Poussières dans le Sytème solaire

Nicole Meyer-Vernet



Rencontres du Ciel et de l'Espace, 13/11/2010







nicole.meyer@obspm.fr http://www.lesia.obspm.fr/perso/nicole-meyer

Meyer-Vernet- Ciel&Espace 2010

Mever-Vernet- Ciel&Espace 2010

Manifestations sur Terre?

- → Pluies d'étoiles filantes

D'où viennent-elles ?

- **☞** Collisions
- → Planètes & satellites

Comment les observe-t-on ?











Que nous apprennent-elles ?

Quels sont leurs effets?

- Interagissent avec le vent solaire
- Témoins de l'origine du système solaire
- Contribution à l'origine de la vie?



Meyer-Vernet- Ciel&Espace 2010

2

Pluies d'étoiles filantes

Exemple : Léonides 14-21 Novembre



2001 au-dessus du parc de Joshua Tree



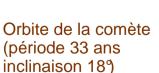
1833 ~100000/heure!

Pluies d'étoiles filantes

Léonides : Passage de la Terre dans les poussières éjectées par la comète 55P/Tempel-Tuttle

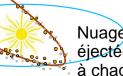
Comète : périgée 0.98 UA apogée : 9.3 UA





1 UA = distance Terre-Soleil = 150 millions de km

orbite de la Terre 🥵

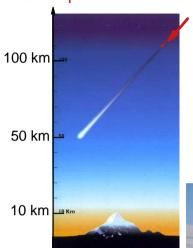


Nuages de poussières éjectées par la comète à chaque passage

Les plus grosses restent le long de l'orbite

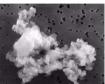
Pluies d'étoiles filantes

Léonides : entrée dans l'atmosphère à 72 km/s ■ Interaction chauffe et produit trainée de plasma





■ Visible si poussière > 0.5 mm



Taille d'un grain de sable



Les grains plus petits sont détectables par radar

Mever-Vernet- Ciel&Espace 2010

la constellation du Lion (SE)

Effet de perspective:

les poussières semblent provenir d'un même point

Pour les Léonides, c'est dans

Prévisions: max. visible: 18 Nov. (02h) ~20/heure

Mever-Vernet- Ciel&Espace 2010

Pluies d'étoiles filantes

Léonides, Perséides, Geminides ... Mais même quand la Terre ne traverse pas un essaim de poussières ...

Elle est bombardée en permanence par des poussières interplanétaires et des objets plus gros (100 tonnes/jour)

Qui viennent de tout le système solaire ...



.. et de plus loin



Les météorites et micrométéorites

Météorites et micrométéorites

• Les très petites poussières sont freinées, volatilisées, fondues, fracturées

► micrométéorites : ~ 100 µm (0.1 mm) représentent l'essentiel du flux extraterrestre

 Les objets plus gros arrivent au sol (en général après fragmentation)



Fragment de la météorite de Hoba (Namibie, 55 t, 84% Fer)









► météorites







Où trouver sur Terre des météorites/micrométéorites?

- Dans les sédiments et fonds marins
- Dans les déserts chauds







météorite Dar Al Gani 749 (Lybie)

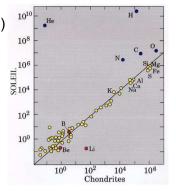
chondrite carbonée 180 kg



• Chondrites = contiennent des chondres météorites non différenciées (mélange fer silicate) donc n'ont pas été altérées



► même composition chimique que le soleil, aux volatiles près



Rescapées de l'origine du système solaire



 l es météorites différenciées (provenant de planètes ou gros astéroides) moins anciennes

radioactivité interne planète ⇒ fusion ⇒ séparation noyau (métal)/ manteau (silicates)

Meyer-Vernet- Ciel&Esnace 2010

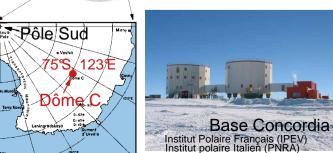
Mever-Vernet- Ciel&Espace 2010

Où trouver sur Terre des météorites/micrométéorites?

Dans les déserts froids

Antarctique Pôle Sud

- Préservé des contaminations terrestres
- Basse température
- Précipitations faibles et régulières
- Epaisseur 4 km de glace





Dans les déserts froids

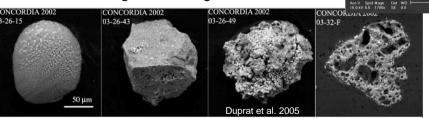
Permet de collecter des poussières fragiles

Meteoritical Society name

Dar al Gani 872

Classif.: Eucrite Found 2000, anomalous

Une grande partie de la poussière > 30µm extraite de la neige est d'origine extraterrestre



Composition similaire à celle des chondrites carbonées: - hydrocarbures

- acides aminés

C - carbone

H - hydrogène

O - oxygène

N - azote

et aux poussières mesurées près de comètes

Quelques manifestations sur Terre Lumière zodiacale

Lumière du Soleil diffusée par les poussières interplanétaires de taille > longueur d'onde



Nuage de poussières interplanétaires autour du soleil concentré dans le

Plan de l'écliptique

Meyer-Vernet- Ciel&Esnace 2010

D'où vient la poussière interplanétaire ?

des astéroides



des comètes

des collisions d'objets plus gros



des planètes & satellites



Geyser: glace, NaCl, CH4, C2H2, C3H8



Nébuleuse de la tête de sorcière IC2118

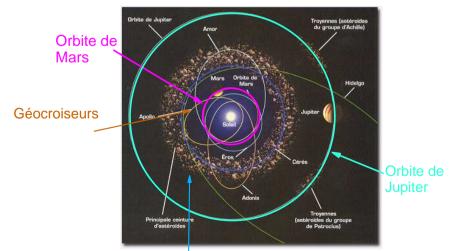
Hale-Bopp (29/03/1997)

de l'espace interstellaire

Mever-Vernet- Ciel&Espace 2010

D'où vient la poussière interplanétaire ?

des astéroides



La plupart sont dans la ceinture principale d'astéroides

Masse totale ~ 4% celle de la Terre

Astéroides

A quoi ressemble un astéroide ?



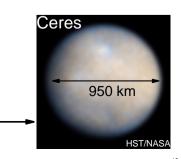
Les planètes sont (presque) sphériques





Ca n'est pas rond ...





Nécessite une masse suffisante

Ceres n'est pas un astéroide : c'est une "planète naine" (comme Pluton)

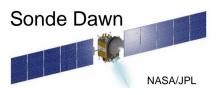
gravitationnelle

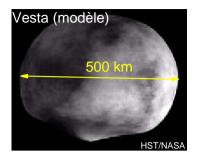
équilibre des forces d'attraction

Mever-Vernet- Ciel&Espace 2010

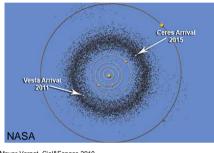
Astéroides

Vesta (pas tout à fait une sphère)





moteurs ioniques

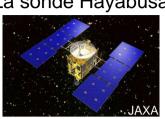


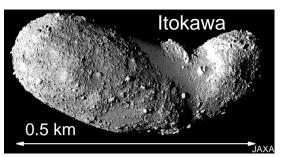
arrivera près de Vesta en 2011 et de Ceres en 2015

Mever-Vernet- Ciel&Espace 2010

Astéroides visités par des sondes spatiales

La sonde Hayabusa





Géocroiseur

2005 : tentative d'atterissage sur l'astéroide

13/06/2010 : retour de la capsule



Meyer-Vernet- Ciel&Esnace 2010

D'où vient la poussière interplanétaire ?

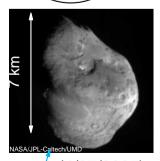


des comètes

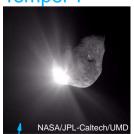
Corps en orbite eccentrique

Loin du soleil, c'est un noyau qui ressemble à un astéroide

Tempel 1



Mever-Vernet- Ciel&Espace 2010

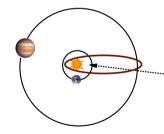




avant (4/07/2005) et après impact du projectile de 370 kg

►composition : grains de silicate, fer, hydrocarbures, carbonates, ...

Comètes



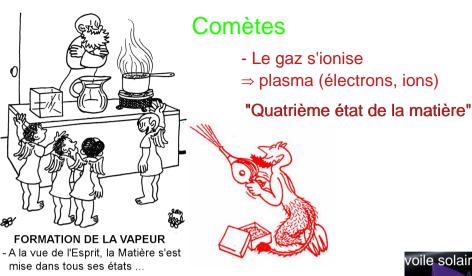
Corps en orbite eccentrique

Près du soleil, les glaces fondent (se subliment)

Ejection de gaz et de poussières

300 kg/sec





Le plasma est guidé par le champ magnétique du vent solaire ⇒ queue de plasma

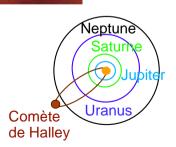
Les poussières sont poussées par le rayonnement solaire ⇒ queue de poussières

Meyer-Vernet- Ciel&Espace 2010



Comètes

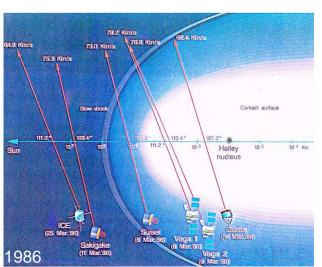
Comète de Halley 30 tonnes/sec



16 km

orbite:

- période 76 ans
- périgée 0.6 UA
- apogée 35 UA



Comètes



sculptée par le vent solaire

- ⇒ parallèle à vitesse vent
- ⇒ queue droite

poussières poussées par rayonnement solaire (et attirées par le Soleil

⇒ queue courbe)

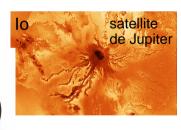


Meyer-Vernet- Ciel&Espace 2010

D'où vient la poussière interplanétaire ?

des planètes & satellites







Meyer-Vernet- Ciel&Espace 2010

D'où vient la poussière interplanétaire ?

de l'espace interstellaire

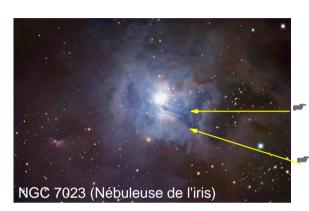


Entre les étoiles : gaz et poussière

Poussière interstellaire

Observation à distance:

Absorbe lumière des trous dans le ciel!



Diffuse la lumière

Emet de la lumière

Meyer-Vernet- Ciel&Espace 2010 26

Poussière interstellaire

Observation in situ:

Meyer-Vernet- Ciel&Esnace 2010

 Grains interstellaires pénétrant dans le système solaire

 Nano grains interstellaires incorporés dans grains plus gros au moment de la naissance du système solaire

Observations spatiales in situ des poussières

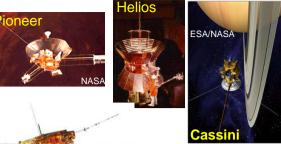
Dans le milieu interplanétaire on peut observer in situ!



Grâce aux sondes spatiales

 Meyer-Vernet- Ciel&Espace 2010
 27
 Meyer-Vernet- Ciel&Espace 2010
 28

Observations spatiales in situ des poussières









2004 : Voyager 1 (94 AU) 2007: Voyager 2 (84 AU)

15-20 km

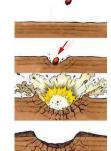
Observations spatiales in situ des poussières

✓ Etude des cratères d'impacts

sur la Lune









Microcratères

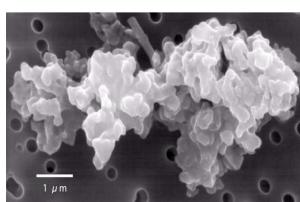


Meyer-Vernet- Ciel&Espace 2010

Meyer-Vernet- Ciel&Espace 2010

Observations spatiales in situ des poussières

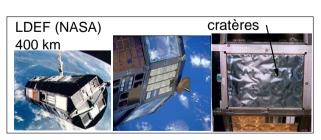
- **■** Etude des cratères d'impacts et récolte de poussières
 - sur des avions



1/100 mm

Observations spatiales in situ des poussières

- **►** Etude des cratères d'impacts et récolte de poussières
- sur des satellites en orbite terrestre



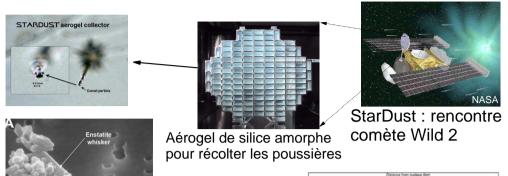
Récupéré après plus de 5 ans en orbite (300-600 km)



Mever-Vernet- Ciel&Espace 2010 Mever-Vernet- Ciel&Espace 2010

Observations spatiales in situ des poussières

Récolte de poussières de comète





Retour de la capsule (2006)

Detecteur de poussières

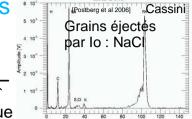
Meyer-Vernet- Ciel&Espace 2010

33

Observations spatiales in situ des poussières

Micro poussières

- impact ⇒ cratère
- ⇒ vaporisation/ionisation
- ⇒ signal électrique
- spectre de masse ⇒ composition chimique









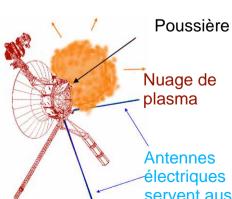


Meyer-Vernet- Ciel&Espace 2010

34

Observations spatiales in situ des poussières Micro poussières

- impact ⇒ cratère
- ⇒ vaporisation/ionisation
 - ⇒ signal électrique



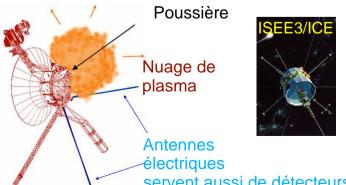


servent aussi de détecteurs de poussières

Observations spatiales in situ des poussières Micro poussières

- impact ⇒ cratère
- ⇒ vaporisation/ionisation
- ⇒ signal électrique

La sonde spatiale entière avec ses antennes électriques sert de détecteur géant de poussières!





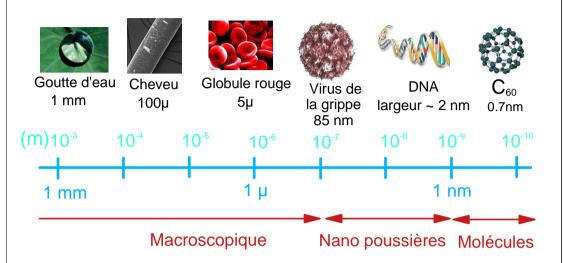


servent aussi de détecteurs de poussières

Meyer-Vernet- Ciel&Espace 2010

36

Observations spatiales in situ des poussières Nano poussières



Meyer-Vernet- Ciel&Esnace 2010

Nano particules

Propriétés différentes de celles de la matière macroscopique

► Effets de surface

solidité, élasticité, couleur, ... changent

Graphène

 $0.1 \, nm$

► Effets quantiques

Exemple:







Prix Nobel de Physique 2010 : A. Geim & K. Novoselov

200 fois plus résistant que l'acier, 6 fois plus léger, ..

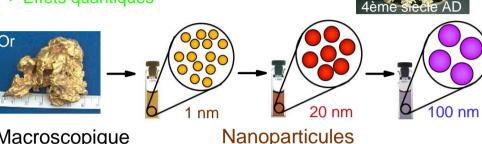
Observations spatiales in situ des poussières

Nano poussières

Propriétés différentes de celles de la matière macroscopique

solidité, élasticité, couleur, ... changent

- ► Effets de surface
- ► Effets quantiques



Macroscopique

Mever-Vernet- Ciel&Espace 2010

Observations spatiales in situ des poussières Nano poussières

Detection récente de nanopoussières par des signaux électriques



à bord des sondes Stereo initialement prévues pour mesurer les éruptions solaires

Stereo/ **SECCHI**

Observations spatiales in situ des poussières Nano poussières

Comment détecter de si petites poussières ?

- ► les poussières se chargent électriquement par effet photoélectrique
- ► elles sont soumises à la force électromagnétique due au champ magnétique transporté par le vent solaire
- → Pour les nano poussières, cette force domine les autres
- → Les nano poussières sont accélérées à la vitesse du vent solaire ~ 400 km/s
- → Energie cinétique d'une nanoparticule ~ celle d'une microparticule

Flux de poussières fonction de la masse

ISS (near-Earth space)

STEREO/WAVES

-10

log [mass m (kg)]

og [cumulative flux F (m⁻² -10) -20 -25

-15 1 Å

-20├**│**10 nm 1 μm

-20 -15

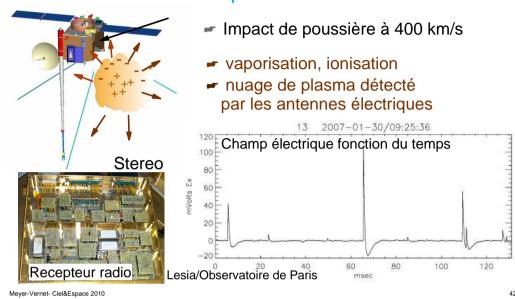
Mever-Vernet- Ciel&Espace 2010

Observations spatiales in situ des poussières

- Poussières

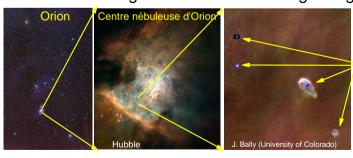
Petits corps

Observations spatiales in situ des poussières Nano poussières



Poussières : vestiges de la formation du système solaire

- Effondrement gravitationnel d'un nuage de gaz et poussières



- Formation d'un disque tournant de gaz et poussières

- Aggrégation/accrétion ⇒ planètes
- L'étude des poussières rescapées permet de remonter à la formation du système



Micro solaire poussières Météorites

1/m²/sec

la Terre

5 km

15

10

des poussières

arrivant sur Terre

40 tonnes/jour sur

l'essentiel de la masse

Une météorite de

5 km/ 60 Millions

d'années sur la

Terre

Contribution à l'origine de la vie ?

- Formation de l'atmosphère primitive (CO₂, H₂O) par impacts de comètes, astéroides, poussières et des océans ?
- ★ à la fin de la formation des planètes, flux de micrométéorites X 1000
- Ingrédients pour la vie : matière carbonée, eau, composés organiques, catalyseurs
- → météorite Murchison 1969 (Australie) contient 70 acides aminés différents <
- → micrométéorites contiennent acides aminés
- → rôle des nano poussières ?

Glycine
Adding
A