

V první části je nastíněna problematika hvězd se závojem, jejich proměnnost na různých časových škálách a některé z modelů, vysvětlující vznik závoje. Následuje část zabývající se softwarem použitým k měření. Po seznámení se s programy je obsaženo samotné zpracování dat. Celkem bylo měřeno na 46 spektrech z hvězdárny Ondřejov a fotometrii z hvarské observatoře v RJD = 52000–58500. Jednotlivá zjištění pak byla dána do srovnání s již zjištěnými vlastnostmi systému. Většinu dříve sledovaného chování V923 Aql se podařilo objevit i v dodaných datech, ale byla nalezena rozdílnost mezi $RV_{H\alpha}$ a RV_M měřenou na kovových čarách. Dále byla zjištěna ve srovnání s cykly měřenými v minulosti odlišná délka dlouhodobých cyklů.