

Processus de croissance des aérosols solides de Titan



UVSQ-LATMOS : N. Carrasco





Terre / Titan









	Terre	Titan
Masse	5,9.1024 Kg	1,3.1023 Kg
Rayon	6378 Km	2575 Km
Distance /Soleil	1 u.a	9.5 u.a.
Temp au sol	+15°C	- 180°C
Pression au sol	10⁵ Pa	1.5 ×10 ⁵ Pa
Atmosphère	N ₂ 78,1 %, O ₂ 20,9 %	N ₂ 98 %, CH ₄ 1.8 %



Pourquoi la simulation expérimentale ?

Motivation: Etude de l'atmosphère de Titan



Chimie organique complexe N₂/CH₄

→ Production d'aérosols

Objectif : comprendre toute la chaine de chimie complexe dans l'atmosphère de Titan allant du mélange initial CH₄/N₂ jusqu'aux particules solides.

Conditions contrôlées:

Caractérisation

- de la source d'énergie
- de la composition et l'évolution de la phase gazeuse
- de la conversion gaz/solide
- de la phase solide (composition, propriétés optiques)











Analyses sur le montage

PHASE	ANALYSE IN SITU	ANALYSE EX SITU	
GAZ et PLASMA	 Spectroscopie d'Emission Optique 	• Piège cryogénique / GCMS	
	 Densité électronique (avec le GREMI) 		
	 Tension d'autopolarisation 		
	Spectrométrie de masse (neutres)		
SOLIDE THOLINS	• Diffusion de la lumière Evolution dans le temps de la taille des particules	• MEB	
		Spectroscopie IR	
		Pesée des tholins	
		Composition élémentaire	
		Solubilité	
		Spectrométrie de masse	



<u>**Objectifs</u>** : $Y_C = M_C$ tholins / $M_C CH_4$ conso</u>

1. quantification de la consommation du CH₄
 2. quantification de la production de tholins
 3. quantification du carbone incorporé dans les tholins

Paramètres expérimentaux :

- différentes concentrations initiales de CH_4 : [CH_4]₀ = 1 10 %
- différentes pressions :

p = 0.9 mbar et p = 1.7 mbar



Consommation du CH₄



Concentration de CH₄ en régime stationnaire = concentration réelle de CH₄ pendant la production des tholins



Consommation du CH₄



Concentration de CH_4 en régime stationnaire = concentration réelle de CH_4 pendant la production des tholins

Les conditions atmosphériques de Titan (~1.5 - 2.5% CH_4) sont obtenues pour $[CH_4]_0 = 4-6\%$ dans PAMPRE.



Consommation du CH₄



Efficacité de consommation du CH₄





Production des tholins (pendant 8 à 10 heures)



Production des tholins (pendant 8 à 10 heures)



• Dans les conditions expérimentales correspondant aux conditions atmosphériques de Titan (i.e. pour $[CH_4]_0 = 4-6\%$, et $[CH_4]_{SS} = 1.5-2.5\%$), on obtient de larges taux de production.



Taux de production des tholins



Taux de production fonction ≈ parabolique

$$R_M = aX(b-X),$$

 $X = % CH_4$ initial

R = aX fonction de croissance

Y=b-X fonction d'inhibition











Analyse élémentaire

p = 0.9 mbar



Quand on augmente $[CH_4]_0$: - C ne change pas

- H (cohérent avec hypothèse d'inhibition de la croissance)
- N LATM S



Même taux de conversion ~35% à p = 0.9 mbar et p = 1.7 mbar pour les $[CH_4]_0$ correspondant aux maximums de production



Analyse des particules



Particules en volume Plasma poudreux



Plasma et particules



collecte



% CH4



Morphologie et taille des tholins

Microscopie Electronique à Balayage (MEB)

 \rightarrow Corrélation entre taille des tholins et paramètres du plasma



 \rightarrow sphériques

 \rightarrow diamètres entre 0,1 et 2 μ m suivant les <u>paramètres expérimentaux</u>







Puissance



Hadamcik et al (2009) Planetary and Space Science





Analyse chimique par spectrométrie de masse



Nombreux massifs Très grande complexité



Analyse chimique par spectrométrie de masse



Nombreux massifs Très grande complexité

Périodicité apparente



Analyse chimique par spectrométrie de masse



Nombreux massifs, périodicité apparente

Très grande complexité

MSMS :

Pertes de m/z=15, 27 amu : CH₃ et HCN Fragment négatif clé à m/z=66 amu → identifié comme C₂N₃·





• Diagramme de Van Krevelen





• Diagramme de Van Krevelen



Diagramme de Van Krevelen



Des faisceaux de convergence vers :

- •Poly-(CH₂)
- •Poly-(HCN)

 \Rightarrow Transformations des axes du VK : C_{\alpha}-(HCN)_m(CH₂)_n

- •Methylene Excess Index (n-m)
- •Carbon Excess Index (α)





Décomposition du spectre de • masse en une dizaine de familles caractérisées par leur CEI (α)



Conclusions : croissance polymérique des poudres dans un plasma représentatif de l'atmosphère de Titan

- Identification : compétition entre motifs aliphatiques « CH₂ » et insaturations azotées « HCN »
- Quantification : rendement de conversion Y_C dépendant de la composition N₂-CH₄
- Caractérisation : nouvel outil graphique pour les polymères organiques riches en azote – VK modifiés