

Résumé : La spectroscopie haute résolution nous fournit des spectres détaillés dont les évolutions reflètent les transformations majeures au sein de systèmes stellaires multiples. Les mesures couramment utilisées pour qualifier certains aspects de ces spectres ne permettent pas de numériser la totalité de l'information qu'ils contiennent. Je propose ici, à l'aide de fonctions mathématiques simples, de simuler les phénomènes élémentaires d'absorption et d'émission qui, combinés numériquement, permettent la reconstruction de raies spécifiques des spectres observés. L'étude de l'évolution des paramètres déterminants ces fonctions permettra une compréhension approfondie des phénomènes sous-jacents.