

## “How to rule out strangeon star model?”

徐仁新 (Renxin Xu)  
 北京大学物理学院  
 北京 100871  
 Email: r.x.xu@pku.edu.cn

对自然规律任何有科学意义的归纳或推测理应可被证伪。在FP9文集29页，我们试图从对称性的角度（下图）论证：当自引力促使原子核（位于A点）被挤成一片时，不只有Landau所猜的**去往n点**这一条路，还可能**走到s点**；考虑到**零压**情形属于低能强作用范畴，s处物质的基本组分很可能不是夸克，而是类似于原子核内核子（nucleon）的单元—奇子（strangeon）。什么观测证据可排除奇子星模型？

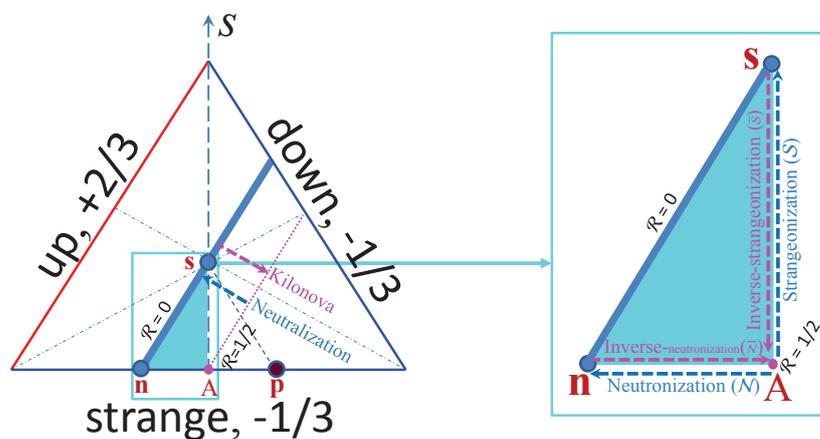


Figure 1: 原子核位于三角形中A点附近，荷质比 $\mathcal{R}$ 约1/2。线ns上，夸克贡献的 $\mathcal{R}$ 值为零。针对ns线上两个特殊点n和s而言，超新星爆发过程发生了中子化（ $\mathcal{N}$ ）或奇子化（ $\mathcal{S}$ ），而双星并合“千新星”辐射时伴随逆中子化（ $\bar{\mathcal{N}}$ ）或逆奇子化（ $\bar{\mathcal{S}}$ ）。

一种办法是通过**千新星**的观测。鉴于荷质比1/2单元构成的电性状态（electronic state）在高密度时的不稳定性，Landau时代能想到的中性化只能是中子化 $\mathcal{N}$ ，推测存在零荷质比的中子物质；此后人们逐渐建立起较详细的中子星分层结构模型。不过双中子星并合撕裂或喷射的少量物质将稳定于常规电性状态，逆中子化 $\bar{\mathcal{N}}$ 时释放能量表现为千新星。类似地，将点n换成s，即为 $\mathcal{S}$ 和 $\bar{\mathcal{S}}$ 。微观上讲， $\bar{\mathcal{N}}$ 和 $\bar{\mathcal{S}}$ 显然是有差别的；未来千新星观测高精度地跟 $\bar{\mathcal{N}}$ 模拟结果的一致性将排除奇子星模型。

另一条途径与**质量半径关系**有关。两味不对称的中子星表面引力束缚，而三味对称的奇异星自束缚；这导致质量半径关系的显著差异。未来，若观测确定半径和 $I/M^{3/2}$ 值（ $I$ 为转动惯量）随质量 $M$ 的增加而减少的走势则排除奇异星模型。