## PRÁCTICA DE NEBULOSAS IONIZADAS

## **Curso 24/25**

## ESTUDIO DE LA POBLACIÓN RELATIVA DE LOS NIVELES DE OIII

Estudiar la población relativa de los cinco niveles inferiores del ion OIII (O<sup>++</sup>) en una nebulosa ionizada con distintos valores de las condiciones físicas. Usar el paquete de análisis de líneas de emisión PyNeb¹ con los datos atómicos del ion que usa por defecto².

- a) Obtener el diagrama de Grotrian del ion OIII (indicando solo las transiciones más brillantes, usando thresh\_int=1e-2) así como las densidades críticas de los distintos niveles suponiendo una temperatura electrónica de 10000K.
- b) Representar gráficamente la población relativa de los cinco niveles del OIII para valores de densidad electrónica variando entre 1 y 10<sup>9</sup> cm<sup>-3</sup> y suponiendo una temperatura electrónica de 10000K.
- c) Representar gráficamente la población relativa de los cinco niveles del OIII para valores de temperatura electrónica variando entre 5000 y 15000K y suponiendo una densidad electrónica de 100 cm<sup>-3</sup>.
- d) Representar gráficamente el cociente de las emisividades, *j*, de las líneas [OIII] 5007 Å y [OIII] 4363 Å:

 $\frac{j([OIII]5007)}{j([OIII]4363)}$ 

respecto a la temperatura electrónica (entre 5000 y 15000 K) suponiendo una densidad de 100,  $10^5 \text{ y } 10^9 \text{ cm}^{-3}$ .

Hacer un informe en formato PDF incluyendo una breve introducción teórica de los conceptos que se van a utilizar, presentando los resultados en forma de gráficas, discutiendo los resultados a la luz de lo explicado en clase e incluyendo la bibliografía utilizada. Entregar en el Aula Virtual la memoria junto con los scripts de Python desarrollados para realizar la práctica en un único fichero comprimido.

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup> Ver: <a href="https://github.com/Morisset/PyNeb">https://github.com/Morisset/PyNeb</a> devel/tree/master/docs

<sup>&</sup>lt;sup>2</sup> <u>Probabilidades de transición</u>: Wiese, W. L., Fuhr, J. R. & Deters, T. M. (1996) *Journal of Physical and Chemical Reference Data*, Monograph 7, 403 y Storey, P. J. & Zeippen, C. J. (2000), *Monthly Notices of the Royal Astronomical Society*, 312, 813. <u>Fuerzas de colisión</u>: Storey, P. J., Sochi, T. & Badnell, N. R. (2000) *Monthly Notices of the Royal Astronomical Society*, 441, 3028.