

Práce se ověřuje model dynamické diskonexe slunečních skvrn popsany ve článku „The dynamical disconnection of sunspots from their magnetic roots“ (Schüssler & Rempel, 2005, *Astron. Astrophys.* 441, 337). Pro tento účel byla provedena numerická simulace, jejíž součástí byla i reprodukce modelu klidného Slunce. Postup byl shodný s postupem v referovaném článku. Model Slunce dobře odpovídal dnešním uznávaným modelům. V žádné ze simulací se ovšem nepodařilo plně reprodukovat výsledky odkazované publikace a dynamická diskonexe nebyla pozorována. Považuji proto za důležité předkládaný program podrobit dalším zevrubnějším testům.