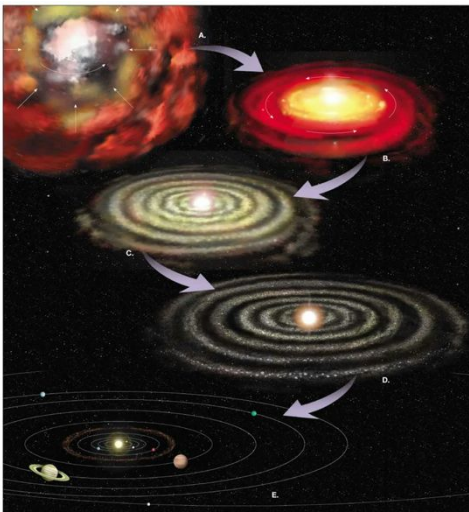


Hipótesis nebular

***Podemos dar crédito a la gravedad para la formación del sistema solar.**

- A. Nuestro sistema solar comenzó como una nebulosa; una enorme nube de polvo y gases.
- B. La nebulosa empezó a derrumbarse y rotar, creando un intenso calor y la fricción en el centro. Este fue el comienzo de nuestro sol. Anillos de gas y polvo super-calentado formaron alrededor del sol.
- C. Eventualmente la nebulosa enfría y partículas sólidas formó en los anillos.
- D. Accretion: Choques repetidos de partículas tesis resultaron en rocas del tamaño de asteroides en los anillos que continuaron a chocar unos con otros y obtener más y más grande.
- E. Accretion (continuado): Los anillos finalmente combinan en masas sólidas y formaron nuestros planetas. Los materiales más pesados hechos los planetas rocosos que son más cercano al Sol (Mercurio, Venus, Tierra, Marte) y de los materiales más ligeros como el gas combinado más lejos para formar los planetas exteriores (Júpiter, Saturno, Urano, Neptuno).



****We can give credit to gravity for the formation of the solar system.**

Nebular Hypothesis

- A. Our solar system started out as a nebula; a huge cloud of dust and gasses.
- B. The nebula started to collapse and rotate, creating intense heat and friction in the center. This was the beginning of our sun. Rings of super-heated gas and dust formed around the sun.
- C. Eventually the nebula cooled and solid particles formed in the rings.
- D. Accretion: Repeated collisions of these particles resulted in asteroid-sized rocks in the rings that continued to collide with each other and get bigger and bigger.
- E. Accretion (continued): The rings eventually combined into solid masses and formed our planets. The heavier materials made the rocky planets that are closest to the sun (Mercury, Venus, Earth, Mars) and the lighter materials like gas combined farther away to form the outer planets (Jupiter, Saturn, Uranus, Neptune).