

FORMACION DE LINEAS ESPECTRALES FUERA DE EQUILIBRIO TERMODINAMICO EN LA ATMOSFERA SOLAR

J.M. FONTENLA y H. MÖLNAR

Observatorio Nacional de Física Cósmica

Es sabido que para obtener perfiles de líneas fuera de equilibrio termodinámico, es necesario resolver en forma autoconsistente las ecuaciones de equilibrio estadístico y de transporte radiativo en la atmósfera. El programa que se presenta resuelve este problema en forma iterativa en base al método de Skumanich y Doménico. Las variables de entrada son el modelo, $(T_e(h), n_e(h), M_A(h))$ y la radiación incidente externa.

Además de los perfiles de línea se obtiene información complementaria sobre transformación de energía, opacidades, etc.