



**HAL**  
open science

## Quelques profils des raies de CaII K/H et H $\alpha$ au spectrohéliographe

Jean-Marie Malherbe

► **To cite this version:**

Jean-Marie Malherbe. Quelques profils des raies de CaII K/H et H $\alpha$  au spectrohéliographe. Observatoire de Paris PSL. 2024. hal-04525986

**HAL Id: hal-04525986**

<https://cnrs.hal.science/hal-04525986v1>

Submitted on 29 Mar 2024

**HAL** is a multi-disciplinary open access archive for the deposit and dissemination of scientific research documents, whether they are published or not. The documents may come from teaching and research institutions in France or abroad, or from public or private research centers.

L'archive ouverte pluridisciplinaire **HAL**, est destinée au dépôt et à la diffusion de documents scientifiques de niveau recherche, publiés ou non, émanant des établissements d'enseignement et de recherche français ou étrangers, des laboratoires publics ou privés.

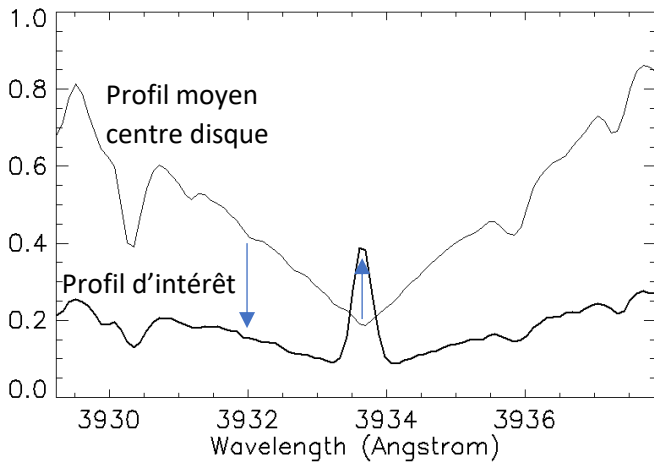


Distributed under a Creative Commons Attribution 4.0 International License

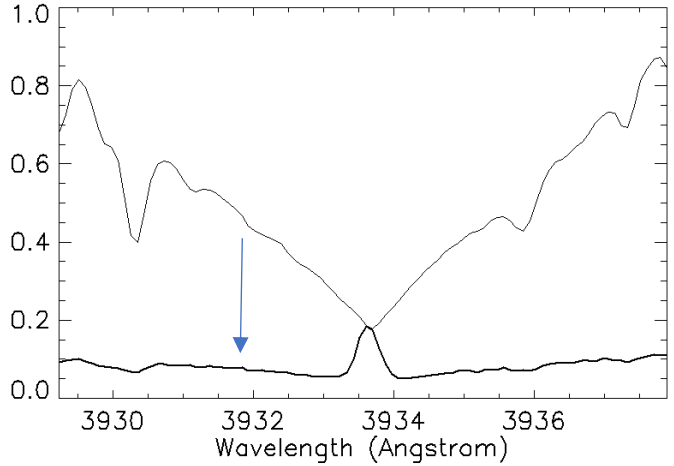
# Quelques profils des raies de Call K/H et H $\alpha$ au spectrohéliographe

J.-M. Malherbe, 28 Mars 2024

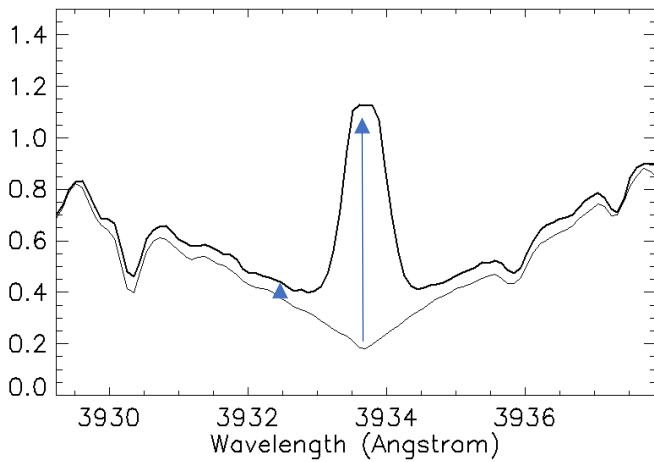
## 1 - RAIE Call K, 24 Mars 2024 à 10:32:43 TU



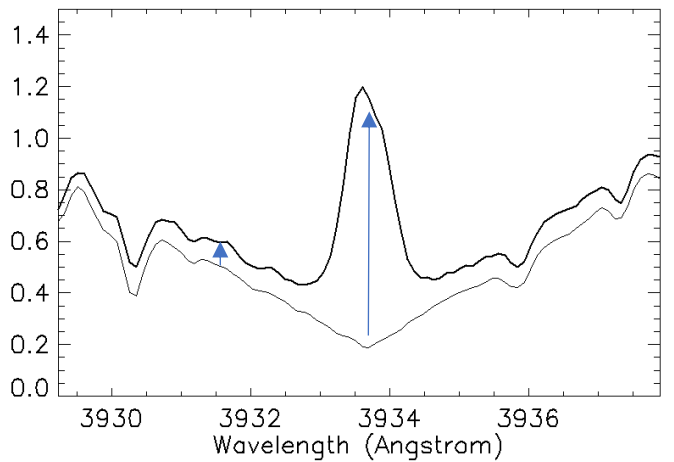
Tache 1



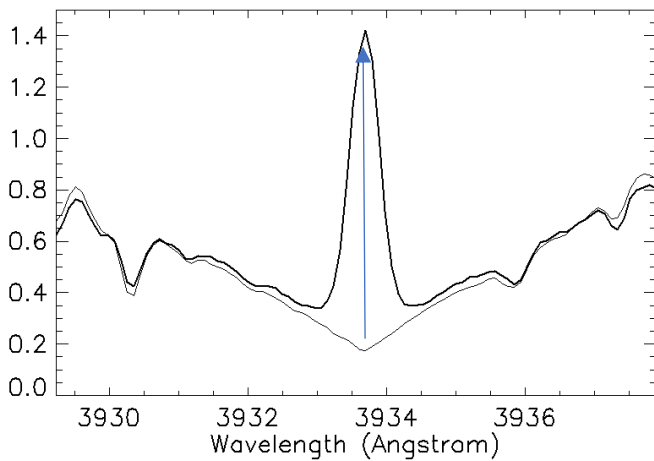
Tache 2



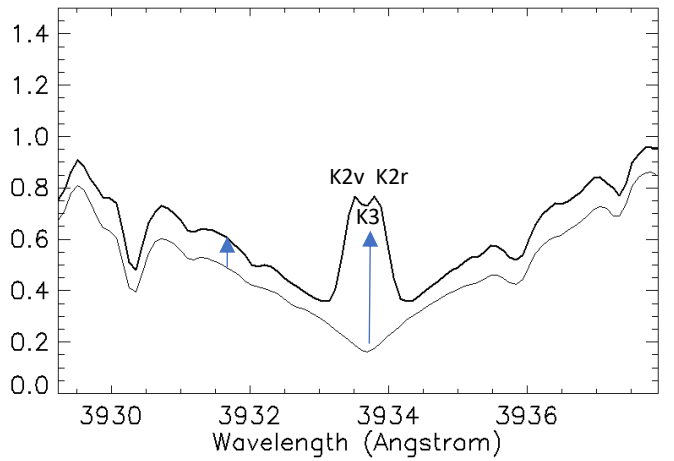
Facule 1



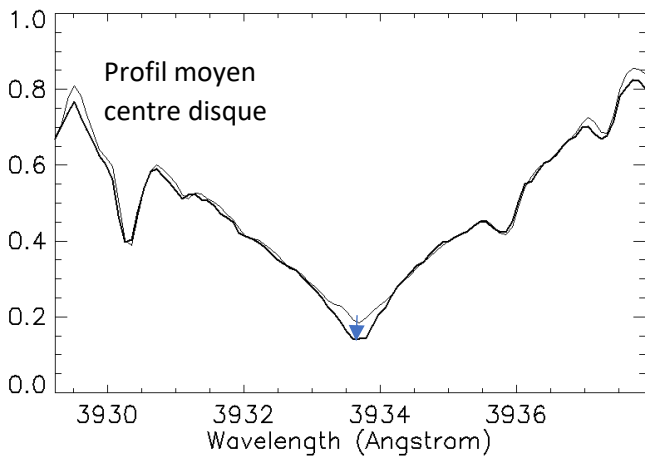
Facule 2



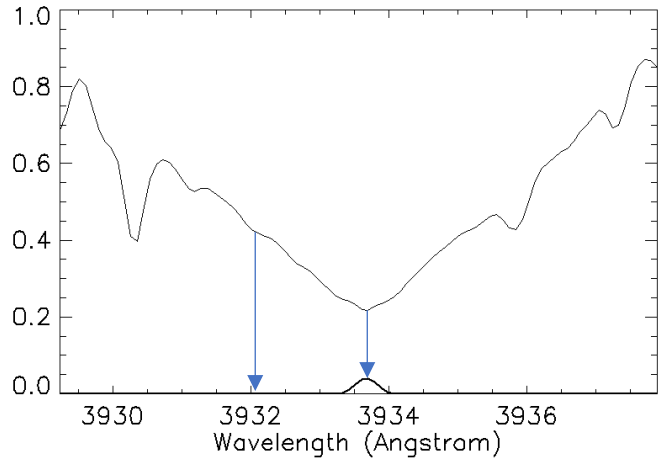
Facule 3



Facule 4



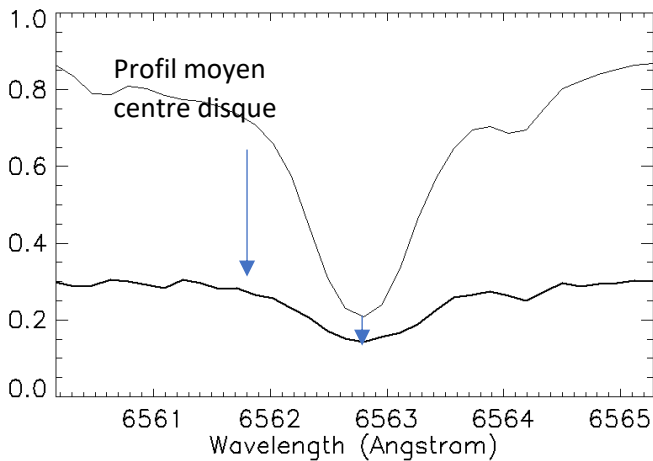
*Filament*



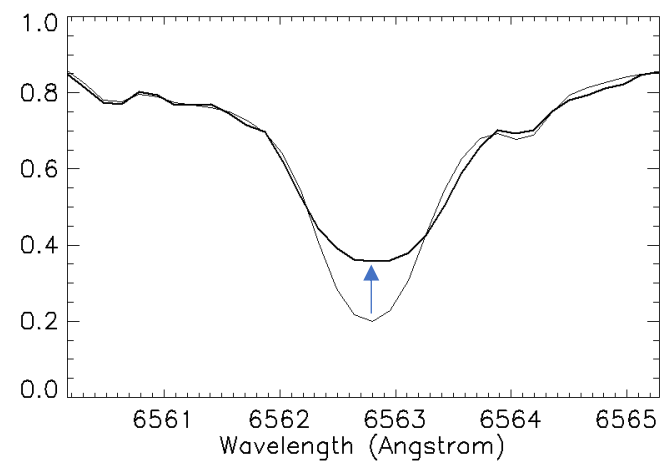
*Protubérance*

Dans les taches, le cœur de raie K23 (soit K2 + K3) peut monter au dessus du niveau du soleil calme. Dans les facules, K23 est renforcé ; dans certains cas, les pics K2v et K2r se distinguent de K3 (ils ne sont distants que de 0.4 Å). Dans les filaments, seul K23 (soit K2 et K3) est affecté, et dès qu'on sort de la bande très étroite de K23 (0.4 Å environ), les filaments disparaissent. Dans les protubérances, seul K23 subsiste (les ailes K1 sont à zéro), et le niveau de K23 est faible (0.2 fois celui du centre du disque), expliquant pourquoi le temps de pose est 5 fois supérieur environ.

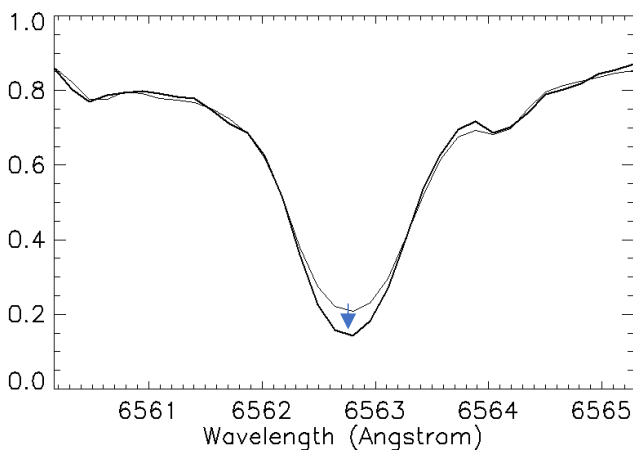
**2 - RAIE H $\alpha$ , 23 Mars 2024 à 08:00:28 TU**



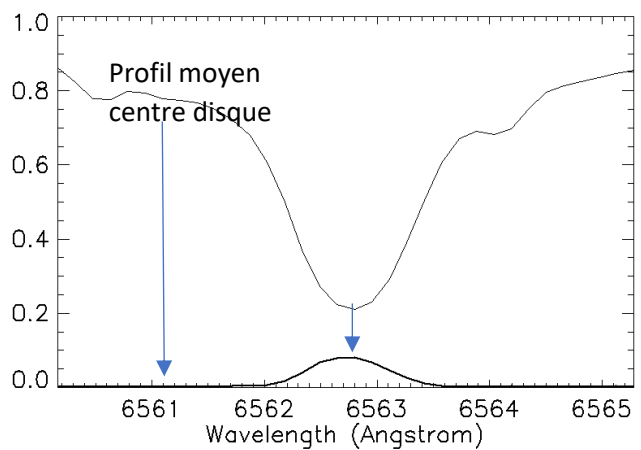
*Tache*



*Facule*



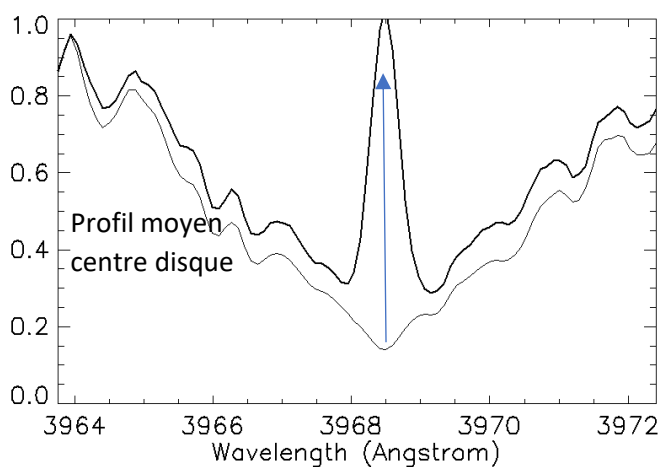
*Filament*



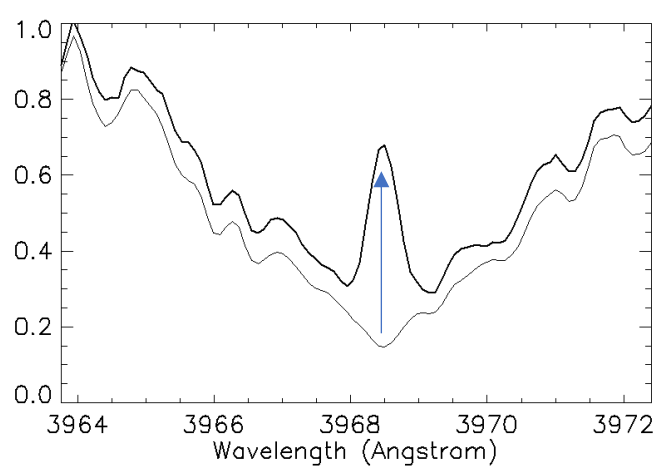
*Protubérance*

Dans les taches, les ailes et le cœur s'écroulent. Dans les facules, le cœur remonte, et dans les filaments, c'est l'inverse. Dans les protubérances, seul le cœur subsiste, mais plus faiblement qu'au centre du disque, expliquant pourquoi le temps de pose doit être augmenté.

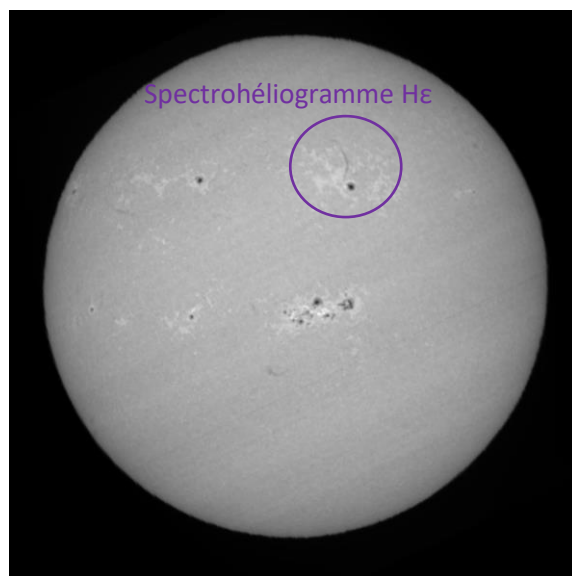
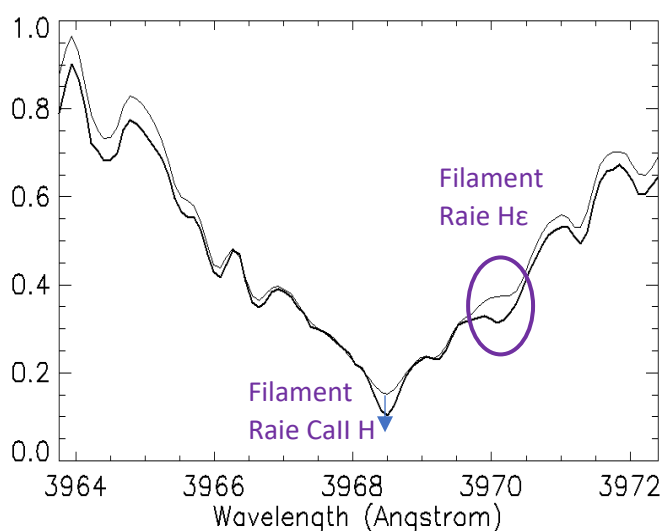
### 3 - RAIES Call H et He, 24 Mars 2024 à 10:32:43 TU



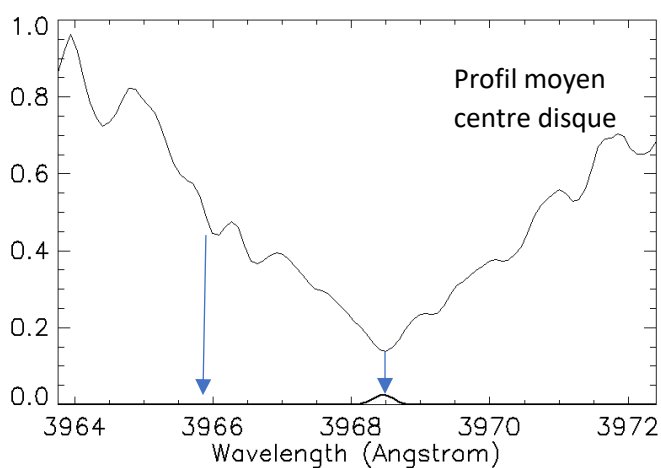
Facule 1



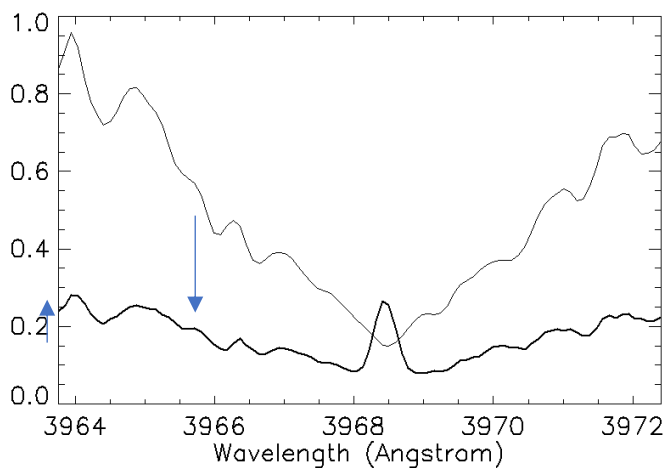
Facule 2



La raie He est dans l'aile rouge à 3970.1 Å, les filaments les plus denses apparaissent à cette longueur d'onde.



Protubérance



Tache