

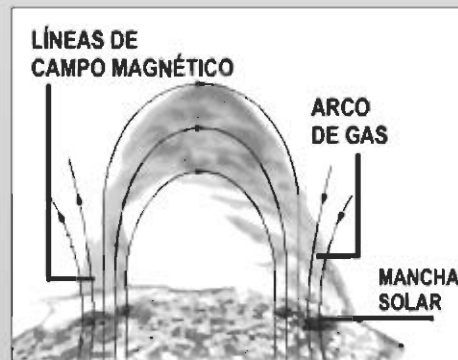
## Algo más acerca del



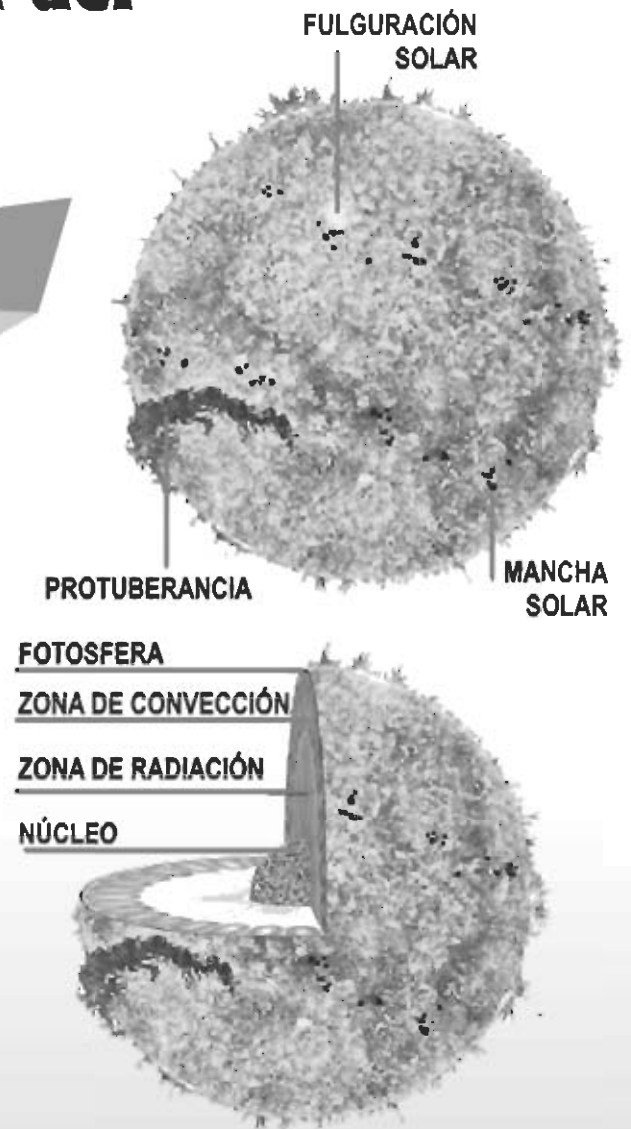
El Sol es una estrella de la secuencia principal, tiene 5.000 millones de años. Es una gigantesca esfera (su diámetro es de 1,4 millones de kilómetros) formada por hidrógeno y helio. Tiene 750 veces la masa de todos sus planetas y siete veces la de una estrella de tamaño mediano. En su núcleo se producen reacciones nucleares, que a su vez convierten su masa en radiación electromagnética: un tipo de energía que calienta los demás objetos del Sistema Solar que giran en órbita a su alrededor por efecto de su fuerza de gravedad.

El núcleo del Sol es un "horno" nuclear con una temperatura de 15 millones de grados centígrados y una densidad 160 veces superior a la del agua, condiciones bajo las cuales los núcleos de hidrógeno se fusionan para formar helio. A lo largo de este proceso, el 0,7% de la masa que entra en fusión se convierte en energía. De los 600 millones de toneladas de hidrógeno que se fusionan en el núcleo cada segundo, 4 se convierten en energía. El "combustible" del Sol, el hidrógeno, durará 5.000 millones de años más.

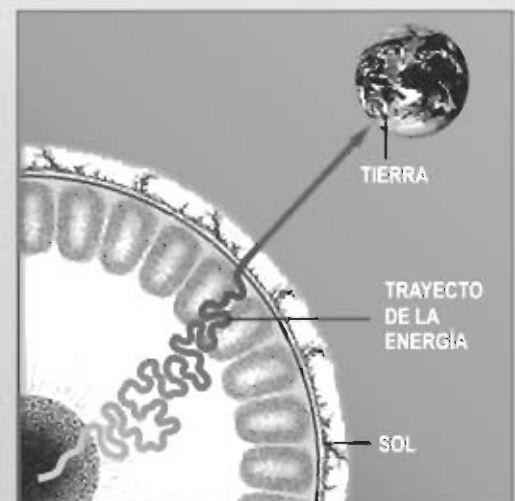
La violenta actividad solar se produce a menudo cerca de las manchas solares. Las fulguraciones son "destellos" de energía que pueden durar varias horas, y son consecuencia de la emisión repentina de un flujo masivo de energía magnética. Las protuberancias son erupciones de gas flameante que pueden llegar a proyectarse a una distancia de cientos de miles de kilómetros en el espacio.



Las líneas del campo magnético unen dos manchas solares y sostienen un arco de gas por encima de la superficie.



C. SALAS - FONCE



La energía generada por el núcleo del sol tarda dos millones de años en llegar a la superficie.

Luego, en forma de luz y calor, tarda sólo ocho minutos en llegar a la Tierra.