

# 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
					<b>Davy</b> [11,8S, 8,1W] Age : Imbrien supérieur	
					Auteur du nom: Mädler (1837) Humphry Davy (1778-1829) Physicien et chimiste anglais	
					<b>Davy</b> est un cratère de 35 Km situé dans une formation intéressante avec au nord-est une chaîne rectiligne de cratèrlets 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.	

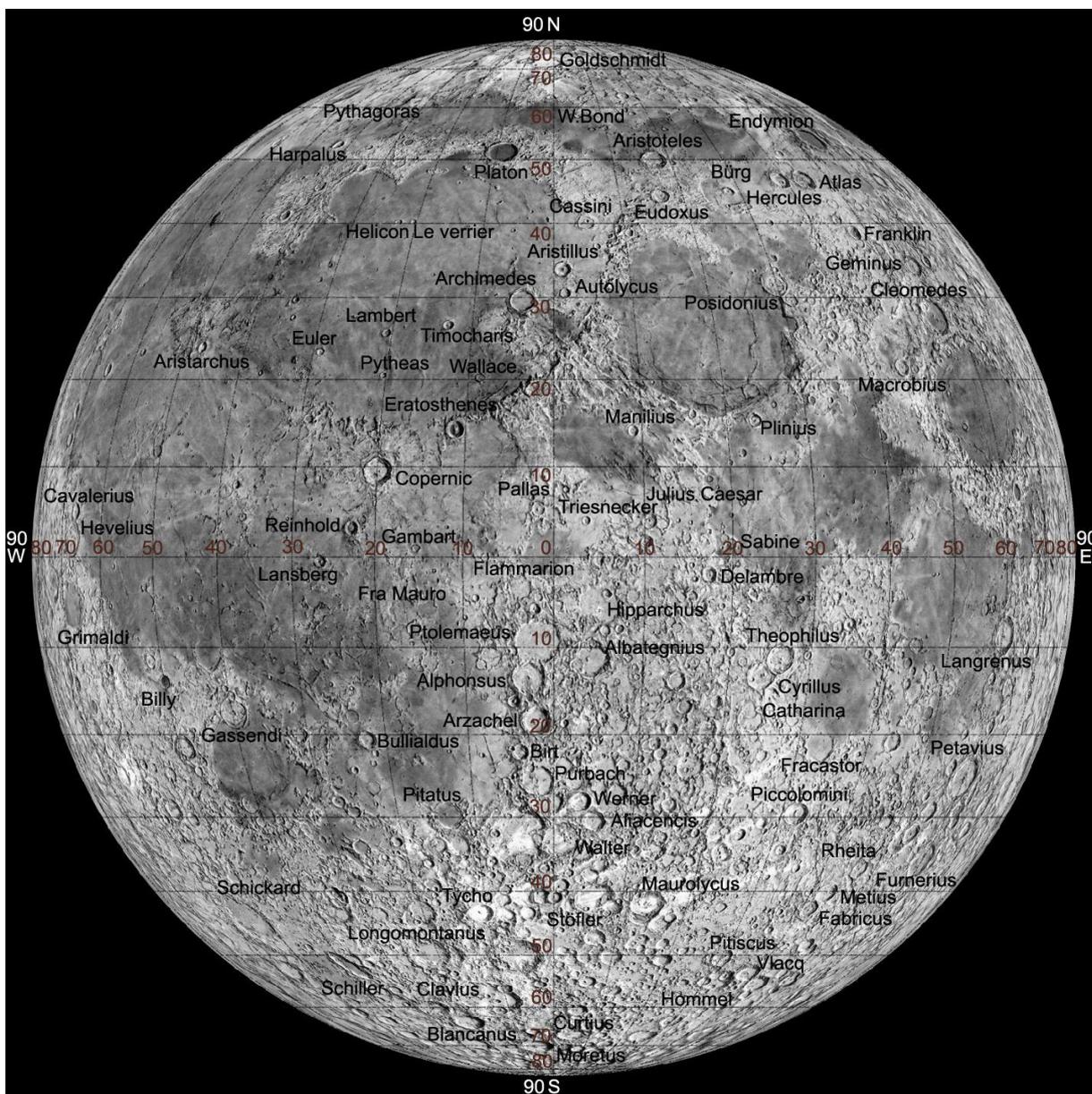


Image (c) Atlas virtuel de la Lune / Ch. Legrand & P. Chevalley

**Sacrobosco**

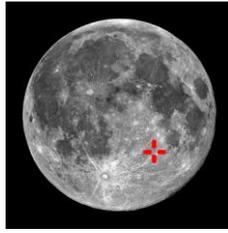
[23,7S, 16,7E]

Age : Pré-Nectarien typique

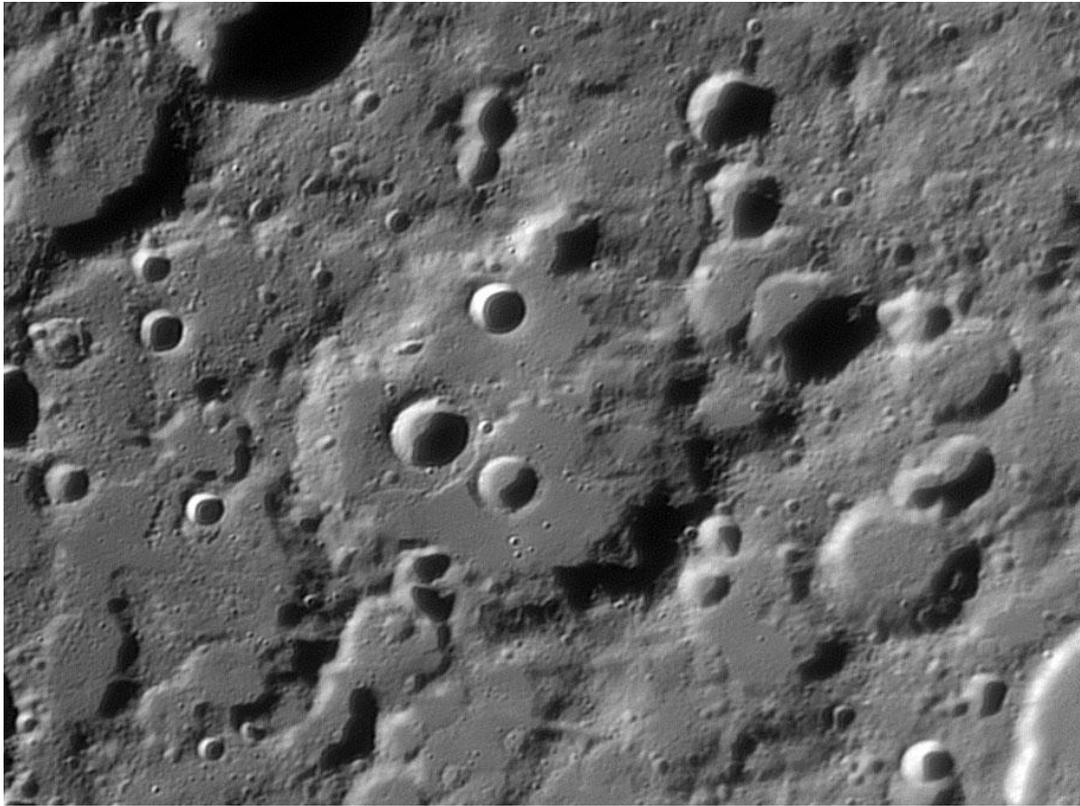
Auteur du nom:

Riccioli (1651)

John de Holywood

(Johannes Sacroboschus)  
(1200-1256). Mathématicien et  
astronome anglais

**Sacrobosco** est un cratère irrégulier de 98 Km et profond de 3500 m situé sur le plateau continental à l'ouest de la chaîne Rupes Altai. C'est un dispositif aisément identifiable grâce aux trois cratères circulaires qui se trouvent sur son plancher ; Sacrobosco C (13,4 Km, 2630 m) au Nord-ouest, Sacrobosco A (17,7 Km, 1830 m) et B (14,4 Km, 1210 m) respectivement à l'ouest et à l'est du point médian. Le fond est traversé du Nord au Sud par une ligne de crête qui semble être la frontière de deux élévations différentes du plancher Ouest et Est. La muraille de Sacrobosco est fortement érodée, particulièrement dans le Nord-est qui a été sujet aux éboulements



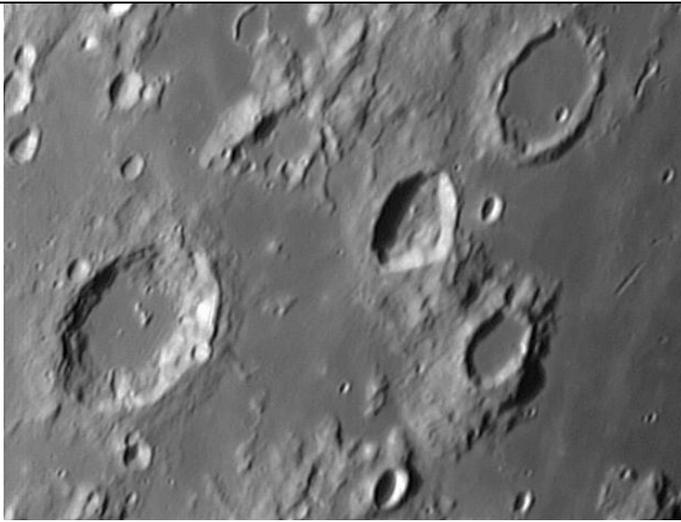
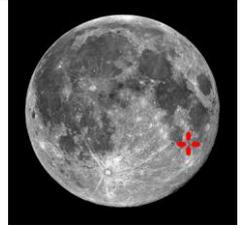
**Santbech**

[20,9S, 44,0E]

Age : Pré-Imbrien

Auteur du nom:

Riccioli (1651)

Daniel Santbech Noviomagus  
(v. 1561). Mathématicien et  
astronome hollandais

**Santbech** est un cratère de 65 Km et profond de 4500 m situé sur le bord Sud-ouest de la Mer de la Fécondité (Mare Fecunditatis). Les versants très escarpés portent Santbech E au Sud, Santbech J au Nord et Santbech H au Nord-Ouest. La muraille très élevée est endommagée par de nombreux cratères dont Santbech D à l'Est. Le fond plat, assez vaste est rempli de lave avec une petite montagne excentrée vers le Nord. Monticules. A l'Est on trouve le cratère à piton central Monge (37 Km) et au Nord-Est le cratère inondé Cook (47 Km).



**Scheiner** est un cratère de 110 Km et profond de 4000 m qui se situe sur le versant Sud-ouest de Clavius (225 Km). La muraille de Scheiner est érodée, et marquée par des impacts multiples. Elle est le plus fortement usée dans la partie Nord, où un faisceau de craterlets couvre l'entrée d'une basse vallée menant au Nord. Le fond plat a plusieurs craterlets, dont Scheiner J double au Nord et Scheiner A (12 Km) au centre. Le plancher est tourmenté à l'est avec une ligne de crête qui fait séparation avec la partie occidentale plus lisse.

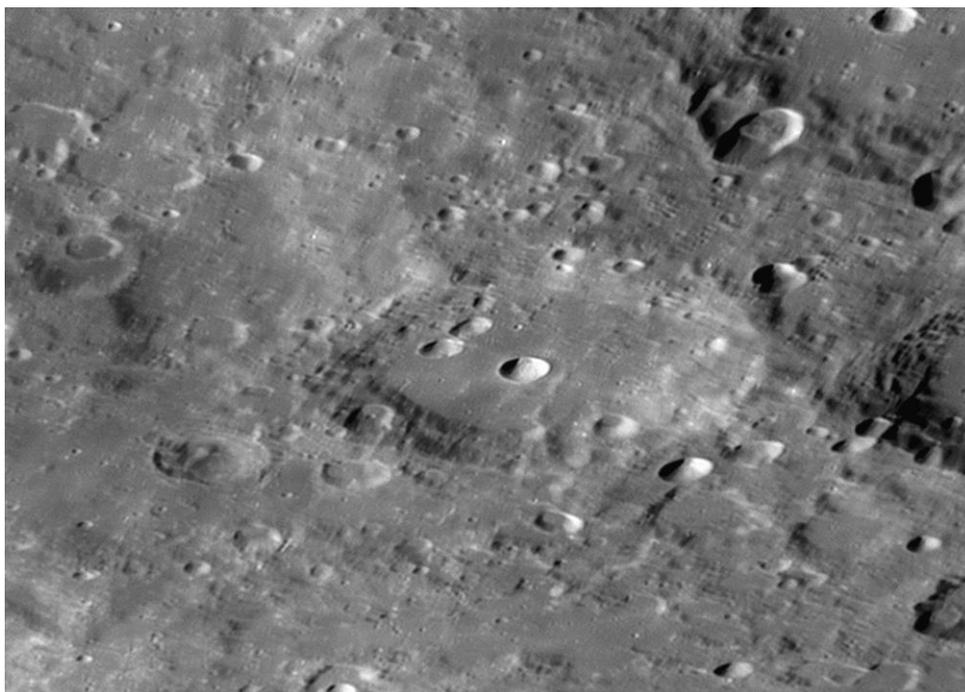
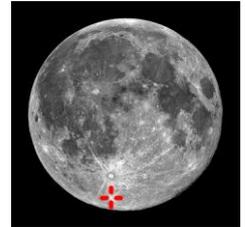
**Scheiner**

[60,5S, 27,8W]

Age : Pré-Nectarien

Auteur du nom:

Riccioli (1651)

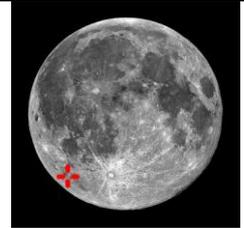
Christoph Scheiner  
(1575-1650). Mathématicien  
et astronome allemand

**Schickard**

[44,4S, 54,6W]

Age : Pré-Nectarien

Auteur du nom:  
Riccioli (1651)  
Wilhelm Schickard  
(1592-1635). Mathématicien et  
astronome allemand



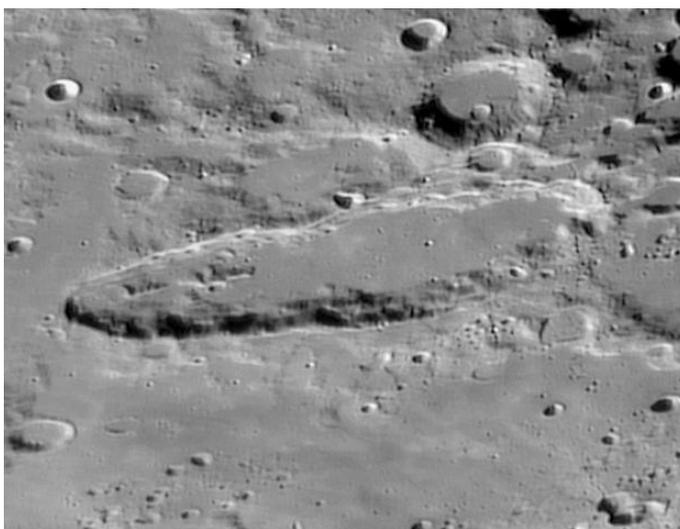
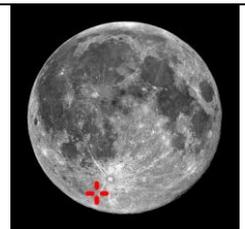
**Schickard** est une plaine close de 227 Km et profonde de 1300 m situé dans le secteur Sud-ouest de la Lune, près du limbe lunaire. En conséquence le cratère apparaît oblong due à la perspective. Le cratère Schickard a une muraille usée qui est couverte en plusieurs endroits par de petits cratères. Le plus important de ces derniers est le cratère Schickard E (32 Km) en travers du mur Sud-est. Le fond de Schickard a été partiellement inondé par la lave, laissant la partie centrale, plus claire, découverte. Il y a également de petits et multiples impacts de cratère sur le plancher, surtout dans le Sud-est.

**Schiller** [51,8S, 40,0W]

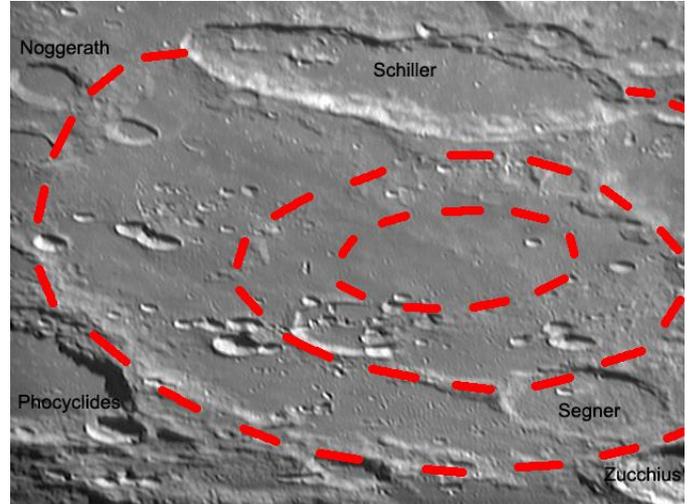
Age : Nectarien

Auteur du nom:  
Riccioli (1651)

**Julius Schiller** (mort en  
1627). Moine allemand



**Schiller** est un cratère de 179 sur 71 Km et profond de 3900 m situé dans le Sud-ouest de la Lune. À l'est on trouve le cratère Golfeer (47 Km) et au Nord-est Schiller H. La muraille de Schiller a une forme ovale. L'axe, le plus long, se trouve suivant une ligne Nord-ouest sud-est. Schiller semble être une fusion de deux cratères ou plus. La muraille du cratère est bien définie, avec un mur intérieur en terrasse et un léger rempart externe. Le fond est plat, inondé par la lave avec quelques taches blanches. Une ligne de crête s'étire dans la partie Nord-ouest du plancher. Entre Schiller et Bailly au Sud, on peut apercevoir un bassin d'impact à anneau multiples, anonyme, dont la surface est relativement lisse découvert dans les années 1960 par Bill Hartmann et Gerard Kuiper. Les trois anneaux ont des diamètres respectifs de 335, 175 et 85 km.



**Seleucus** est un cratère de 43 km et profond de 2290 m situé dans la partie occidentale d'Oceanus Procellarum (Océan des Tempêtes). À l'ouest sont les restes inondés par la lave d'Eddington (134 km). La muraille de Seleucus est bien formée, avec un mur intérieur en terrasse et un léger rempart. Le plancher est relativement plat, avec une petite crête centrale. Une raie lumineuse du cratère Olbers frôle la muraille de Seleucus à l'est. Approximativement 50 kilomètres au Sud-est de Seleucus, sur Oceanus Procellarum, la sonde soviétique Luna 13 a aluni.

La muraille occidentale d'Eddington est fixée au mur du muret plat Struve. La muraille Sud et Sud-est d'Eddington a presque totalement disparu, laissant seulement quelques arêtes et promontoires dans la Mer pour tracer le contour du cratère original. Le reste de la muraille est érodé et irrégulier, formant un arc montagneux qui est plus large dans le Nord. Le plancher est presque exempt de cratères d'importance, à l'exception du cratère presque submergé Eddington P se situant dans le secteur Sud-est.

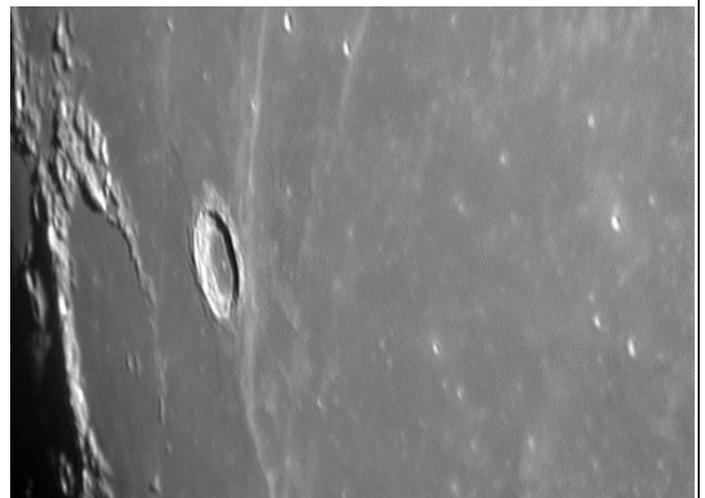
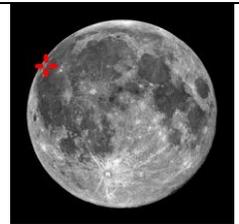
### Seleucus

[21,0N, 66,6W]

Age : Eratosthénien

Auteur du nom: Riccioli (1651)

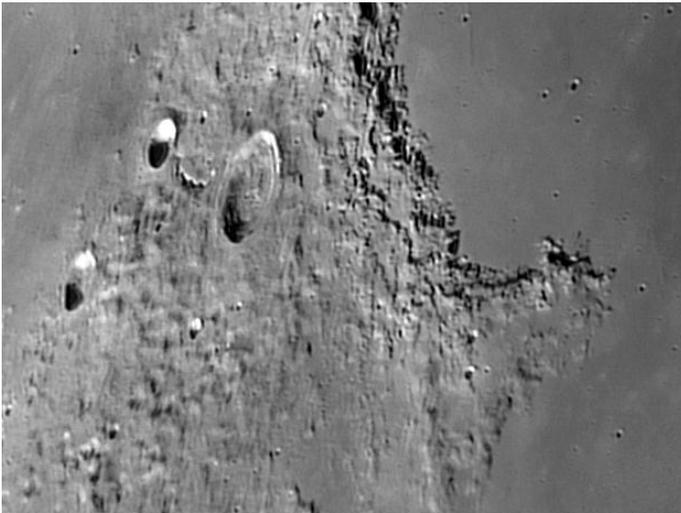
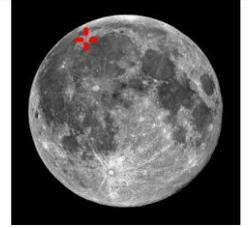
Séleucos (v. 150 av. J.-C.).  
Astronome babylonien



**Sharp** [45,7N, 40,2W]

Age : Imbrien Supérieur

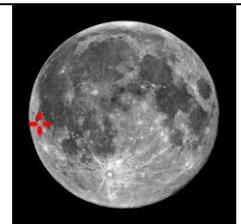
Auteur du nom: M. Hell (1760)

Abraham Sharp (1652-1742)  
Astronome anglais

**Sharp** est un cratère de 40 Km et profond de 3200 m situé au Nord-ouest de Promontorium Heraclides (La tête de femme), au delà de la chaîne de Montes Jura. La muraille du cratère est circulaire, entourée par une région montagneuse. Des arêtes sont jointes aux extrémités du nord et du sud de la muraille. Le cratère a une crête centrale au point médian du plancher.

**Sirsalis** [12,5S 60,4W]

Age : Eratosthénien

Auteur du nom:  
Riccioli (1651)Gerolamo Sirsalis  
(1584-1654).  
Sélénographe italien

**Sirsalis** est un cratère de 41 km relativement jeune situé près du limbe lunaire occidental, au Sud-ouest d'Oceanus Procellarum (l'Océan des tempêtes). Sirsalis a des versants escarpés et une crête centrale. Le cratère recouvre un cratère légèrement plus grand et plus ancien Sirsalis A. À l'est on trouve un système de rainures appelées Rimae Sirsalis.

**Snellius** [29,3S, 55,7E]

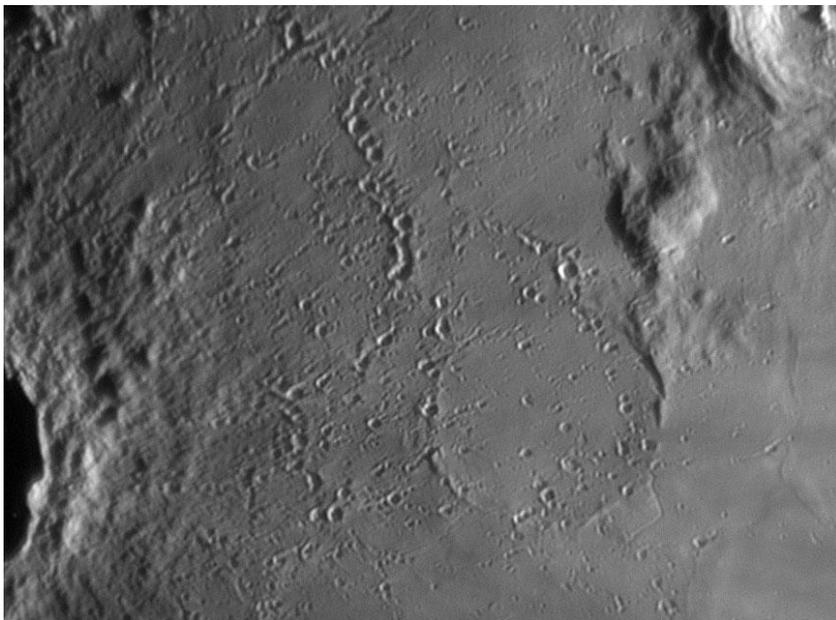
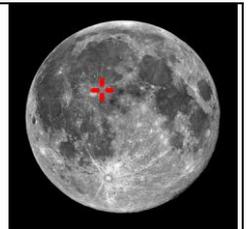
Age : Nectarien

Auteur du nom:  
Blagg and Muller (1935)Willebrord van Roijen Snell  
(Snellius) (1591-1626).  
Astronome hollandais

**Snellius** est un cratère de 83 km situé près du limbe Sud-est de la Lune. En raison de la perspective le cratère semble de forme ovale, bien qu'il soit réellement presque rond. Au Nord-est, on trouve le grand cratère Petavius (177 km, 3300 m). La muraille de Snellius est fortement érodée, avec des craterlets qui la recouvre. Le plancher est quelque peu irrégulier et inégal, devenant plat au Nord. Le mur occidental marque le début de Vallis Snellius, une des plus longues vallées sur la Lune. Elle continue presque sur 500 kilomètres vers le Nord-ouest près du bord de Mare Nectaris (Mer du Nectar). Son origine est très probablement associée à la formation de la Mer. Juste au Nord-ouest on trouve Snellius A (37 km), un cratère avec un système notable de rayon qui recouvre par ses extensions le Sud-ouest de Mare Fecunditatis (Mer de la Fécondité) au Nord.

**Stadius** [10,5N, 13,7W]

Age : Imbrien inférieur

Auteur du nom:  
Blagg and Muller 1935Jan Stade (1527-1579).  
Mathématicien  
et astronome belge

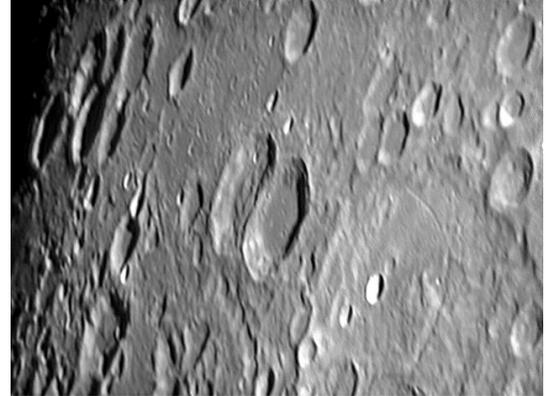
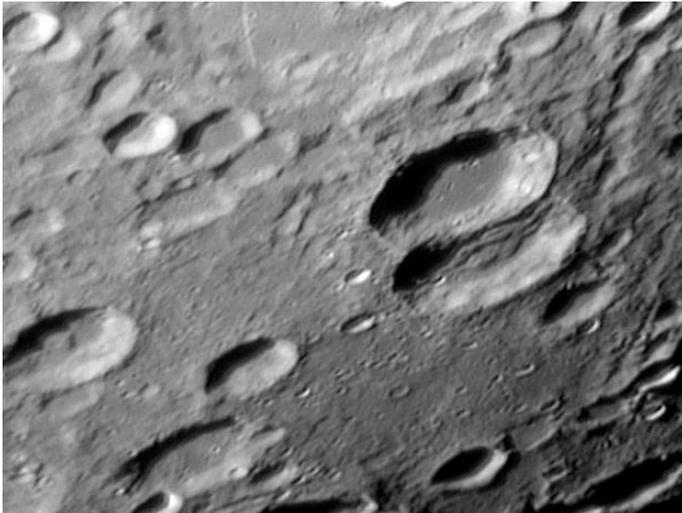
**Stadius** est le reste fantomatique d'un cratère de 70 Km qui a été presque effacé par écoulement de lave. Il se situe au sud-ouest du cratère beaucoup plus jeune Eratosthenes (58 Km), au bord Nord de la Mer des îles (Mare Insularum) où la mer rejoint le Golfe Torride (sinus Aestuum). À l'ouest on trouve le cratère Copernic, et les cratères secondaires multiples de l'éjecta de Copernic couvrent ce domaine. Au Nord-ouest on trouve une chaîne de cratères qui continuent dans une formation linéaire jusqu'à atteindre la Mer des Pluies (Mare Imbrium). Seul la muraille Nord-ouest, qui culmine à 650 m, du cratère Stadius reste presque intacte, et elle se joint à une ligne d'arête qui atteint le rempart occidental du cratère Eratosthenes. Le reste de la formation forme une trace fantomatique de la muraille originelle, créée de quelques élévations de la surface. Le plancher plat du cratère est grêlé par des craterlets.

**Steinheil** [48,6S, 46,5E]

Age : Nectarien typique

Auteur du nom: Mädler (1834)

Karl August R. von Steinheil (1801-1870). Physicien, mathématicien, opticien et astronome allemand



**Steinheil** est un cratère de 68 Km et profond de 3000 m situé au Sud-est de Janssen (190 Km). Il écrase la le mur nordique du cratère plus ancien Watt (66 Km, 3000 m). Steinheil a des murs intérieurs très escarpés qui descendent vers un fond plat parsemé de craterlets, surtout dans la partie nordique. Le plancher est inondé par la lave, au contraire de celui de Watt qui est tourmenté par la présence de monticules et crevasses.

**Stevinus** [32,5S, 54,2 E]

Age : Nectarien

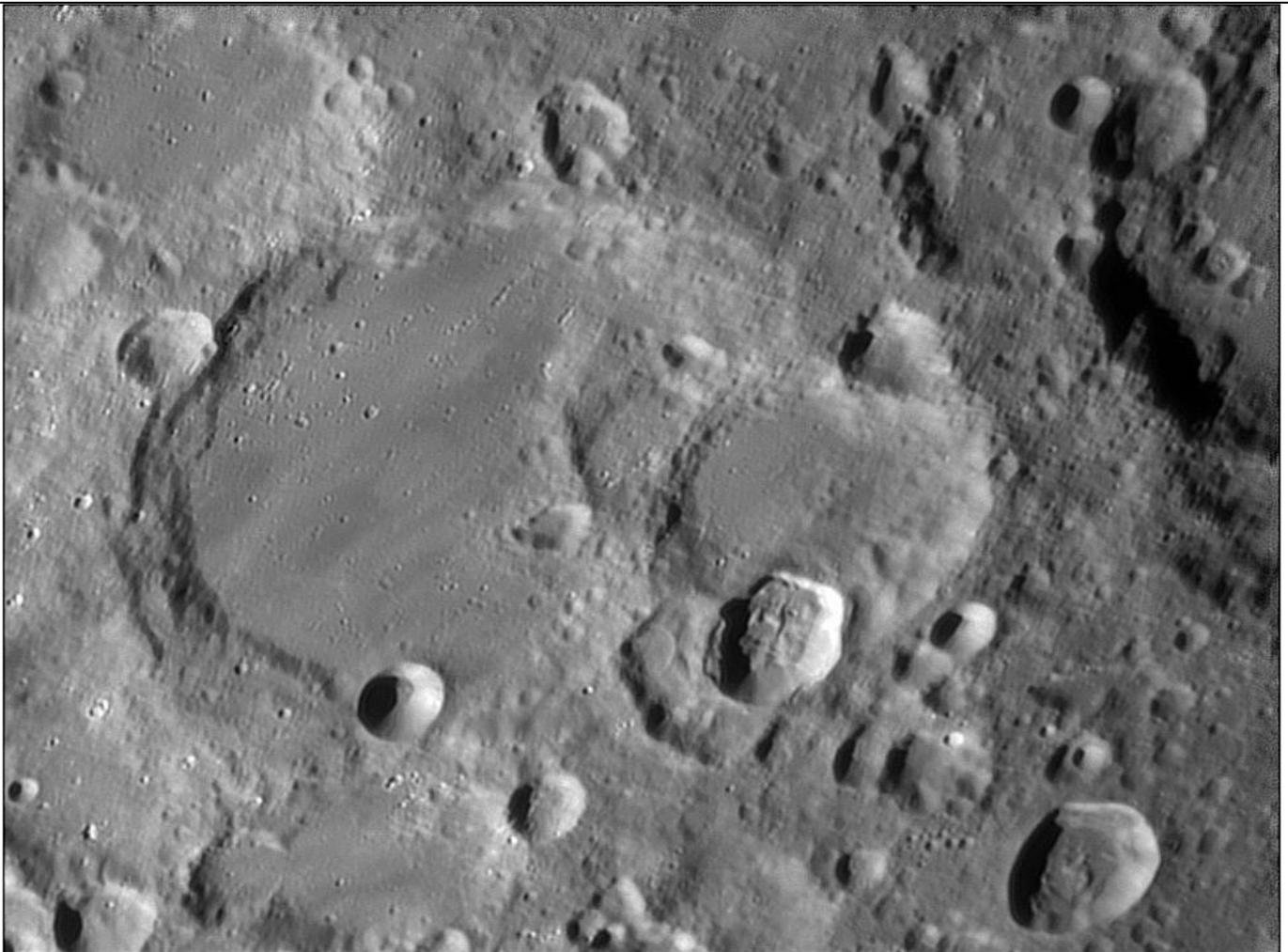
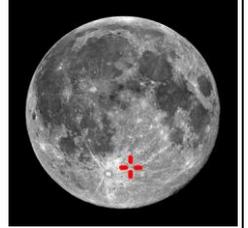
Auteur du nom:  
?Simon Stevin (1548-1620).  
Mathématicien et opticien belge

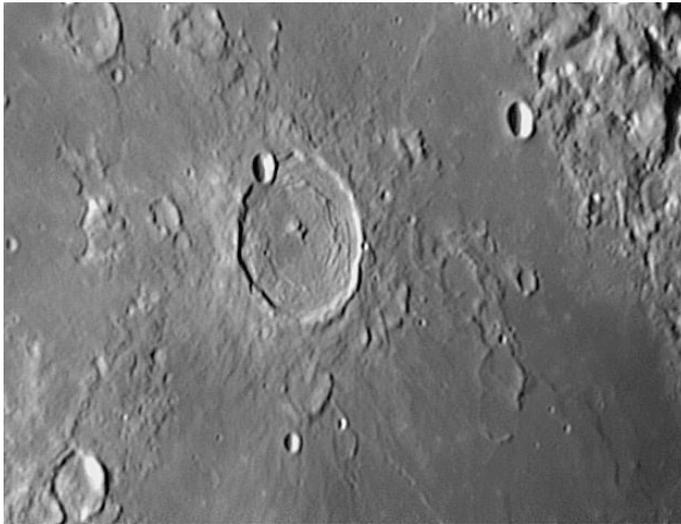
**Stevinus** est un cratère de 75 km situé dans la partie Sud-est de la Lune. Stevinus a un haut mur intérieur en terrasses et une crête centrale au point médian du plancher intérieur. Les murs intérieurs sont effondrés, de sorte que les pentes du talus descendent brusquement, puis plus graduellement. Il y a plusieurs petites arêtes sur le plancher, en plus de la crête centrale. Au Nord-ouest de Stevinus on trouve le cratère Stevinus A, un dispositif qui possède un petit système de rayons.

**Stöfler** est un cratère de 126 Km et profond de 2800 m situé sur le plateau continental dans la partie méridionale de la Lune. Il se trouve à l'ouest du cratère Maurolycus. Le cratère tordu Fernelius (65 Km) est attaché au mur nordique. Le cratère Faraday (70 Km, 4090 m) a recouvert et endommagé la muraille orientale de Stöfler. Faraday étant aussi couvert alternativement par plusieurs plus petits cratères. La muraille de Stöfler est érodée, mais l'ensemble reste relativement intact excepté le mur recouvert par Faraday. Stöfler K (19 Km) à impacté la muraille Nord-ouest et Stöfler F (18 Km) la base du mur intérieur Sud-ouest. Le plancher du cratère a été inondé par la lave, et est relativement plat et sans particularité dans la moitié Ouest, chaotique à l'Est. Le plancher a un bas albédo\*, rendant le cratère relativement facile à identifier car il est l'un des quelques cratères dans cette région de la surface lunaire qui ont un plancher foncé. Au travers du plancher, on peut voir des traces blanches de l'éjecta du cratère Tycho et de nombreux craterlets.

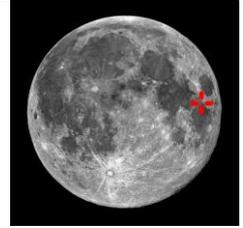
**Stöfler** [41,1 S, 6,0E]

Age : Pré-Nectarien

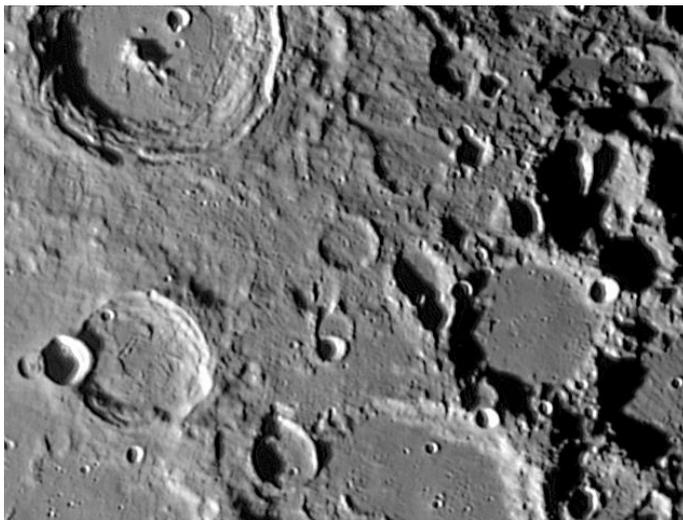
Auteur du nom:  
Riccioli (1651)Johann Stöfler (1452-1534).  
Mathématicien, astronome et  
astrologue allemand

**Taruntius [5,6N, 46,5E]**

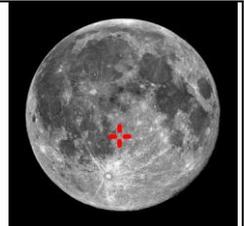
Age : Copernicien

Auteur du nom:  
Riccioli (1651)Lucius Taruntius Firmamus  
(v. 86 av. J.-C.).Mathématicien, philosophe et  
astrologue romain

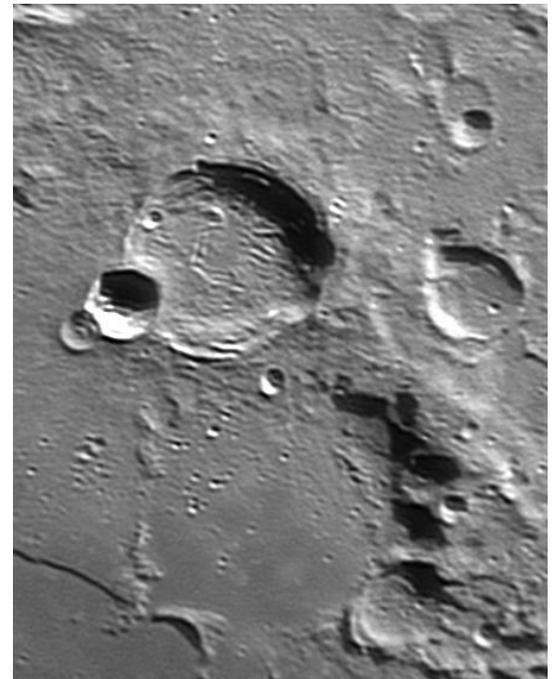
**Taruntius** est un cratère de 56 Km et profond de 1200 m situé sur le bord Nord de la Mer de La Fécondité (Mare Fecunditatis). Les versants externes de Taruntius sont recouvert de son éjecta qui s'étend assez loin dans la Mer environnante. Le mur Nord-ouest porte le cratère Cameron (12 Km, 1100 m). Taruntius est un cratère très intéressant car à l'intérieur il y a une muraille concentrique peu commune qui est fortement érodé et irrégulière. Il y a aussi un massif montagneux central au milieu du plancher qui est relativement plat. Taruntius a un système de rayonnement qui s'étend sur plus de 300 kilomètres.

**Thebit [22,0S, 4,0W]**

Age : Imbrien Supérieur

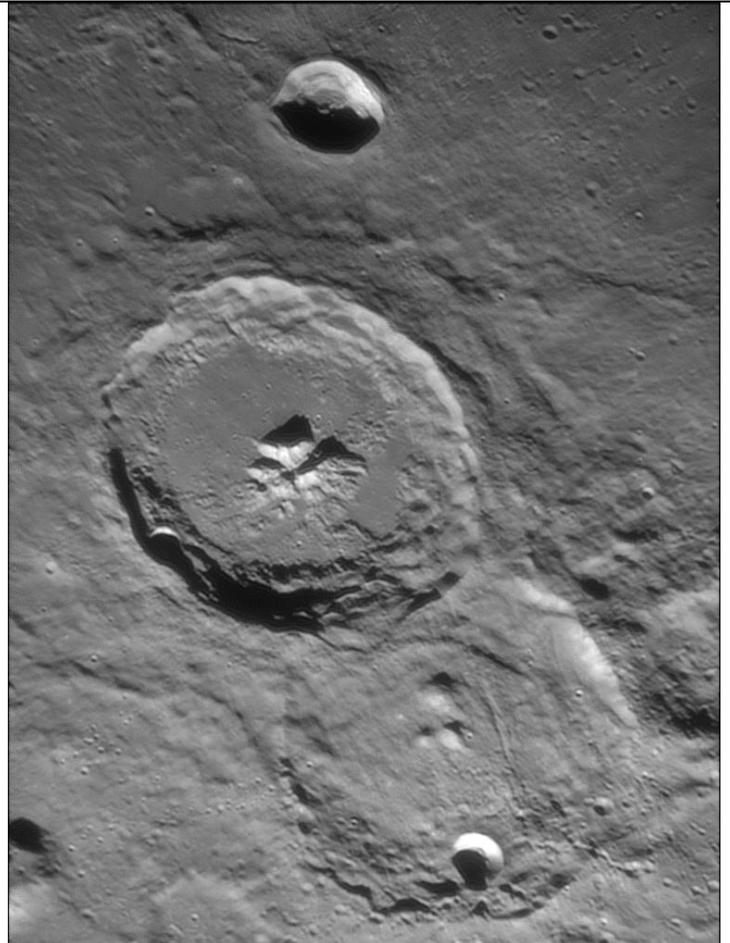
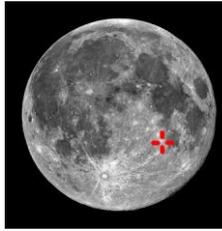
Auteur du nom:  
Riccioli (1651)Thebit ben Korra (826-901).  
Astronome de Bagdad qui  
traduit l'Almageste en arabe

**Thebit** est un cratère de 57 Km et profond de 3270 m) situé sur le rivage Sud-est de la Mer des Nuées (Mare Nubium). Thebit est situé au Sud-ouest du cratère Arzachel (97 Km, 3610 m) et Nord-ouest de Purbach (118 Km, 2980 m). Un cratère Thebit A (20 Km), se trouve sur le mur ouest. Le mur ouest de ce dernier est recouvert aussi par un cratère plus petit Thebit L (12 Km). Le plancher de Thebit est tourmenté avec des lignes de crêtes. La muraille montre une terrasse à l'intérieur, et un haut rempart externe accidenté. Au Sud-ouest de Thebit se trouve un ancien cratère anonyme duquel part Rupes Recta.



**Theophilus** [11,4S, 26,4E]

Age : Eratosthénien

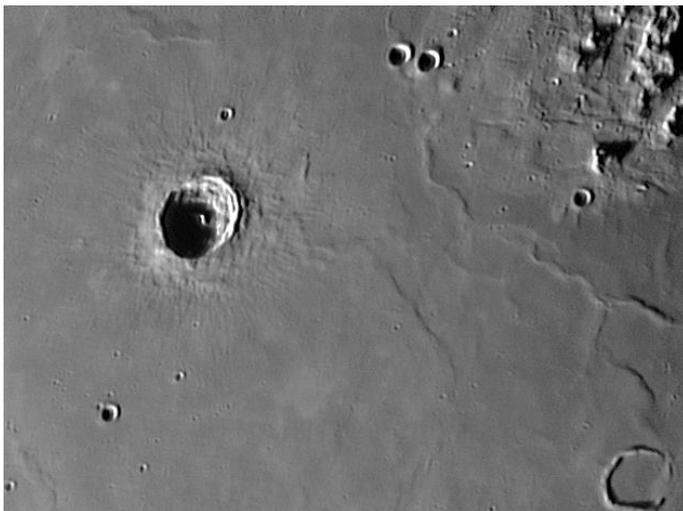
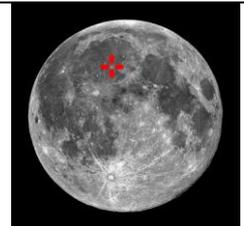
Auteur du nom:  
Riccioli (1651)H. Theophilus (mort en 412).  
Patriarche d'Alexandrie depuis 385

**Theophilus** est un cratère de 100 Km et profond de 4400 m qui se trouve entre le Golfe des Aspérités (Sinus Asperitatis) dans le nord et la Mer du Nectar (Mare Nectaris) au sud-est. Il s'impose partiellement sur le cratère Cyrillus (98 Km) au sud-ouest. À l'est, on trouve le cratère Mädle (28 Km, 2670 m) et à l'ouest, en forme de promontoire, Mons Penck (30 Km, 4000 m). La muraille de Theophilus a une surface intérieure large, en terrasse qui montre des éboulements. L'extérieur a un rempart large et torturé. Sur le mur Nord-ouest repose Theophilus B (8 Km). Le plancher du cratère est relativement plat avec une quadruple crête centrale qui s'élève à une hauteur d'environ 2 kilomètres. Les pentes Ouest de ces pics sont plus larges et plus irrégulières, tandis que les crêtes descendent plus brusquement sur les cotés nordiques et occidentaux.

**Timocharis**

[26,7N, 13,1W]

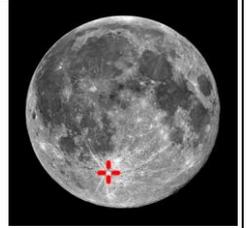
Age : Eratosthénien

Auteur du nom:  
Riccioli (1651)  
Timocharis (IV-III s. av. J.-C.).  
Astronome grec  
de l'école d'Alexandrie

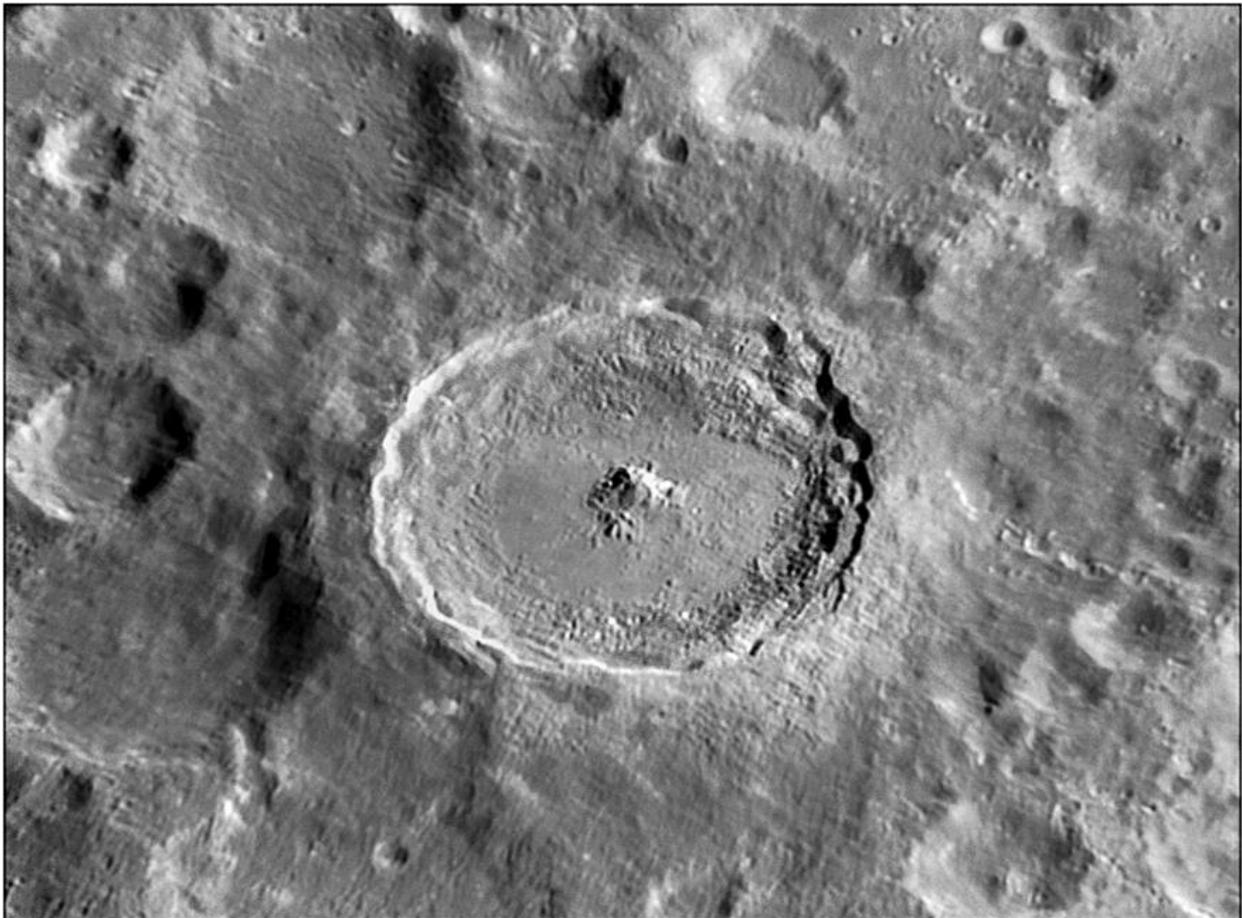
**Timocharis** est un cratère de 34 Km et profond de 3110 Km situé sur la Mer des Pluies (Mare Imbrium). A l'est on trouve deux cratères jumeaux Feuillée (9,5 Km, 1810 m) et Beer (10,2 Km, 1650 m). La muraille de Timocharis a un contour quelque peu polygonal, avec un rempart externe qui se prolonge sur plus de 20 kilomètres dans toutes les directions. Le mur intérieur est escarpé en terrasses, et le centre du plancher est occupé par un craterlet qui se trouve sur une légère élévation. Le cratère a un système mineur de rayons qui se prolonge sur plus de 130 kilomètres

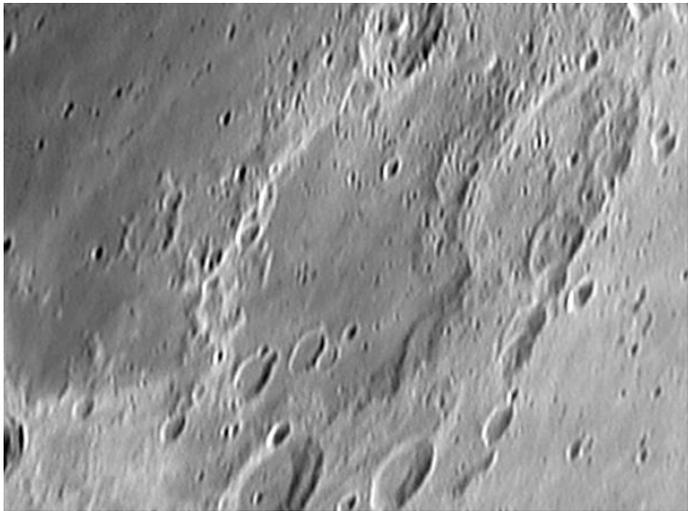
**Tycho** [43,3S, 11,2W]

Age : Copernicien

Auteur du nom:  
Riccioli (1651)Tycho Brahé (1546-1601).  
Astronome danois

**Tycho** est un cratère de 85 Km et profond de 4850 m situé sur le plateau continental méridional. La surface autour de Tycho est remplie de cratères de diverses tailles qui recouvrent des cratères encore plus anciens. Certains des petits cratères sont des cratères secondaires formés par de gros morceaux de l'éjecta de Tycho. Tycho est un cratère relativement jeune, avec un âge estimé de 108 millions d'années. Age Estimé à partir des échantillons, de l'éjecta, récupérés pendant la mission Apollo 17. Le cratère ne montre aucun signe d'usage qui affecte des cratères plus anciens. L'intérieur a un albédo\* élevé qui est supérieur quand le soleil est aérien. Le cratère est entouré par un système distinctif de rayon formant de longues raies qui atteignent les 1.500 kilomètres. Les remparts externes ont un albédo\* inférieur à ceux de l'intérieur sur une longueur de cent kilomètres, et sont exempts de rayon. Cette muraille plus foncée a pu avoir été formée par des minerais excavés pendant l'impact. Son mur intérieur est effondré et en terrasse. Le plancher rugueux mais presque plat montre de petits dômes. Le plancher montre des signes du volcanisme passé, très probablement de la fonte de roche provoquée par l'impact. La crête centrale s'élève à 1.6 kilomètre au-dessus du plancher, et une petite crête se tient juste au nord-est du massif primaire. Les observations infrarouges de la surface lunaire pendant une éclipse ont démontré que Tycho se refroidit à un taux plus lent que d'autres parties de la surface, faisant du cratère "un point chaud". Cet effet est provoqué par la différence de matériaux qui couvrent le cratère. La muraille du cratère a été choisie comme cible de la mission Ranger 7. Le vaisseau spatial robotique a sans risque atterri sur le nord du cratère en janvier 1968. Il a effectué des dosages chimiques de la surface, trouvant une composition différente de celle de la Mer. De ceux-ci un composant principal a été identifié comme l'anorthosite\*, un minerais riche en Aluminium.

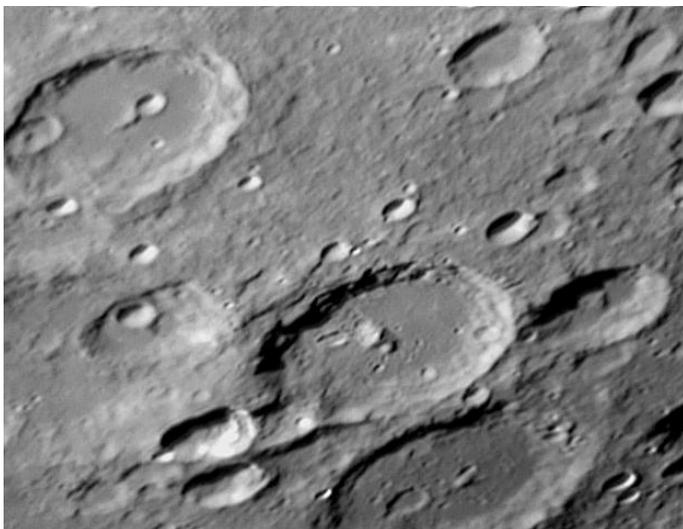


**Vendelinus** [16,3S, 61,8E]

Age : Pré-Nectarien

Auteur du nom:  
Riccioli (1651)Godefried Wendelin (1580-1667).  
Astronome belge

**Vendelinus** est un ancien cratère de 147 km situé sur le bord oriental de Mare Fecunditatis (Mer de la Fécondité). Vendelinus est entouré de deux beaux cratères. Avec au Nord Langrenus et au Sud-est Petavius. En raison de sa position près du limbe oriental, le cratère apparaît oblong. Le cratère est fortement érodé et recouvert par de multiples cratères, rendant ce dispositif plus difficile à identifier excepté à des angles ou le soleil est bas. La muraille est irrégulière et cassée en plusieurs endroits par recouvrement de cratères. Le plus en avant de ces derniers est la coupure dans le mur Nord-est par le cratère Lamé (85 km). Le cratère plus petit Lohse (41 km, 2200 m), à piton central, recouvre le mur Nord-ouest, et à l'extrémité Sud le mur est joint au cratère Holden (48 km). Le plancher de Vendelinus est plat et couvert par un écoulement foncé de lave impacté par de multiples cratèrelets de diverses dimensions. Certains de ces derniers sont les cratères secondaires de Langrenus, et montrent une forme oblongue. Les remparts externes du cratère Lamé forme une élévation sur le plancher au Nord-est.

**Vlacq** [53,3S, 38,8E]

Age : Pré-Nectarien

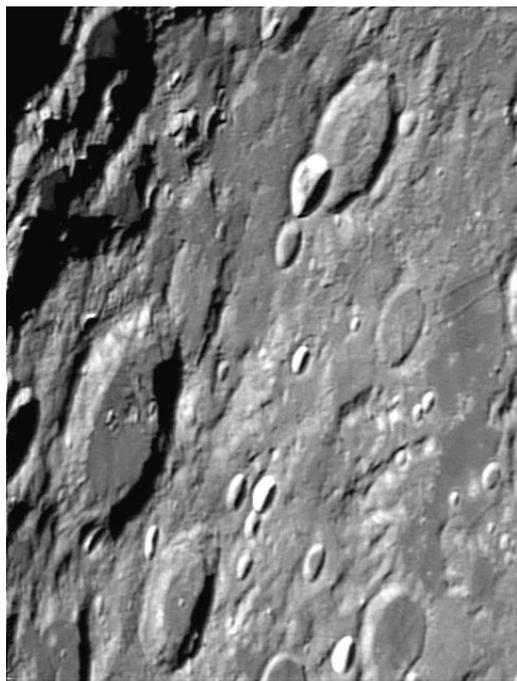
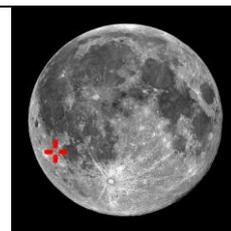
Auteur du nom:  
Mädler (1834)  
Adriaan Vlacq (v. 1600-1667)  
Libraire et mathématicien  
hollandais

**Vlacq** est un cratère de 89 Km et profond de 3000 m situé sur le limbe Sud-est de la Lune. Vlacq est encadré de nombreux cratères. Sur le versant Sud-est on trouve Rosenberger (96 Km, 2500 m), cratère à crête centrale moucheté de craterlets. Sur le Versant Est Vlacq C et sur le versant occidental Hommel (125 Km). Vlacq à des murailles en gradin, escarpées, qui descendent sur un fond plat parsemé de craterlets et possédant un massif montagneux central à deux sommets.

**Vieta** [29,2S, 56,3W]

Age : Nectarien

Auteur du nom:  
 Riccioli (1651)  
 François Viète (1540-1603).  
 Juriste et mathématicien  
 français

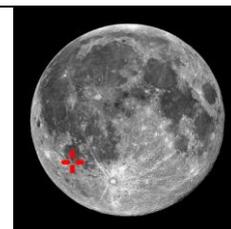


**Vieta** est un cratère de 88 km et profond de 4500 m situé au Sud-Ouest de la Mer des Humeurs (Mare Humorum). Les murailles de Vieta sont escarpées et descendent de façon abrupte sur un fond plat, inondé par la lave. La partie Nord du plancher est plus tourmentée avec des monticules et dépressions. Au centre une élévation est encadrée à l'Ouest et à l'Est par des cratèrelets. Au Sud-Est on trouve Fourier (53 km, 3700 m) au fond plat avec deux cratèrelets dont un central. A l'Est se situe De Gasparis (30 km, 770 m) inondé par la lave est dont le fond est quadrillé par Rimae De Gasparis, rainures qui irradient sur une zone de 130 km de diamètre. Plus au Nord, le cratère Cavendish (56 km, 2350 m) chevauché par Cavendish E sur la muraille sud. Cavendish possèdent deux cratères fantôme sur son fond plat.

**Vitello** [30,4S, 37,5W]

Age : Imbrien inférieur

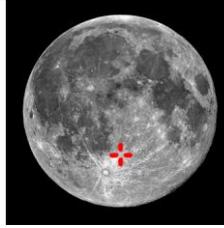
Auteur du nom:  
 Schröter (1802)  
 Erazmus Ciolek Witelo  
 (1225-1290). Philosophe,  
 mathématicien et astronome  
 d'origine polonaise



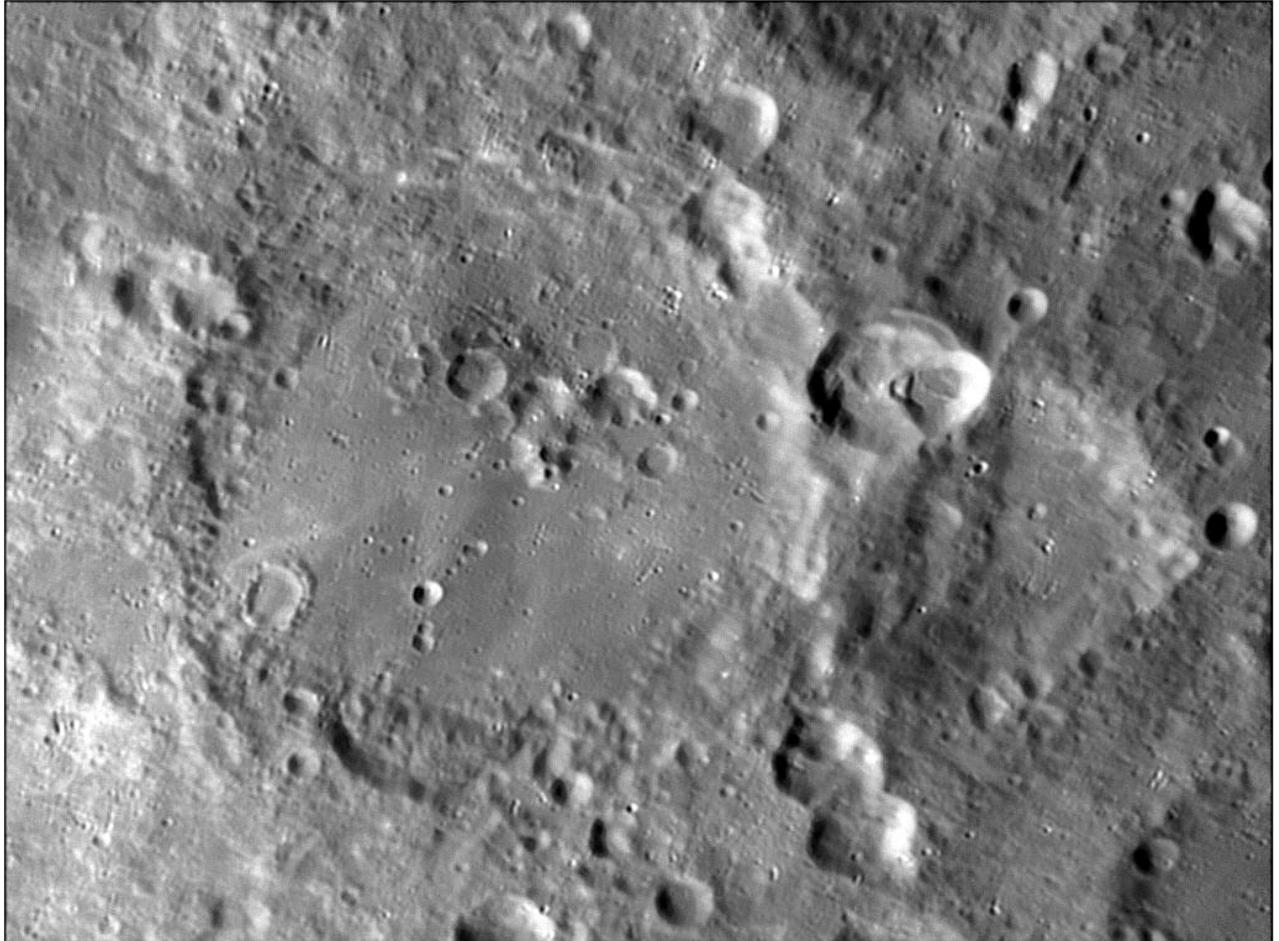
**Vitello** est un cratère de 42 Km et profond de 1730 m situé au Sud de la mer des Humeurs (Mare Humorum). Vitello est circulaire avec des versants assez escarpés écrasés par Lee M au Nord-Ouest. La muraille est peu élevée et le fond tourmenté avec anneau interne et montagne centrale.

**Walter** [33,0S, 0,7E]

Age : Nectarien

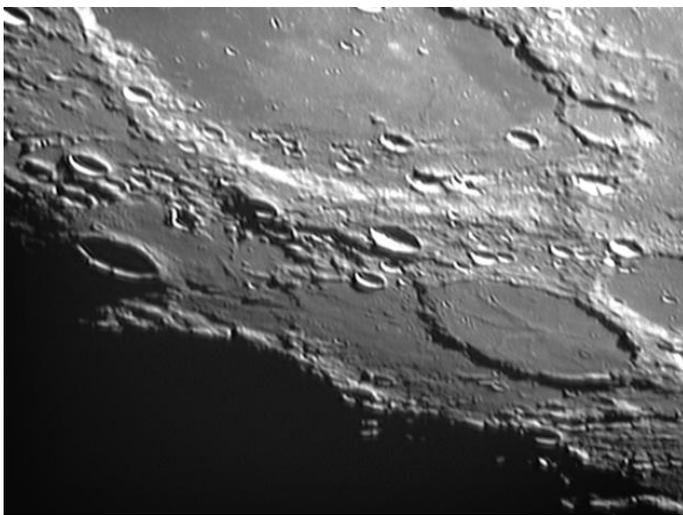
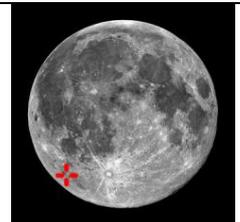
Auteur du nom:  
Riccioli (1651)Bernard Walter (1430-1504).  
Astronome allemand

**Walter** est un cratère se 132x140 Km et profond de 4130 m. Il est joint le long de la muraille occidentale au cratère Deslandres et au Sud-est à Nonius (70 Km, 2990 m). Tangent au mur Est on note un alignement de cratère entre Nonius et Walter. La muraille, irrégulière est très élevée et descend en terrasse vers un fond plat immense avec un groupe de cratères dont Walter A au Nord-Est.

**Wargentin**

[49,6S, 60,2W]

Age : Nectarien

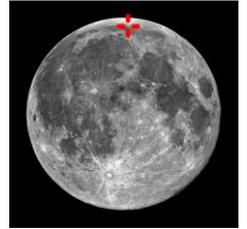
Auteur du nom:  
Schröter (1802)  
Pehr Wilhelm Wargentin  
(1717-1783).  
Astronome suédois

**Wargentin** est une forme peu commune de cratère (85 km, 300m). L'intérieur a été complètement rempli jusqu'au bord de sa muraille par un écoulement de lave, de sorte qu'il forme un plateau au-dessus de la surface environnante. Quand l'écoulement de lave s'est produit, à l'intérieur du cratère, elle s'est accumulée jusqu'à déborder sur la plus basse partie de la muraille. Un certain colmatage a alors empêché l'écoulement de lave de se déverser. La muraille de Wargentin est légèrement

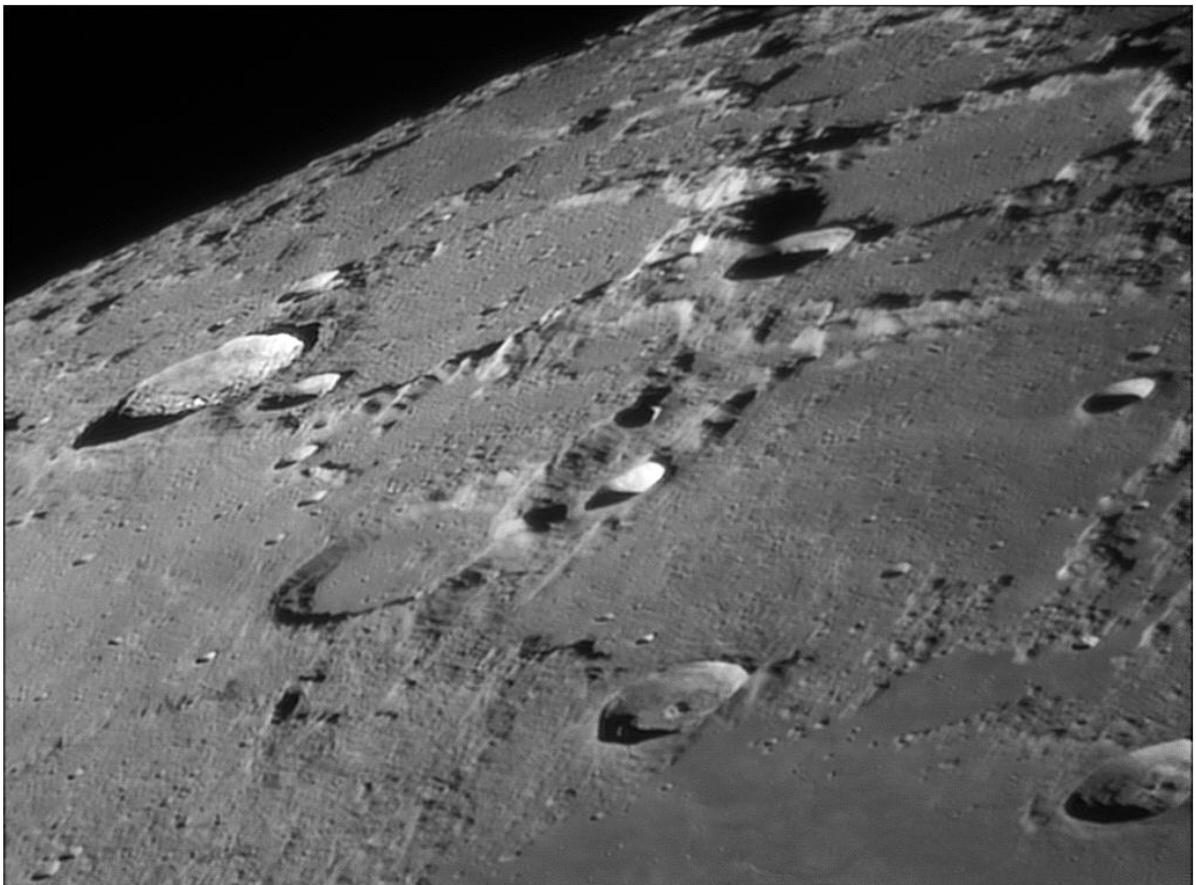
érodée et recouverte par quelques petits cratères. Des dorsales peuvent être discernées sur la surface, rayonnant du centre du cratère. Wargentin est situé sur le limbe Sud-ouest lunaire, de sorte qu'il semble ovale par perspective. Il est relié le long de sa muraille Sud-est au cratère légèrement plus petit Nasmyth (77 km). Au Nord-est le versant de Schickard est jointif avec celui de Wargentin.

**W. Bond** [65,3N, 3,7E]

Age : Pré-Nectarien

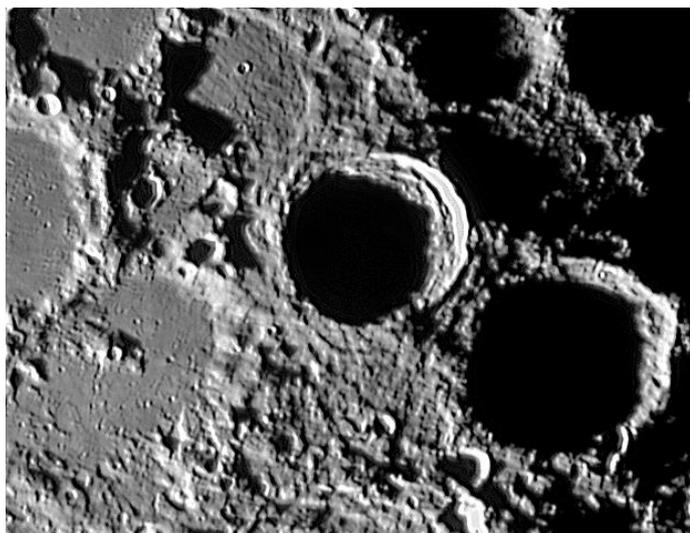
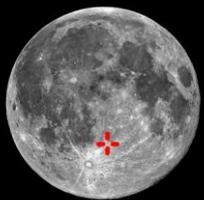
Auteur du nom:  
Birt / Lee (1865)William C. Bond (1 789-1859).  
Astronome américain

**W. Bond** est une plaine murée, délabrée, de 158 Km situé en bordure nordique de la Mer du Froid (Mare Frigoris), près du limbe lunaire boréal. Le méridien central de la face visible passe sur la partie occidentale de W.Bond. Plusieurs cratères entourent W.Bond. Ainsi au Nord-ouest Epigènes (55 Km) bouscule la muraille de W.Bond. Au Sud-ouest, plus petit, c'est Timaeus (33 Km) qui est posé sur la muraille. Sur les contreforts du Sud-est on trouve Archytas (32 Km). La muraille de W.Bond est très usée et érodée. La partie méridionale est la moins bien conservée avec de larges échancrures donnant sur la Mer. Les parties les mieux conservées se trouvent à l'Est et au Nord-est. Le plancher plat est très irrégulier dans sa surface avec un cratère W.Bond B situé dans la partie Est. A noter au Nord-est une autre plaine murée Goldschmidt (120 Km) qui présente la même configuration que W.Bond.

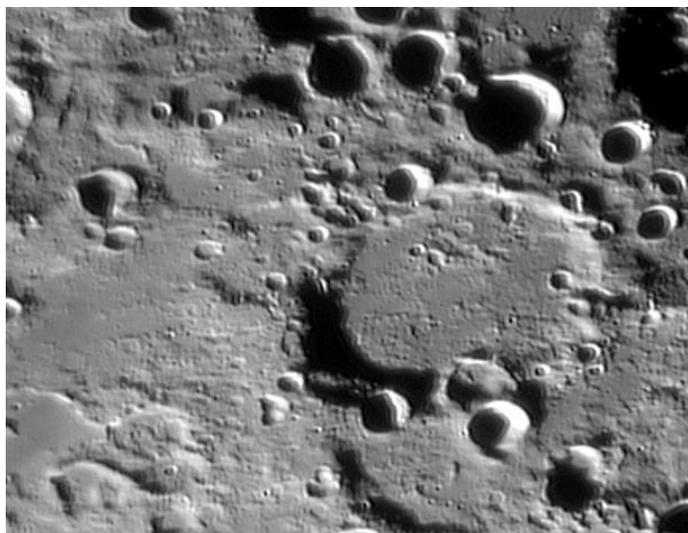
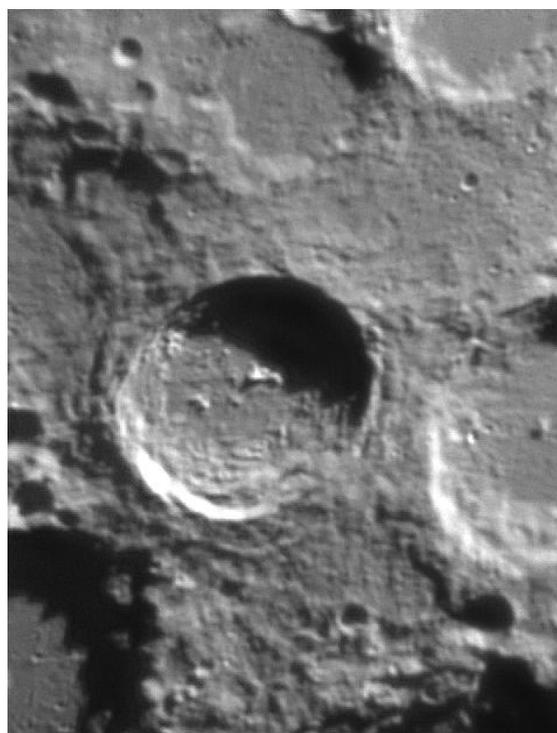


**Werner** [28,0S, 4,4E]

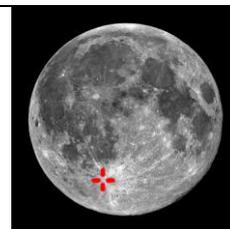
Age : Eratosthénien

Auteur du nom:  
Riccioli (1651)Johannes Werner (1468-1522)  
Astronome et mathématicien allemand

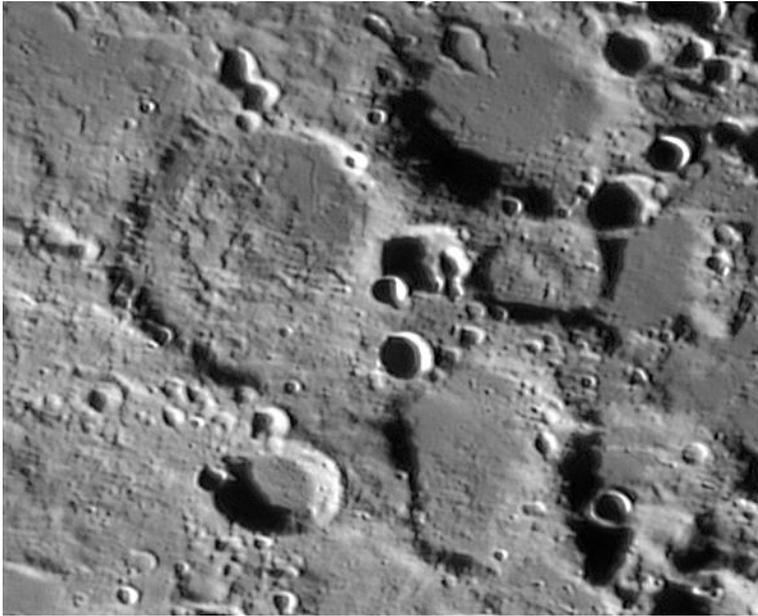
**Werner** est un cratère de 70 Km et profond de 4220 m situé sur le plateau continental sud central. Il est presque jointif avec le cratère Aliacensis (80 Km, 3680m) au Sud-est. Directement à l'ouest de Werner on trouve le cratère tordu Regiomontanus (126x110 Km, 1730 m) et sur le versant Nord les restes du cratère Blanchinus (58x68 Km). La muraille du cratère de Werner est beaucoup plus jeune et moins érodée que les autres grands cratères environnants. La haute muraille est bien visible en lumière rasante. Le mur intérieur est en terrasse. Le plancher est plat avec de nombreux monticules et une crête centrale excentrée. La muraille d'Aliacensis est généralement circulaire, avec un bombement extérieur sur le mur oriental. Le mur intérieur est légèrement en terrasses en particulier dans le Nord-est. Le plancher intérieur est généralement plat, avec une crête centrale légèrement excentrée au Nord-ouest du point médian.

**Wilhelm** [43,1S, 20,8W]

Age : Pré-Nectarien

Auteur du nom:  
Riccioli (1651)  
Guillaume IV de la Hesse, dit  
Guillaume le Sage  
(1535-1592). Homme d'état et  
astronome allemand

**Wilhelm** est un cratère de 107 Km et profond de 3500 m situé sur le plateau continental à l'Ouest de Tycho. La région est fortement impactée de cratères divers. Au Nord-est une chaîne de cratères suit la circonférence de Wilhelm. La muraille est très érodée avec la partie Sud-ouest très impactée. Au Nord-est, le mur est criblé de petits cratères. Wilhelm est jointif avec un ancien cratère effondré Montanari (77 Km) au sud et avec Lagella (85 Km, 2400 m) au Sud-ouest. Le fond est plat à l'ouest (monticules) et tourmenté à l'est de nombreux cratères et lignes de crêtes.

**Wurzelbauer**

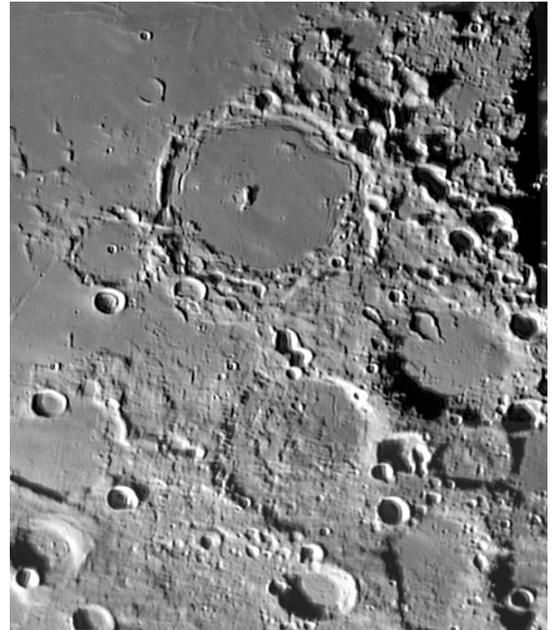
[33,9S, 15,9W]

Age : Pré-Nectarien

Auteur du nom:  
Schröter (1802)  
Johann Philipp von  
Wurzelbauer (1651-1725).  
Astronome allemand



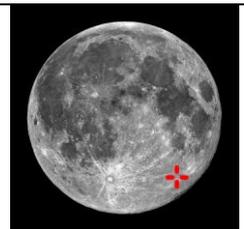
**Wurzelbauer** est un cratère de 88 Km situé sur le plateau continental. Il est co-jointif avec le cratère Gauricus (79 Km) sur son mur oriental. La muraille de Wurzelbauer est très érodée, presque inexistante, surtout au Sud-ouest, portant le trio Wurzelbauer Z N & W au Nord, Wurzelbauer B au Sud-est et Wurzelbauer A au Sud. Le fond est plat à l'est avec une fissure. Ailleurs le plancher est très torturé avec des lignes de crêtes orientées Nord-sud.

**Young [41,5S, 50,9E]**

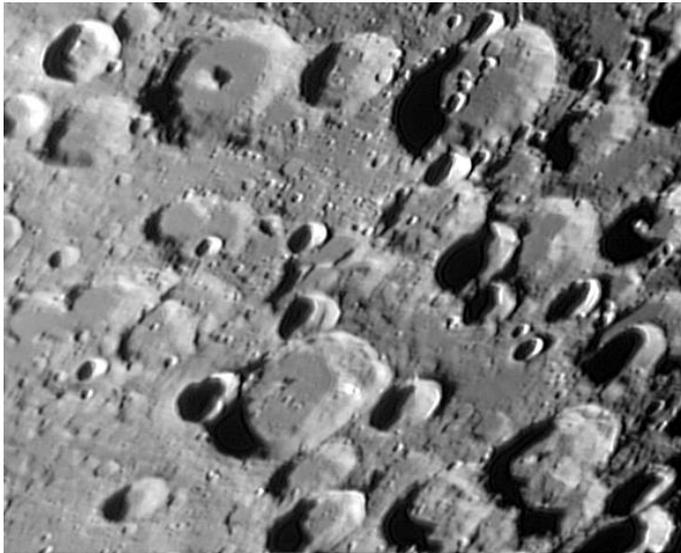
Age : Pré-Imbrien

Auteur du nom:  
Schmidt (1878)

Thomas Young (1773-1829).  
Médecin et physicien anglais



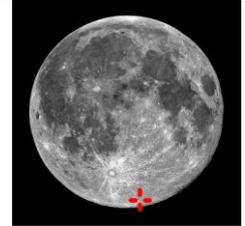
**Young** est un cratère de 72 Km situé au centre de Vallis Rheita longue de 500 km. Les versants assez escarpés portent Young D au Sud et un alignement de cratères parallèle à Vallis Rheita à l'Est. Muraille assez élevée. Fond très tourmenté avec soulèvement central et portant Young A au Nord.

**Zach** [60,9S, 5,3W]

Age : Nectarien

Auteur du nom:  
Mädler (1834)

Franz Xaver von Zach (1754-1832). Astronome hongrois né à Bratislava

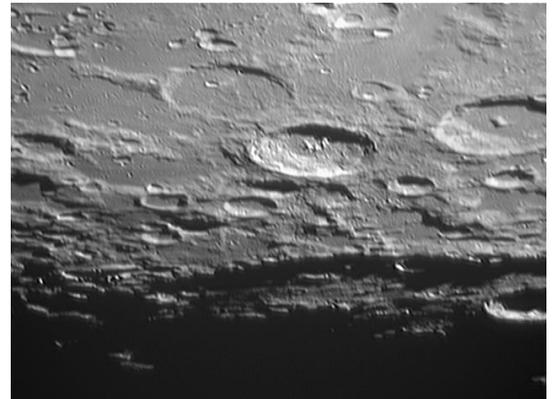
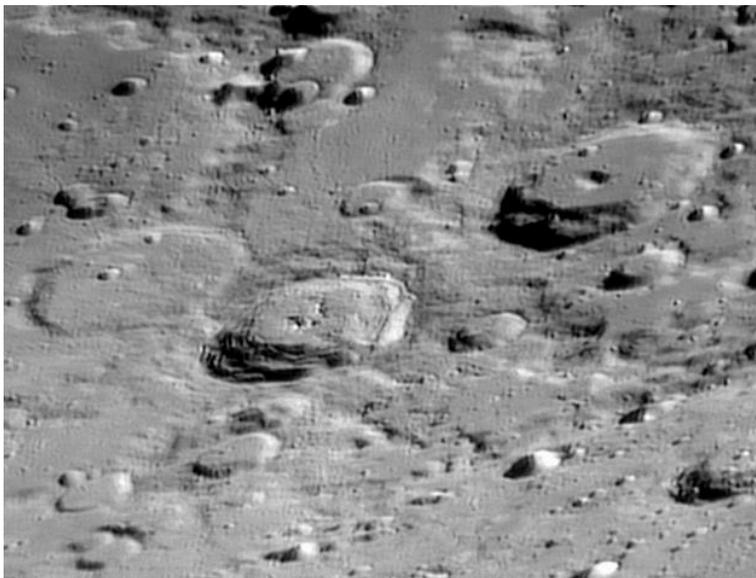


**Zach** est un cratère de 71 Km et profond de 3700 m situé dans le secteur hautement cratérisé du limbe lunaire australe. Au nord on trouve le cratère, à piton central, Lilius (61 Km), au Nord-est Jacobi (68 Km) avec ses craterlets sur le plancher du cratère. Les murs intérieurs de Zach sont en terrasse. Les murs externes sont encadrés par des cratères qui forment un carré. Le fond est relativement plat avec quelques craterlets, dont un couple au centre et une double crête centrale excentrée au nord.

**Zucchius**

[61,4S, 50,3W]

Age : Copernicien

Auteur du nom:  
Riccioli (1651)  
Niccolo Zucchi (1586-1670).  
Mathématicien  
et astronome italien

**Zucchius** est un cratère de 64 Km et profond de 3300 m situé près du limbe lunaire Sud-ouest. En raison de sa position le cratère apparaît oblong dû à la perspective. Sur le versant Nord-ouest de Zucchius, on trouve le cratère peu profond Segner (67 Km), et à l'est le cratère, à piton central, Bettinus (71 Km). Zucchius est placé au Nord-est du grand cratère Bailly. La muraille de Zucchius est symétrique et montre peu d'érosion. Le mur intérieur, large, est en terrasse. Le fond plat restreint possède un faisceau de quatre crêtes centrales.