Ondes de glaces formées par sublimation et condensation dans le cratère Louth, Mars

Présentation à la huitième école Ecoulements Gravitaires et Risques Naturels

A. Collet, S. Carpy, M.Bordiec, M. Massé, O. Bourgeois

Laboratoire de Planétologie et Géodynamique, Nantes (France)

27 mai 2021





50u m





Contexte – Les bedforms éoliennes sur Mars

Bedforms meubles



Photo HiRISE (Duran Vinent et al., 2019).

Caméra Malhi, Modifié depuis mars.nasa.gov.

→ Matériaux et mécanismes d'instabilité différents

Bedforms solides





Théorie – Formation d'ondes de sublimation sous un écoulement turbulent de la couche limite





Théorie – Formation d'ondes de sublimation et de condensation

Les travaux de Bordiec et al. 2020 indiquent que les ondulations peuvent se former par :

- Sublimation en régime transitoire
- Condensation en régime laminaire et turbulent
 - En régime laminaire $\lambda_s = 10^3 \lambda_c a 10^4 \lambda_c$
 - En régime turbulent $\lambda_c~$ = 10^1 λ_s à 10^2 λ_s



Thèse M. Bordiec 2020



Théorie – Analyse de stabilité linéaire

Lois de stabilité linéaire de Bordiec et al. 2020 :

$$\frac{\nu}{u_*} = \frac{k_c^+}{2\pi} \,\lambda$$

- v : viscosité du fluide (m²/s)
- u_{*} : vitesse de frottement à la paroi (m/s)

 K_{c+} : nombre adimensionné pour lequel le taux de croissance est maximal $K_{c+(sublimation)} = 6.70 \ 10^{-3} \text{ et } K_{c+(condensation turbulent)} = 1.63 \ 10^{-4}$

 λ : longueur d'onde obtenue depuis l'étude morphologique (m)

Profil d'écoulement logarithmique :

$$u_x(z) = \frac{2\pi}{k_{c^+}} \frac{1}{\kappa} \frac{\nu}{\lambda} ln\left(\frac{18\pi}{k_{c^+}} \frac{z}{\lambda}\right)$$

 $u_x(z)$: vitesse de l'écoulement à une altitude donnée (m/s)

- κ : constante de Von Karman κ = 0.41
- z : altitude considérée ici z=5m

Région d'intérêt – Le cratère Louth



Brown et al. 2008.



Lois d'échelles

 \bigcirc

Analyse géomorphologique – Méthodes de cartographie

A l'aide d'un Système d'Information Géographique, des données orbitales utilisées :

D'imagerie :

- HRSC (High Resolution Stereo Camera) 20 m / px
- CTX (ConTeXt camera) 5 m / px
- HiRISE (High Resolution Imaging Science Experiment) 25 cm / px

Topographie :

- MOLA (Mars Orbiter Laser Altimeter) 128 px / degré
- Modèle Numérique de Terrain HRSC (100 m / px) et HiRISE (1 m /px)



Analyse géomorphologique

 $\bigcirc \bigcirc \bigcirc \bigcirc$

Lois d'échelles

 \bigcirc











Analyse géomorphologique – Présentation des différents *bedforms*





A.Collet et al. In prep



Analyse géomorphologique – Coupe interprétative du cratère Louth



14

2 Km

Lois d'échelles – Gammes de valeurs pour lesquelles les ondulations peuvent se former depuis l'analyse de stabilité linéaire

Paramètres	Ondes de sublimations		Ondes de condensations	
	Min	Max	Min	max
λ (m)	30	80	200	900
$\frac{v}{u_*}$ (m)	3.2 10 ⁻²	8.6 10-2	5.2 10 ⁻³	2.3 10-2
u _* (m/s)	6.3 10 ⁻³	1.7 10-2	2.3 10-2	1.1 10-1
u _x (z=5m) (m/s)	1.1 10-1	2.6 10-1	5.1 10 ⁻¹	2.0

Tableau des paramètres depuis les observations et la loi d'échelle de Bordiec et al. 2020.

Sublimation 90° < Ls < 130° (*Pankine et al. 2010, Brown et al. 2016*) : $u_x(z)_{MCD}$ comprisentre 1m/s – 8m/s

Condensation 135° < Ls < 164° (*Pankine et al. 2010, Brown et al. 2016*) : $u_x(z)_{MCD}$ comprisentre 1m/s – 18m/s

Lois d'échelles similitude et perspectives

Les données climatiques actuelles :

- Ne possèdent pas une résolution suffisamment fine pour la taille du cratère Louth
- Les données de vitesses u_x(z) sont surestimées
- Les effets topographiques ne sont pas pris en compte dans Louth

Les ondes de sublimations et de condensations peuvent servir :

- De marqueurs géomorphologiques
- Pour valider des modèles méso-échelle dans le cratère Louth
- Les modèles pourraient être utilisées dans d'autres cratères aussi petits que Louth
- Et même sur d'autres corps planétaires