La formación del Sistema Solar

Ricardo Hueso Alonso Grupo de Ciencias Planetarias / Aula Espazio Gela Universidad del País Vasco (UPV-EHU)



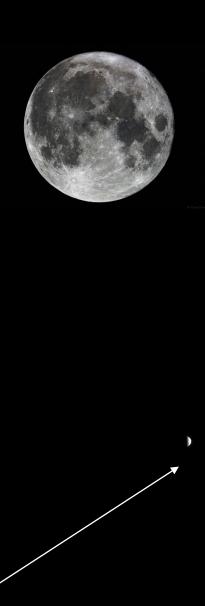






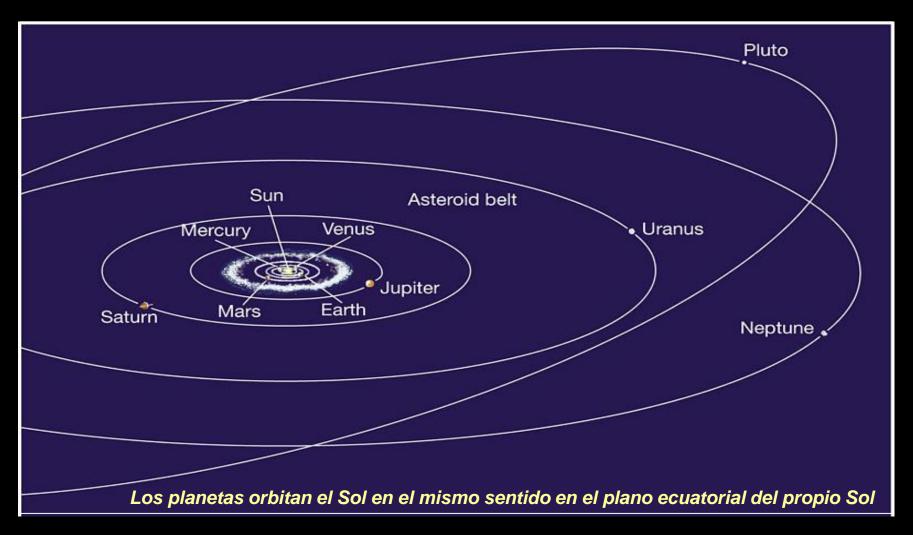
Nuestro hogar





distancia = 380.000 km

La escala del Sistema Solar

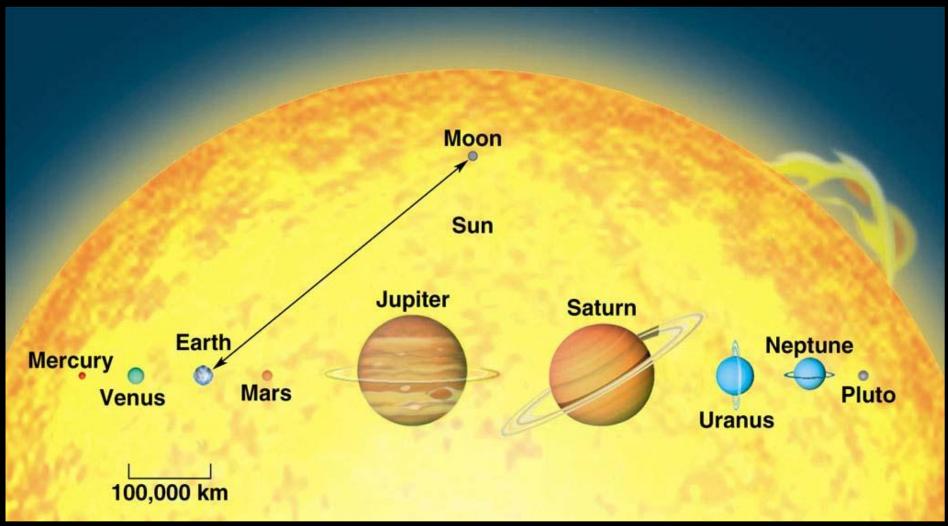


Si la distancia entre la Tierra y el Sol fuera 100 m El Sol sería un balón de playa, la Tierra del tamaño de una lenteja, Júpiter sería del tamaño de una cereza y estaría a 500 m del Sol y Plutón un grano de arena flotando a 4 km de distancia

La masa en el Sistema Solar

El 99% de la masa del Sistema Solar está en el Sol

Los planetas son los restos de la formación estelar



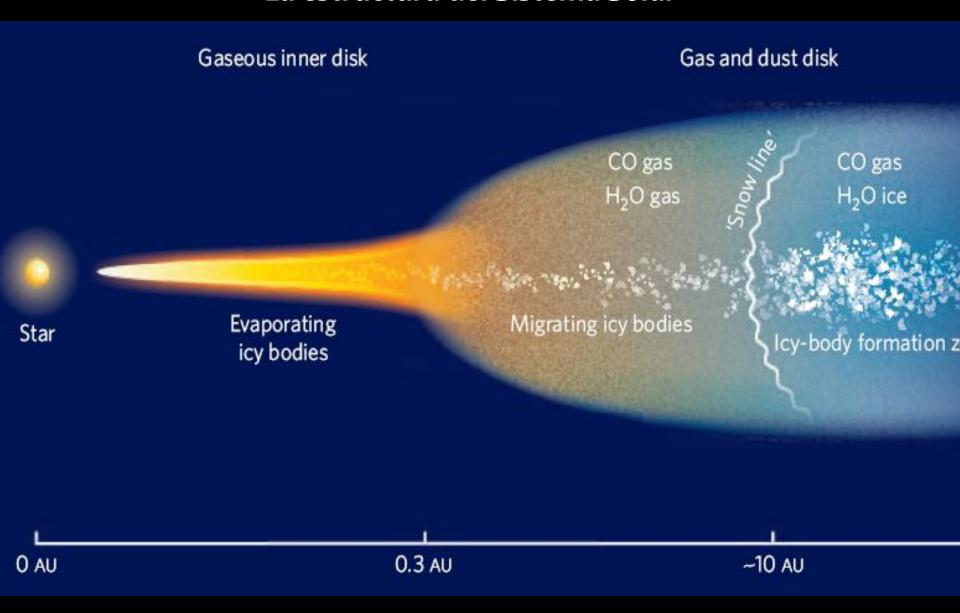
La estructura del Sistema Solar



Sistema Solar Interior

Sistema Solar Exterior

La estructura del Sistema Solar



La formación de estrellas según Descartes

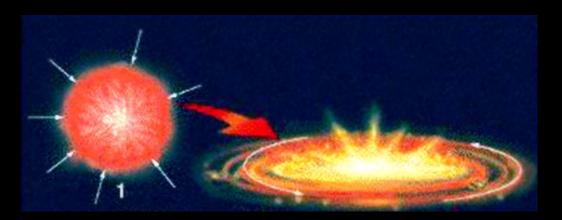


Formación estelar



Descartes (1644)

La hipótesis nebular de Kant y Laplace



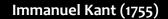
Formación estelar



Descartes (1644)

Hipótesis nebular

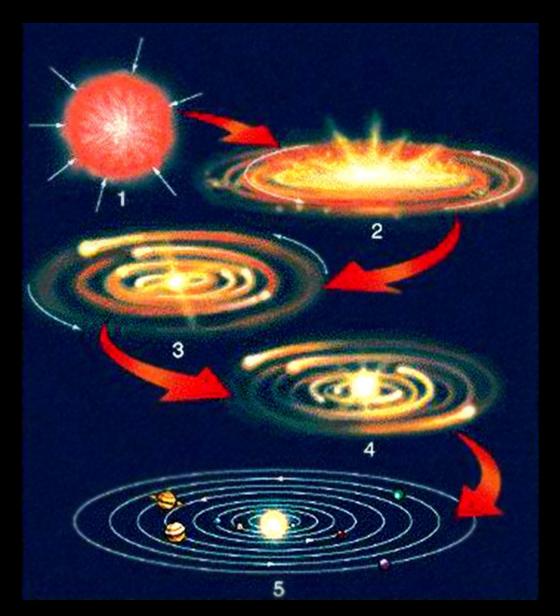






Pierre Laplace (1796)

La hipótesis nebular de Kant y Laplace



Formación estelar



Descartes (1644)

Hipótesis nebular



Immanuel Kant (1755)

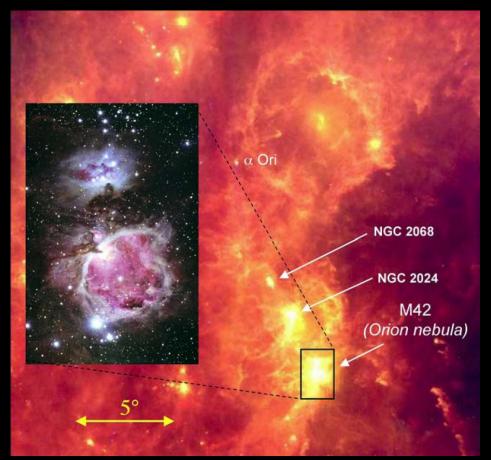


Pierre Laplace (1796)



Regiones de formación estelar

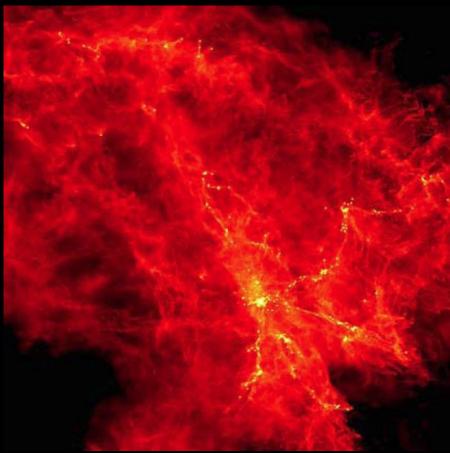
Observaciones



El gas de la Nebulosa de Orión 1 millón de masas solares formando

1 millón de masas solares formando unas 2000 estrellas jóvenes de unos 3-5 millones de años de edad.

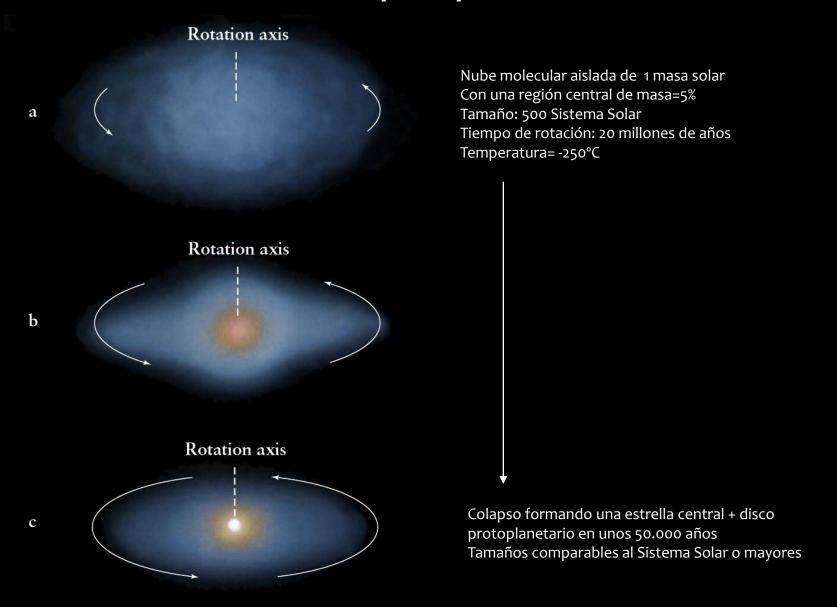
Modelos



Simulaciones numéricas

10.000 M solares, 600.000 años tras el colapso inicial Resultado final: ~500 estrellas

Discos protoplanetarios



Discos protoplanetarios

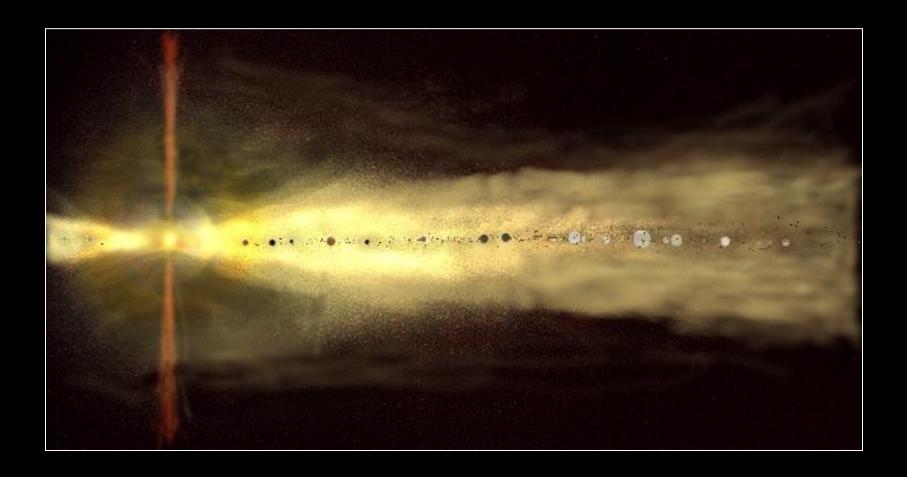


Discos pequeños (50 UA) Limitados por el entorno energético (Orión)

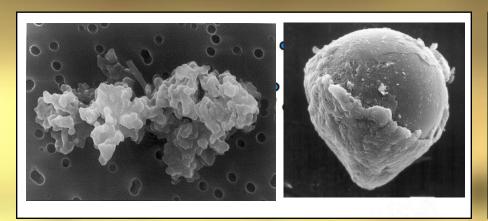


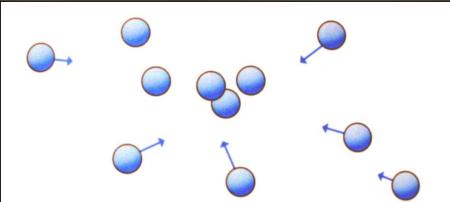
Discos extensos (200-500 UA) En regiones de menor actividad estelar

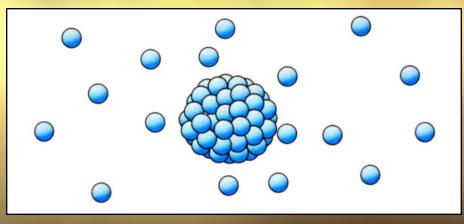
La nebulosa protosolar: Los primeros 5 millones de años

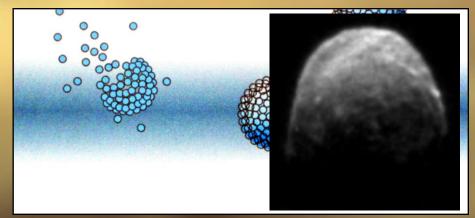


La nebulosa protosolar: Los primeros 5 millones de años









Meteoritos: Restos de la formación de los primeros sólidos





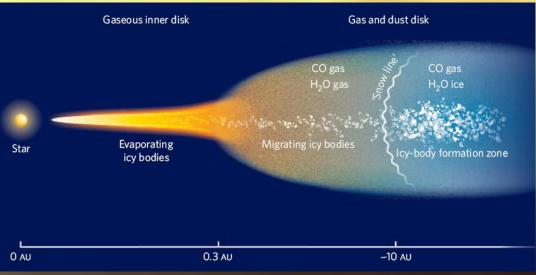


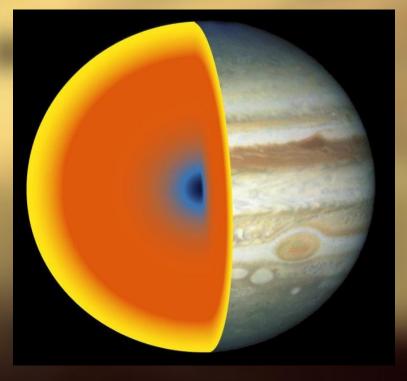
Datación precisa: 4,570 millones de años

La línea del hielo y la diferenciación de los planetas terrestres y los gigantes helados

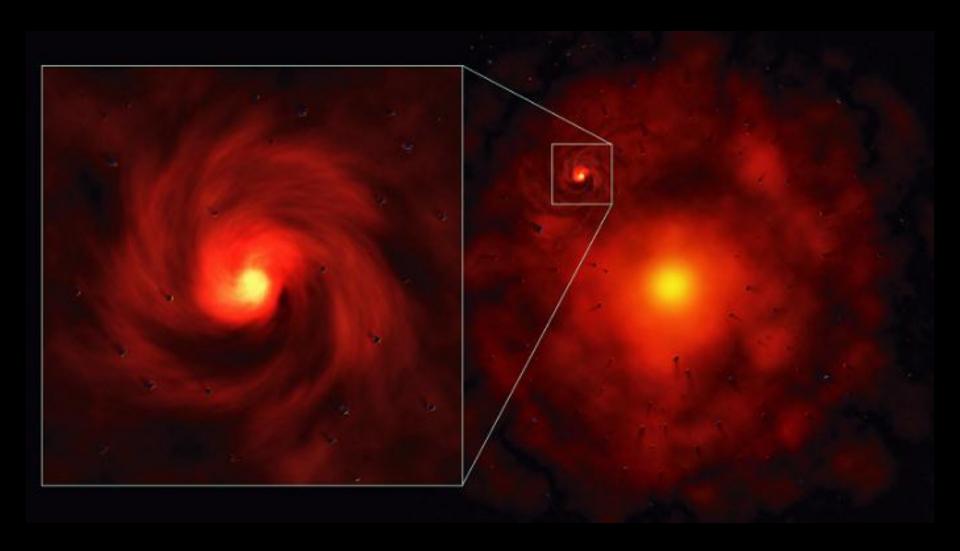


Núcleo de hielo en unos 3 millones de años Gigantes gaseosos en 10 millones de años



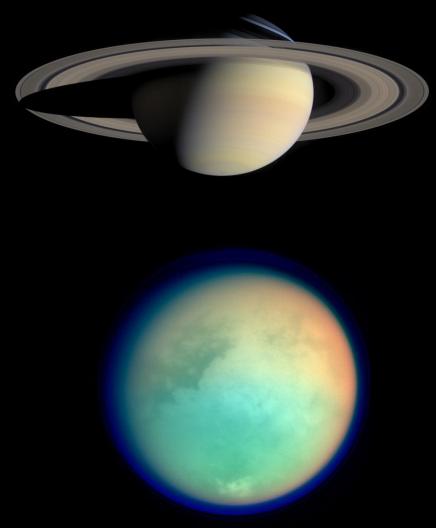


Planetas gigantes: Sistemas solares en miniatura

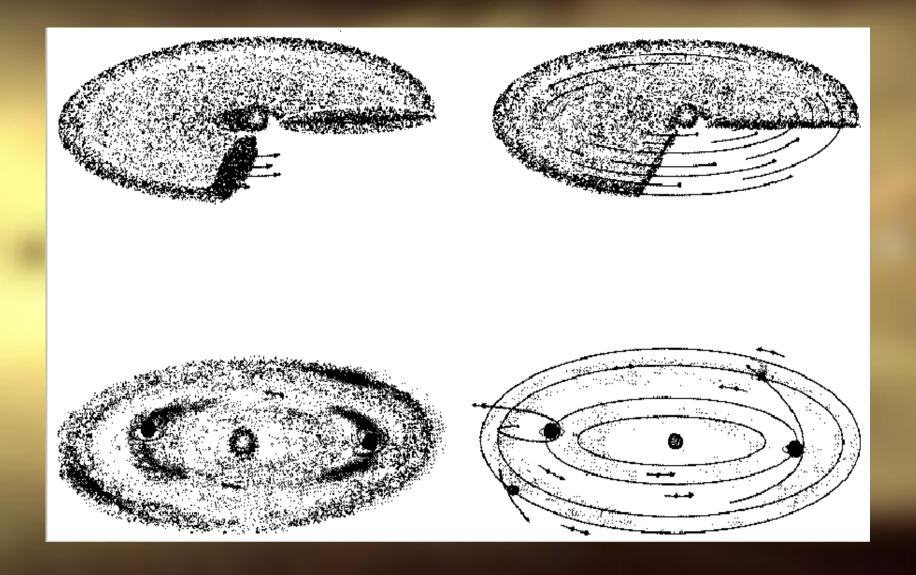


Planetas gigantes: Sistemas solares en miniatura

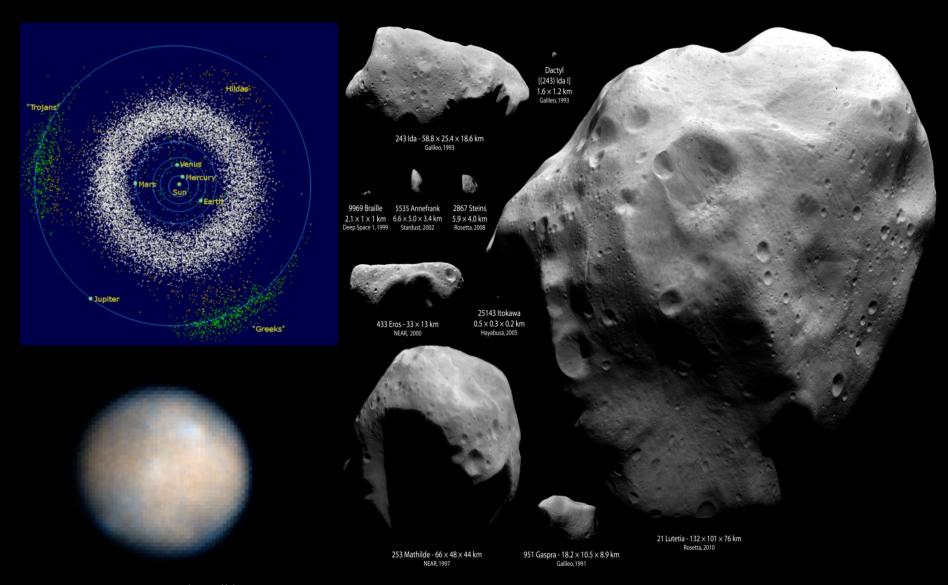




De planetesimales a planetas: 100 millones de años

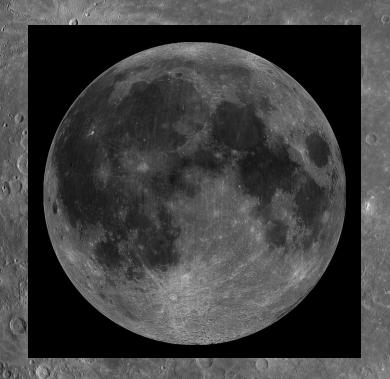


Asteroides: Planetesimales que nunca formaron un planeta



Ceres 950 km diámetro 1/3 masa de todos los asteroides juntos

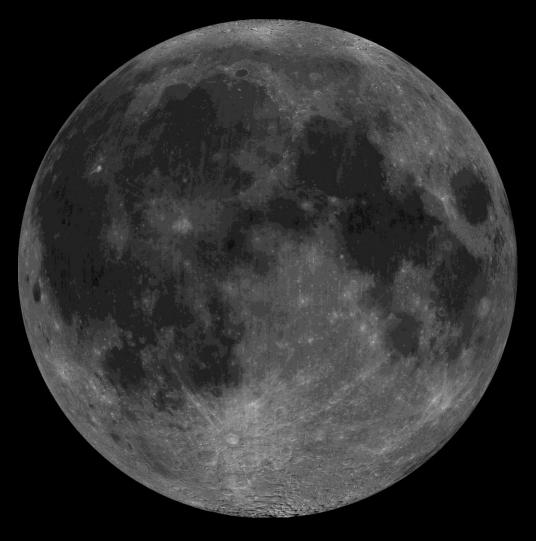
Colisiones



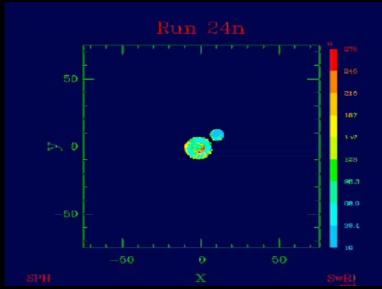




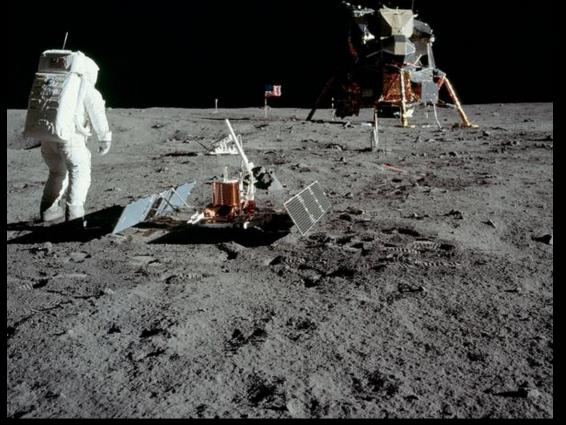
Colisiones planetarias







La Luna y el Gran Bombardeo Tardío

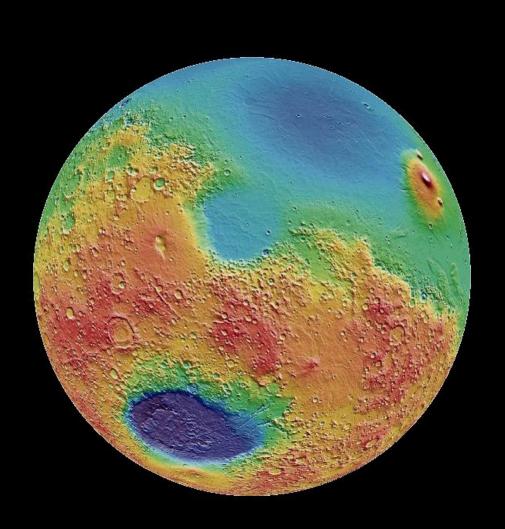


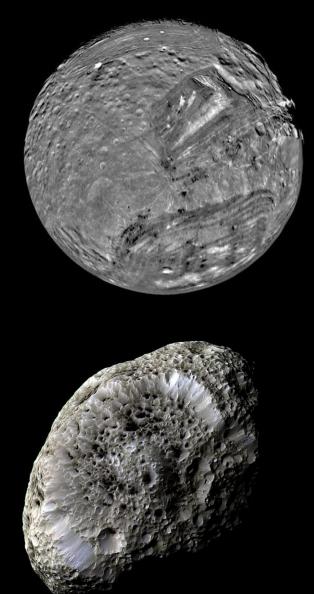




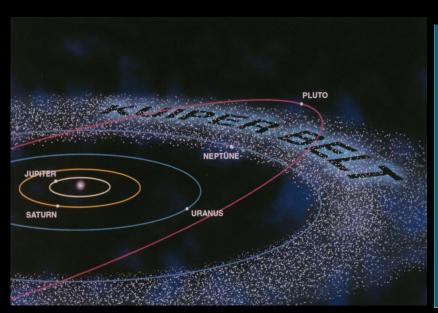
Datación precisa: 3700 millones de años

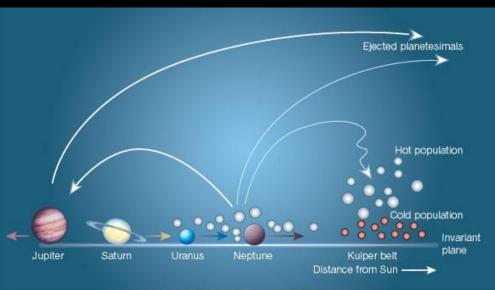
Otras colisiones de gran escala

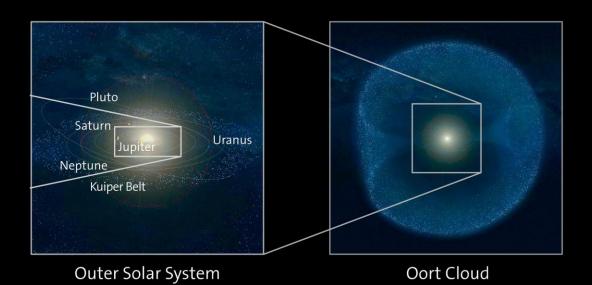




El Sistema solar exterior







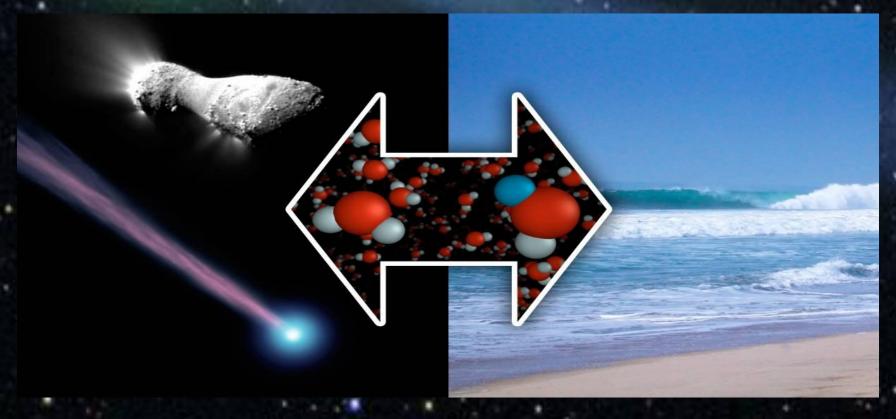
Fundación Juan March – 22 de Noviembre 2011

El Sistema solar exterior



Fundación Juan March – 22 de Noviembre 2011

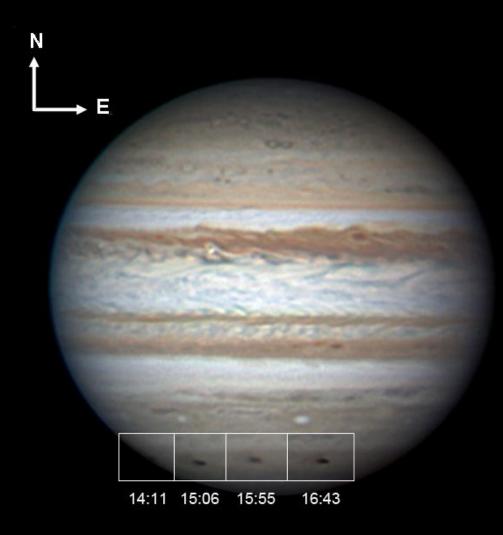
Los cometas: Planetesimales portadores de agua

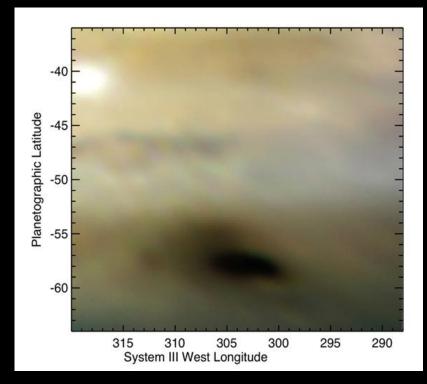


Fundación Juan March – 22 de Noviembre 2011



El impacto del 19 de julio de 2009





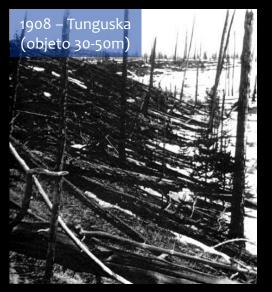


Impactos en la Tierra

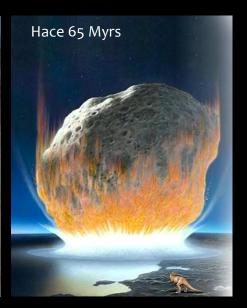














Fundación Juan March – 22 de Noviembre 2011