- TD 1 : exemple de description thermodynamique de la nébuleuse solaire et de la différenciation planétaire.
- 1. Commentez brièvement la courbe d'abondance cosmique des éléments chimiques. À quels milieux naturels s'applique cette courbe d'abondance ?
- 2. <u>Le milieu interstellaire et les nébuleuses protostellaires sont constituées de gaz et de poussières.</u>
- donnez les éléments chimiques principaux qui constituent ces gaz et ces poussières
- expliquez comment on obtient des informations sur les silicates constitutifs de ces poussières ?
- 3. Commentaire de la séquence de condensation
- 3.1. <u>Dans les régions de haute température de la nébuleuse on a, outre le gaz, les minéraux kamacite (Fe), forsterite (Mg₂SiO₄) et enstatite (MgSiO₃). Dans le gaz, on considérera les espèces Fe(g), Mg(g), CO₂(g), CO(g) et SiO(g)</u>
- définir les variables naturelles de ce système thermodynamque
- définir les processus élémentaires permettant une description complète du système
- construire sous forme de tableau les vecteurs processus élémentaires dans l'espace des variables naturelles et écrire l'évolution du vecteur d'état du système
- définir une base de processus élémentaires
- définir les coefficients de distribution (ou de partage) des éléments entre phases solides et phases gazeuses
- Discuter qualitativement l'effet d'une augmentation de Si dans le système
- 3.2. <u>Dans les compartiments de plus basse température, décrire la formation des solutions solides Mg-Fe et définir le coefficient de partage fer/magnésium entre les deux phases solides</u>
- 3.3. <u>Dans les régions de basse température, décrire les processus d'hydratation et d'oxydation.</u>
- 3.4. A partir de ces données, donnez et commentez le diagramme d'Urey
- 4. <u>Proposez un processus d'échange de silicium entre manteau et noyau lors de la</u> formation de la Terre.