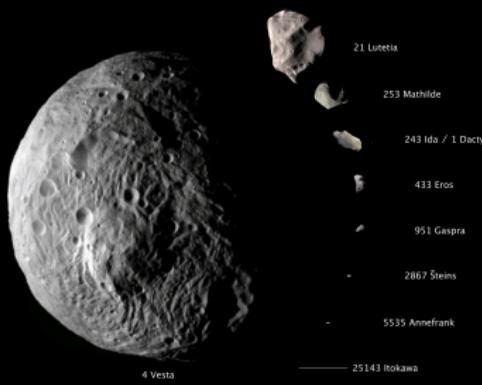


L'histoire du système solaire vue par les petits corps



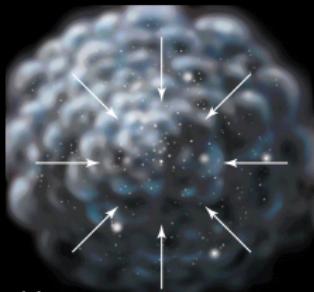
B. Carry

Lagrange, Observatoire de la Côte d'Azur

1. Formation planétaire
2. Système Solaire
3. Interrogations
4. Origine de l'eau
5. Astéroïdes et Météorites

1. Formation planétaire
2. Système Solaire
3. Interrogations
4. Origine de l'eau
5. Astéroïdes et Météorites

Formation planétaire: Résumé



(a)



(b)



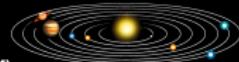
(c)



(d)



(e)

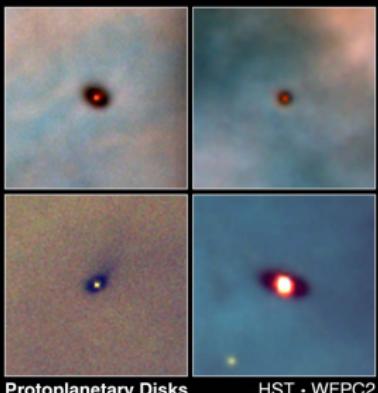


(f)

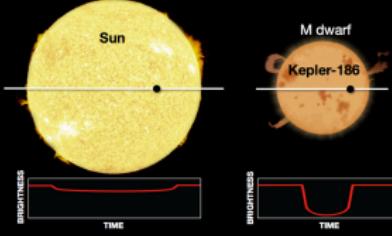
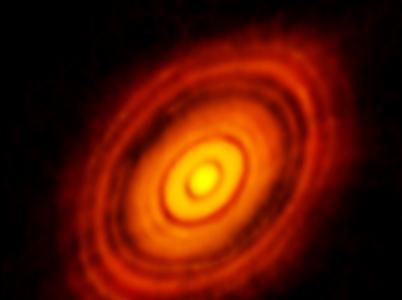
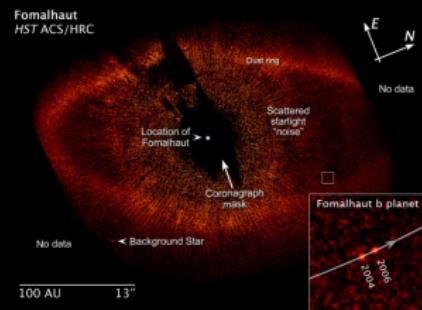
Un processus par étapes successives:

- a. Contraction du nuage de gaz & poussière
- b. Formation d'un disque
- c. Rotation, accumulation de matériaux
- d. Naissance de l'étoile
- e. Accrétion dans le disque et planétésimaux
- f. Système planétaire

Formation planétaire: Exemples



PRC95-45b - ST Scl OPO - November 20, 1995
M. J. McCaughrean (MPIA), C. R. O'Dell (Rice University), NASA



Formation planétaire: Petits corps

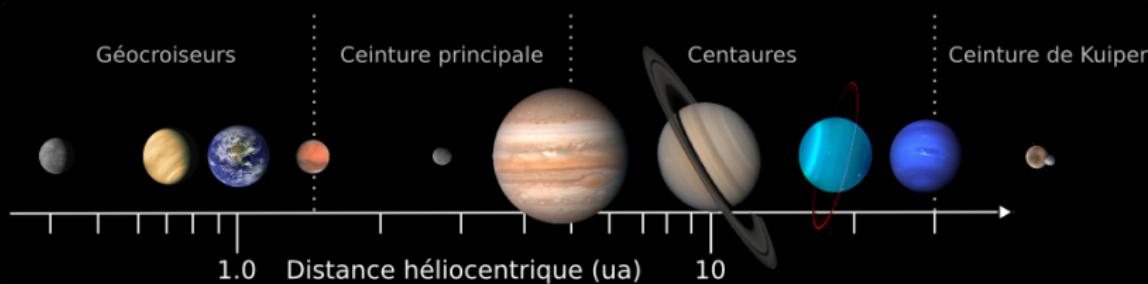
1. Population importante

- 739 584 objets (*plusieurs millions*)
- Large gamme de distances héliocentriques [$1 \rightarrow 10^{2-5}$ ua]
- Large gamme de compositions [roches → glaces]

2. Population primitive

- **Petits** objets [m → 1000 km]
- Énergie interne ≈ nulle
- Pas d'activité endogène

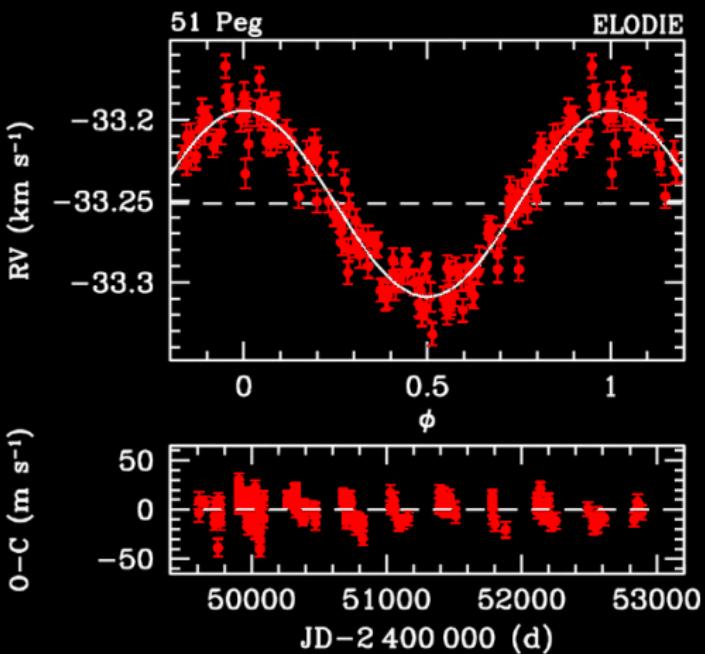
▷ Témoins *directs* du jeune Système Solaire



1. Formation planétaire
2. Système Solaire
3. Interrogations
4. Origine de l'eau
5. Astéroïdes et Météorites

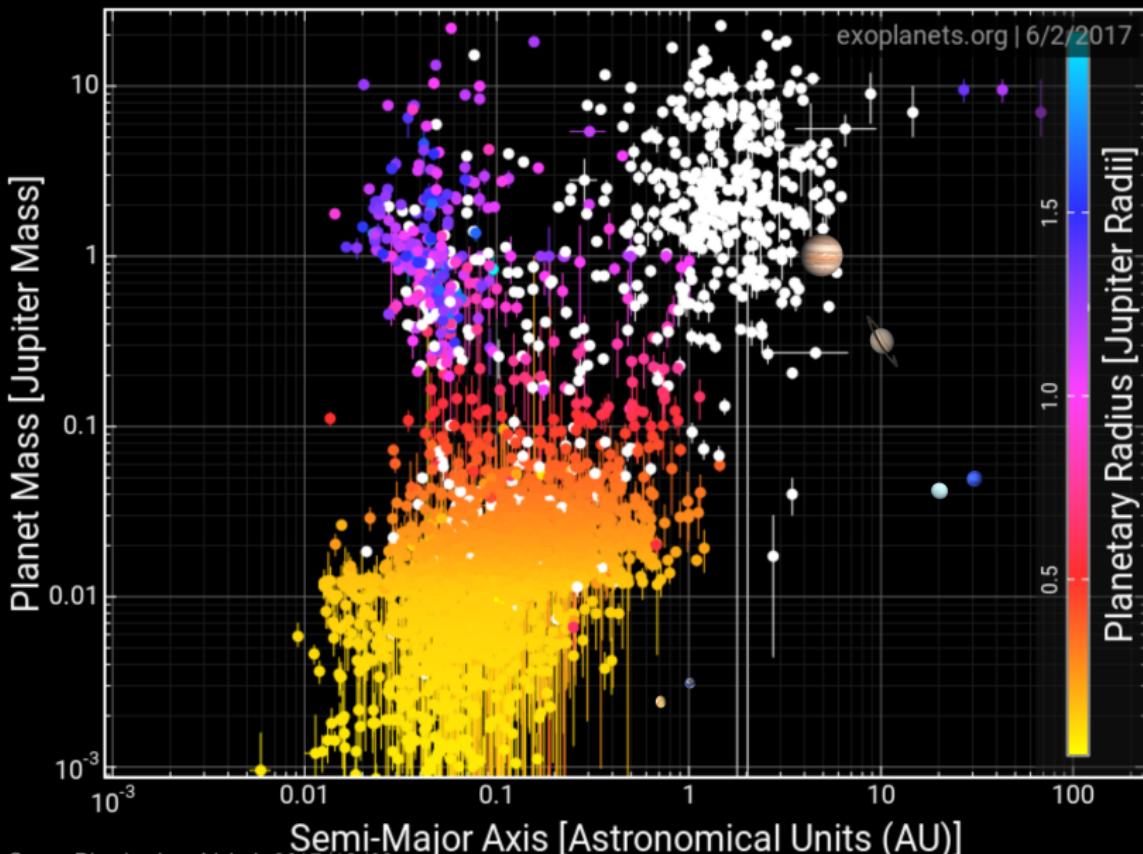


Histoire: Le feu aux poudres



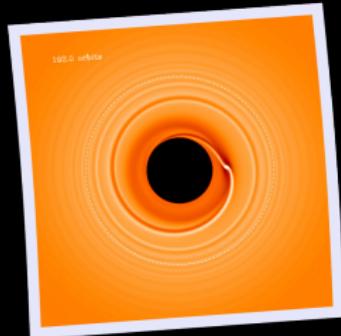
Mayor & Queloz, 1995

Histoire: Le feu aux poudres



Histoire: Ingrédients

- Migration de type I
 - Déplacement dans le disque
 - Vers l'intérieur
 - Très rapide



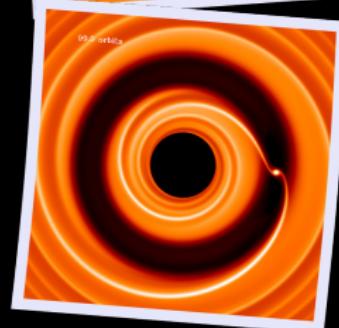
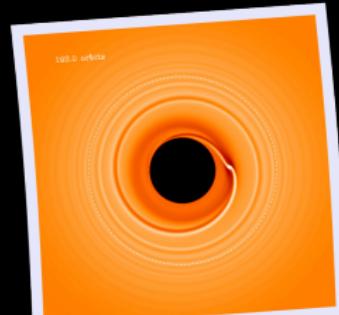
— Histoire: Ingrédients —

- Migration de type I

- Déplacement dans le disque
- Vers l'intérieur
- Très rapide

- Migration de type II

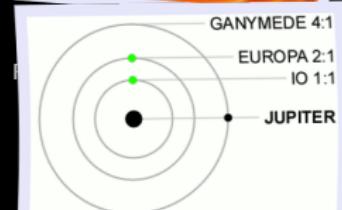
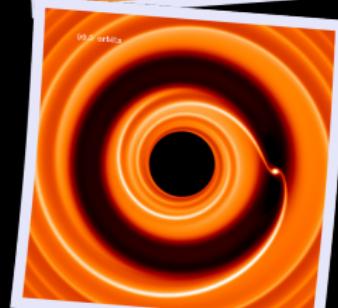
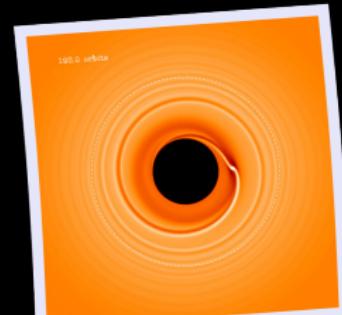
- Ouverture d'un gap
- Vers l'intérieur ou extérieur
- Beaucoup plus lent



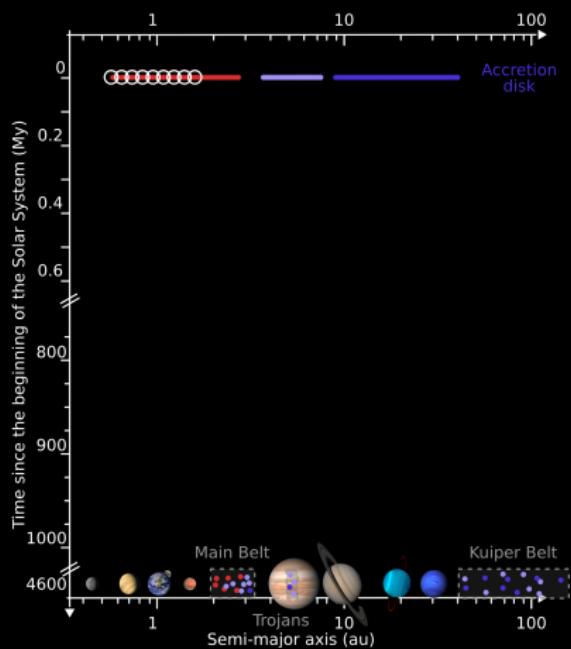
F. Masset

Histoire: Ingrédients

- Migration de type I
 - Déplacement dans le disque
 - Vers l'intérieur
 - Très rapide
- Migration de type II
 - Ouverture d'un gap
 - Vers l'intérieur ou extérieur
 - Beaucoup plus lent
- Résonance orbitale
 - Rapport entier de périodes
 - Configurations répétées
 - Perturbe ou bloque le système



Histoire: Observables



DeMeo & Carry 2014

A. Disque d'accrétion

- Gaz & Poussière
- Gradient de composition

B. Planètes

- Masses relatives
- Excentricités

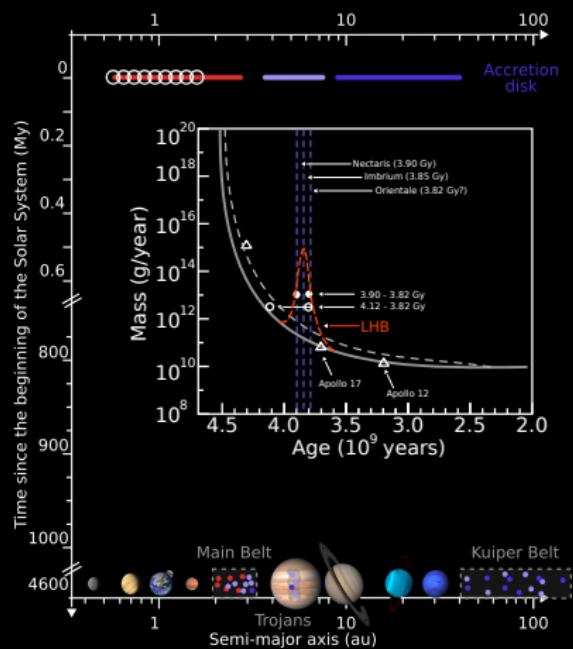
C. Petits corps

- Masse des ceintures
- Inclinaison des TNOs
- Mixité des astéroïdes
- Homogénéité des troyens

D. Bombardement tardif



Histoire: Observables



DeMeo & Carry 2014

A. Disque d'accrétion

- Gaz & Poussière
- Gradient de composition

B. Planètes

- Masses relatives
- Excentricités

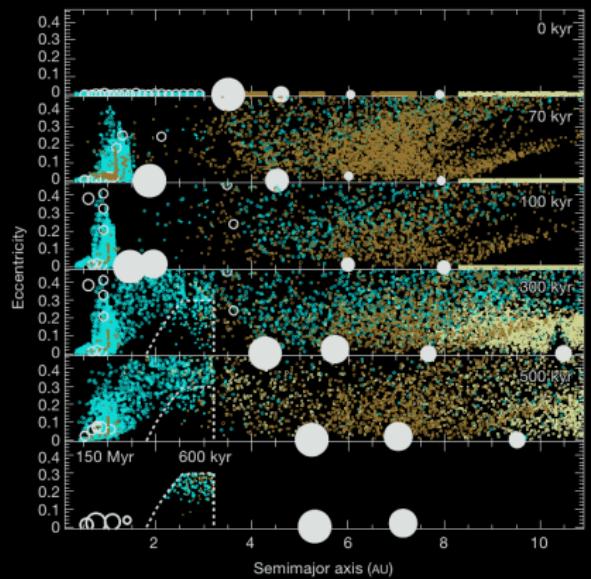
C. Petits corps

- Masse des ceintures
- Inclinaison des TNOs
- Mixité des astéroïdes
- Homogénéité des troyens

D. Bombardement tardif



— Histoire: le “Grand Tack” —



Walsh et al. 2011

A. Jupiter migre vers l'intérieur

- Strike de bowling
- Perte de masse

B. Saturne entraîne Jupiter

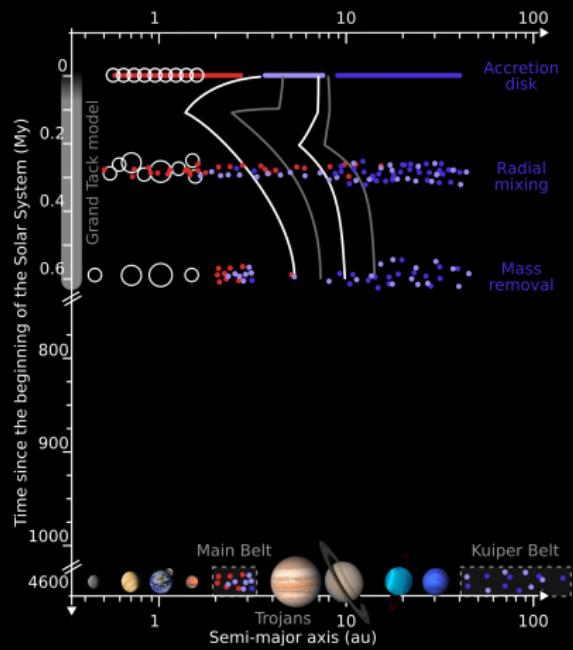
- Excite les orbites
- Mélange les parties internes

C. Bilan

- Mélange complet
- Perte de 99% de la masse



Histoire: le “Grand Tack”



DeMeo & Carry 2014

A. Jupiter migre vers l'intérieur

- Strike de bowling
- Perte de masse

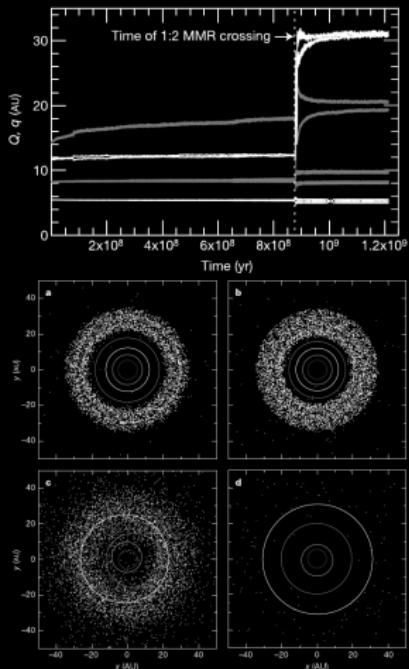
B. Saturne entraîne Jupiter

- Excite les orbites
- Mélange les parties internes

C. Bilan

- Mélange complet
- Perte de 99% de la masse

Histoire: Modèle de Nice



Gomes/Tsiganis/Morbidelli 2005

Morbidelli et al. 2007/2010+

Nesvorný/Batygin 2011/2012

A. Système ordonné

- Planètes en résonances
- Meta-stable

B. Instabilité tardive

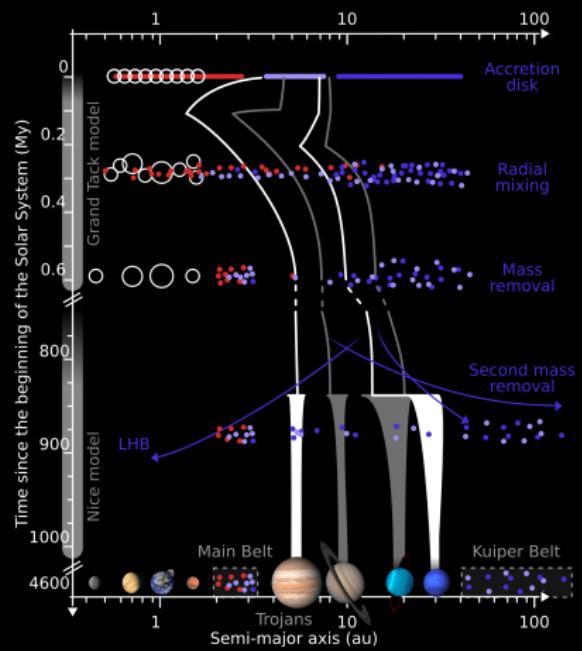
- Neptune repoussée
- Destabilisation forte

C. Bilan

- Mélange complet
- Troyens remplacés
- TNOs déstabilisés
- ▶ 5 planètes géantes!?



Histoire: Modèle de Nice



DeMeo & Carry 2014

A. Système ordonné

- Planètes en résonances
- Meta-stable

B. Instabilité tardive

- Neptune repoussée
- Destabilisation forte

C. Bilan

- Mélange complet
- Troyens remplacés
- TNOs déstabilisés
- ▶ 5 planètes géantes!?

1. Formation planétaire
2. Système Solaire
3. Interrogations
4. Origine de l'eau
5. Astéroïdes et Météorites

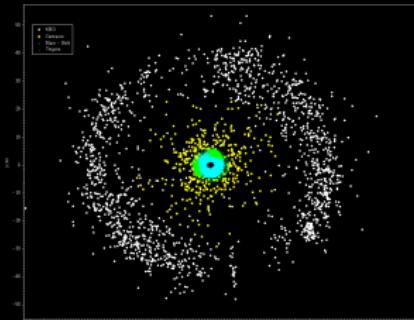
Grandes questions ouvertes

- Formation des planétésimaux dans le disque?
- Détails de la migration planétaire?
- Origine de l'eau et de la vie sur Terre?
- Lieu et moment de formation des astéroïdes et comètes?
- Masse et structure des petits corps?
- Composition des astéroïdes, comètes, et météores?
- Altération des surfaces?
- Sources des géocroiseurs et des météorites?
- ...

Comment y répondre?

1. Découvertes & Recensement

- Observation → population
- Nouvelles catégories
- ▶ Grands relevés



2. Dynamique

- Orbites
- Perturbations

3. Composition

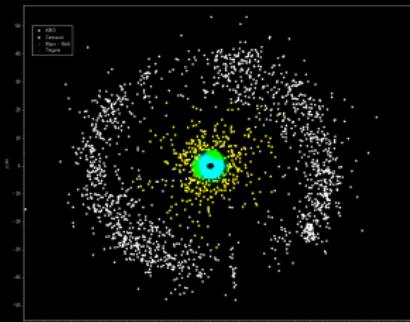
- Spectroscopie
- Composants chimiques
- Structure interne

4. Propriétés physiques

Comment y répondre?

1. Découvertes & Recensement

- Observation → population
- Nouvelles catégories
- ▶ Grands relevés



2. Dynamique

- Origine & évolution
- ▶ Modèles numériques

3. Composition

- Spectroscopie
- Composants volatils
- Structure interne

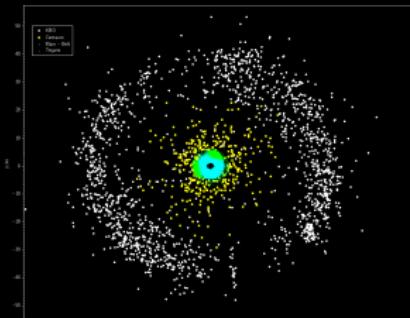
4. Propriétés physiques

- Tailles et tailles
- Température et température

Comment y répondre?

1. Découvertes & Recensement

- Observation → population
- Nouvelles catégories
- ▶ Grands relevés

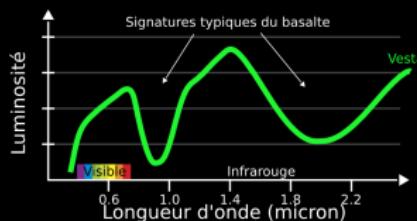


2. Dynamique

- Origine & évolution
- ▶ Modèles numériques

3. Composition

- Astéroïdes → Minéraux
- Comètes → Volatiles
- ▶ Spectroscopie



4. Propriétés physiques

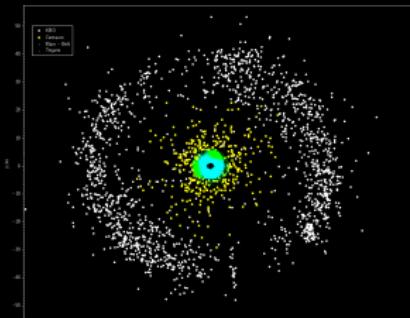
Température, densité

Composition chimique

Comment y répondre?

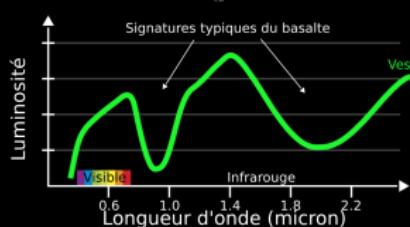
1. Découvertes & Recensement

- Observation → population
- Nouvelles catégories
- ▶ Grands relevés



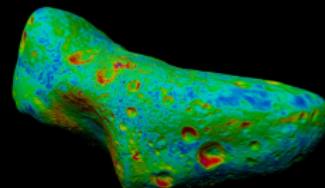
2. Dynamique

- Origine & évolution
- ▶ Modèles numériques



3. Composition

- Astéroïdes → Minéraux
- Comètes → Volatiles
- ▶ Spectroscopie

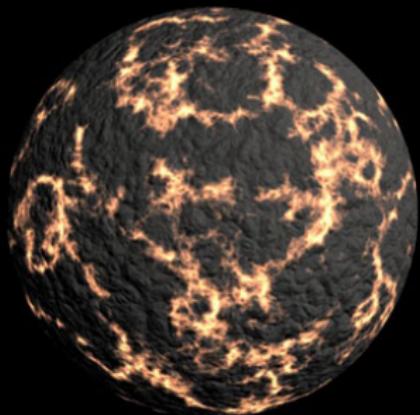


4. Propriétés physiques

- Points → Mondes
- Structure intérieure & surface

1. Formation planétaire
2. Système Solaire
3. Interrogations
4. Origine de l'eau
5. Astéroïdes et Météorites

— Origine de l'eau des océans —



Jeune Terre

1. Jeune Terre

- Par accrétion
- Dégazage de l'eau?

2. Implantation tardive

- Impact d'astéroïdes
- Impact de planètes naines
- Impact de planètes mortes

3. Composition de l'eau

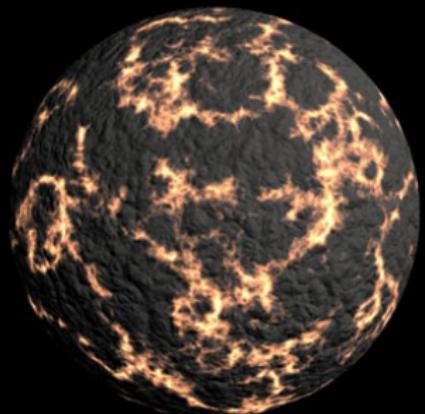
- Composition de l'eau terrestre
- Composition de l'eau céleste
- Composition de l'eau terrestre

4. Des astéroïdes?

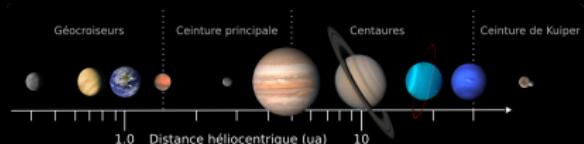
- Origine des astéroïdes
- Origine des astéroïdes
- Origine des astéroïdes

5. Origine de l'eau?

— Origine de l'eau des océans —



Jeune Terre



1. Jeune Terre

- Par accrétion
- Dégazage de l'eau?

2. Implantation tardive

- Ségrégation héliocentrique
- Comètes!

3. Composition de l'eau

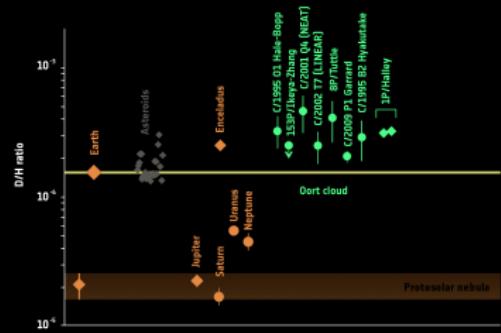
Composition de l'eau
dans les échantillons de roches

4. Des astéroïdes?

Astéroïdes et comètes

5. Origine de l'eau?

Origine de l'eau des océans



Hartogh et al. 2011
Bockelee-Morvan et al. 2014

1. Jeune Terre

- Par accrétion
- Dégazage de l'eau?

2. Implantation tardive

- Ségrégation héliocentrique
- Comètes!

3. Composition de l'eau

- Isotopes O, D/H
- Comètes?

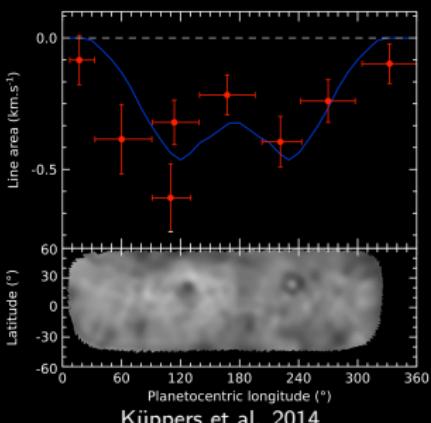
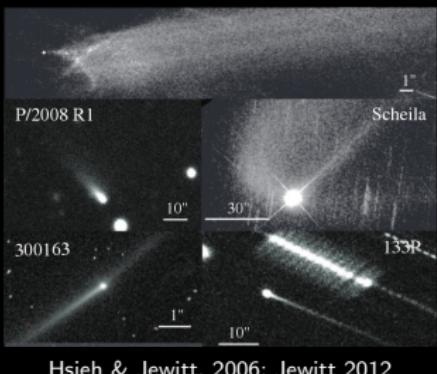
4. Des astéroïdes?

Astéroïdes et comètes

5. Origine de l'eau?

Combinaison des trois sources ?
Océans d'eau de mer

— Origine de l'eau des océans —



1. Jeune Terre

- Par accrétion
- Dégazage de l'eau?

2. Implantation tardive

- Ségrégation héliocentrique
- Comètes!

3. Composition de l'eau

- Isotopes O, D/H
- Comètes?

4. Des astéroïdes?

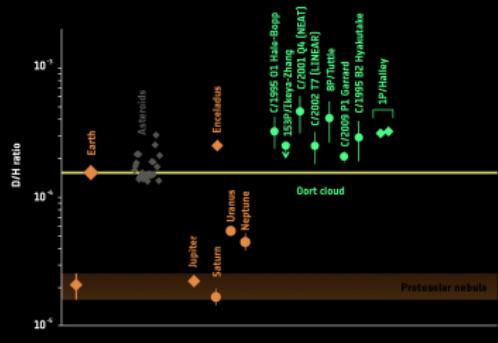
- Astéroïdes actifs!
- Cérès!

5. Origine de l'eau?

• Formation planétaire
• Système solaire
• Interrogations
• Origine de l'eau
• Astéroïdes et météorites
• Conclusion



== Origine de l'eau des océans ==



Hartogh et al. 2011

Bockelee-Morvan et al. 2014

1. Jeune Terre

- Par accrétion
- Dégazage de l'eau?

2. Implantation tardive

- Ségrégation héliocentrique
- Comètes!

3. Composition de l'eau

- Isotopes O, D/H
- Comètes?

4. Des astéroïdes?

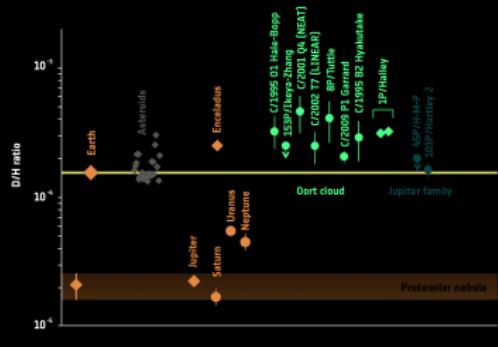
- Astéroïdes actifs!
- Cérès!

5. Origine de l'eau?

- Continuum de petits corps
- Nouveaux D/H



== Origine de l'eau des océans ==



Hartogh et al. 2011

Bockelee-Morvan et al. 2014

1. Jeune Terre

- Par accrétion
- Dégazage de l'eau?

2. Implantation tardive

- Ségrégation héliocentrique
- Comètes!

3. Composition de l'eau

- Isotopes O, D/H
- Comètes?

4. Des astéroïdes?

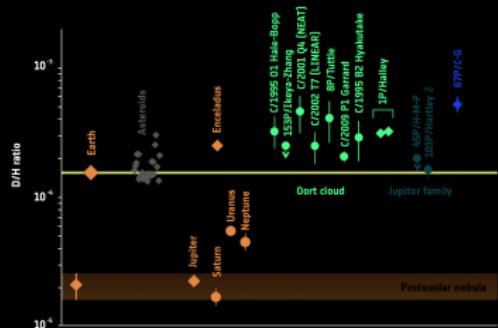
- Astéroïdes actifs!
- Cérès!

5. Origine de l'eau?

- Continuum de petits corps
- Nouveaux D/H



— Origine de l'eau des océans —



Hartogh et al. 2011

Bockelee-Morvan et al. 2014

Altweegg et al. 2015

1. Jeune Terre

- Par accrétion
- Dégazage de l'eau?

2. Implantation tardive

- Ségrégation héliocentrique
- Comètes!

3. Composition de l'eau

- Isotopes O, D/H
- Comètes?

4. Des astéroïdes?

- Astéroïdes actifs!
- Cérès!

5. Origine de l'eau?

- Continuum de petits corps
- Nouveaux D/H

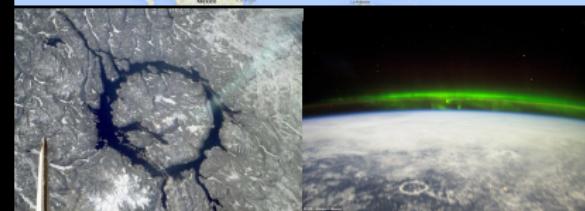
1. Formation planétaire
2. Système Solaire
3. Interrogations
4. Origine de l'eau
5. Astéroïdes et Météorites

— Les impacts d'astéroïdes —

1. Collisions anciennes



2. Rapport récent de bolides



3. Bolides **sont** fréquents!

4. Source de météorite = NEAs



5. Source des NEAs?

— Les impacts d'astéroïdes —

1. Collisions anciennes

● Tunguska en 1908



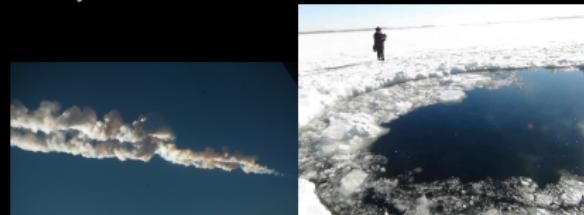
2. Rapport récent de bolides

● Carancas en 2008



3. Bolides **sont** fréquents!

● Chelyabinsk en 2013



4. Source de météorite = NEAs

5. Source des NEAs?

— Les impacts d'astéroïdes —

1. Collisions anciennes

2. Rapport récent de bolides

3. Bolides **sont** fréquents!

4. Source de météorite = NEAs

5. Source des NEAs?



— Les impacts d'astéroïdes —

1. Collisions anciennes

2. Rapport récent de bolides

3. Bolides **sont** fréquents!

4. Source de météorite = NEAs

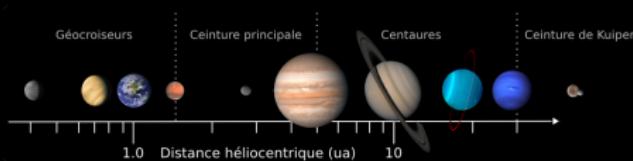
5. Source des NEAs?



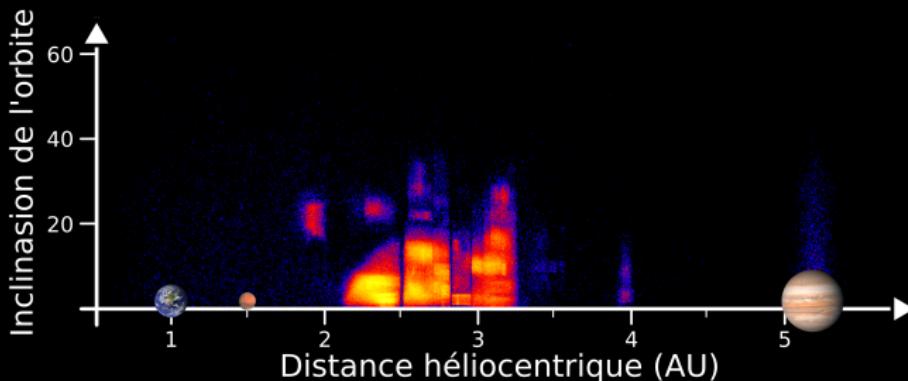
American Meteor Society

Les impacts d'astéroïdes

1. Collisions anciennes
2. Rapport récent de bolides
3. Bolides **sont** fréquents!
4. Source de météorite = NEAs
5. Source des NEAs?

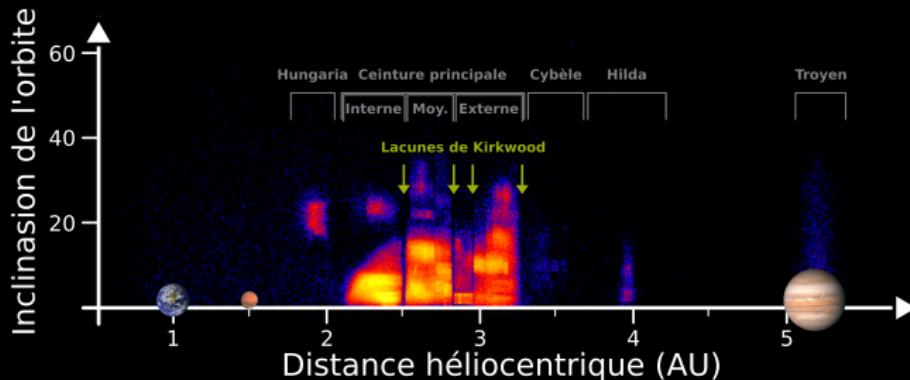


— Géocroiseurs de la ceinture —



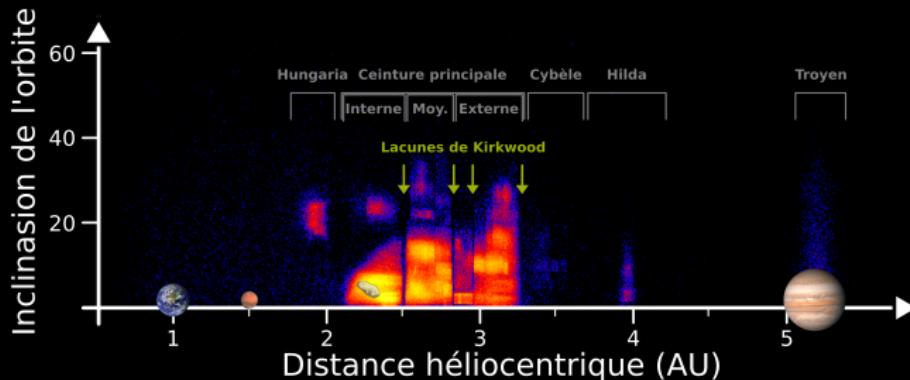
1. Ceinture & résonances
2. Astéroïde sur résonance par
 - ▶ Collision
 - ▶ Yarkovsky
3. Rencontres planétaires

Géocroiseurs de la ceinture



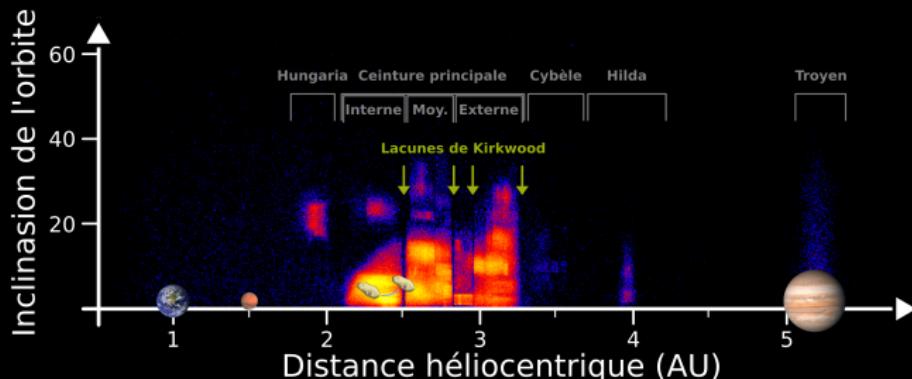
1. Ceinture & résonances
2. Astéroïde sur résonance par
 - ▶ Collision
 - ▶ Yarkovsky
3. Rencontres planétaires

Géocroiseurs de la ceinture

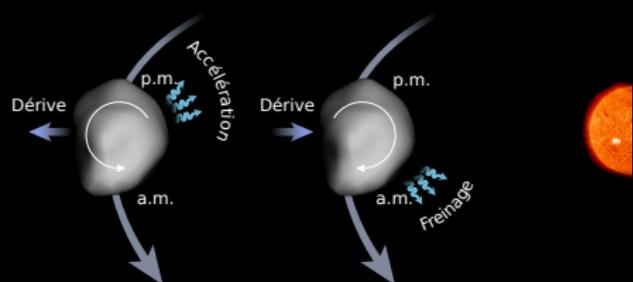


1. Ceinture & résonances
2. Astéroïde sur résonance par
 - ▶ Collision
 - ▶ Yarkovsky
3. Rencontres planétaires

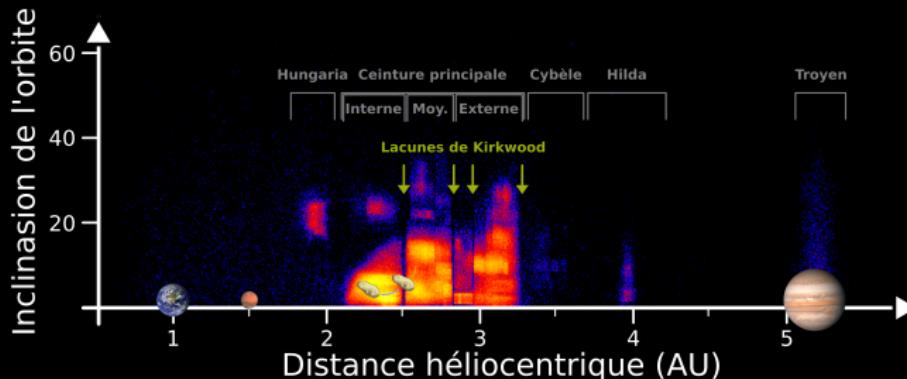
Géocroiseurs de la ceinture



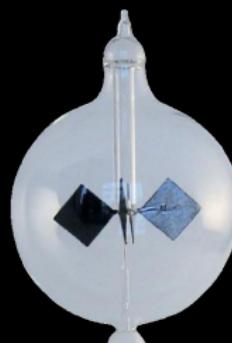
1. Ceinture & résonances
2. Astéroïde sur résonance par
 - Collision
 - Yarkovsky
3. Rencontres planétaires



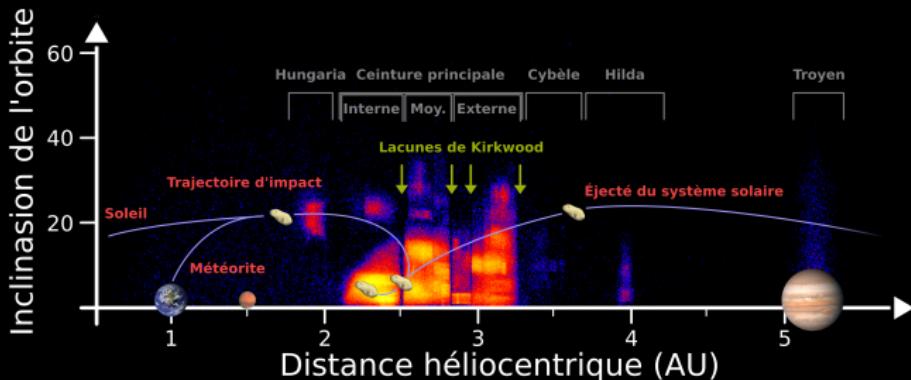
Géocroiseurs de la ceinture



1. Ceinture & résonances
2. Astéroïde sur résonance par
 - ▶ Collision
 - ▶ Yarkovsky
3. Rencontres planétaires



Géocroiseurs de la ceinture



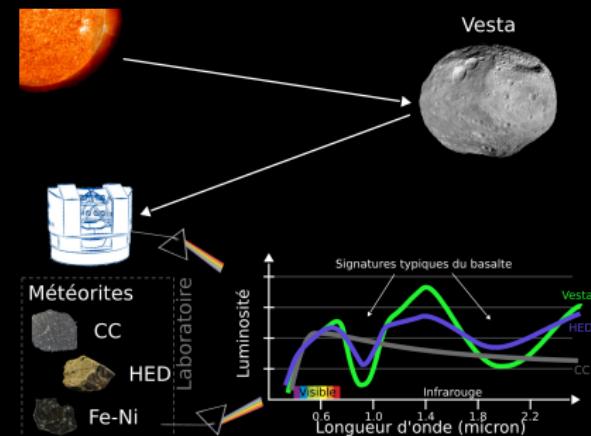
1. Ceinture & résonances
2. Astéroïde sur résonance par
 - ▶ Collision
 - ▶ Yarkovsky
3. Rencontres planétaires

Météorites & Composition

► Composition des astéroïdes:

- Spectroscopie V+IR
- Comparaison avec météorites

► Représentativité?



► Solutions?

Météorites & Composition

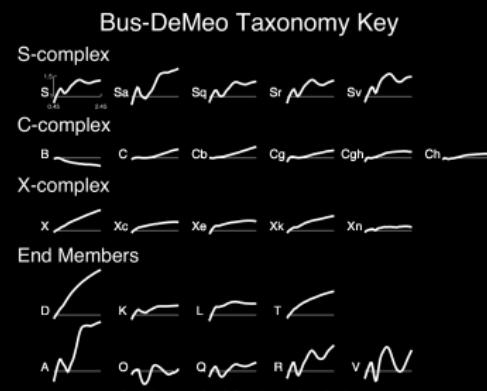
► Composition des astéroïdes:

- Spectroscopie V+IR
- Comparaison avec météorites

► Représentativité?

- Astéroïdes: 26 classes
- Minéralogie inconnue pour 20%
- Méteorites: 46 classes
- Biais énormes
- Altérations!

► Solutions?



<http://smass.mit.edu/busdemeo/class.html>
P. E. DeMeo, R. P. Binzel, S. M. Stern, and S. J. Bus. Icarus 202 (2009) 160-180

DeMeo et al. 2009



Météorites & Composition

► Composition des astéroïdes:

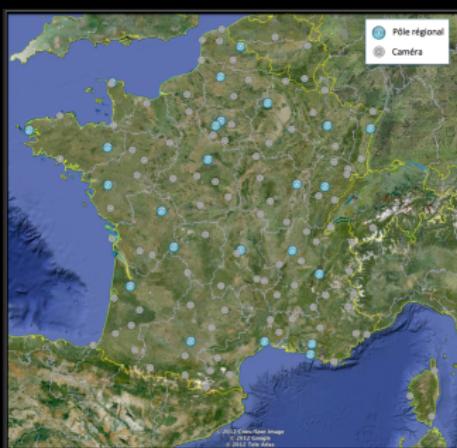
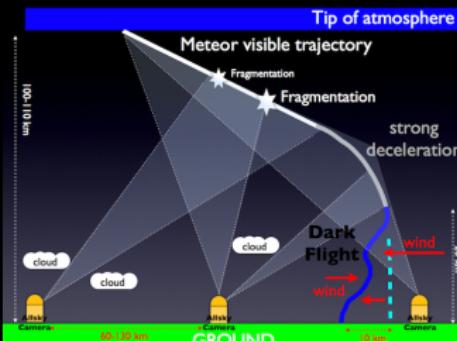
- Spectroscopie V+IR
- Comparaison avec météorites

► Représentativité?

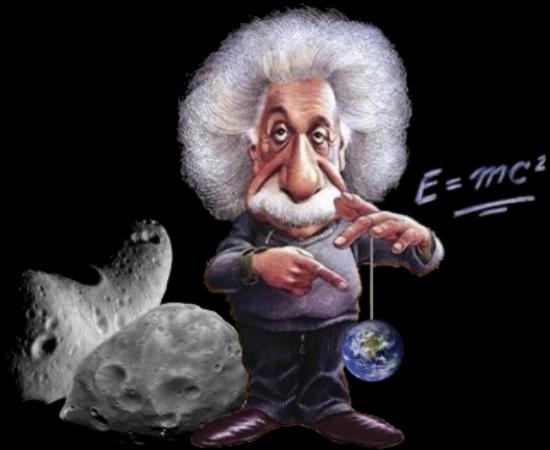
- Astéroïdes: 26 classes
- Minéralogie inconnue pour 20%
- Météorites: 46 classes
- Biais énormes
- Altérations!

► Solutions?

- Réseau de vigie ciel
- Spectres d'astéroïdes



— Astéroïdes, Comètes, Météores —



Briques de constructions du système solaire