

Spektrální čáry slunečních erupcí mohou vykazovat asymetrické proly. Tento jev může obsahovat informace o rychlostních polích přítomných v různých optických hloubkách a geometrických výškách sluneční atmosféry ovlivněné termálním ohřevem nebo různými netermálními procesy. Spektrální čáry různých prvků zpravidla vznikají v odlišných výškách sluneční atmosféry a mohou tedy nést prostorovou informaci o rozložení a o časovém vývoji rychlostního pole v erupci. V této práci je učiněn pokus analyzovat asymetrie prolů v čáře H u několika pozorovaných erupcí a určit tak vertikální rychlostní pole. Kromě klasické metody bisektorů je též použita metoda srovnávání prolů pozorovaných a spočtených pomocí non-LTE. Možnosti a výsledky obou metod jsou srovnávány a diskutovány.