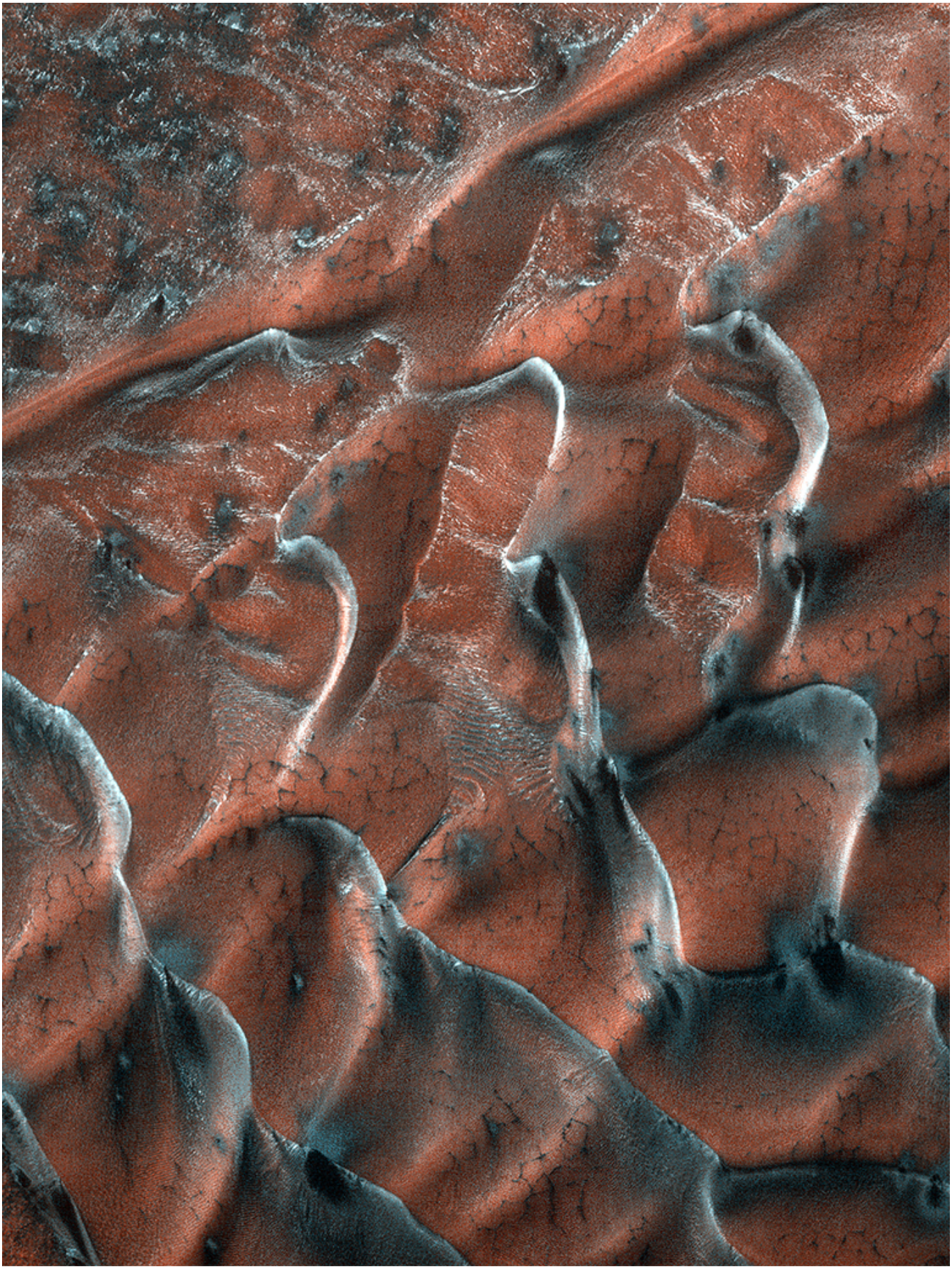
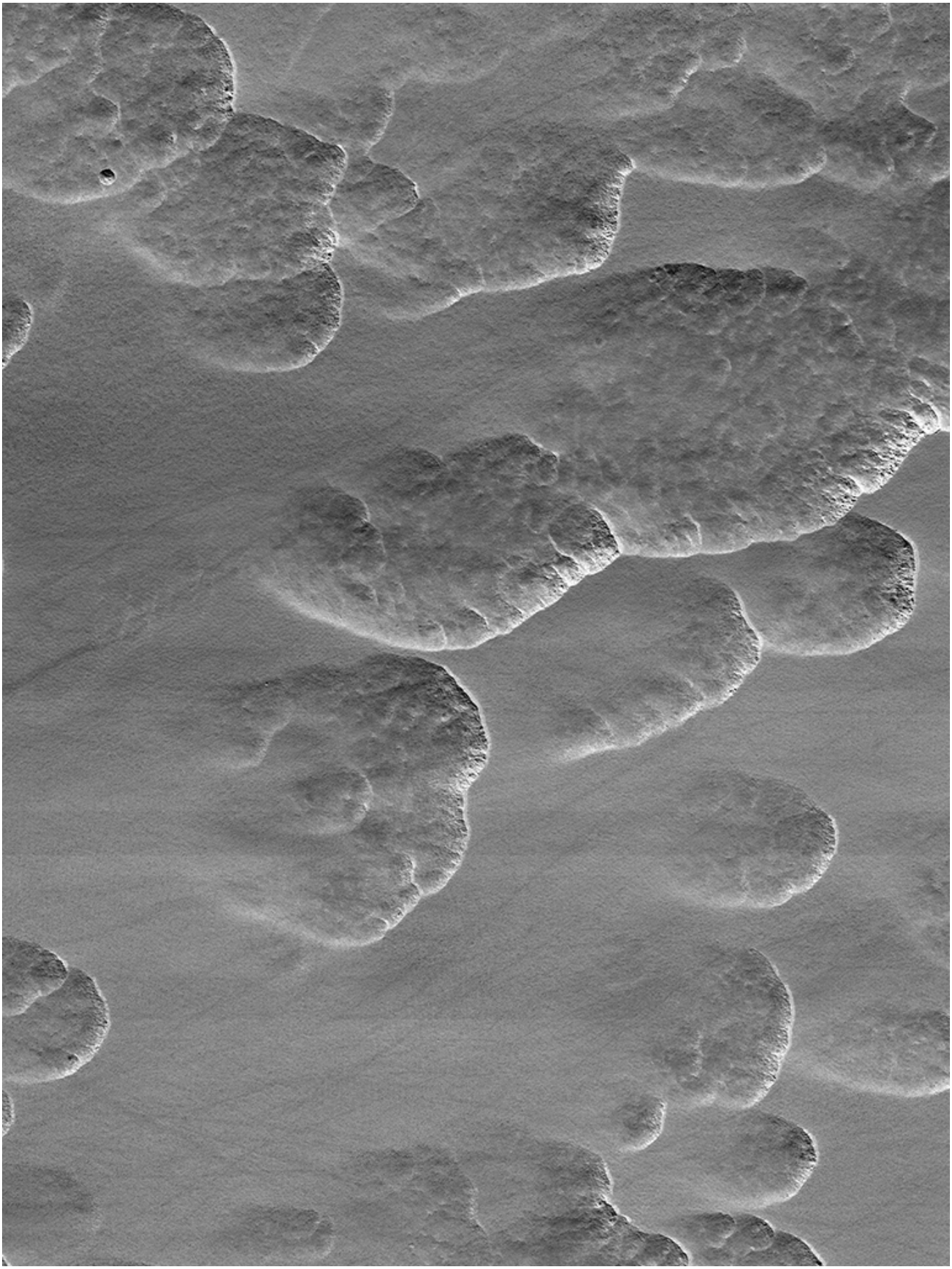
Terra Cimmeria Les dunes se forment sous l'influence du vent. Dans cet image, les vents dominants arrivent par la droite. La migration des dunes dépend entre autres de la taille des grains de sédiments.

Utopia Planitia Ces cratères ont été enterrés par une couche de régolithe qui se tasse avec le temps. Puisque la couche de régolithe n'est pas uniforme, des fractures se forment.

Glissement de terrain Sur les pentes fortement inclinées, il peut se produire des glissements de terrain.

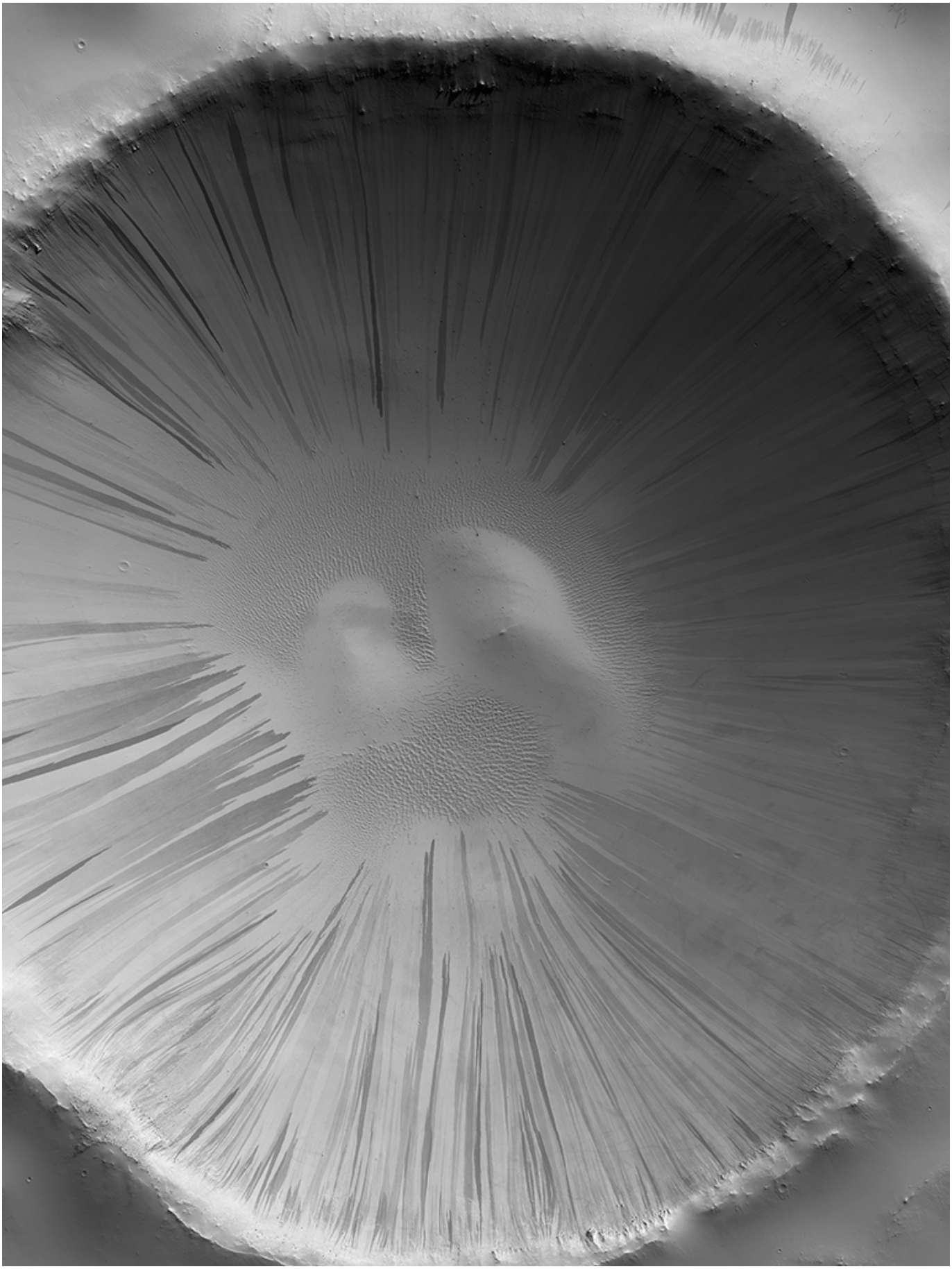


Dunes givrées Pendant l'hiver, du givre se dépose sur les dunes au fond de ce cratère.



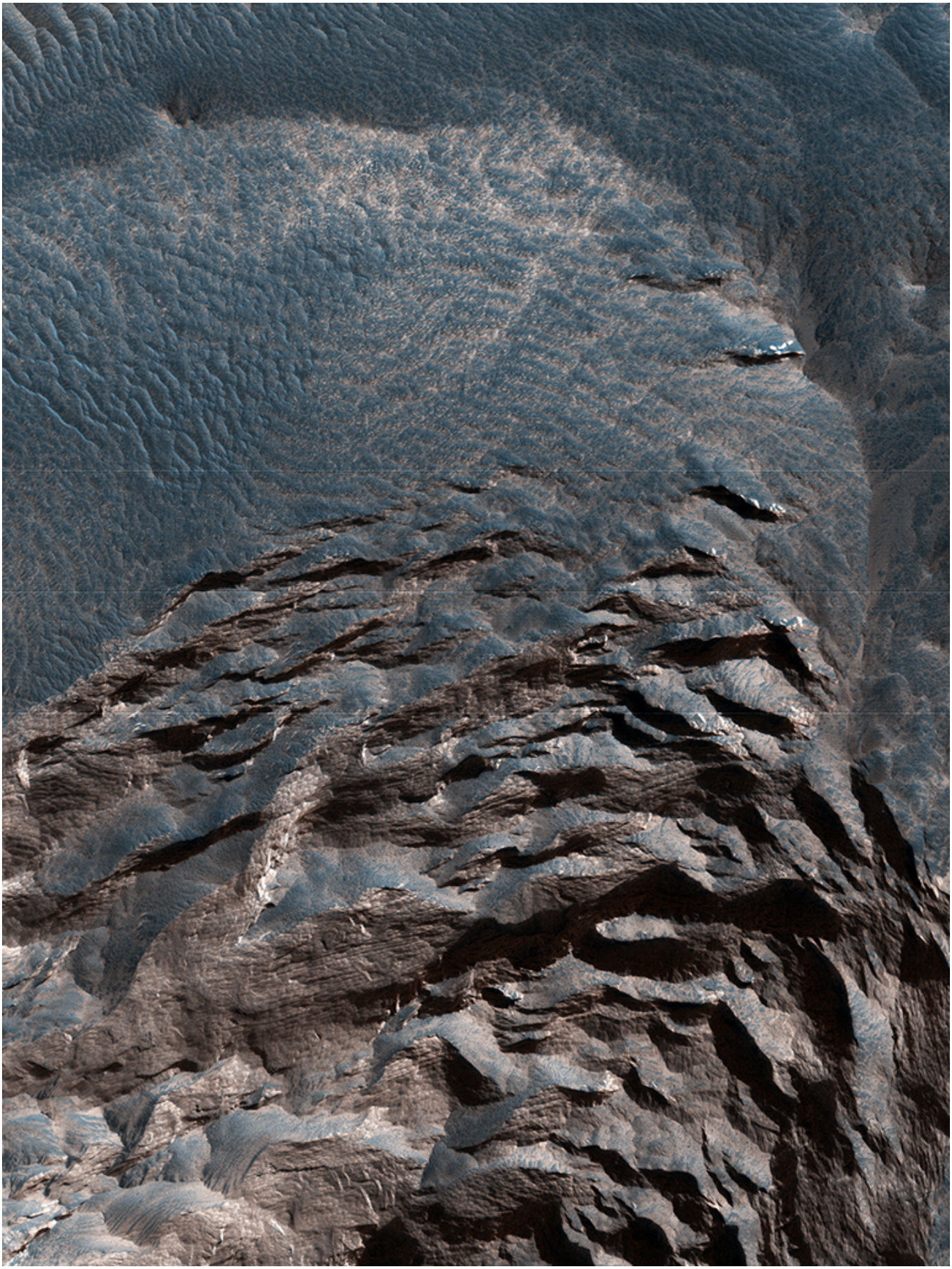
De l'eau sous la surface Un couche de glace d'eau se trouve juste sous la surface. Lorsque la glace se sublime, le régolithe au dessus s'effondre et génère ces formes circulaires.

Un nouveau cratère Les éjectas autour du cratère proviennent d'en dessous de la surface. Au fil du temps, les « rayons » d'éjecta s'érodent et disparaissent, ce qui laisse penser que ce cratère est plutôt récent.

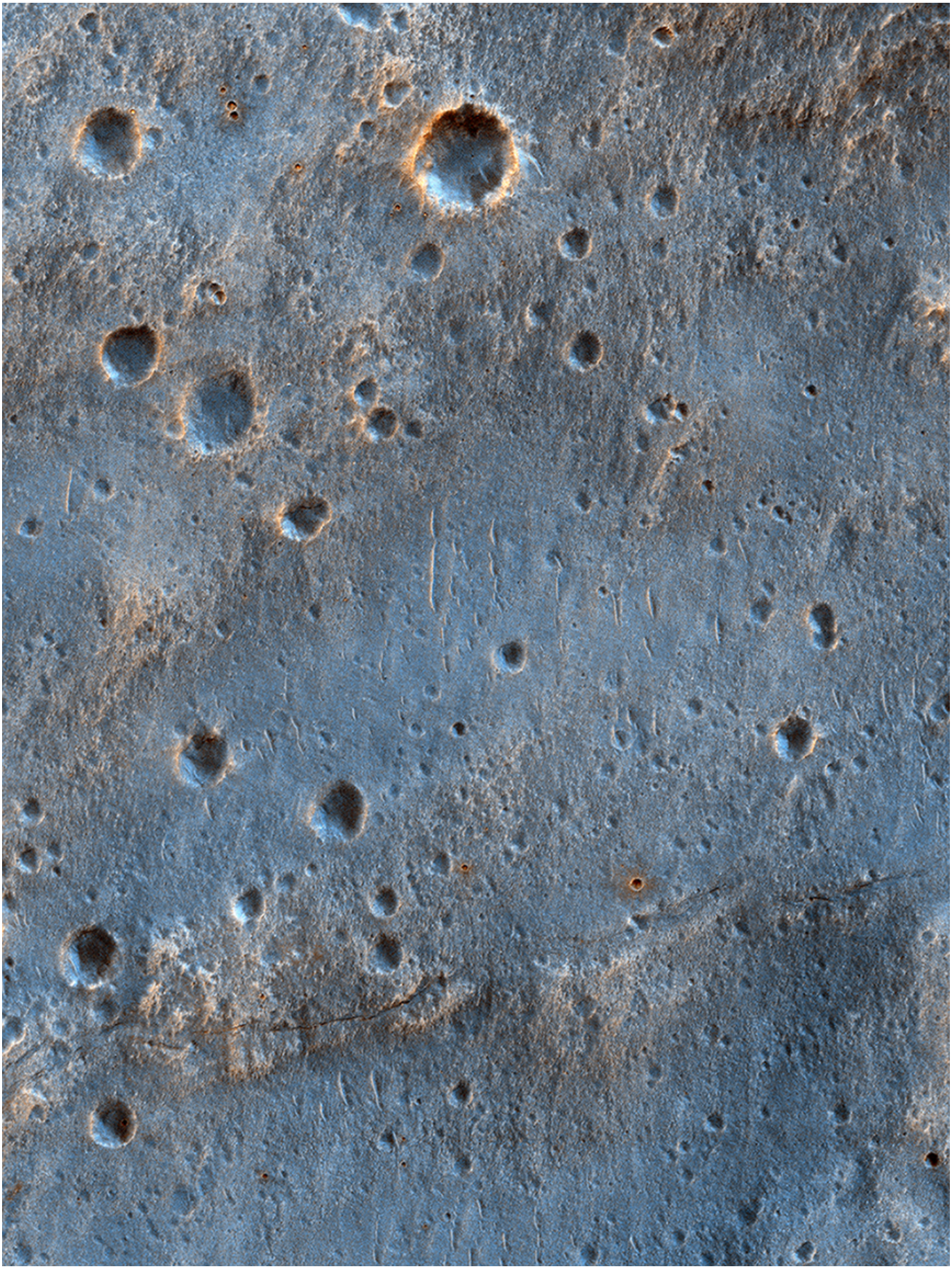


Avalanches dans un cratère Les pentes sur le bord intérieur d'un cratère sont très pentues. Sur ces pentes, la poussière tombe sous forme de mini-avalanches.

Diable de poussière On voit ici un tourbillon de poussière d'environ 50 mètres de diamètre. La trace sombre derrière le tourbillon est son ombre.

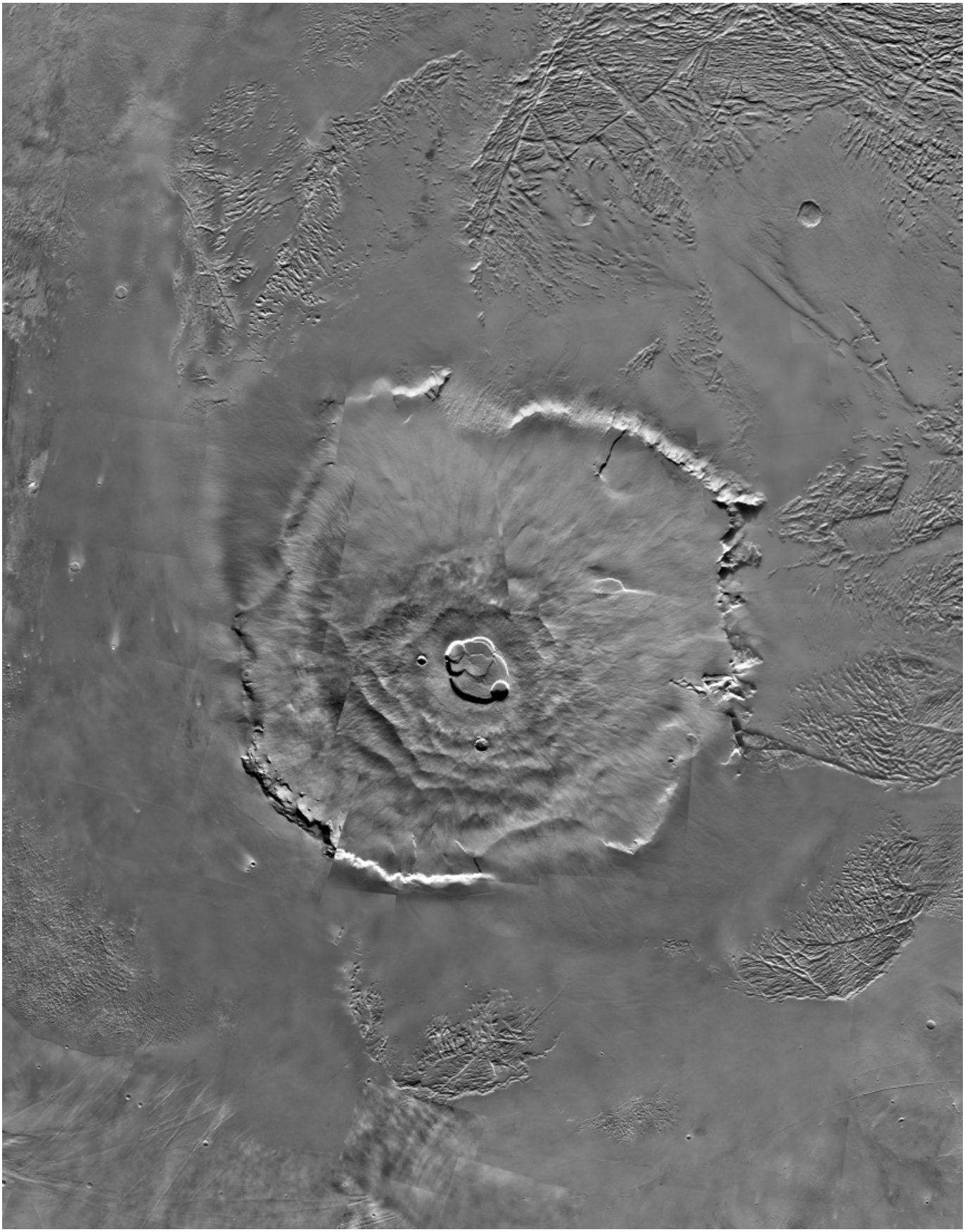


Valles Marineris Cette région est un canyon au fond duquel se sont déposés des sédiments. On voit ici les couches de roches sédimentaires.

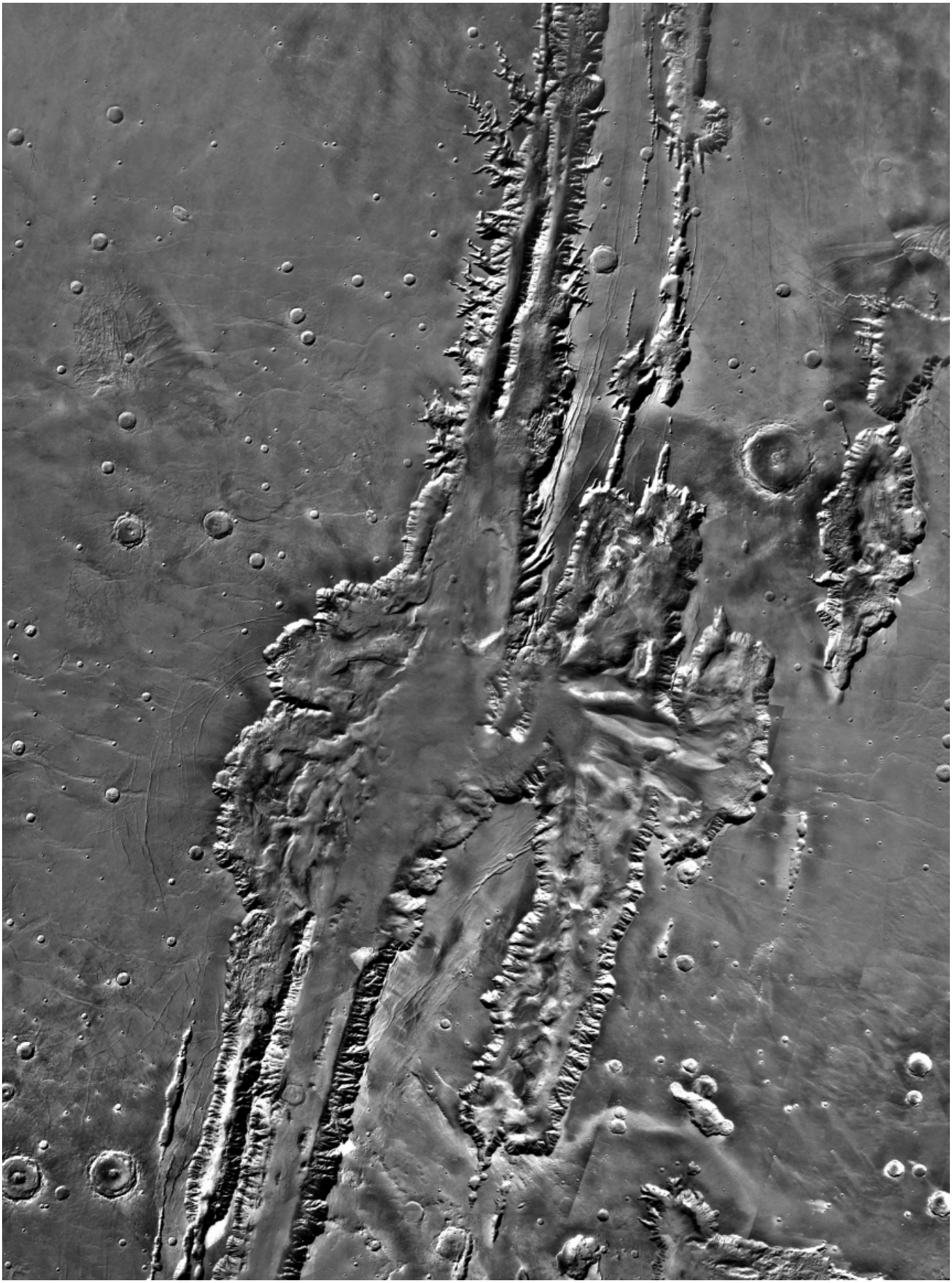


Oxia Planum Les sondes en orbite autour de Mars permettent de trouver des régions qui sont à la fois intéressantes à explorer pour les scientifiques, et assez peu accidentées pour y faire circuler des rovers.

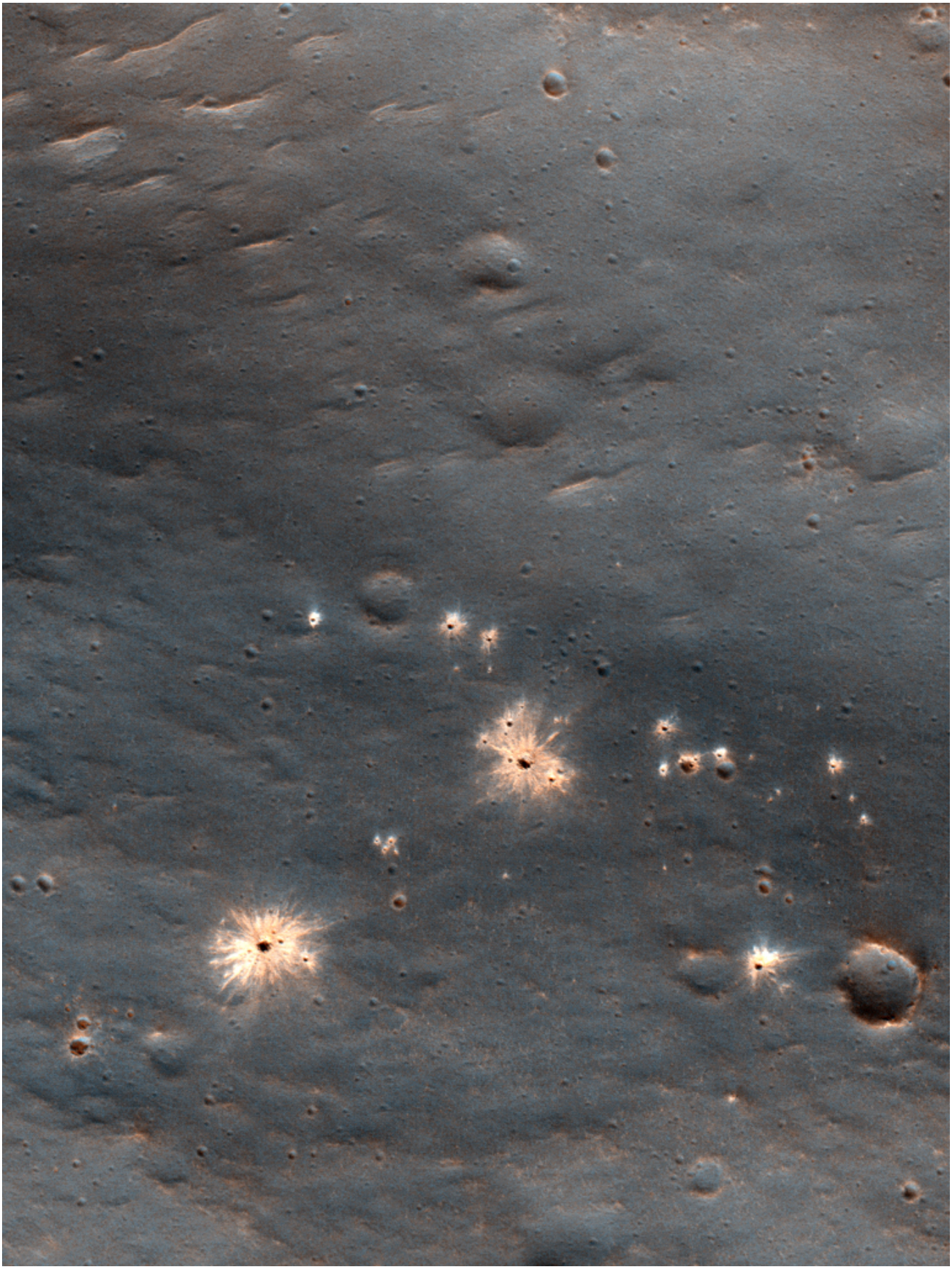
Ius Chasma Au fil du temps, des sédiments se sont déposés puis ont été érodés, formant des paysages complexes.



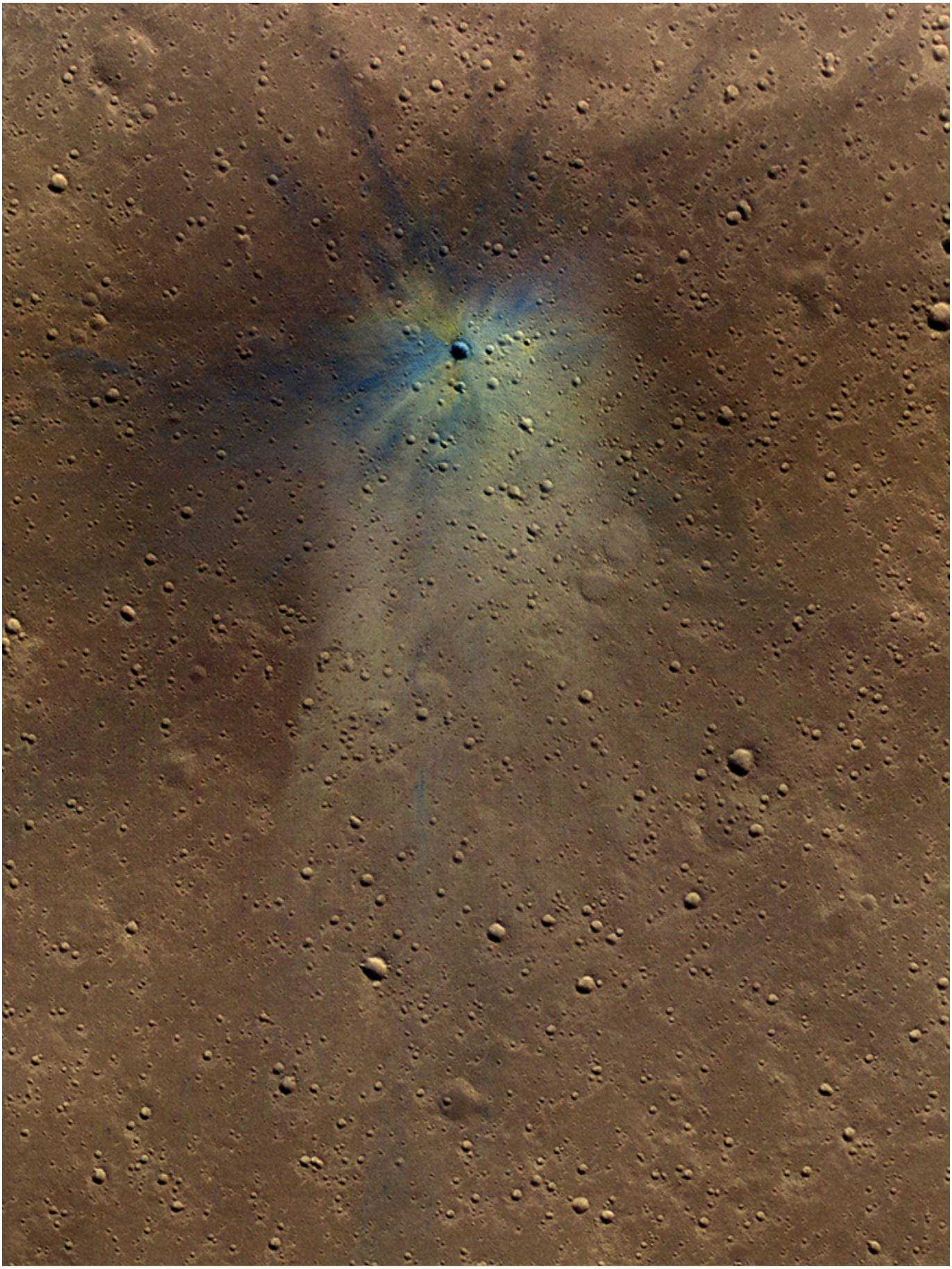
Olympus Mons Le plus grand volcan du système solaire.



Valles Marineris Cette région est un rift.



Noachis Terra

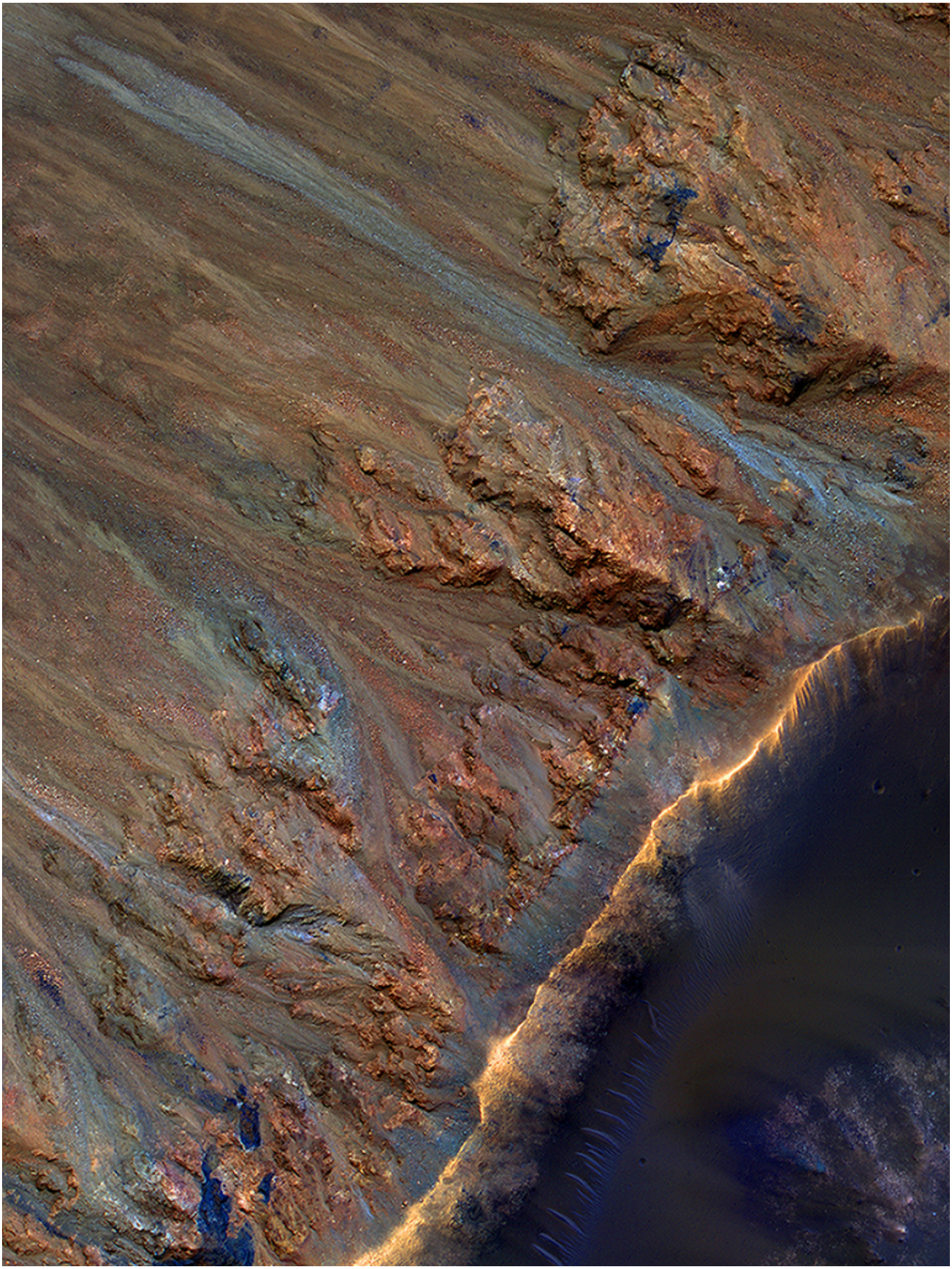


Cratère Corinto Dans ce champ de cratère, on reconnaît le cratère plus récent avec les éjectas qui rayonnent dans toutes les directions à partir de ce cratère.

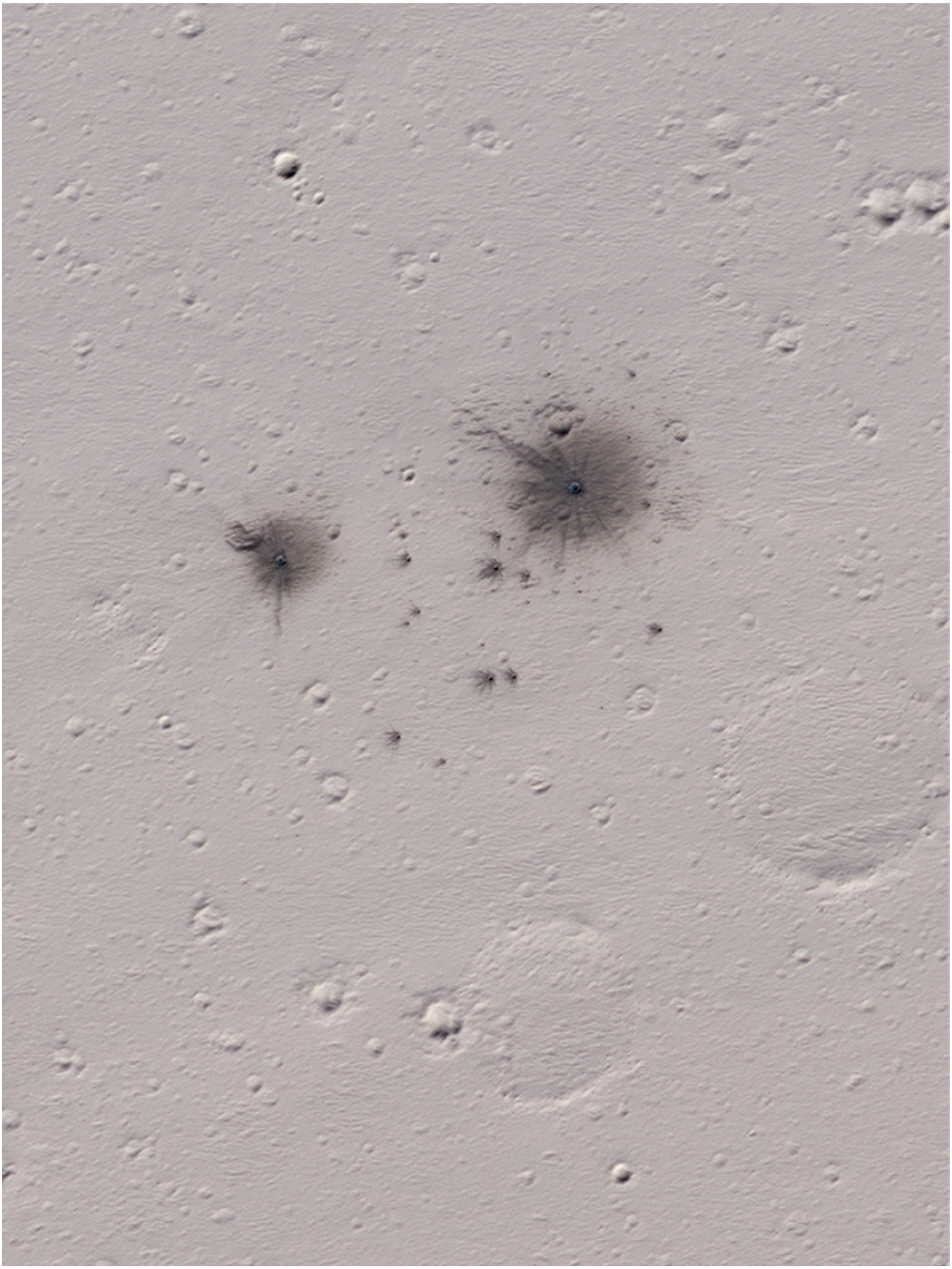
Un lac dans un cratère Ce cratère a jadis contenu un lac. L'eau a creusé une rigole en débordant du cratère.

Au nord de Meridiani Planum Des couches sédimentaires se sont formées. Puis ces couches ont été perturbées par une faille.

Elysium Planitia Le grand cratère dans cette image fait quelques dizaines de mètres de diamètre.



Cratère Krupac Ces ravins sont creusés par l'érosion.



Évolution de la surface martienne Grâce aux sondes qui sont en orbite autour de Mars, on peut constater la formation de nouveaux cratères d'impact. Ceux-ci se sont formés entre 2008 et 2014.