

COMUNICACION

FORMACION DE LA LINEA LYMAN α EN LA REGION DE TRANSICION
PROTUBERANCIA - CORONA

J.M. FONTENLA y M. ROVIRA

Instituto de Astronomía y Física del Espacio

Se presentan modelos de las capas de la región de transición protuberancia-corona en las cuales se forma el núcleo de la línea Ly α .

Para calcular estos modelos se tiene en cuenta el balance de energía entre la radiación y la conducción suponiendo presión constante y balance de ionización. Además, se resuelven simultáneamente las ecuaciones de equilibrio estadístico y transporte radiativo por el método de linearización completa, obteniéndose así modelos fuera de equilibrio termodinámico local. A partir de estos modelos se calculan las líneas emitidas y los flujos totales y se establece un método para evaluar parámetros de esa región.