



Spectrographe  
Polarimètre  
Infrarouge  
Pyrénéen

## Unité de Calibration

Equipe : R.SOTTILE<sup>1</sup>/B.CHAZELAS<sup>2</sup>/F.DOLON<sup>1</sup>/F.MOREAU<sup>1</sup>/S.PERRUCHOT<sup>1</sup>

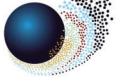


Observatoire de  
Haute-Provence



Unité d'Appui et de Recherche

**PYTHEAS**  
AMU-CNRS-IRD-INRAE



Instituts : OHP-LAM France<sup>1</sup> / OG Suisse<sup>2</sup>

L'unité de calibration est le module qui permet d'étalonner et de caractériser la réponse du spectrographe SPIP afin d'obtenir la meilleure stabilité RV (Vitesse Radiale) possible sur le court terme (une nuit) et le long terme (plusieurs années). Pour assurer cet objectif, l'unité de calibration utilise différentes sources lumineuses permettant d'effectuer les étalonnages suivants : 1) localisation, géométrie des ordres spectraux, réponse des pixels et détermination du profil de blaze (lampe blanche); 2) détermination de la solution en longueur d'onde (cathodes creuses); 3) suivi de la dérive en vitesse radiale (étalon Fabry-Perot). Une source froide permet de limiter la pollution thermique en l'absence de calibration simultanée.

L'unité de calibration alimente le spectrographe par deux fibres: directement par la fibre Référence (suivi simultané de la dérive de l'instrument), et indirectement par la fibre Cassegrain à travers l'unité Cassegrain du télescope Bernard Lyot (TBL) de l'Observatoire du Pic du Midi et les fibres Sciences (même chemin que le signal stellaire).

