

# 1953 : COLLOQUE INTERNATIONAL DU CNRS « LES PRINCIPES FONDAMENTAUX DE LA CLASSIFICATION STELLAIRE »

En France, l'astrophysique stellaire fut fondée à l'IAP dès 1937 par l'alliance complémentaire d'un expérimentateur, Daniel Chalonge et d'un théoricien, Daniel Barbier. Ils créeront la classification spectrophotométrique de Paris, dite « classification de l'IAP » (dite aussi « BCD »). Lucienne Divan les rejoindra en 1949.

Cette classification permet pour la première fois de déterminer le type spectral d'une étoile chaude par des mesures physiques et non pas empiriquement. Par ailleurs, de nombreuses étoiles, inclassables dans les autres systèmes, ont pris place naturellement dans la nouvelle classification.

Vladimir Kourganoff, Renée Canavaggia et Daniel Chalonge mirent en évidence l'ion H-, responsable d'une part importante de l'opacité de l'atmosphère solaire, clôturant ainsi un débat sur l'abondance de l'hydrogène, qui durait depuis les années 1930.



Sur cette photo, on peut voir Evry Schatzman et Jean-Claude Pecker qui furent les auteurs majeurs - avec Michel Hénon et Roger Cayrel - du renouveau de l'astrophysique théorique à l'IAP, puis après 1970, aux observatoire de Paris-Meudon et de Nice. Au premier rang on reconnaît à côté de D. Chalonge, V. Ambartsumian et W.W. Morgan.

Auteur : François Sèvre (IAP)

