

D) Emisiones Coronales Masivas

Son erupciones de la corona solar hacia el medio interplanetario. Justo antes del suceso, los filamentos asociados se pierden de vista o se detecta una fulguración. Hasta 10000 millones de toneladas de material coronal son lanzados violentamente hacia fuera y la onda de choque le da la forma de una gigantesca burbuja que crece a velocidades de 200 a 1000 km/seg.

8) Viento Solar

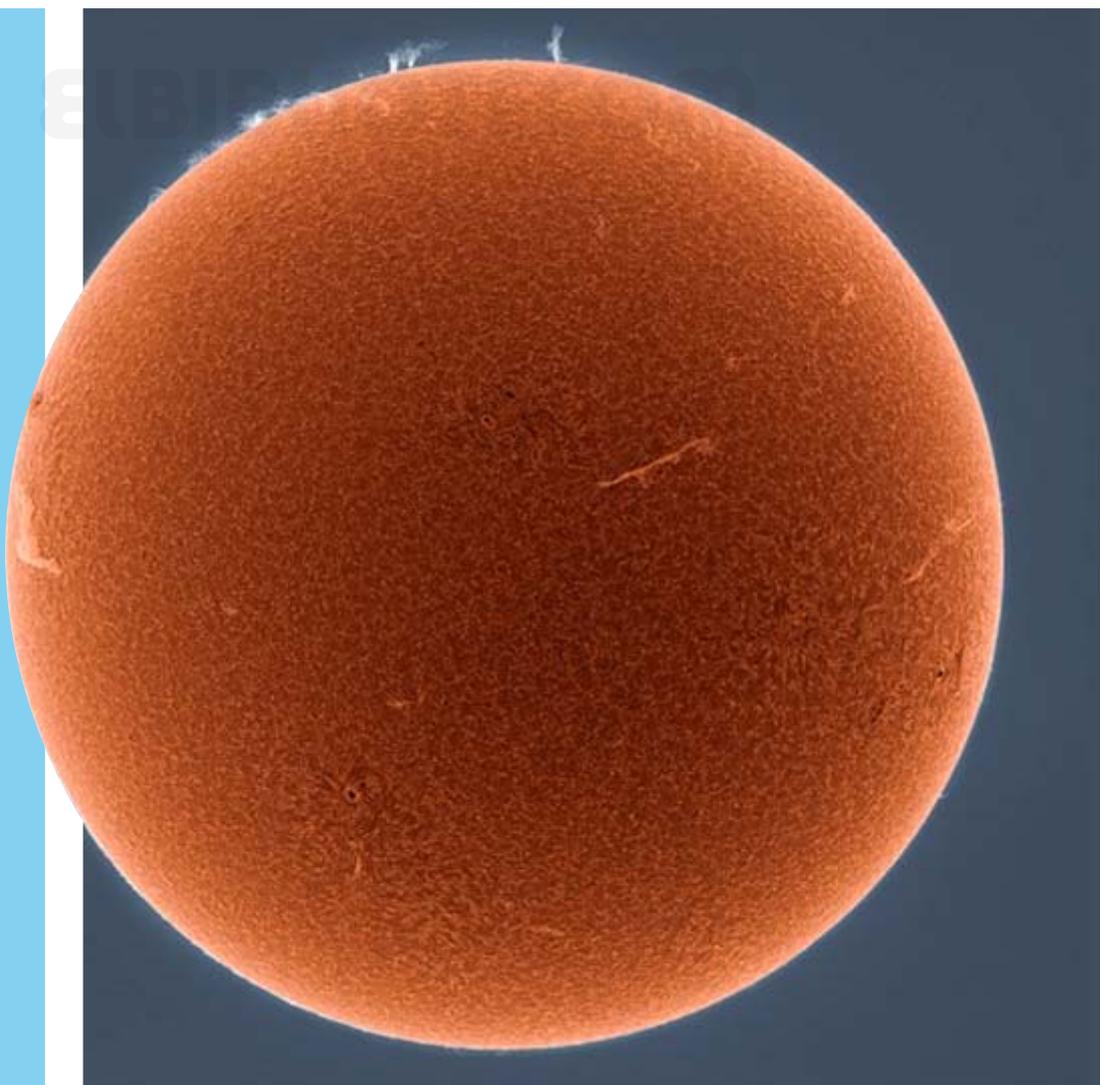
Es la continuación de la Corona hacia el medio interplanetario. Está constituido por un torrente de partículas subatómicas (protones y electrones) que se extienden por todo el Sistema Solar. No es luminoso y es más disperso que la Corona, pero más caliente. Su temperatura es de 2 a 3 millones k y su densidad de 10^{-23} kg/m³. Cuando el viento solar llega a las cercanías del Planeta Tierra, lleva una velocidad de 200 a 900 km/seg.

Otros datos

Distancia:

Se denomina comúnmente como unidad astronómica y equivale aproximadamente a 149,597,800 Km. Como la órbita de la Tierra es elíptica, la distancia puede variar. Curiosamente para los habitantes del hemisferio Norte, el invierno sucede cuando la Tierra está más cerca del Sol. Este punto de mínima distancia se llama perihelio, mientras que, seis meses después la Tierra está en su punto más alejado, llamado afelio. El verano es más caliente a causa de la inclinación del eje de rotación de la Tierra que favorece una mejor iluminación del Sol: sus rayos caen perpendicularmente al suelo, calentando mucho más.

La energía del Sol, en forma de luz solar, sustenta a casi todas las formas de vida en la Tierra a través de la fotosíntesis, y determina el clima de la Tierra y la meteorología.



Fotografía tomada con un filtro H-alfa en la que se puede ver con detalle a nuestra estrella.