

侯渭, 欧阳自远. 1996. 太阳星云凝聚过程的岩石学模型: (1) 球粒陨石的凝聚成因. 岩石学报, 12(1): 115-126

太阳星云凝聚过程的岩石学模型: (1) 球粒陨石的凝聚成因

[侯渭](#) [欧阳自远](#)

中国科学院地球化学研究所

基金项目: 国家自然科学基金

摘要:

建立类地行星区太阳星云凝聚过程的岩石学模型, 对于合理解释陨石、地球和类地行星的成因关系, 探讨地球起源和估算地球的整体成分都有着重要意义。本文中根据天体化学和太阳系演化学说关于太阳星云物理化学条件的基本分析, 以及实验凝聚岩石学的研究结果, 推断在太阳星云盘的类地行星区中可能有星云的气-固和气-液-固两种凝聚作用发生。通过对球粒陨石中球粒和基质矿物成分及结构构造特征的对比, 论证了绝大多数球粒的气-液-固凝聚成因和基质的气-固凝聚成因, 并讨论了球粒陨石各化学群的凝聚成因模式。

关键词: [太阳星云](#) [凝聚作用](#) [球粒陨石](#) [成因](#)

[查看全文](#) [查看/发表评论](#) [下载PDF阅读器](#)

您是第918386位访问者

主办单位: 中国矿物岩石地球化学学会 中国科学院地质与地球物理研究所 单位地址: 北京9825信箱/北京朝阳区北土城西路19号 中国科学院地质与地球物理研究所

[本系统由北京勤云科技发展有限公司设计](#)

