

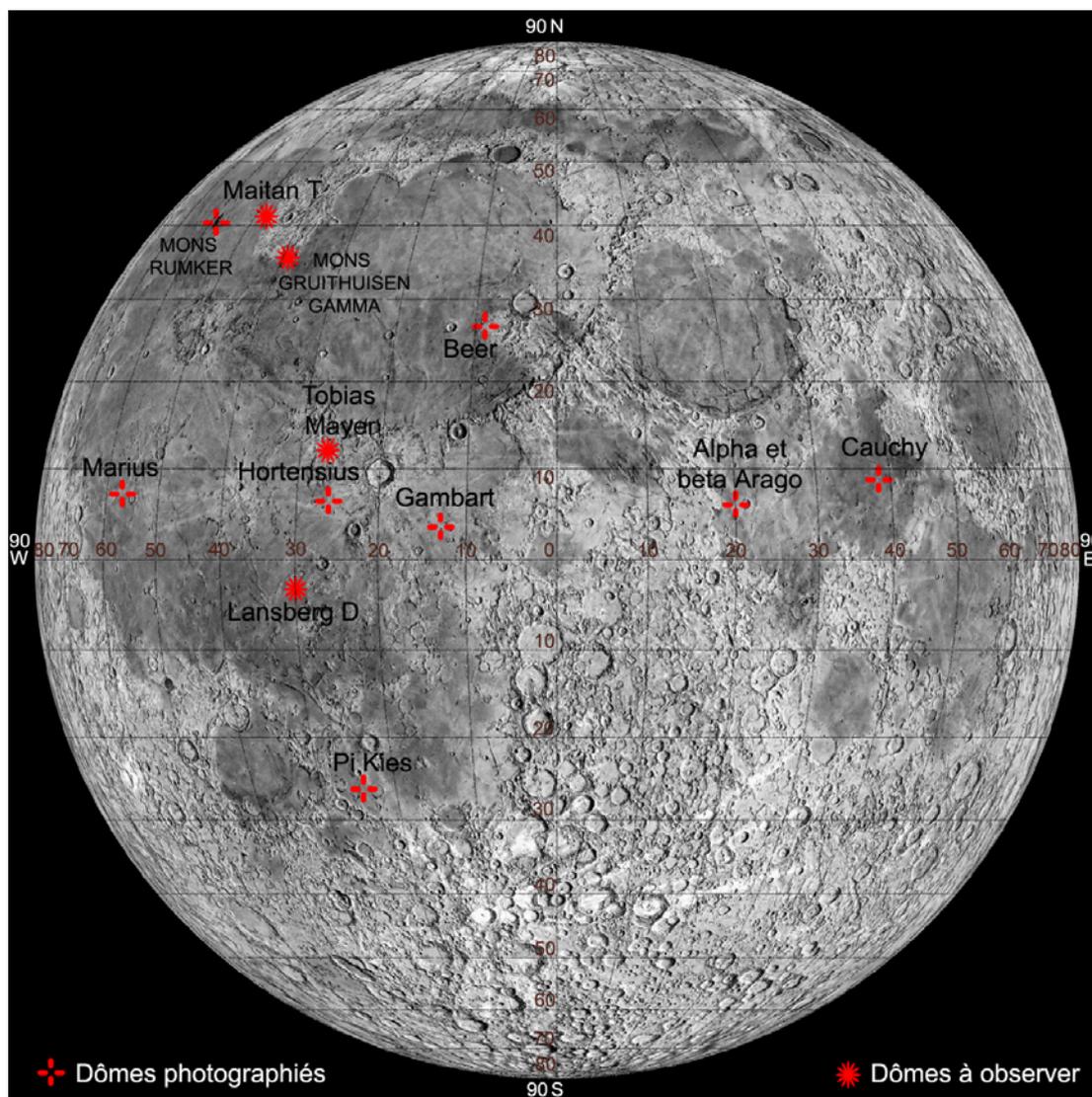
Dômes lunaires

Des centaines de dômes lunaires sont maintenant connus. La majorité se trouve sur les Mers ou près de leurs bords, ou encore sur les planchers lisses de quelques cratères. Ces dispositifs ont des pentes très basses et doivent être observés avec une ombre appréciable près du terminateur*. Les dômes lunaires issues d'un ancien volcanisme lunaire entrent généralement dans deux catégories dont la taille va de un à vingt kilomètres de large.

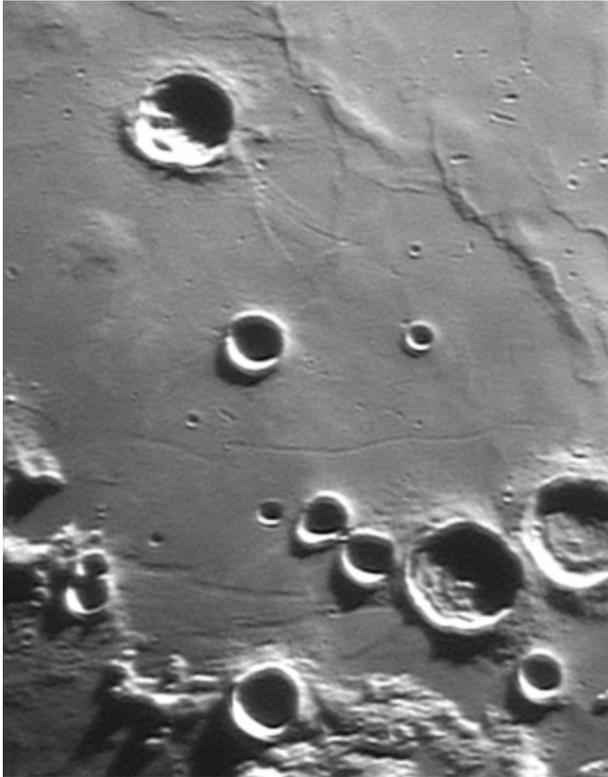
Le premier type se compose généralement d'une structure basse, relativement plate avec un cratère sommital et des pentes qui n'ont pas plus d'un à trois degrés.

Le deuxième type de dômes est généralement des montagnes aux pentes assez raides ressemblant à des cônes de cendre formés par des matériaux éjectés de cheminées volcaniques. Ce deuxième groupe n'exhibe pas de cratère sommital, suggérant qu'ils peuvent avoir une origine différente, peut-être l'équivalent des fontaines terrestres de lave, ou des soulèvements localisés provoqués par les chambres souterraines de magma*.

L'étude des dômes lunaires pourrait être effectués par un télescope à ouverture modérée, et il y a toujours la possibilité de trouver un dispositif qui n'a pas encore été dressé sur une carte ou de confirmer un dôme suspect. En plus d'observer des secteurs où les dômes sont connus pour exister (dans les Mers par exemple), il peut être utile d'étudier les régions de montagne. La chasse de dôme dans ces secteurs est évidemment difficile principalement parce que le terrain contient beaucoup de collines, bien qu'une colline ait des pentes plus raides, des contours plus angulaires et un dessus moins arrondi. Si un objet suspecté d'être un dôme montre une ombre aiguë, il peut être alors rejeté.



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

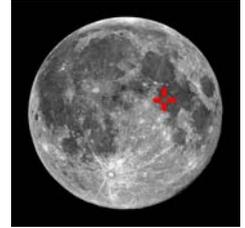


Alpha et beta Arago

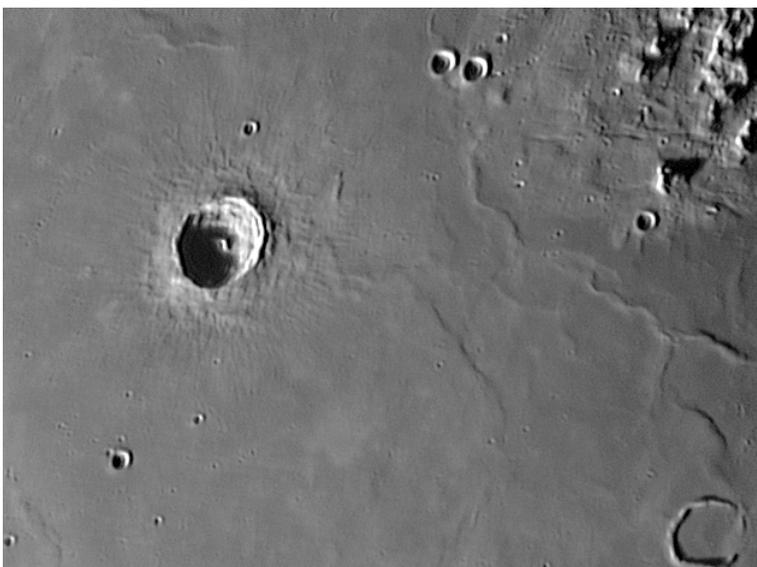
[21,5N, 7,6E]

[20,1N, 6,3E]

Age : Imbrien



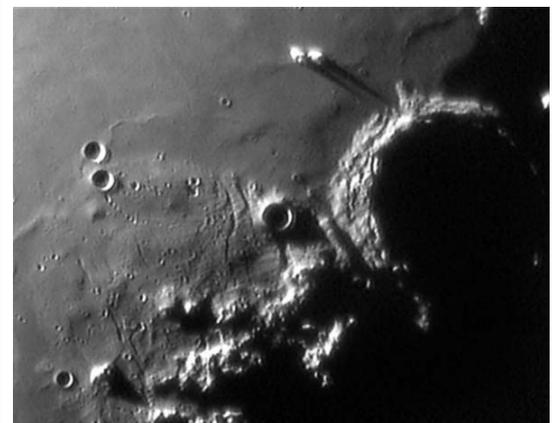
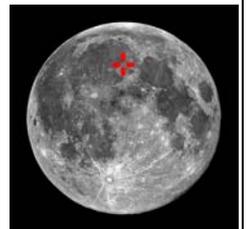
Alpha et beta Arago sont des dômes étendus et peu élevé sans cratère sommital de dimension 20 km^2 situés à l'ouest et au Nord du cratère Arago. Les jours favorables pour les voir sont le 5, 6^{ième} et le 20, 21^{ième} jour de lunaison*.



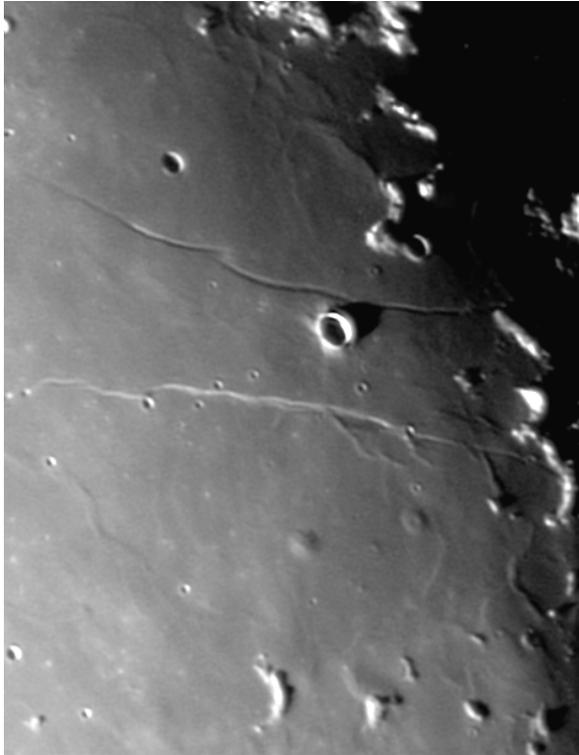
Beer

[27,0N, 9,0W]

Age : Imbrien



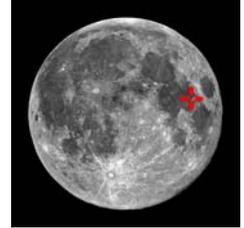
Au Sud-est du cratère Beer (10,2 Km) dans la mer des Pluies (Mare Imbrium) entre les cratères Timocharis et Archimède, on trouve un dôme dont les dimensions sont comparables au cratère (10 kilomètres), le dôme a une forme semi spherical et semble très bas avec une ombre minuscule. Il n'y a pas de bouche sommitale. Les jours favorables pour les voir sont le 8, 9^{ième} et le 22, 23^{ième} jour de lunaison*.



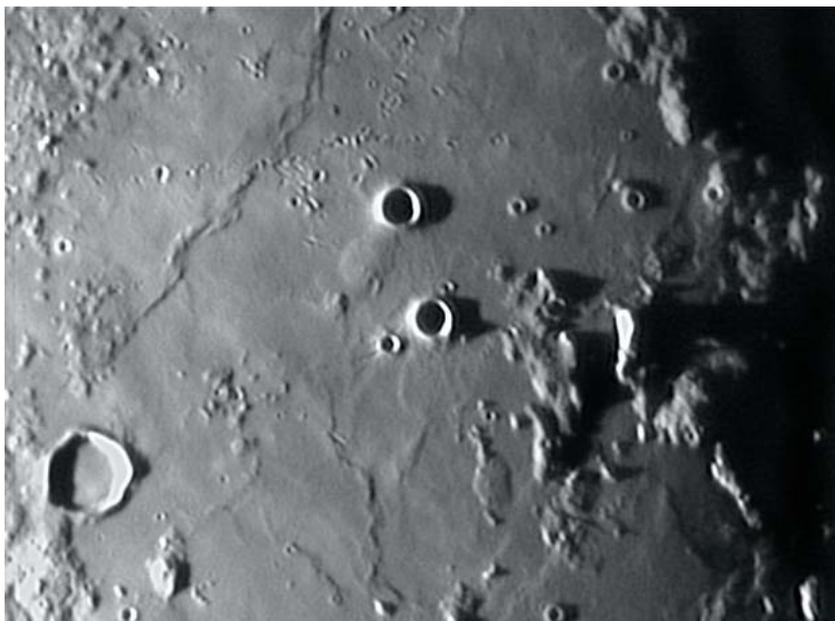
Tau et Omega Cauchy

[7,6N, 36,8^E]
[7,3N, 36,4E]

Age : Imbrien



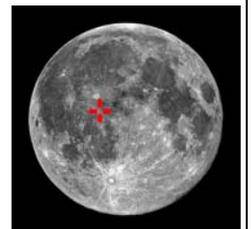
Tau et Omega Cauchy sont des dômes volcaniques de dimensions identiques (12 Km²) au Sud de Rupes Cauchy (210 Km) dans la partie centrale et orientale de la Mer de la tranquillité (Mare Tranquillitati). Tau Cauchy, le plus à l'ouest ne présente pas de cratère sommital au contraire d'Omega Cauchy. Cauchy Omega est un dôme lisse à surface plate, tandis que Cauchy Tau apparaît plus abrupt avec une surface rude. Les jours favorables pour les voir sont le 4, 5^{ième} et le 18, 19^{ième} jour de lunaison*.



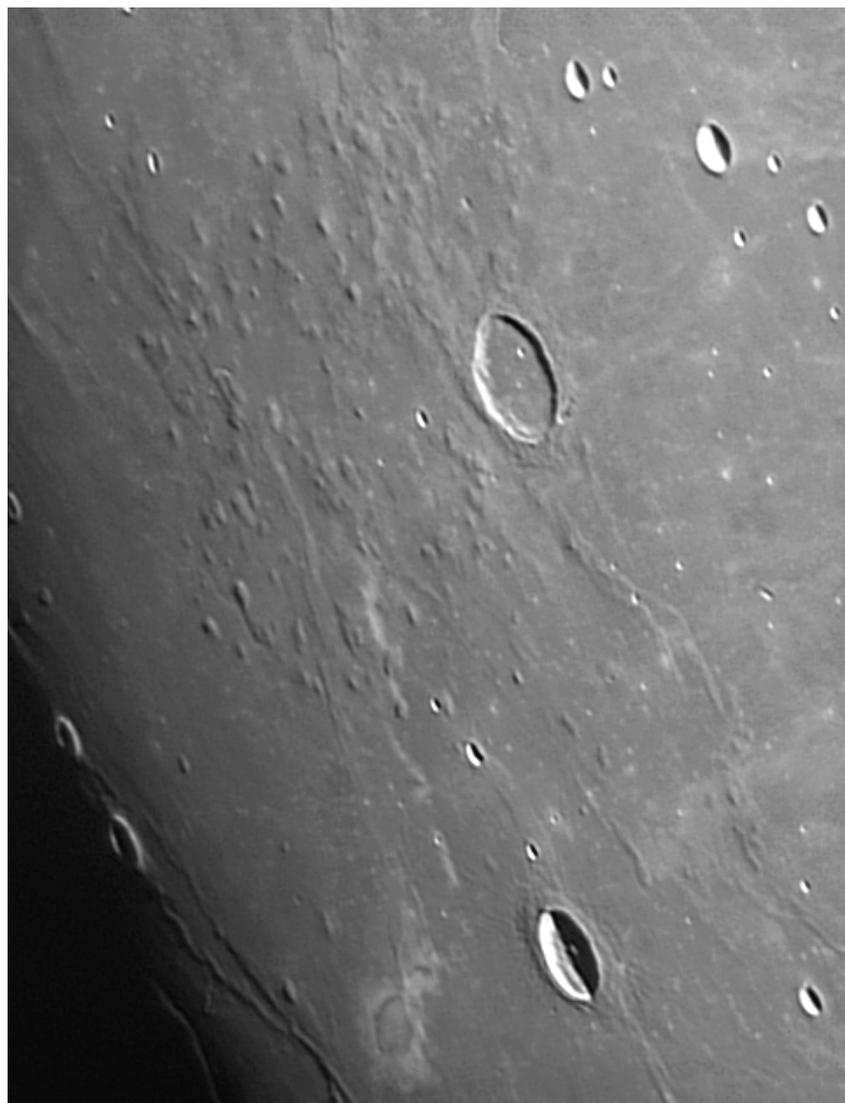
Gambart

[1,0N, 15,2W]

Age : Imbrien



Gambart Couple de dômes volcaniques peu élevés et sans cratère sommital accolé au cratère Gambart C. Le plus gros est aussi grand que Gambart C. Les jours favorables pour les voir sont le 8, 9^{ième} et le 22, 23^{ième} jour de lunaison*.

**DOMES MARIUS**

[12,0N, 54,0W]

Age : Imbrien



L'Ouest du cratère Marius (41 km, 1670m) est remarquable à plus d'un titre. D'abord par un véritable champ de dômes à l'Ouest. Il s'agit d'une zone d'origine volcanique constituée de plus de 300 formations individuelles. On y trouve des dômes de 3 à 10 Km. Et ensuite plus au Sud, à l'Ouest du cratère à piton central Reiner (30 km, 2580m), on trouve une autre formation remarquable Reiner Gamma (40 sur 30 km). C'est apparemment un dispositif entièrement plat constitué de matériaux lumineux. Ce matériel lumineux apparaît comme un dépôt tourbillonnant. Relativement jeune dans l'aspect, Gamma Reiner a très peu de cratères dans son secteur. Ses remous sont liés à un champ magnétique très fort qui a été détecté par un vaisseau spatial orbital. Des dépôts semblables en tourbillons lumineux peuvent être trouvés au Nord de Mare Marginis et à côté du cratère Van de Graaff. La formation de Gamma Reiner est incertaine. Une théorie est que les gaz volcaniques exhalés de la surface ont décolorés les matériaux extérieurs et causés des remous. Une autre théorie est que les champs magnétiques extérieurs intenses ont protégé le régolithe environnant et empêché

son assombrissement par le vent solaire. Jusqu'ici ces théories sont concernées par des processus endogènes. Une troisième théorie propose un processus exogène : Gamma Reiner est le reste extérieur d'un impact de comète. Dans ce scénario les plasmas et les gaz chauds du noyau de la comète ont recuré la surface créant les remous. Le champ magnétique intense du noyau induit l'anomalie magnétique locale. Chacune de ces théories est cependant loin d'être concluante. Gamma Reiner demeure une énigme. Il semble cependant certain que Gamma Reiner est simplement un dispositif d'albedo et non un dispositif topographique. Les jours favorables pour voir les dômes et Gamma Reiner sont le 12^{ième} et le 25^{ième} jour de lunaison*.

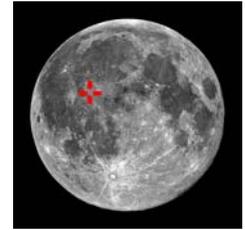


A l'Ouest et au Sud-ouest de Copernicus, on trouve un ensemble de dômes lunaires très intéressant. Le **DOME MILICHIUS PI**, situé entre le cratère Milichius (13 Km, 2510 m) et Milichius A, est un dôme lunaire typique à cratère sommital de 10 km². **HORTENSIVS OMEGA** est un ensemble de six dômes situé au Nord du cratère Hortensius (14,6 Km, 2860 m) dont 4 ont un cratère sommital. L'un des dômes ne présente pas de bouche sommitale et le dernier possède un double cratère sommital. Chacun des dômes mesurant 10 km². la composition de la surface des dômes est la même que celle de la mer environnante. Les jours favorables pour les voir sont le 9, 10^{ième} et le 24, 25^{ième} jour de lunaison*.

**DOME MILICHIUS PI
HORTENSIVS OMEGA**

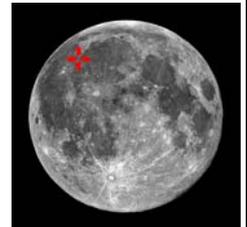
[10,2N, 31,2W]
[7,5N, 27,7W]

Age : Imbrien



**MONS GRUITHUISEN
GAMMA**
[36,0N, 40,5W]

Age : Imbrien



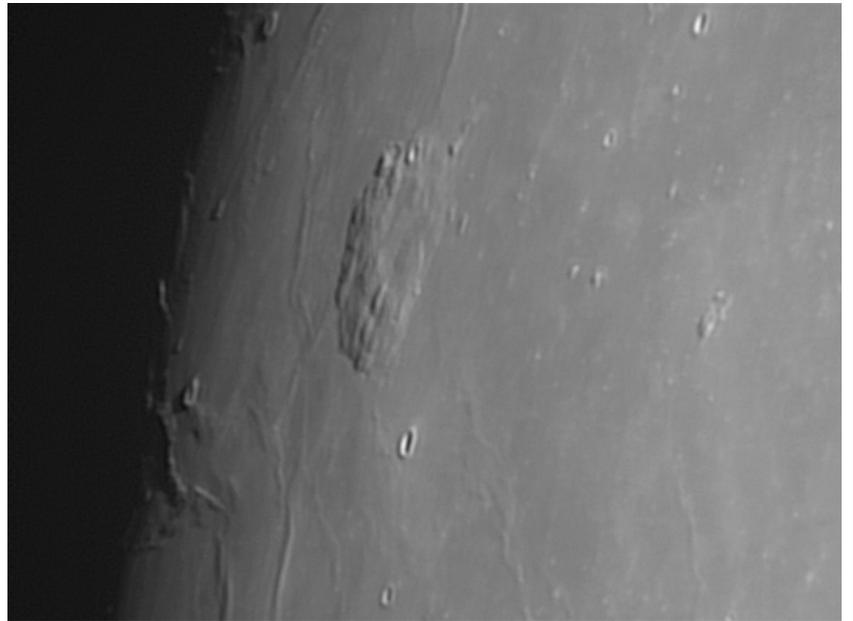
MONS GRUITHUISEN GAMMA est une Montagne (diamètre de la base 20 Km) avec un cratère sommital de 900 m situé dans la partie Nord de l'Océan des Tempêtes visible trois jours après le Premier Quartier ou deux jours après le Dernier Quartier



**Mons Rumker**

[41,0N, 58,0W]

Age : Imbrien



Mons Rumker est un remarquable complexe de dômes accolés de 70 km² situé sur le limbe Nord-ouest de la Lune dans la partie nordique de l'Océan des Tempêtes (Oceanus Procellarum), au milieu de dorsales orientées Nord-sud. C'est un groupe de dômes de quelques centaines de mètres de hauteur ressemblant à des " boursouflures " de la couche de lave sous-jacente. La structure est complexe avec une pente faible qui abrite de 6 à 10 dômes plus petits, aux pentes abrupts visibles sur les images prises de face. Au moins deux des dômes ont des cratères sommitaux. L'intérieur du complexe est moins élevé, procurant une structure en anneau de l'ensemble. Les jours favorables pour le voir sont 12^{ième} et le 25^{ième} jour de lunaison*.

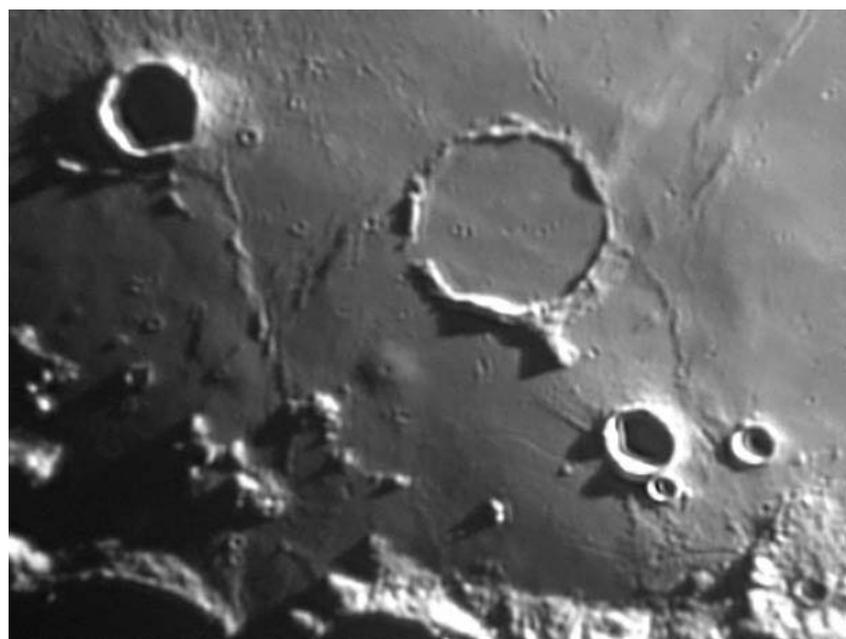


Pi kies
[26,9S, 24,2W]

Age : Imbrien



Pi kies est un dôme de 10 km² situé sur le versant Sud-ouest de Kies dans le sud de la mer des Nuées (Mare Nubium). Le cratère sommital de 2 Km est bien visible. . Les jours favorables pour le voir sont le 9, 10^{ième} et le 23, 24^{ième} jour de lunaison*.



Voici d'autres dômes remarquables qui sont intéressants à observer et facile à repérer.

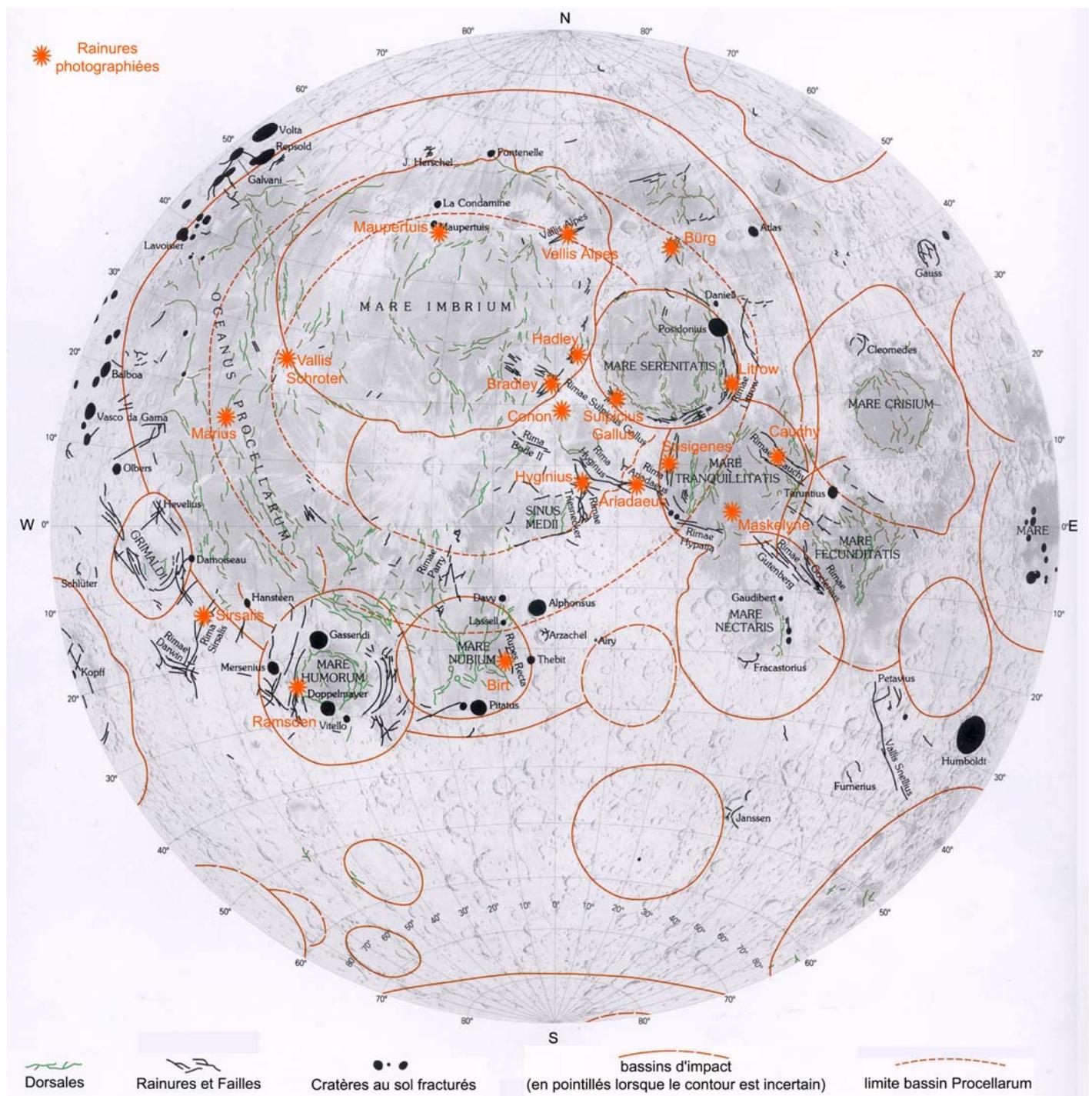
NOM	TYPE	LONGITUDE	LATITUDE	REGION	CARACTERISTIQUE	Visibilité
DOME LANSBERG D	Dôme	29,7° Ouest	3,4° Sud	Partie Sud-est de l'Océan des Tempêtes	Dôme large de 15 Km sans cratère sommital	Deux jours après le Premier Quartier ou un jour après le Dernier Quartier
DOME MAIRAN T	Dôme	48,2° Ouest	41,9° Nord	Partie Nord de l'Océan des Tempêtes	Dôme large de 10 Km à cratère sommital (3 Km)	Quatre jours après le Premier Quartier ou Trois jours après le Dernier Quartier
TOBIAS MAYER DZETA	Système de dômes	31,0° Ouest	13,0° Nord	Partie Est de l'Océan des Tempêtes	Tobias Mayer C 15,6 Km de diamètre pour 2510 m de hauteur et Tobias Mayer D, 8,6 Km de diamètre pour 1470 m de hauteur.	Trois jours après le Premier Quartier ou Deux jours après le Dernier Quartier

Une liste de 607 Dômes, moins évidents à observer, compilés par Marvin W. Huddleston, peut être trouvée à cette adresse internet :

http://www.geocities.com/kc5lei/lunar_dome_catalog.html

Rainures lunaires

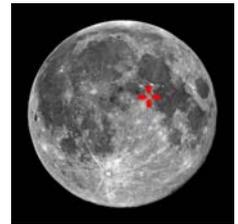
Le terme de rainure est employé pour décrire de longues et étroites dépressions dans la surface lunaire qui ressemblent à des canaux. Typiquement une rainure peut mesurer plusieurs kilomètres de large et quelques centaines de kilomètres de long. Il y a trois types de rainures sur la surface lunaire : Les rainures sinueuses serpentent dans un chemin incurvé comme un fleuve, et sont généralement, on le pense, les restes de tubes effondrés de lave. Elles commencent habituellement leurs cheminements d'un volcan éteint, serpentent et se dédoublent parfois. Les rainures arquées ont une courbe lisse et se trouvent sur les bords des Mers lunaires. Les rainures droites suivent de longs et linéaires chemins et sont censés être une section de la croûte qui est descendue entre deux failles parallèles. Celles-ci peuvent être aisément identifiées quand elles traversent des cratères ou des montagnes. Le terme germanique Rille peut être usité, mais la provenance latine, Rima est plus utilisée.



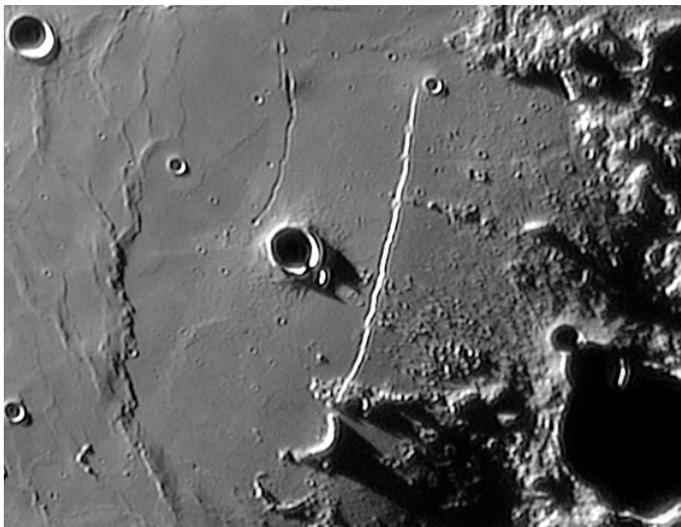
**RIMA ARIADAEUS**

[7,0N, 13,0E]

Age : Imbrien

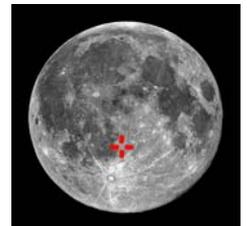
Nom donné par la présence
proche du cratère Ariadaeus

Rima Ariadaeus est une rainure rectiligne longue de 220 Km et large de 7 Km, dont la profondeur est de 480 m. Elle est située au Sud-ouest du cratère Julius Caesar et à l'Est de la mer de la Tranquillité. Cette rainure orientée Est-ouest ressemble à une vallée peu profonde à fond plat. Des crêtes montagneuses prenant naissance à proximité pénètrent en plusieurs endroits. De son extrémité ouest part une rainure peu profonde qui aboutit à la partie orientale de la rainure Hyginus.

**RIMAE Birt**

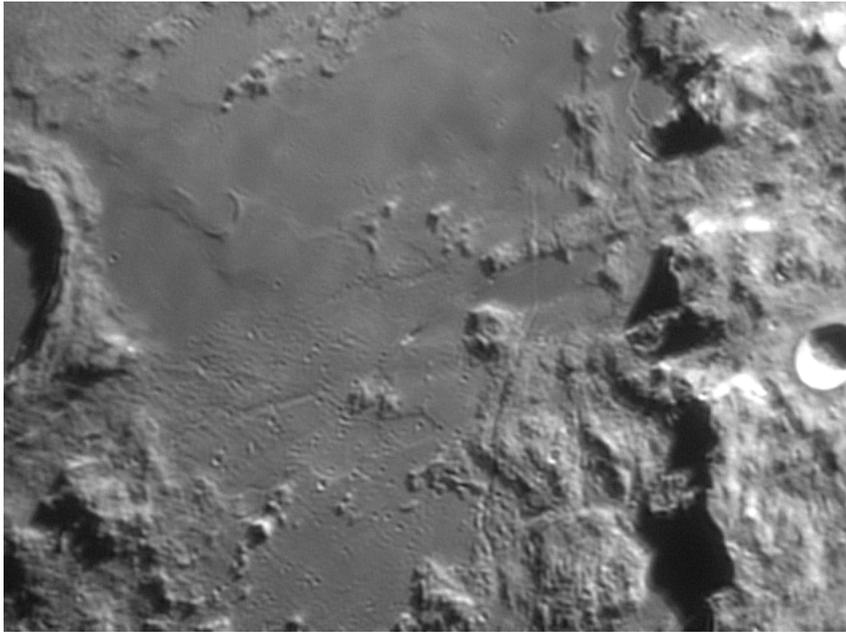
[21,0S,9,0W]

Age : Imbrien

Nom donné par la présence
proche du cratère Birt

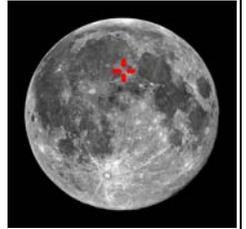
RIMA BIRT est une rainure, légèrement courbée, longue de 50 Km et large de 1,5 Km reliant les cratères Birt E et Birt F. Elle est située au Nord Ouest de Birt et à l'Ouest du mur droit (Rupes Recta) qui lui est parallèle. Dans la partie nordique de Rima Birt on trouve une rainure anonyme, plus fine et parallèle. A noter une autre rainure anonyme qui est perpendiculaire au Mur droit dans sa partie nordique.



**RIMA BRADLEY**

[23,0N, 2,0W]

Age : Imbrien

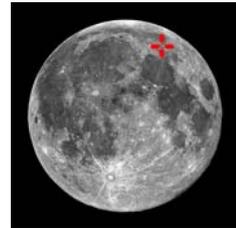
Nom donné par la présence
proche de Mons Bradley

Rima Bradley est une rainure longue de 130 Km et large de 3km situé au pied des Monts Apennins, au Sud-est du cratère Archimèdes.

**RIMAE BURG**

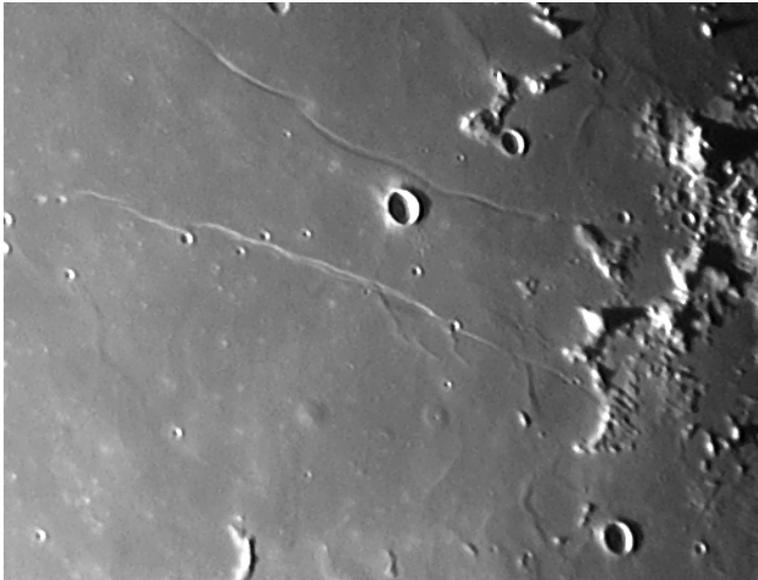
[45,0N, 26,0E]

Age : Imbrien

Nom donné par la présence
proche du cratère Bürg

Rimae Bürg est un ensemble de rainures situé dans la formation Lacus Mortis à l'Ouest du cratère Bürg. La rainure principale atteint 100 Km de longueur et 3km de largeur.



**RIMA CAUCHY**

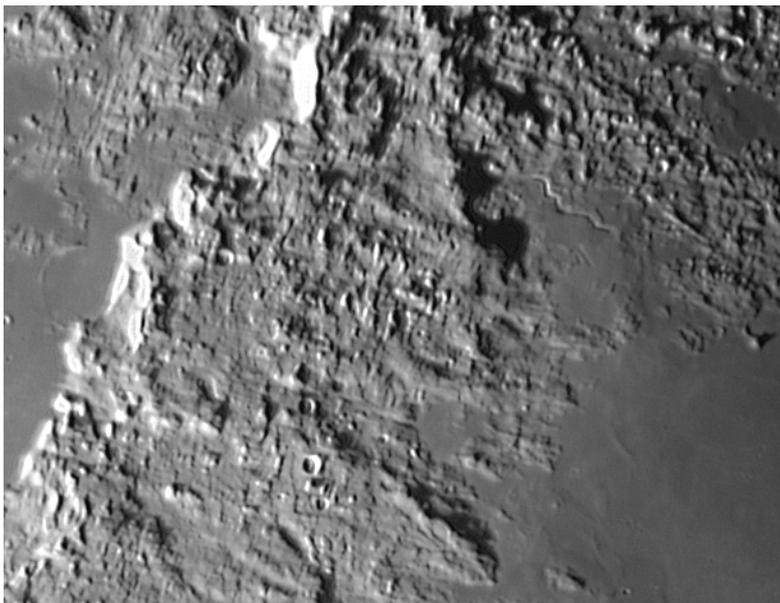
[10,0N, 39,0E]

Age : Imbrien

Nom donné par la présence
proche du cratère Cauchy



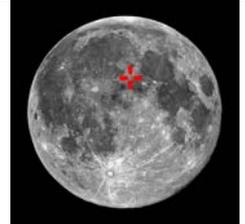
Les rainures et failles environnant le cratère Cauchy (12 km, 2600 m) rappellent les deux branches d'une hyperbole. **Rima Cauchy** situé au Nord du cratère Cauchy est une rainure longue de 210 Km et large de 4 Km qui traverse dans sa partie orientale les restes du cratère Lawrence. Sa partie occidentale à une forme en S. Rima Cauchy est un graben à flancs abrupts. C'est à dire que la surface de la mer s'est effondrée entre deux failles parallèles. Au Sud de Cauchy, on trouve une faille de 120 Km, Rupes Cauchy, qui se ramifie dans sa partie orientale, alors qu'elle est perforée de deux craterlets à l'autre extrémité.

**RIMA CONON**

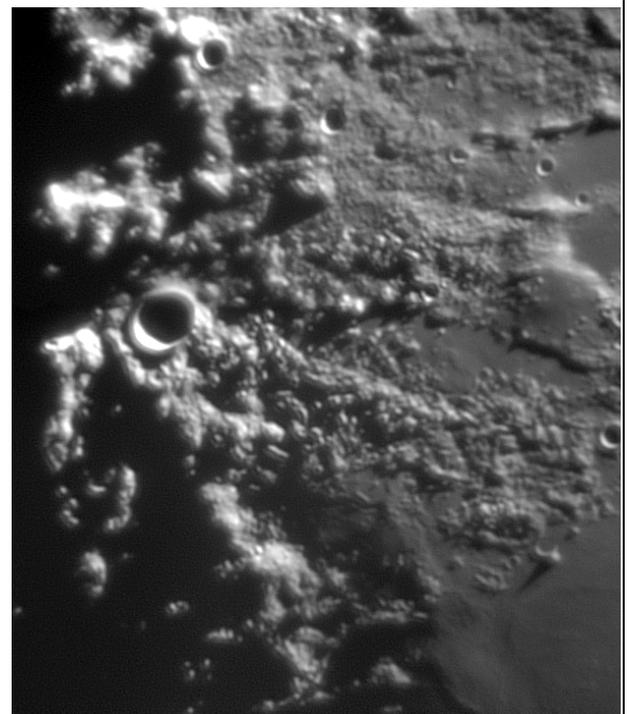
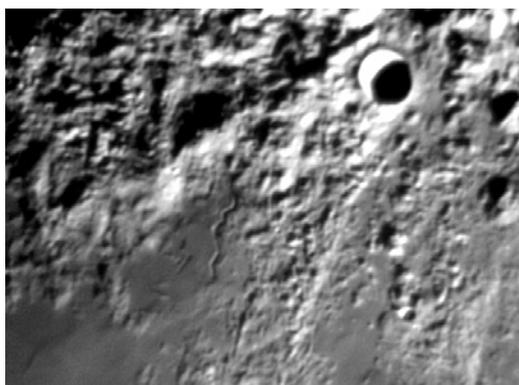
[18,0N,2,0E]

Age : Imbrien

Nom donné par la présence
proche du cratère Conon



Rima Conon est une rainure sinueuse longue de 45 Km et large de 2 Km qui longe le Golfe de la Foi (Sinus Fidei). Elle est située au Nord de la Mer des Vapeurs (Mare Vaporum) et sur la partie orientale du massif des Apennins.



Rima Hadley est une rainure sinueuse longue de 80 Km et large de 2,5 Km pour une profondeur de 400 m. Situé au pied des Apennins, sur la partie orientale du marais de la putréfaction (Palus Putredinis), elle longe, en son centre, le cratère Hadley C.

Rima Hadley fait partie du type de rainure causé par l'effondrement d'un tube lave volcanique qui c'est affaissé après cessation des derniers écoulements de roche en fusion.

Le module lunaire d'Apollo 15 s'est posé le 30 juillet 1971 aux abords d'un méandre de cette formation.

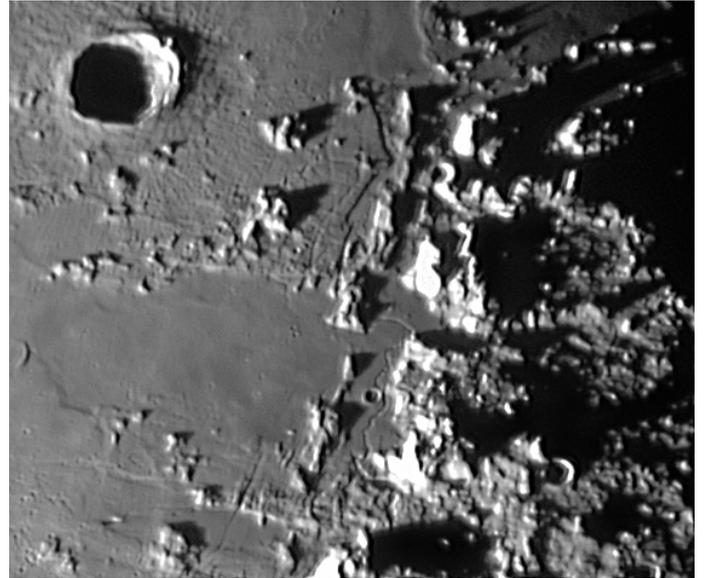
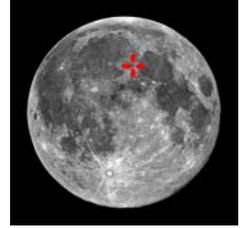


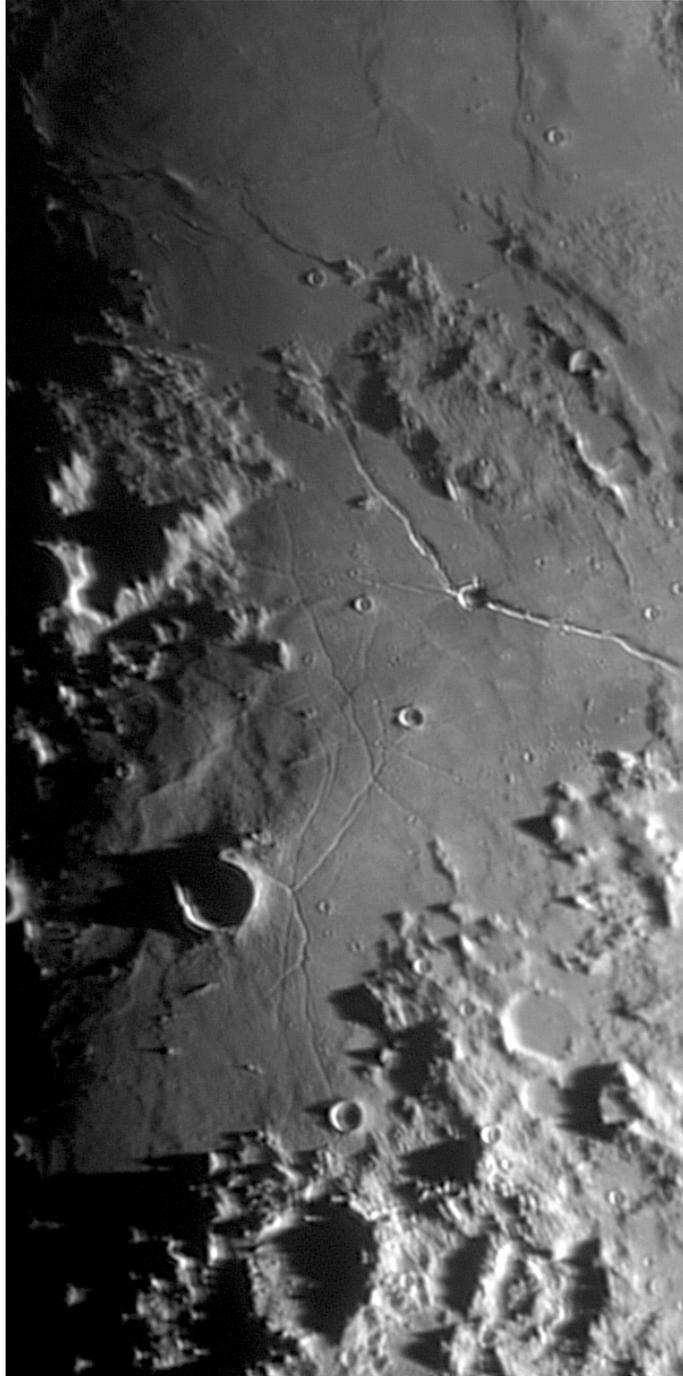
RIMA HADLEY

[25,0N,3,0E]

Age : Imbrien

Nom donné par la présence
proche de Mons Hadley





Rima Hyginus est une rainure longue de 220 Km et large de 4 Km situé dans la partie nordique du Golfe central (Sinus Medii). Elle est peu profonde (quelques centaines de mètres), mais marquée par de petits cratères surtout autour de la zone centrale, ou se situe le cratère Hyginus (10,6 Km, 770 m).

Dans un petit télescope, on ne distingue qu'une simple rainure. Rima Hyginus est relié par une petite rainure à la rainure, parallèle, Rima Ariadaeus. Le cratère Hyginus serait un cratère d'effondrement, du tube de lave et non pas d'origine météoritique. Cette hypothèse est fortement probable lorsque l'on voit que la rainure Hyginus est perlée de cratère d'effondrement.

Rimae Triesnecker est un ensemble de rainures, orientée Nord-sud, longue de 200 Km et large de 2 Km situé au Sud-ouest de Rima Hyginus et à l'Est du cratère Triesnecker (26 Km, 2760 m). Ce sont en fait des vallées peu profondes à fond plat.

RIMA HYGINUS

[7,5N,7,0E]

Age : Imbrien

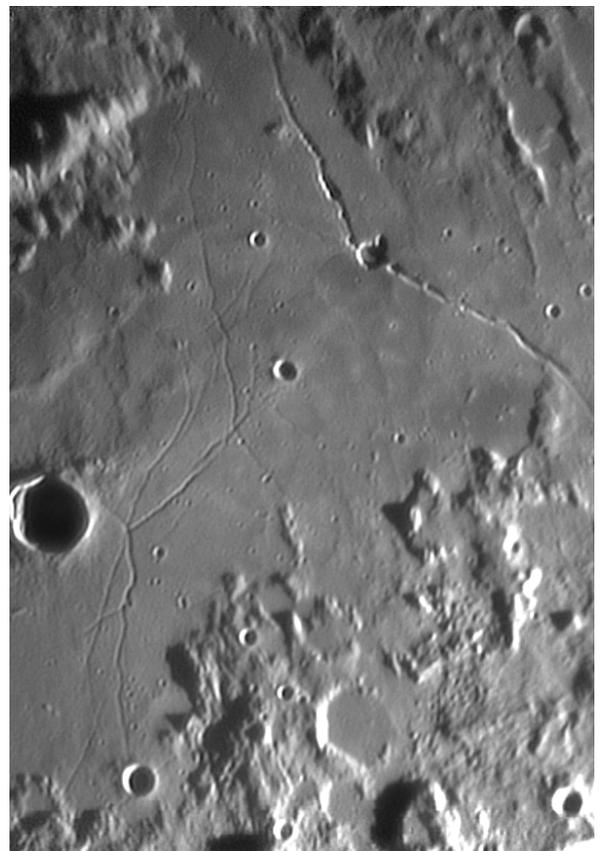
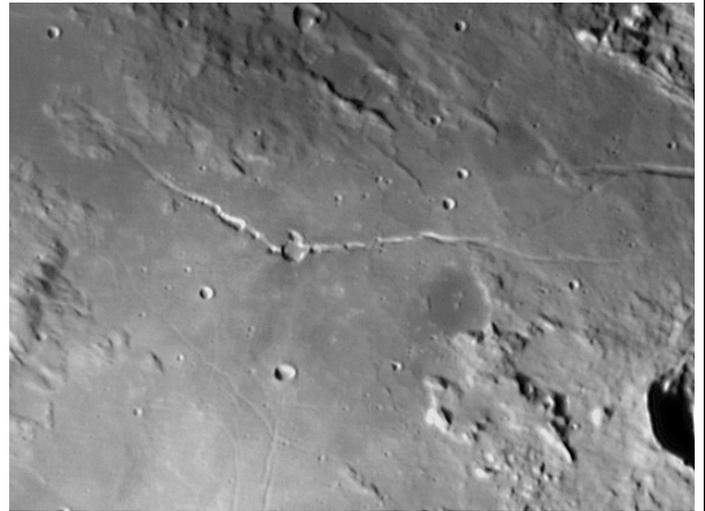
Nom donné par la présence proche du cratère Hyginus

RIMAE TRIESNECKER

[5,0N,5,0E]

Age : Imbrien

Nom donné par la présence proche du cratère Triesnecker



**RIMAE Littrow**

[22,0N,30,0E]

Age : Imbrien

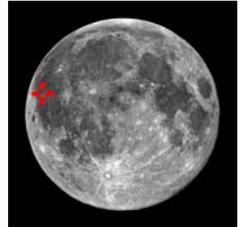
Nom donné par la présence
proche du cratère Littrow

Rimae Littrow est un ensemble de rainures, orientées Sud-nord, situé au Nord-ouest du cratère Littrow et sur la bordure orientale de la Mer de la Sérénité (Mare Serenitatis).

**RIMA Marius**

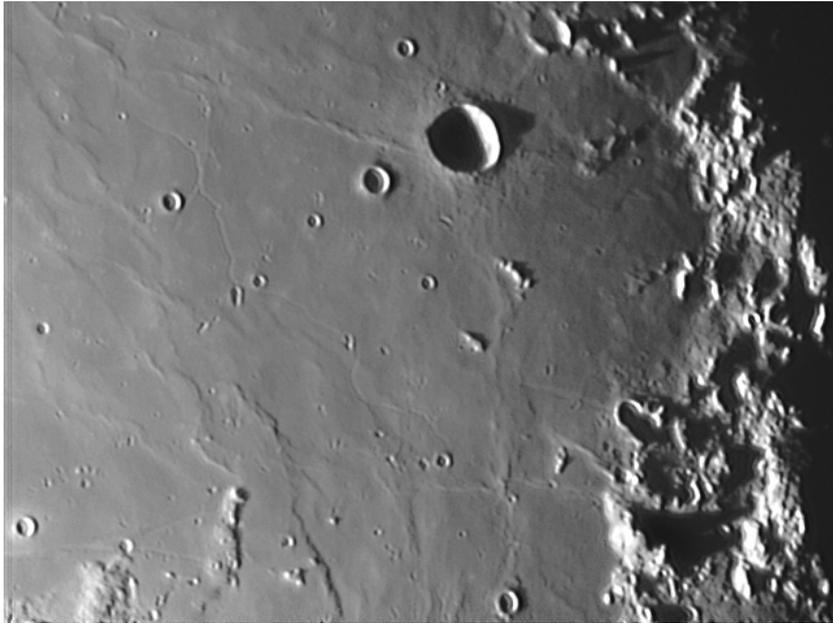
[17,0N,49,0W]

Age : Imbrien

Nom donné par la présence
proche du cratère Marius

Rima Marius est une rainure très fine et sinueuse, longue de 250 Km et large de 1000 à 2000 m situé au Nord du cratère Marius (41 km, 1670 m), dans la partie centrale de l'Océan des Tempêtes (Oceanus Procellarum). Difficile à observer avec de petits télescopes, il faut au moins un diamètre de 200 mm. Rima Marius, rainure sinueuse est d'origine volcanique et sa présence au Nord du champ des dômes de Marius approuve encore plus son origine.

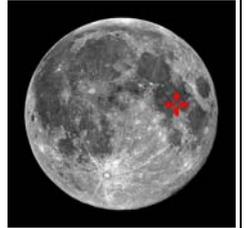


**RIMA Maskelyne**

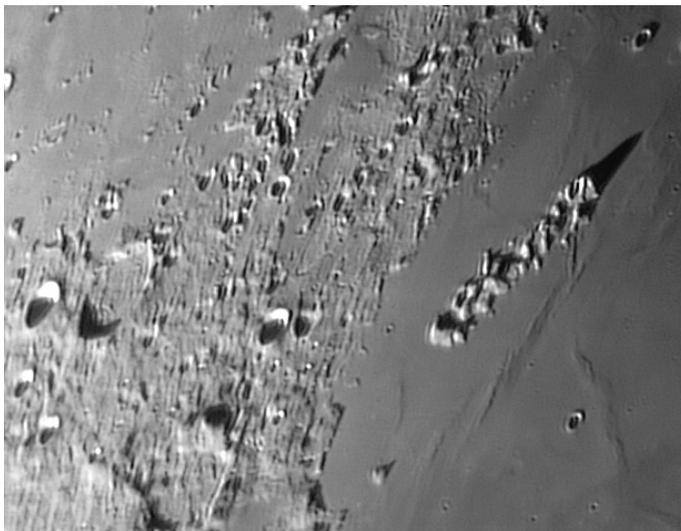
[2,0N,27,5E]

Age : Imbrien

Nom donné par la présence
proche du cratère Maskelyne



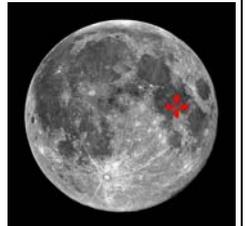
Rima Maskelyne est une rainure très fine, longue de 60 Km et large de 500 m situé à l'Ouest du cratère Maskelyne, dans la partie méridionale de la Mer de la Tranquillité (Mare Tranquillitatis). Difficile à observer avec de petits télescopes, il faut au moins un diamètre de 200 mm

**RIMAE Maupertuis**

[51,0N,22,0W]

Age : Imbrien

Nom donné par la présence
proche du cratère Maupertuis

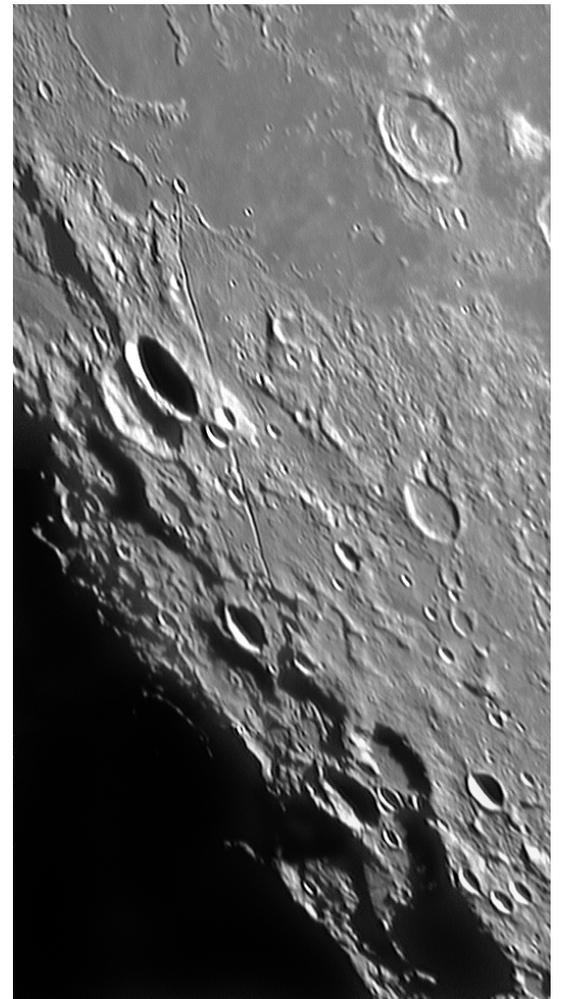


Rimae Maupertuis sont de fines rainures sinueuses s'étendant sur 100 Km, situées à l'Ouest de Montes Recti. Difficile à observer avec de petits télescopes, il faut au moins un diamètre de 200 mm

**RIMA Sirsalis**

[14,0S,60,0W]

Age : Imbrien

Nom donné par la présence
proche du cratère Sirsalis

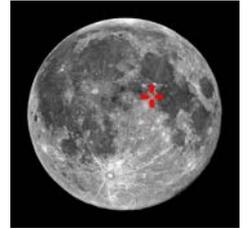
Rima Sirsalis longue de 300 km et large de 3 km est situé dans un endroit peu commun pour une rainure. La plupart des rainures sont près du bord ou à l'intérieur des Mers. Rima Sirsalis traverse presque exclusivement les montagnes, et semble entrer dans des endroits où une telle formation serait impossible. Elle passe près du cratère Sirsalis (41 km) au Sud de l'Océan des Tempêtes (Oceanus procellarum). Il n'est pas évident de comprendre comment une telle fissure s'est formée, et une variété de théories ont été présentées pour sa formation. Une théorie populaire, fait appel à une activité sismique. Cependant, on ne pense pas qu'il y a eu beaucoup d'activité tectonique sur la lune au moment où le dispositif s'est formé. Une autre théorie est que la rainure est un tunnel effondré de lave. Cette théorie n'est pas particulièrement bonne non plus. Rima Sirsalis a une autre caractéristique peu commune, un champ magnétique localisé fort. Le champ magnétique de la lune est très faible aujourd'hui, mais on le pense qu'il y a environ 3.8 milliards la Lune a pu avoir un champ magnétique global aussi grand que celui de la terre. Rima Sirsalis peut représenter le magnétisme « fossile » de cette ère.

**RIMAE SOSIGENES**

[7,0N,2,0E]

Age : Imbrien

Nom donné par la présence
proche du cratère Sosigenes



Rimae Sosigenes est un système de rainures parallèles, orientées Nord-sud et large d'environ 2 km. La plus longue s'étend sur 150 Km et passe par le cratère Sosigenes A. Rimae Sosigenes est situé à l'est du cratère Julius Caesar et sur la bordure occidentale de la Mer de la Tranquillité (Mare Tranquillitatis). La plus petite rainure est coupée dans sa partie médiane par une chaîne de craterlets perpendiculaire.

**RIMAE SULPICIUS
GALLUS**

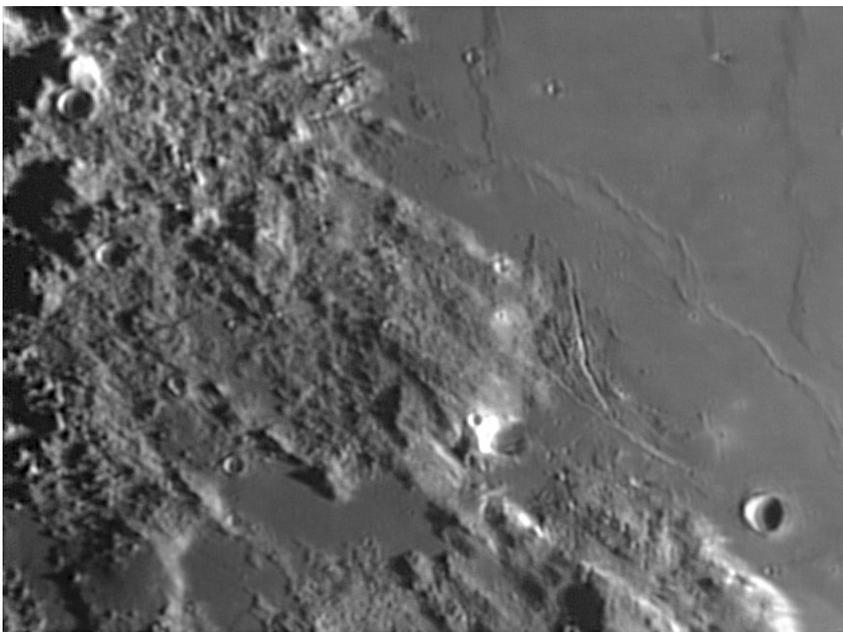
[21,0N,10,0E]

Age : Imbrien

Nom donné par la présence
proche du cratère
Sulpicius Gallus



Sulpicius gallus est un système de rainures longues de 90 Km et large de 2 Km, situé dans la partie Sud-ouest de la Mer de la Sérénité (Mare Serenitatis), au pied des Monts Hémus (Montes Haemus). Orientés Sud-est Nord-ouest, elle se divise dans sa partie médiane en trois rainures.



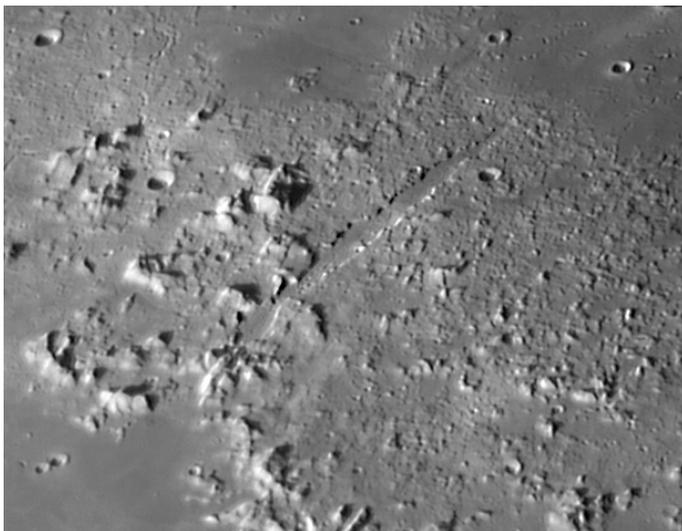
**RIMAE RAMSDEN**

[33,0S,31,0W]

Age : Imbrien

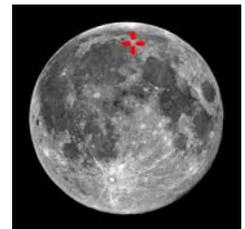
Nom donné par la présence
proche du cratère
Ramsden

Rimae Ramsden est un ensemble de rainures entrecroisées, s'étendant sur 130 Km et larges de 2 Km situées à l'Ouest du marais des Epidémies (Palus Epidemiarum). Elles sont chevauchées au centre par le cratère Ramsden (25 Km, 1990 m).

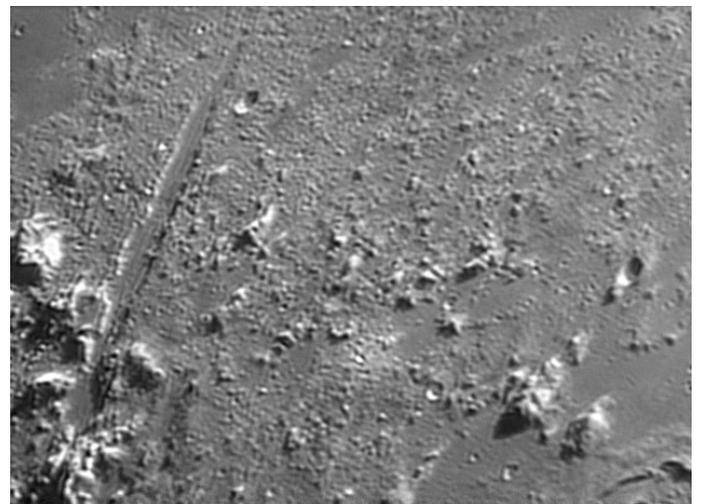
**VALLIS ALPES**

[49,0N,3,0E]

Age : Imbrien

Nom donné par la présence
proche des Mons Apennins

Vallis Alpes est une faille longue de 130 Km et large de 11 Km, découverte par le prêtre et astronome italien Francesco Bianchini en 1727, qui comporte sur toute sa longueur, dans sa partie médiane, une fine rainure large de 700 m, très difficile à détecter avec de petits télescopes. Il faut au moins un 200 mm et une turbulence* très faible. Mais seul un 250 permettra de la résoudre plus facilement.



**Vallis Schroter**

[26,0N,51,0W]

Age : Imbrien



Vallis Schroter est une faille longue de 130 Km et large de 11 Km qui comporte sur toute sa longueur, dans sa partie médiane, une fine rainure large de 700 m, très difficile à détecter avec de petits télescopes Il faut au moins un 200 mm et une turbulence* très faible.

Voici in tableau récapitulant les principales rainures ou système de rainures visibles.

RIMA AGATHARCHIDES	Rainure	28,0° Ouest	20,0° Sud	Sud-ouest	Partie Ouest de la Mer des Nuées
RIMA ARCHYTAS	Rainure	3,0° Est	50,0° Nord	Nord-est	Limbe Nord de la Lune
RIMA ARIADAEUS	Rainure	13,0° Est	7,0° Nord	Nord-est	Région à l'Est de la Mer de la Tranquillité
RIMA ARISTOTELES	Rainure	21,0° Est	52,0° Nord	Nord-est	Limbe Nord de la Lune
RIMA BILLY	Rainure	48,0° Ouest	15,0° Sud	Sud-ouest	Région à l'Est de Mare Humorum
RIMA BIRT	Rainure	9,0° Ouest	21,0° Sud	Sud-ouest	Secteur de la Mer des Nuées
RIMA BRADLEY	Rainure	2,0° Ouest	23,0° Nord	Nord-ouest	Secteur des Monts Apennins
RIMA BRAYLEY	Rainure	36,0° Ouest	23,0° Nord	Nord-ouest	Région située entre l'Océan des Tempêtes et la Mer des Pluies
RIMA CALIPPUS	Rainure	13,0° Est	37,0° Nord	Nord-est	Région au Nord de la Mer de la Sérénité
RIMA CARDANUS	Rainure	73,0° Ouest	11,0° Nord	Nord-ouest	Limbe Ouest de la Lune
RIMA CAUCHY	Rainure	39,0° Est	10,0° Nord	Nord-est	Partie centrale de la Mer de la Tranquillité
RIMA CLEOMEDES	Rainure	56,0° Est	28,0° Nord	Nord-est	Bord Nord-ouest de la Mer des Crises
RIMA CONON	Rainure	2,0° Est	18,0° Nord	Nord-est	Secteur des Monts Apennins
RIMA DELISLE	Rainure	33,0° Ouest	31,0° Nord	Nord-ouest	Partie Nord de l'Océan des Tempêtes
RIMA DIOPHANTUS	Rainure	33,0° Ouest	29,0° Nord	Nord-ouest	Région située entre l'Océan des Tempêtes et la Mer des Pluies
RIMA G BOND	Rainure	35,0° Est	33,0° Nord	Nord-est	Secteur Sud-est du cratère Atlas
RIMA GALILAEI	Rainure	59,0° Ouest	13,0° Nord	Nord-ouest	Limbe Ouest de la Lune
RIMA GARTNER	Rainure	36,0° Est	65,0° Nord	Nord-est	Limbe Nord Nord-Est de la Lune
RIMA GAY-LUSSAC	Rainure	22,0° Ouest	13,0° Nord	Nord-ouest	Secteur du cratère Copernic
RIMA HADLEY	Rainure	3,0° Est	25,0° Nord	Nord-est	Secteur des Monts Apennins
RIMA HANSTEEN	Rainure	53,0° Ouest	12,0° Sud	Sud-ouest	Partie Sud-ouest de l'Océan des Tempêtes

RIMA HASE	Rainure	66,0° Est	33,0° Sud	Sud-est	Limbe Sud-est de la Lune
RIMA HERIGONIUS	Rainure	37,0° Ouest	13,0° Sud	Sud-ouest	Partie Sud-est de l'Océan des Tempêtes
RIMA HESIODUS	Rainure	21,0° Ouest	30,0° Sud	Sud-ouest	Région au Nord-ouest du cratère Tycho
RIMA HYGINUS	Rainure	7,0° Est	7,5° Nord	Nord-est	Région à l'Est de la Mer de la Tranquillité
RIMA JANSEN	Rainure	29,0° Est	15,0° Nord	Nord-est	Partie centrale de la Mer de la Tranquillité
RIMA MAIRAN	Rainure	47,0° Ouest	38,0° Nord	Nord-ouest	Partie Nord de l'Océan des Tempêtes
RIMA MARIUS	Rainure	49,0° Ouest	17,0° Nord	Nord-ouest	Secteur du cratère Aristarque
RIMA MASKELYNE	Rainure	27,5° Est	2,0° Nord	Nord-est	Partie centrale de la Mer de la Tranquillité
RIMA MESSIER	Rainure	45,0° Est	1,0° Sud	Sud-est	Partie Est de la Mer de la Fécondité
RIMA MILICHIUS	Rainure	33,0° Ouest	8,0° Nord	Nord-ouest	Partie Est de l'Océan des Tempêtes
RIMA OPPOLZER	Rainure	2,0° Est	1,0° Sud	Sud-est	Secteur du cratère Ptolémée
RIMA REAUMUR	Rainure	0,7° Est	2,4° Sud	Sud-est	Secteur du cratère Ptolémée
RIMA SCHROTER	Rainure	6,0° Ouest	1,0° Nord	Nord-ouest	Région au Sud du cratère Erathostène
RIMA SHARP	Rainure	51,0° Ouest	44,0° Nord	Nord-ouest	Partie Nord de l'Océan des Tempêtes
RIMA SHEEPSHANKS	Rainure	24,0° Est	58,0° Nord	Nord-est	Limbe Nord de la Lune
RIMA SIRSALIS	Rainure	62,0° Ouest	17,0° Sud	Sud-ouest	Limbe Ouest Sud-Ouest de la Lune
RIMA SUESS	Rainure	47,0° Ouest	6,0° Nord	Nord-ouest	Partie centrale de l'Océan des Tempêtes
RIMA THEAETETUS	Rainure	6,0° Est	33,0° Nord	Nord-est	Région au Nord du cratère Archimède
RIMAE ALPHONSUS	Système de rainures	2,5° Ouest	13,4° Sud	Sud-ouest	Secteur du cratère Ptolémée
RIMAE ARCHIMEDES	Système de rainures	4,0° Ouest	27,0° Nord	Nord-ouest	Secteur des Monts Apennins
RIMAE ARISTARCHUS	Système de rainures	47,0° Ouest	28,0° Nord	Nord-ouest	Secteur du cratère Aristarque
RIMAE ARZACHEL	Système de rainures	1,2° Ouest	18,2° Sud	Sud-ouest	Secteur du cratère Arzachel
RIMAE ATLAS	Système de rainures	44,4° Est	46,7° Nord	Nord-est	Secteur Sud-est du cratère Atlas
RIMAE BODE	Système de rainures	4,0° Ouest	10,0° Nord	Nord-ouest	Région au centre du disque lunaire
RIMAE BOSCOVICH	Système de rainures	11,1° Est	9,8° Nord	Nord-est	Région à l'Est de la Mer de la Tranquillité
RIMAE BURG	Système de rainures	26,0° Est	45,0° Nord	Nord-est	Région au Nord-est de la Mer de la Sérénité
RIMAE CHACORNAC	Système de rainures	32,0° Est	29,0° Nord	Nord-est	Région au Nord de la Mer de la Tranquillité
RIMAE DANIELL	Système de rainures	26,0° Est	37,0° Nord	Nord-est	Région au Nord-est de la Mer de la Sérénité
RIMAE DARWIN	Système de rainures	67,0° Ouest	20,0° Sud	Sud-ouest	Limbe Ouest Sud-ouest de la Lune
VALLIS SCHROTER	Rainure	51,0° Ouest	26,0° Nord	Nord-ouest	Secteur du cratère Aristarque