Rote Überriesen als Vorläufer von Typ II SN?

Peter B. Lehmann

Untersuchungen mit dem Large Binokular Teleskop in den letzten vier Jahren von Samson A. Johnson et. al an vier Vorläufer-Sternen von Supernovae Typ II brachten folgendes Ergebnis: Für alle vier Kandidaten ließen sich keine signifikanten Beweise für stochastische oder stetige Variabilität in den U-, B-, V- oder R-Bändern finden.

"Unsere Grenzen beschränken die Variabilität auf nicht mehr als 5% bis 10% der erwarteten R–Band-Helligkeiten der Vorläufer-Sterne. Diese Grenzen sind vergleichbar mit der beobachteten Variabilität der Roten Überriesen in den Magellanschen Wolken" schreibt S.A. Johnson. Basierend auf diesen vier Ereignissen ist die Wahrscheinlichkeit (zu 90%), dass Rote Überriesen bei einer Typ-II-Supernova einen verlängerten Ausbruch nach der Sauerstoff-Zündung haben, bei <37%.

arXiv:1712.03957v1 (astro-ph. SR) S .A. Johnson, C.S. Kochanek , S.M. Adams