

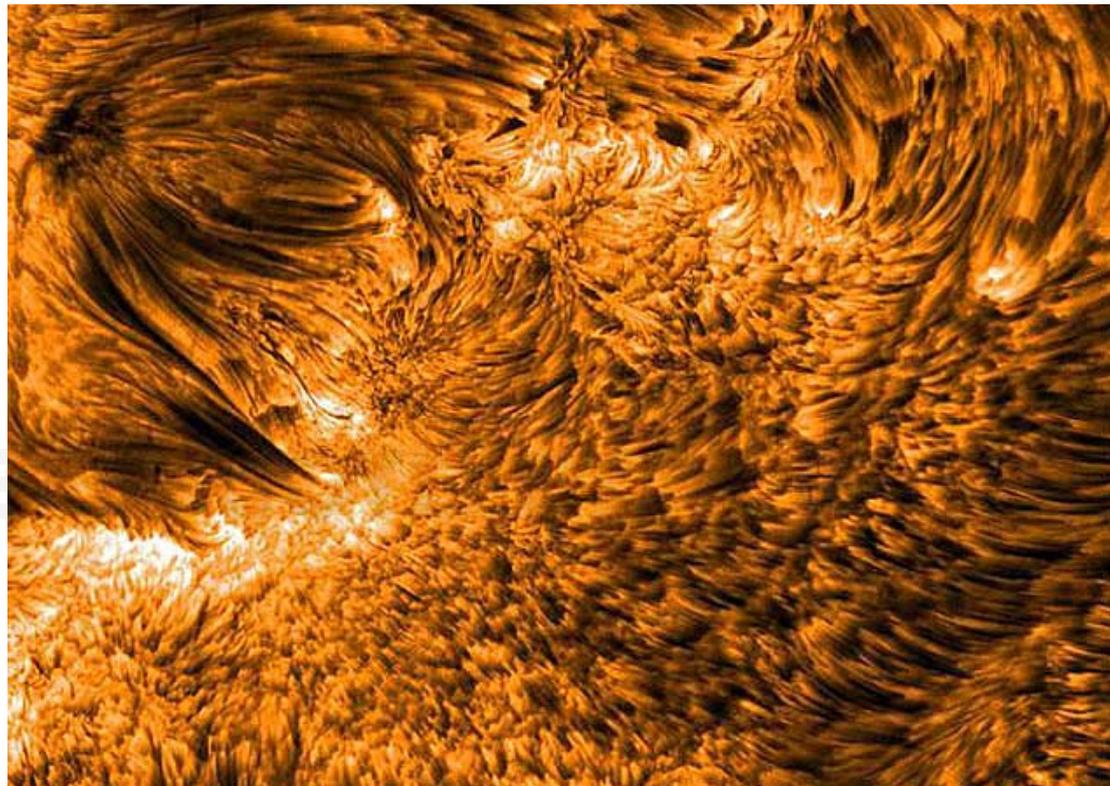
B) Filamentos

Cuando las prominencias se dan en el disco del Sol y se vislumbran desde arriba, se ven oscuras y filamentosas. Tanto las prominencias como los filamentos son lo mismo desde una perspectiva distinta, unas de perfil y otros de frente.

C) Espículas

Son filamentos de gas provenientes de la Cromosfera caliente que siguen líneas de magnetismo verticales. Sobre el borde de la fotosfera tienen la forma de una capa de hierba roja y corta, como muchas púas o pestañas. En ellas el gas (de 10000 a 20000 k) fluye hacia arriba a una velocidad de 20 a 30 km/seg alcanzando alturas superiores a 3,000 km para luego dispersarse o colapsarse. En relación al tiempo de vida podemos decir que cada una sólo dura unos 5 o 10 minutos.

Algunas secuencias de imágenes a intervalos de tiempo han revelado que las espículas duran unos cinco minutos, comenzando como tubos de gran altura que elevan rápidamente el gas, y que se desvanecen cuando el gas alcanza su máxima altura y cae de nuevo hacia el Sol.



Fotografía de alta resolución de Espículas solares.

D) Plages

Llamados en la antigüedad como “flóculos brillantes”, son manchones luminosos de la cromosfera solar que marcan el incremento de actividad en las líneas de magnetismo verticales, coincidiendo con las fáculas que aparecen en la fotosfera.

E) Oleajes

Son aquellos procesos eruptivos que dispersan gas cromosférico a velocidades de 100 a 200 km/seg. Suceden en regiones activas, junto con las fulguraciones o los mostachos (llamados bombas de Ellerman) que son de erupciones menores. También se pueden dar en el borde penumbral de las manchas solares, levantando material hasta a 200000 km de la fotosfera. Su duración es de 10 a 20 minutos y son recurrentes.

F) Rociadores

Si los oleajes nos parecían violentos, imagínese a los rociadores, cuyo material es lanzado a más de 618 km/seg. Cuando este material sale despedido del Sol no regresa jamás. Son producidos en la fase más violenta de las fulguraciones y la estructura se divide a medida que se aleja.

6) Zona de transición

Es aquella región donde la temperatura asciende dramáticamente a alrededor de 8,000 k. Su densidad es de 2×10^{-10} kg/m³ y la distancia al centro solar es de 698,000 Km.