

RÉGIONS DE MARS

Brèves descriptions de régions spécifiques sur Mars. La longitude (la longitude Est est utilisée) et la latitude des centres approximatifs des régions sont données. Notez que certaines de ces régions sont très grandes.

RÉGION	BRÈVE DESCRIPTION	LONG. EST	LAT.
ACIDALIA PLANITIA	Plaine entre Tharsis et Arabia Terra avec des preuves d'écoulements bien que leurs origines soient incertaines (volcaniques, glaciaires ou fluviales).	339°	50°
AONIA TERRA	Région de hautes terres dans l'hémisphère sud avec une cratérisation à grande échelle.	263°	-60°
AMAZONIS PLANITIA	Plaine septentrionale lisse entre Tharsis et Elysium contenant Lycus Sulci et la structure de 1000 km de long Medusae Fossae.	197°	26°
ARABIA TERRA	Plateau fortement cratérisé et érodé, l'un des terrains les plus anciens, avec de nombreux cratères et canyons.	6°	21°
ARCADIA PLANITIA	Plaine lisse dominée par des coulées volcaniques d'âge amazonien.	188°	49°

ARGENTEA PLANUM	Plaine de haute latitude constituée d'unités polaires d'âge Hespérien.	298°	-72°
ARGYRE PLANITIA	Deuxième bassin d'impact le plus profond de Mars et large d'environ 1800 km.	317°	-50°
CHRYSE PLANITIA	Plaine circulaire lisse dans la région équatoriale nord et embouchure de nombreux canaux d'écoulement.	320°	28°
TERRA CIMMERIA	Anciens hauts plateaux fortement cratérisés dans l'hémisphère sud.	148°	-33°
CLARITAS FOSSAE	Hautes terres au sud de Tharsis, densément disséqué par de nombreux graben.	256°	-28°
DEUTERONILUS COLLES	Partie de Deuteronilus Mensae située au centre d'une zone circulaire avec des mesas et des petites buttes bosselées.	22°	42°
ELYSIUM PLANITIA	Large plaine à cheval sur l'équateur présentant des traces de coulées de lave et de graben.	155°	3°
HELLAS BASIN/PLANITIA	La plus grande structure d'impact sur Mars.	70°	-42°
HELLESPONTUS MONTES	Pics rocheux à l'extrémité ouest du bassin d'Hellas.	43°	-44°
HESPERIA PLANUM	Plaine de lave dans les hautes terres du sud remarquable par des cratères d'impact, des crêtes de rides et l'ancien volcan Tyrrhena Mons.	110°	-21°
ISIDIS PLANITIA	Une plaine avec le troisième plus grand bassin d'impact sur Mars.	88°	14°
MALEA PLANUM	Haut plateau volcanique au sud-ouest du bassin d'Hellas faisant partie de l'unité géologique Circum-Hellas Volcanic Province.	63°	-66°

MARGARITIFER TERRA	Région fortement cratérisée près de l'équateur, caractérisée par des réseaux de vallées denses et des traces d'anciens lacs.	335°	-2°
MERIDIANI PLANUM	Plaine équatoriale abritant de l'hématite cristalline. Site d'atterrissage du rover Opportunity.	357°	0°
NILOSYRTIS MENSÆ	Zone de terrain fretté le long de la limite de la dichotomie.	68°	35°
NOACHIS TERRA	Hautes terres à l'ouest du bassin d'Hellas fortement cratérisées avec des signes de processus fluviaux.	355°	-50°
PARVA PLANUM	Plaine de haute latitude d'Aonia Terra.	265°	-74°
PROMETHEI TERRA	Vaste région de hautes terres à l'est du bassin d'Hellas, composée d'un terrain accidenté avec des massifs élevés et des cratères profonds.	97°	-64°
PROTONILUS MENSÆ	Région à la limite de la dichotomie entre Deuteronilus Mensae et Nilosyrtis Mensae constituée de terrains frettés.	49°	44°
TERRA SABAEA	Grande région adjacente à Arabia Terra avec une topographie irrégulière et une forte densité de cratères.	51°	3°
SINAI PLANUM	Haut plateau au sud de Valles Marineris recouvert de petits boucliers volcaniques et de dépôts de coulées de lave.	272°	-14°
TERRA SIRENUM	Hautes terres massivement cratérisées et faillées avec des bassins marginaux et des structures tectoniques.	206°	-39°
SISYPHI PLANUM	Vaste plaine surélevée à la périphérie polaire sud de Noachis Terra.	6°	-70°

SOLIS PLANUM	Grande plaine de lave près de Tharsis.	270°	-26°
SYRTIS MAJOR PLANUM	Zone d'albédo sombre dans Terra Sabaea définie comme un volcan bouclier à faible relief abritant des champs de dunes actives.	67°	9°
TEMPE TERRA	Haut plateau dans la zone de transition entre les terrains anciens et jeunes (NE de Tharsis) avec des signes de fracturation et de déformation de la croûte.	289°	39°
THARSIS	Plateau volcanique contenant Tharsis Montes (Arsia, Ascraeus et Pavonis Mons) ainsi qu'Olympus et Alba Mons sur son bord nord-ouest.	260°	8°
THAUMASIA PLANUM	Plaine volcanique inclinée associée à Tharsis.	295°	-22°
TYRRHENA TERRA	Terre typique du sud, massivement cratérisée avec de très vieux volcans.	89°	-12°
UTOPIA PLANITIA	Large plaine de lave où ont atterri Viking 2 et Tianwen-1.	118°	47°
VALLES MARINERIS	Système de canyons de 4000 km de long dans la région équatoriale de Mars.	301°	-14°
XANTHE TERRA	Grande zone avec de nombreuses anciennes vallées fluviales et deltas.	312°	3°

TERMES EN GÉOLOGIE PLANÉTAIRE

DÉFINITIONS BIEN ÉTABLIES

CALDERA	Grande dépression volcanique quasi-circulaire créée par l'effondrement d'un réservoir de magma.
CATENA	Terme décrivant une chaîne de cratères dont l'origine peut être quelconque.
CAVUS (CAVI)	Terme décrivant une dépression irrégulière à fortes pentes souvent rassemblées en groupes.
CHAOS	Terme décrivant des zones de terrain accidenté où des caractéristiques telles que des crêtes, des fissures, des mézas et des plaines apparaissent enchevêtrés de manière incohérente.
CHASMA (CHASMATA)	Terme descriptif d'une dépression profonde, allongée et aux côtés abrupts.
COLLIS (COLLES)	Terme décrivant une colline ou un monticule plus petit ou, au pluriel, un ensemble de ceux-ci.
CRATER	Terme désignant le résultat d'un impact à grande vitesse sur la surface de Mars.
DORSUM (DORSA)	Terme désignant une crête.
FOSSA (FOSSAE)	Terme descriptif d'une dépression ou d'une cuvette longue et étroite. Elle peut être le résultat d'un certain nombre de processus géologiques, mais la plupart sur Mars sont probablement des graben.

GRABEN	Bloc effondré de la croûte d'une planète, tel que bordé par des failles parallèles produisant des escarpements de chaque côté. Indique des forces de tension.
HORSTS	Blocs parallèles entre les graben.
LABYRINTHUS (LABYRINTHI)	Terme désignant des vallées ou des crêtes complexes qui se croisent.
MENSA (MENSAE)	Terme décrivant une proéminence à sommet plat dont les bords ressemblent à des falaises. Le terme méza est parfois utilisé comme synonyme.
MONS (MONTES)	Terme décrivant une montagne ou, au pluriel, une chaîne de montagnes sur Mars. Celles-ci sont généralement (mais pas toujours) plus grandes que les Tholi. Le terme est générique et ne précise pas d'origine.
PATERA	Cratère irrégulier ou complexe aux bordures abruptes. Sur Mars, ils sont généralement d'origine volcanique, mais le terme ne précise pas l'origine.
PLANUM	Terme décrivant un plateau ou une haute plaine.
RUPES	Terme décrivant un ou plusieurs escarpements de longueur significative. Leur origine est incertaine.
SCOPULUS	Terme décrivant un escarpement lobé ou irrégulier.
SULCUS (SULCI)	Terme descriptif d'une zone de crêtes et de sillons complexes parallèles ou subparallèles sur Mars.
THOLUS (THOLI)	Petite colline ou montagne en forme de dôme. On l'associe souvent sur Mars aux dômes volcaniques, mais le terme est en fait générique et n'implique aucune origine géologique.
VALLIS (VALLES)	Terme signifiant vallée. Bien qu'il soit souvent associé à l'écoulement de l'eau, ce terme est plus générique (par exemple, les vallées de rift).
VASTITAS	Terme descriptif d'une plaine étendue.

TERMES MOINS BIEN DÉFINIS

BANDED TERRAIN	Matériau lisse disséqué que l'on trouve presque exclusivement dans la partie nord-ouest du bassin d'Hellas.
BARCHAN (BARCHANOID) DUNES	Dunes en forme de croissant produites par le vent provenant d'une direction privilégiée.
CENTRAL PIT CRATER	Un cratère complexe avec une fosse en son centre.
CENTRAL UPLIFT	Les centres des cratères complexes peuvent avoir un pic central qui est souvent appelé soulèvement central.
DICHOTOMY BOUNDARY	L'une des caractéristiques les plus visibles de Mars. Elle sépare les basses terres du nord des hautes terres du sud avec une différence d'altitude de 6 à 7 km.
DIKE	Filon de roche, d'origine magmatique ou sédimentaire, formée dans une fracture préexistante. Écriture alternative : dyke.
EJECTA	Matériaux excavés et déposés à la surface après un impact à grande vitesse.
EXTENSIONAL FAULTING	Faille causée par l'étirement de la croûte ou de la couche superficielle.
FRETTED TERRAIN	Mélange complexe de mésas, de buttes et de canyons à petite échelle que l'on trouve principalement à la limite de la dichotomie.
GULLY	Caractéristique d'érosion produite par l'écoulement descendant de matériaux (humides ou secs) incisant une pente raide (sur Mars, il s'agit généralement de la paroi d'un cratère).
INTERIOR LAYERED DEPOSIT	Un ensemble de dépôts sédimentaires en couches discrètes que l'on trouve à l'intérieur des cratères ou des dépressions.
INVERTED CHANNEL	Élément qui a l'apparence d'un chenal mais qui est topographiquement inversée (c'est-à-dire que le chenal est au-dessus de l'environnement). On l'observe souvent lorsque des sédiments se sont solidifiés dans le chenal et que les environs se sont érodés.

LAHAR	Coulée de boue rapide et destructrice.
LINEATED VALLEY FILL	Matériau à l'intérieur d'une vallée présentant des crêtes et/ou des rainures alignées pouvant indiquer un écoulement.
MESA	Colline isolée, au sommet plat et aux flancs abrupts.
MEGABRECCIA	Conglomérat de très gros fragments rocheux que l'on trouve souvent dans le soulèvement central des cratères d'impact.
OROGRAPHIC CLOUDS	Nuages produits lorsqu'une masse d'air est poussée vers le haut en se déplaçant au-dessus d'un terrain élevé.
PERIGLACIAL PROCESSES/MORPHOLOGIES	Processus (morphologies) résultant de cycles saisonniers ou à longue échelle de temps de gel/dégel.
POLYGONAL TERRAIN	Terrain comportant des fissures et des chenaux qui se présentent sous forme de motifs polygonaux irréguliers. On pense qu'il est associé à des processus glaciaires (périglaciaires) dans de nombreux cas.
ROOTLESS CONES	Élément ressemblant à un cratère volcanique mais sans trace de magma. Sur Terre, ils sont formés par des explosions de vapeur lorsque la lave chaude se déplace sur des surfaces riches en eau.
SCALLOPS	Dépression en arc de cercle que l'on pense être le résultat de processus périglaciaires.
SLOPE STREAKS	Preuve du mouvement descendant des poussières et/ou des sables, qui est actif aujourd'hui sur Mars.
WRINKLE RIDGES	Crêtes basses et sinueuses produites lorsque la lave refroidit et se contracte.

Une liste et une description plus complètes se trouvant dans « Encyclopedia of Planetary Landforms » par Hargitai et Kereszturi (<https://doi.org/10.1007/978-1-4614-9213-9>).