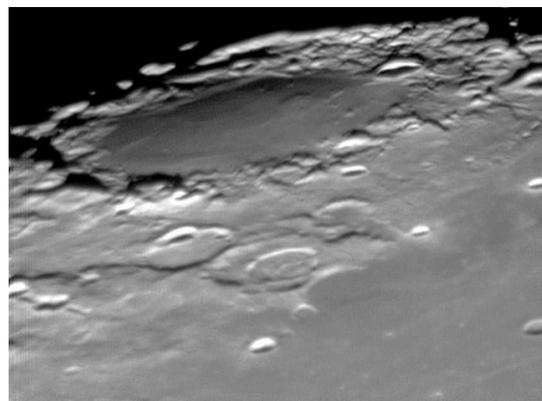
Goldschmidt
[73,0N, 2,9W]

Age : Pré-Nectarien

Auteur du nom:
Birt / Lee (1865)
Hermann Goldschmidt (1802-
1866). Astronome amateur
d'origine allemande



Goldschmidt fait parti d'un ensemble de plaines murées situées dans la région boréale polaire. A l'est de Goldschmidt (120 Km), directement accolé à son mur oriental on trouve la plaine murée Barrow (93 Km) et au sud-est l'énorme plaine murée W.Bond (158 Km). Le coté occidentale de Goldschmidt a disparu sous l'impact du jeune cratère Anaxagoras (51 Km) dont le système rayonnant se projette à plus de 900 km. Le fond de Goldschmidt est plat avec des monticules et craterlets.

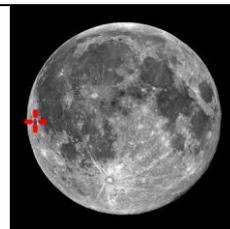
**Grimaldi** [5,2S, 68,6W]

Age : Pré-Nectarien

Auteur du nom:

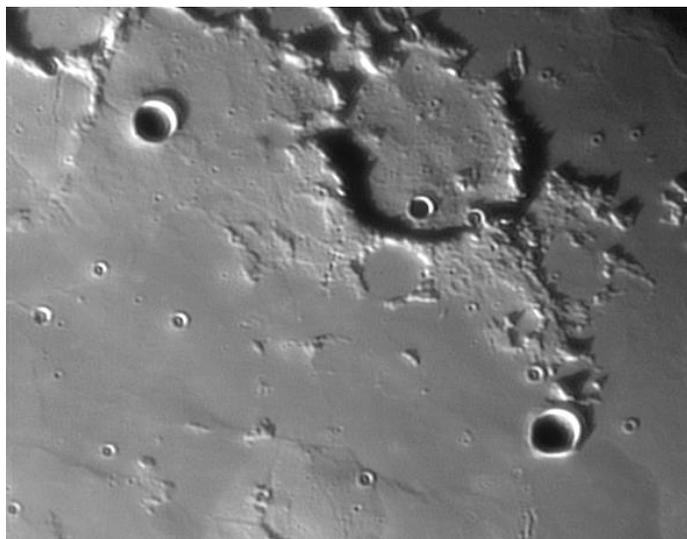
Riccioli (1651)

Francesco M. Grimaldi
(1618-1663). Physicien italien,
astronome



Grimaldi est un grand bassin de 222 Km et profond de 2000 m situé près du limbe occidental de la lune. Il se trouve au Sud-ouest de l'Océan des tempêtes (Oceanus Procellarum). Le mur intérieur de Grimaldi a été tellement érodé par des impacts qu'il forme un anneau irrégulier de collines de faible hauteur, d'arêtes et de crêtes, plutôt qu'une muraille typique de cratère. Le plancher de Grimaldi, inondé par la lave, à une surface relativement douce et sans particularité avec un albédo* particulièrement bas.

La nuance foncée du plancher diffère de l'environnement plus lumineux, rendant le cratère facile à repérer. Le diamètre approximatif du mur intérieur est de 222 km. Au delà du bassin sont disposés les restes dispersés d'un mur externe, qui a un diamètre de 430 km. Cette muraille extérieure est plus intacte au nord et à l'ouest du cratère qu'ailleurs. Au Sud-est de Grimaldi la plaine est un système de rainures appelées le Rimae Grimaldi. Grimaldi a un historique de phénomènes lunaires passagers, y compris de flashes occasionnels ou de changement de couleur ou de visibilité brumeuse dans certains secteurs. Des émissions gazeuses ont été également détectées par spectroscopie.

**Guericke**

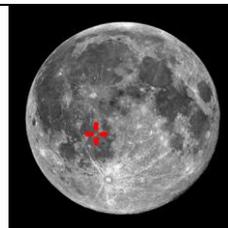
[11,5S, 14,1W]

Age : Imbrien

Auteur du nom:

Mädler (1834)

Otto von Guericke (1602-
1686). Physicien allemand



Guericke est le reste d'un cratère (58 Km) situé dans la partie nord de la Mer des Nuées (Mare Nubium). Sa muraille est très érodée, et en partie submergée par la lave qui recouvre le fond. Elle ne forme plus qu'une série d'arêtes qui se joignent aux élévations qui courent au nord-ouest, et au sud. Le reste inondé de Guericke F est attaché à l'extérieur du mur sud-ouest. A l'intérieur des monticules marquent la surface ainsi que deux craterlets D (8 Km et H (6km) au sud-ouest. Au nord ouest s'étendent Les restes de Parry (48 Km) et Bonpland (60 Km)

Gutenberg [8,6S, 41,2E]

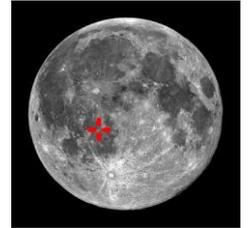
Age : Pré-Imbrien

Auteur du nom:

Mädler (1834)

Johann Gutenberg (1398-1468).

Imprimeur allemand



Gutenberg est un cratère de 74 Km et profond de 2280 m, situé le long du bord occidental de la mer de la fécondité (Mare Fecunditatis). Au sud-est on trouve le cratère Goclenius (54x72 Km) dont part un faisceau de rainures vers le nord ouest appelé Rimae Goclenius longues de 240 Km et qui traverse en partie Gutenberg. La muraille de Gutenberg est impacté et érodée, avec notamment à l'est le cratère Gutenberg E (28 Km) et au sud Gutenberg C (45 Km). Le fond de Gutenberg et Gutenberg E ont été inondés par la lave avec leurs planchers qui communique sur la mer environnante. L'élévation centrale du cratère de Gutenberg est une formation semi-circulaire de collines qui sont plus élevées dans le sud. Au Nord-ouest de Gutenberg un autre faisceau de rainures irradie vers le Nord-ouest pour formé Rimae Gutemberg longues de 330 km.

Hainzel [41,3S, 33,5W]

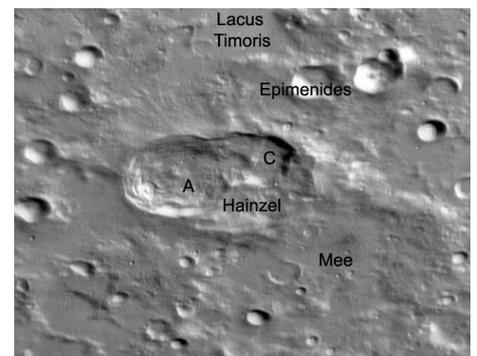
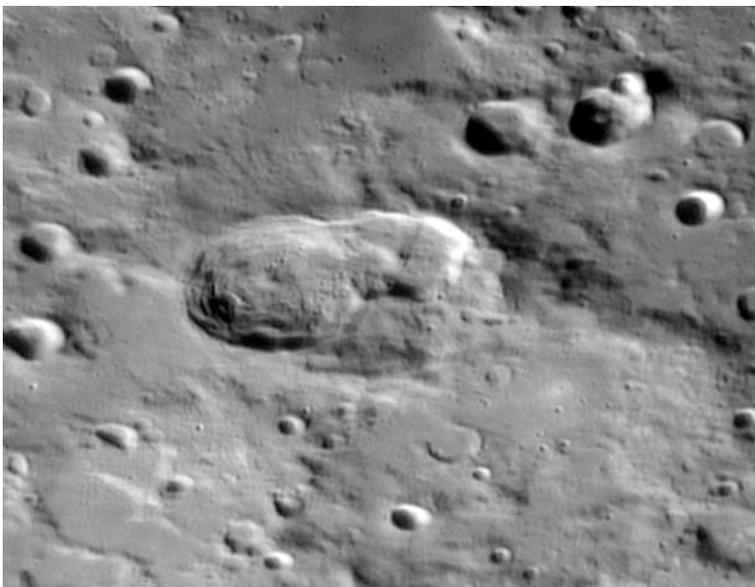
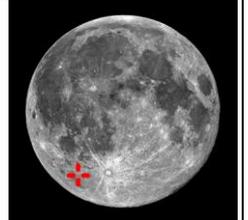
Age : Nectarien

Auteur du nom:

Blagg and Muller (1935)

Paul Hainzel (v. 1570).

Astronome, collaborateur de Tycho Brahé



Hainzel, cratère de 70 Km est le membre méridional d'un trio de cratères qui se recouvrent. La formation est située sur le plateau continental fortement impacté au Sud-ouest de la Lune. Le cratère fortement érodé Mee (132 Km) est fixé au mur Sud-ouest. Le cratère Hainzel constitue la partie sud du groupe, recouvert par Hainzel C (38 Km) au Nord-est, et par Hainzel A (53 Km) dans le nord. Hainzel A est le plus intact et également le plus jeune du trio avec des murs en terrasses. Le mur entre Hainzel et Hainzel C est le plus intact des murs intérieurs, formant un promontoire. Hainzel A et C ont des crêtes centrales.



Hansteen

[11,5S, 52,0W]

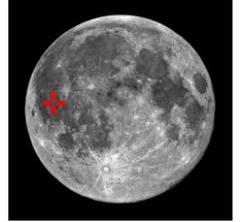
Age : Imbrien Supérieur

Auteur du nom:

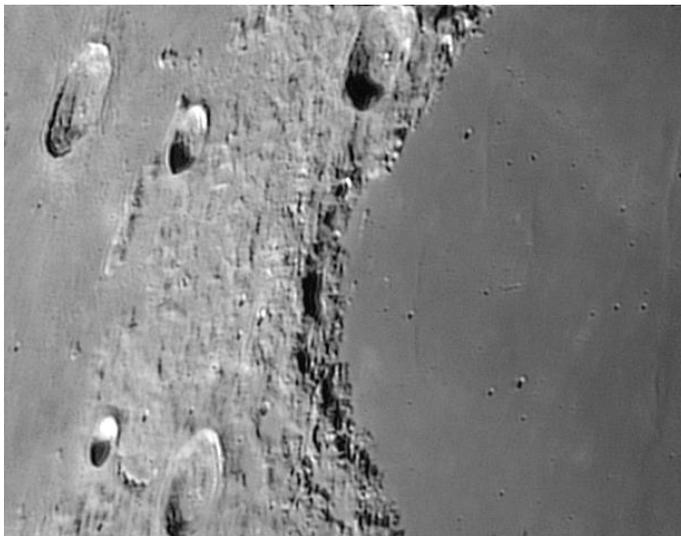
Mädler (1834)

Christopher Hansteen
(1784-1873).

Géophysicien norvégien



Hansteen est un cratère de 45 km et profond de 1250 m qui se trouve près du bord Sud-ouest d'Oceanus Procellarum (Océan des tempêtes). Au sud-est on trouve le cratère jumeau, inondé de lave sombre, Billy (46 km, 1210 m). La muraille d'Hansteen est quelque peu polygonale sous la forme, particulièrement le long du côté oriental. Le plancher intérieur contient plusieurs arêtes et collines de formes concentriques. Sur le versant Sud-ouest on trouve une rainure Rima Hansteen longue d'environ 25 km et orientée Nord-sud. Au sud-est se situe Mons Hansteed, triangulaire dans la forme et large de 30 km².



Harpalus

[52,6N, 43,4W]

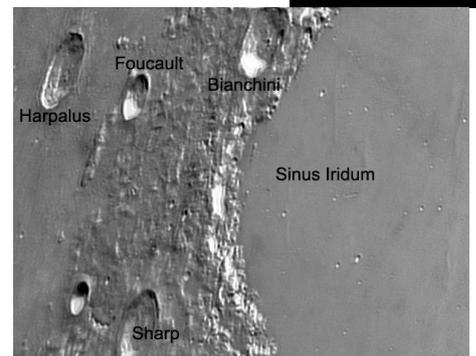
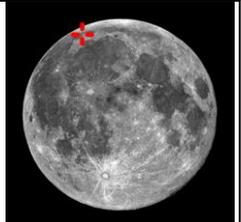
Age : Copernicien

Auteur du nom:

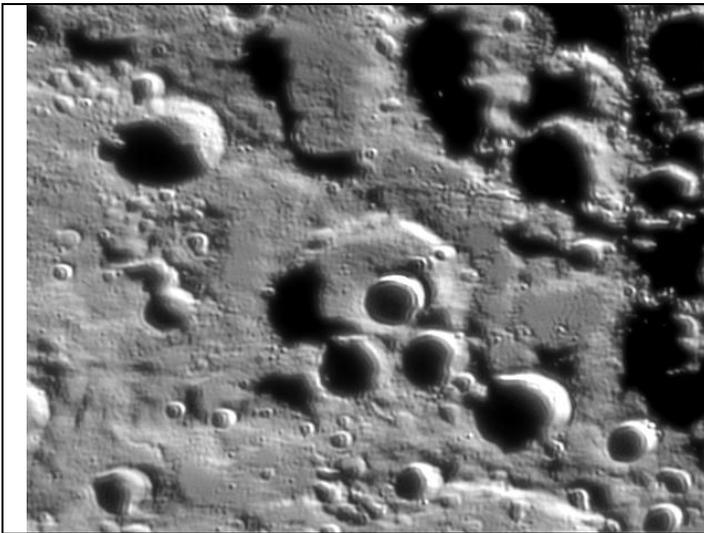
Riccioli (1651)

Harpale (v. 460 av. J.-C.).

Astronome grec

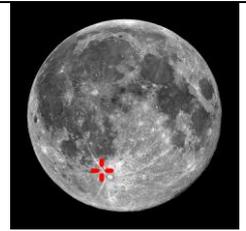


Harpalus est un jeune cratère de 40 Km et profond de 2850 m qui se trouve dans la mer du Froid (Mare Frigoris), sur le bord oriental du golfe de la Rosée (sinus Roris). Au sud-est de Harpalus on trouve le petit cratère Foucault (23 Km). La muraille d'Harpalus est tranchante avec peu de signe d'érosion. Elle est entourée par un rempart externe d'éjecta, surtout vers le nord. Harpalus est au centre d'un petit système de rayon. Le mur n'est pas parfaitement circulaire, et a quelques entailles et saillies extérieures, particulièrement le long de la moitié orientale. La surface intérieure des murs est en terrasse. Le mur intérieur est moins large au Nord. Près du point médian on trouve un système de trois basses arêtes centrales.



Heinsius
[39,5S, 17,7W]
Age : Pré-Imbrien

Auteur du nom:
Schröter (1802)
Gottfried Heinsius
(1709-1769). Mathématicien
et astronome français

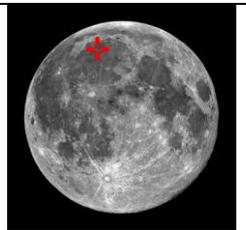


Heinsius est un cratère de 65 Km et profond de 2700 m situé sur le plateau continental qui à subi un fort bombardement. Le Cratère à d'ailleurs toute sa partie méridionale qui a disparue sous l'impact de trois cratères de taille presque équivalente. Ce trio s'appelle Heinsius A, B et C. Avec A le plus au nord et B le plus à l'ouest. Le reste de la muraille est érodée. Le fond est plat avec de nombreux craterlets.

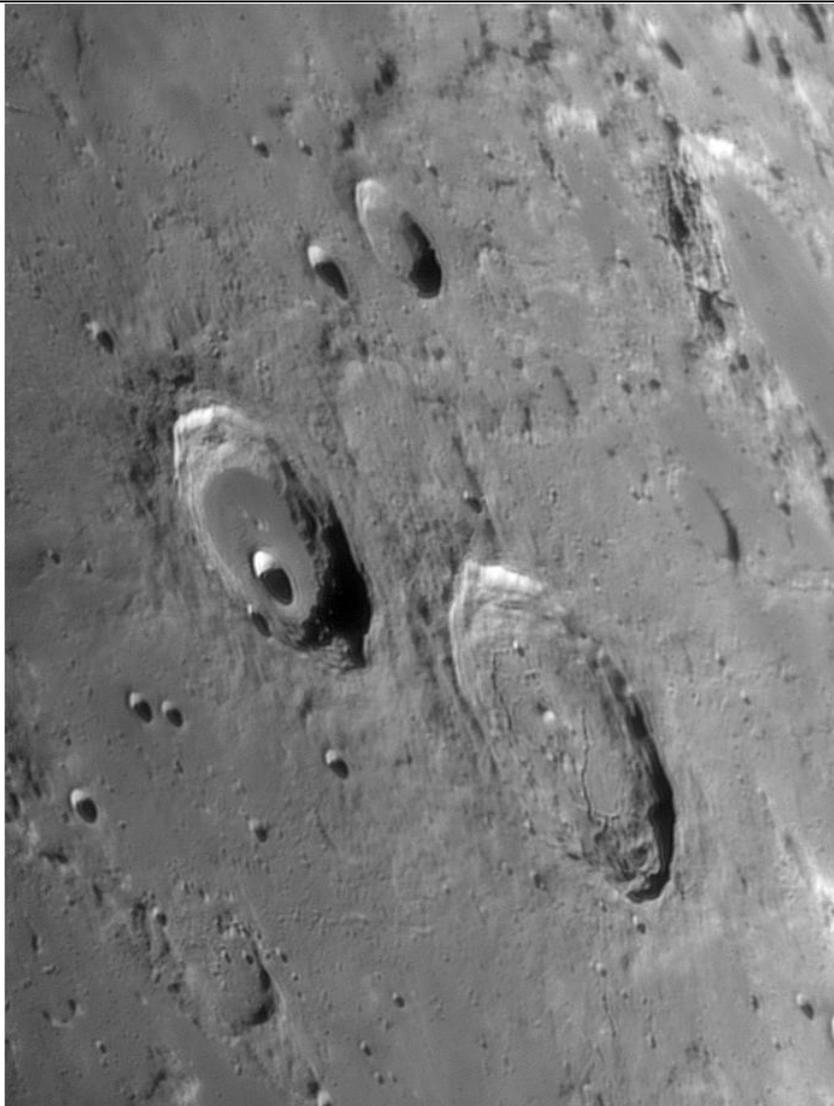


Helicon [40,4N, 23,1]
Age : Imbrien

Auteur du nom:
Riccioli (1651)
Hélicon (IV s. av. J.-C.).
Mathématicien
et astronome grec



Helicon est un petit cratère de 25 Km et profond de 2510 m qui est situé dans la partie nord de la mer des Pluies (Mare Imbrium). Juste à l'est on trouve le cratère légèrement plus petit Le Verrier (20 Km, 2100 m). Helicon est une formation presque circulaire avec des murs peu élevés. Le plancher est relativement plat rempli de lave avec un relief central. Le Verrier est aussi un cratère circulaire avec des murailles plus élevées qui présentent un système d'éjecta sur l'extérieur. Son mur Sud porte Le Verrier T (4 Km).

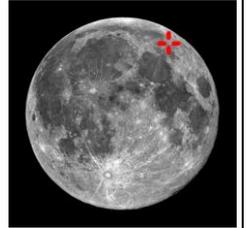
**Hercules** [46,7N, 39,1E]

Age : Eratosthénien

Auteur du nom:

Riccioli (1651)

Hercule, héros de la mythologie grecque, doué d'une force surhumaine



Hercules est un cratère de 69 Km sur 42 et profond de 3200 m avec murailles en terrasses. Il forme un couple remarquable avec son voisin Atlas (87 Km). A l'intérieur du cratère à fond plat, inondé par la lave, se situe Hercules G et un piton légèrement excentré. Des taches sombres sont visibles sur le plancher du cratère. Hercules est un candidat potentiel pour les phénomènes transitoires.

Hevelius est un cratère de 106 Km et profond de 2000 m qui se trouve au bord occidental de l'Océan des Tempêtes (Oceanus Procellarum). Le cratère Cavalerius (58 Km, 3000 m) est posé sur le mur nordique provoquant la présence de crêtes dans section Nord du plancher d'Hevelius. Directement sur le Versant Sud d'Hevelius on trouve le cratère Lohrmann (31 Km). La muraille d'Hevelius est très érodée, avec une échancrure à l'Est. Le mur occidental est recouvert par plusieurs petits impacts. Le plancher plat du cratère a été inondé par la lave, et comporte un système de petites fissures, entrecroisées sous forme de X, appelées Rimae Hevelius, ainsi qu'une petite montagne centrale excentrée vers le nord et haute de 1 km.

Hevelius [2,2N, 67,3W]

Age : Nectarien

Auteur du nom:

Riccioli (1651)

Johan Hewelcke (Hevel)
(1611-1687)Astronome, observateur et
sélénographe polonais



Hipparchus

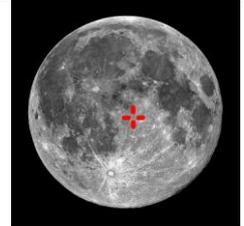
[5,5S, 4,8E]

Age : Pré-Nectarien

Auteur du nom:

Riccioli (1651)

Hipparque (v. 190-125 av. J.-C.). Célèbre astronome et mathématicien grec



Hipparchus est le reste dégradé d'un cratère de 150 Km et profond de 3320 m. Il est situé au sud-est du Golfe central (sinus Medii), près du méridien central. Le cratère Horrocks (30 Km, 2980m) a impacté en dessous du mur nord-est du cratère. Le cratère Halley (36 Km, 2510 m) est lui attaché au mur Sud. Hipparchus est un cratère antique qui a été sujet à une considérable modification due aux impacts. Le mur occidentale d'Hipparchus est le plus érodé et seulement des crêtes restent pour décrire le dispositif. Le mur à l'Est est légèrement plus intact, mais aussi fortement érodé. Une fissure profonde se situe dans le mur occidental Rima Réaumur longue de 45 km. Le plancher du cratère a été recouvert de lave. La partie sud-ouest du plancher, cependant, est plus haute et tourmentée que le reste. Quelques petites élévations et la muraille partielle d'un cratère inondé sont tout ce qui reste d'un massif central. A l'Ouest du fond des cratères fantômes subsistent. De grandes vallées parallèles semblent avoir scarifié le cratère et son environnement, bien visibles sur le mur sud-est.

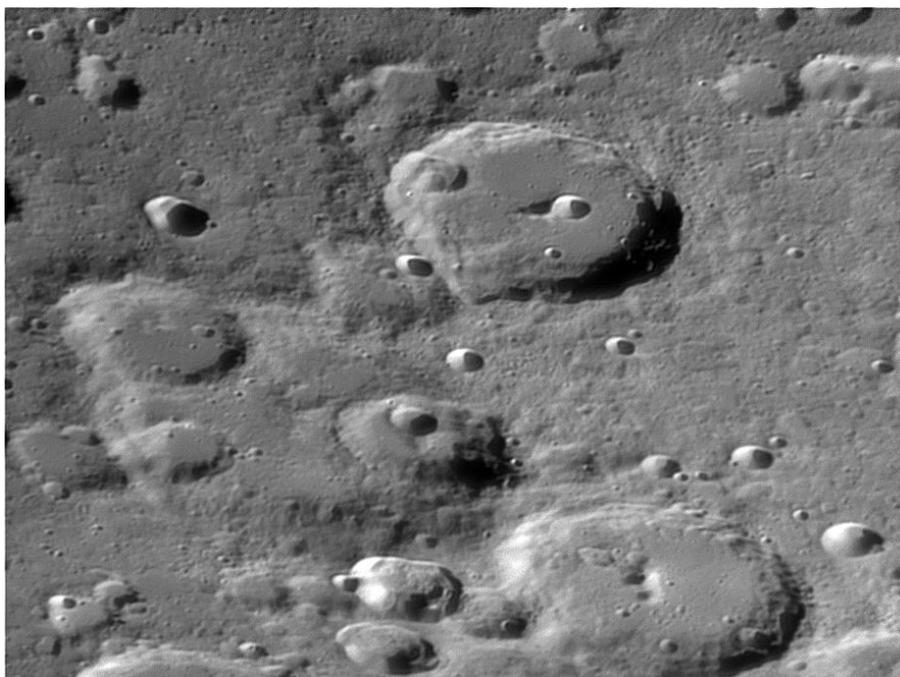
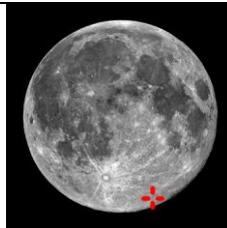
Hommel [54,6S, 33,0E]

Age : Pré-Nectarien

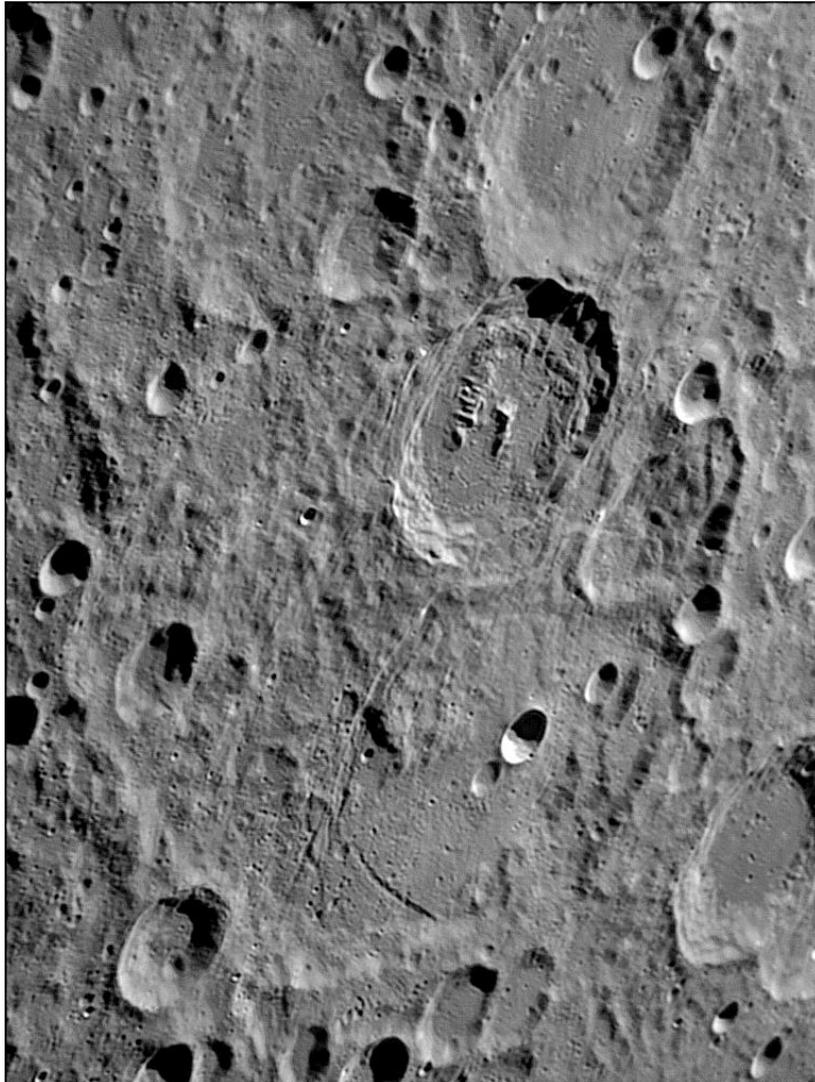
Auteur du nom:

Blagg and Muller 1935

Johann Hommel (1518-1562).
Mathématicien et astronome
allemand

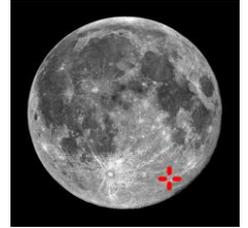


Hommel est un cratère de 125 Km situé dans le sud-est de la lune, dans une région qui est profondément affectée par une multitude de cratères d'impact. Les cratères les plus notables à coté sont Pitiscus (82 Km, 3000 m) au Nord. A l'Est le cratère Vlacq (89 Km, 3000m) est contiguë à Hommel. Le mur érodé de Hommel est recouvert et incisé par un certain nombre de plus petits, mais encore importants, cratères. Hommel C (53 Km) recouvre le mur ouest et Hommel A (51 Km) celui du nord-est. Hommel H (43km) est fixé sur le mur externe nordique faisant le lien entre Hommel et Pitiscus. Au sud-Est on trouve Hommel B (33 Km) Tandis qu'Hommel P (34 Km) et D (28 Km) forment une cacahouète au sud-ouest. Ces cratères sont à leur tour impactés par de plus petits craterlets. Au point médian du cratère on trouve une crête excentrée de faible hauteur et le fond est tourmenté. Pitiscus à des murs externes très escarpés portant Pitiscus W et R à l'Ouest et au Nord-Ouest. Les murailles descendent en terrasse vers un fond plat portant Pitiscus A accolé à une crête qui sont excentrés vers le Nord.

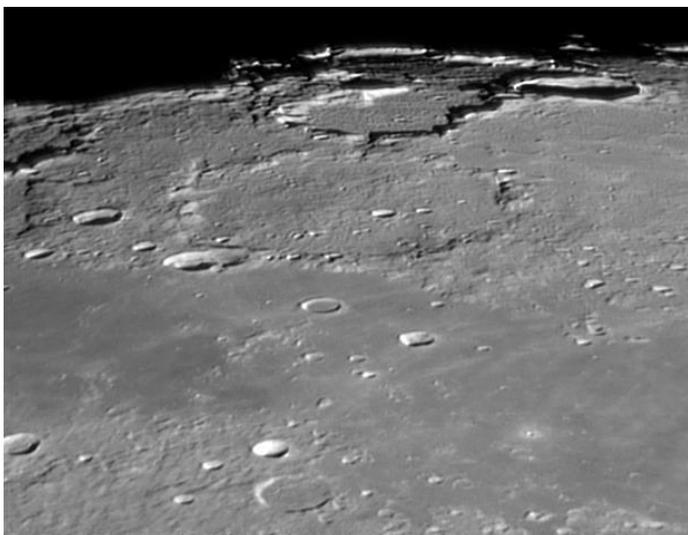


Janssen [44,9S, 41,5E]
Age : Pré-Nectarien

Auteur du nom:
Schmidt (1878)
Pierre J. C. Janssen (1824-
1907). Astronome français

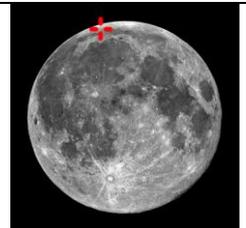


Janssen est un ancien cratère de 190 Km très abîmé. Il est situé dans la partie continentale près du bord lunaire sud-est. La structure entière a été fortement impactée. Le mur externe est ouvert avec des brèches dans des endroits multiples, mais on peut encore observer le contour de la muraille. La circonférence a une forme hexagonale, avec une légère courbure aux sommets. Le cratère Fabricius (78 Km, 2500 m) situé dans Janssen est fixé au mur nord-est de celui-ci. Un certain nombre d'autres cratères plus petits, mais encore notables marquent le plancher de Janssen, Fabricus A (45 Km) à l'est sous fabricus, Janssen J (30 Km) à l'ouest et Janssen K (16 Km) au milieu de trois cratère au sud-est. Au sud-est de Janssen on trouve les cratères Co-jointifs de Steinheil (67 Km) et de watt (66 Km). À cheval sur le mur sud-ouest le cratère Lockyer (34 Km). Dans la partie sud une dépression concentrique contient un système de rainures Rimae Janssen. La rainure courbe va du sud du cratère Fabricius au sud du mur de Janssen, se prolongeant sur 140 kilomètres. Le centre de Janssen comprend un grand tas de matériaux à la texture rugueuse que l'US Geological Survey a appelé la "Formation de Janssen" - C'est un éjecta provenant de la formation du bassin d'impact Nectaris.

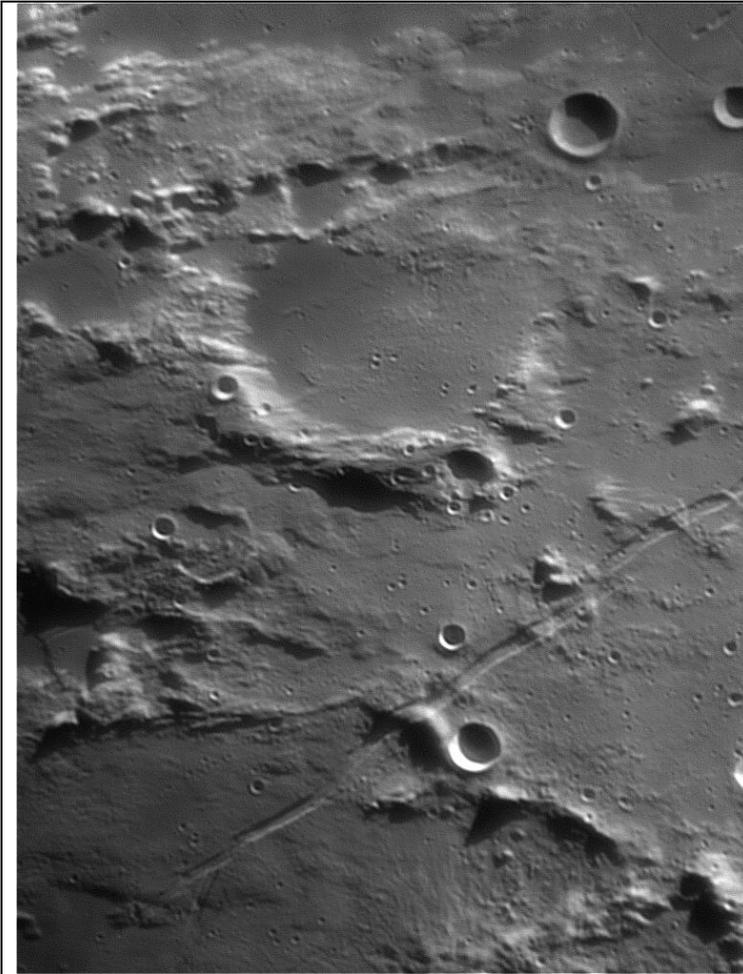


J. Herschel [62,1 N, 41,2]

Age : Pré-Nectarien
Auteur du nom:
Birt / Lee (1865)
John Herschel (1 792-1871)
Astronome anglais
fils de William Herschel



J.Herschel est une plaine murée de 156 Km, profonde de 1300 m et situé près du limbe Nord Nord-Ouest de la Lune. Au Nord on trouve le cratère irrégulier Anaximander (68 Km, 2800 m). La muraille de J.Herschel est très érodé et ne comporte plus que des collines éparses chevauchées par Horrebow (25 Km, 2500 m) et Horrebow A au Sud. Le fond plat est accidenté, avec de nombreux monticules et craterlets.

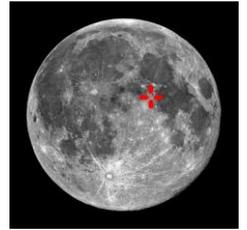
**Julius Caesar**

[9,0N, 15,4E]

Age : Pré-Nectarien

Auteur du nom:

Blagg and Muller 1935

Gaius Julius Caesar (100-44
av. J.-C.) Empereur Romain

Julius Caesar est un cratère de 91 Km et profond de 3400m inondé par la lave avec un mur, irrégulier, de faible hauteur et lourdement érodé. Il est situé à l'ouest de la mer de la Tranquillité et au sud-est de la mer des Vapeurs. À l'est, le cratère rond est Sosigenes (18 Km, 1730 m). Au sud Rima Ariadaeus pat de la mer de la Tranquillité pour s'allonger sur 220 Km vers le nord-ouest. Les murs sont escarpés au Sud-ouest et effondrés au Nord-Est. Le fond plat est sombre avec des monticules, rides et craterlets.

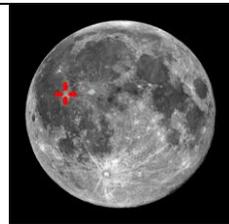
**Kepler [8,1 N, 38,OW]**

Age : Copernicien

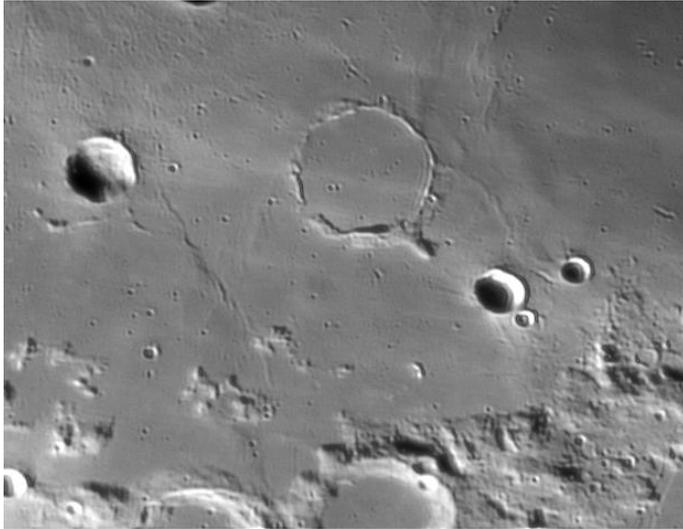
Auteur du nom:

Riccioli (1651)

Johannes Kepler (1571-1630).

Astronome allemand. Enonça
les trois lois fondamentales
régissant le mouvement des
planètes autour du Soleil,
dites Lois de Kepler.

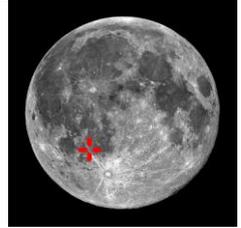
Kepler est un jeune cratère de 31 km et profond de 2750 m qui se trouve entre Oceanus Procellarum (l'Océan des tempêtes) à l'ouest et Mare Insularum (Mer des îles) à l'est. Au sud-est de Kepler on trouve le cratère Encke (29 km, 750 m). Kepler à un système de rayon qui couvre les Mers environnantes. Les rayons se prolongent sur plus de 300 kilomètres, recouvrant les rayons d'autres cratères. Kepler à un petit rempart d'ejecta à l'extérieur de sa haute muraille. Le mur externe n'est pas tout à fait circulaire, et possède une forme légèrement polygonale. Les murs intérieurs de Kepler sont effondrés et légèrement en terrasse, descendant sur un plancher inégal qui possède une élévation centrale mineure. Un des rayons du cratère de Tycho, une fois prolongé au travers d'Oceanus Procellarum, recouvre Kepler. C'était un facteur dans le choix du nom du cratère quand Giovanni Riccioli créa son système de nomenclature lunaire, comme Kepler a employé les observations de Tycho Brahe pour concevoir ses trois lois du mouvement planétaire. Sur les cartes de Riccioli, ce cratère a été appelé Keplerus.



Kies [26,3S, 22,5W]
Age : Imbrien Supérieur

Auteur du nom:
Schröter (1802)

Johan Kies (1713-1781).
Mathématicien et astronome
allemand



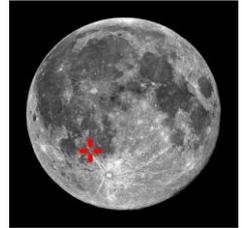
Kies est le reste d'un cratère de 45 Km et profond de 380 m qui a été inondé par la lave. Il ne reste plus que la crête circulaire du cratère. Il est situé dans le sud de la mer des Nuées (Mare Nubium). Au sud-ouest on trouve un dôme appelé Kies pi présentant un cratère sommital d'origine volcanique. La muraille du cratère de Kies a de nombreuses lacunes, et forme une série d'arêtes dans une formation de forme annulaire. Les murs les plus intacts se situent dans les sections du sud et du nord-est. Un promontoire est attaché à l'extrémité du mur méridional.



Krafft [16,6N, 72,6W]
Age : Imbrien Supérieur

Auteur du nom:
Schröter (1802)

Wolfgang Ludwig Krafft (1743-1814).
Astronome et physicien
d'origine allemande



Krafft est un cratère de 51 km et profond de 1250 m situé près du limbe occidental d'Oceanus Procellarum (Océan des tempêtes). Au sud on trouve le cratère de même taille Cardanus (50 km, 2300 m). Les deux formations sont reliées par une chaîne de cratères, longue de 60 km, connue sous le nom de Catena Krafft. Le cratère Krafft a une muraille peu élevée et circulaire avec un rempart sur l'extérieur. Il y a plusieurs cratères près du mur méridional qui sont notables pour leur taille par rapport aux dimensions de Krafft.