

Comportamiento de la cromósfera solar en la línea $H\alpha$ durante el ciclo 23

D. Davoli^{1,2}, R. Aquilano^{1,2,3} y H. Missio^{1,2,4}

¹ Observatorio Astronómico Municipal de Rosario (OAMR)

² Instituto de Física Rosario (CONICET-UNR)

³ Facultad de Ciencias Exactas, Ingeniería y Agrimensura (UNR)

⁴ Instituto Politécnico Superior "Gral. San Martín" (UNR)

Utilizando el instrumental del Observatorio Astronómico Municipal de Rosario (OAMR), analizamos la actividad cromosférica solar durante un período aproximado de 11 años, comprendido entre el número de rotación sinódica (NRS) 1911 y el NRS 2067 correspondientes al ciclo solar 23. El instrumento es un telescopio refractor Carl Zeiss de 150 mm. de apertura y 2250 mm. de distancia focal, con un filtro monocromático de Lyot para la línea $H\alpha$. Tomamos como representación de la actividad solar el área cubierta por plagas cromosféricas. Simultáneamente, se determinó el número relativo de Wolf mediante observaciones de la fotosfera solar. Describimos nuestra técnica y los resultados obtenidos. Se observaron 2 máximos de actividad solar en los años 2000 y 2001 respectivamente, y una posterior disminución de la misma con valores promedios mínimos a partir del año 2006 conforme con la finalización del mencionado ciclo.