

Analyse de l'étoile V Aql

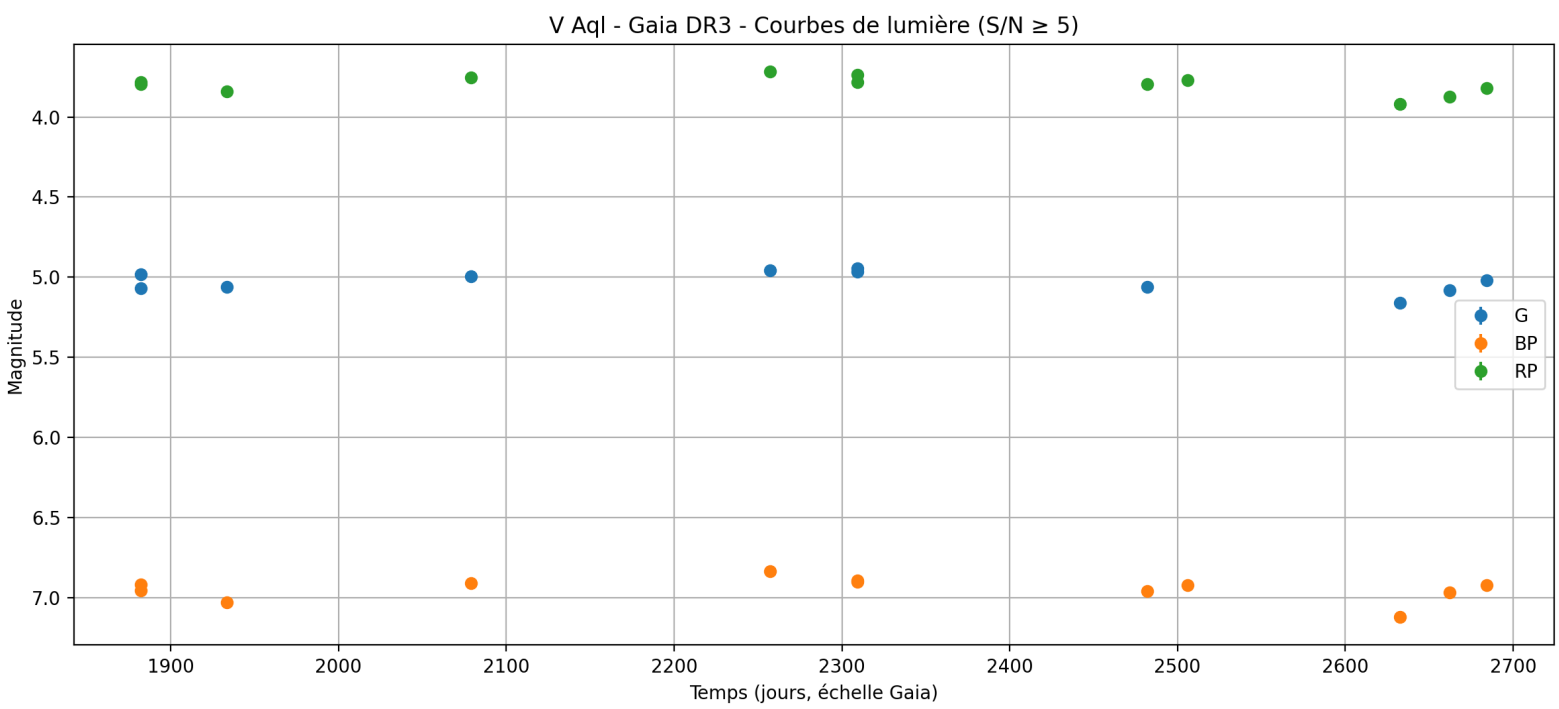


Figure 1 – Courbe de lumière Gaia pour V Aql

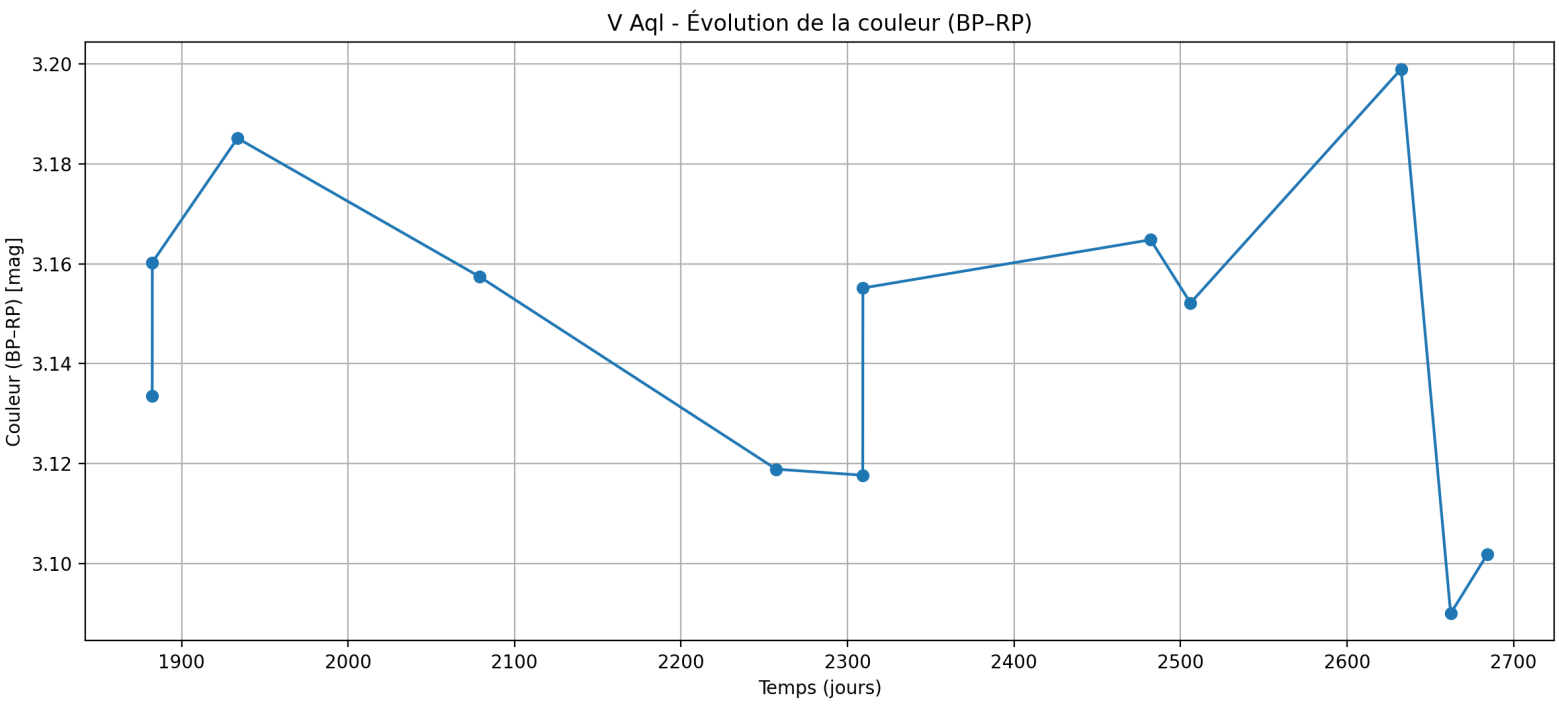


Figure 2 – Indices de couleur BP-RP

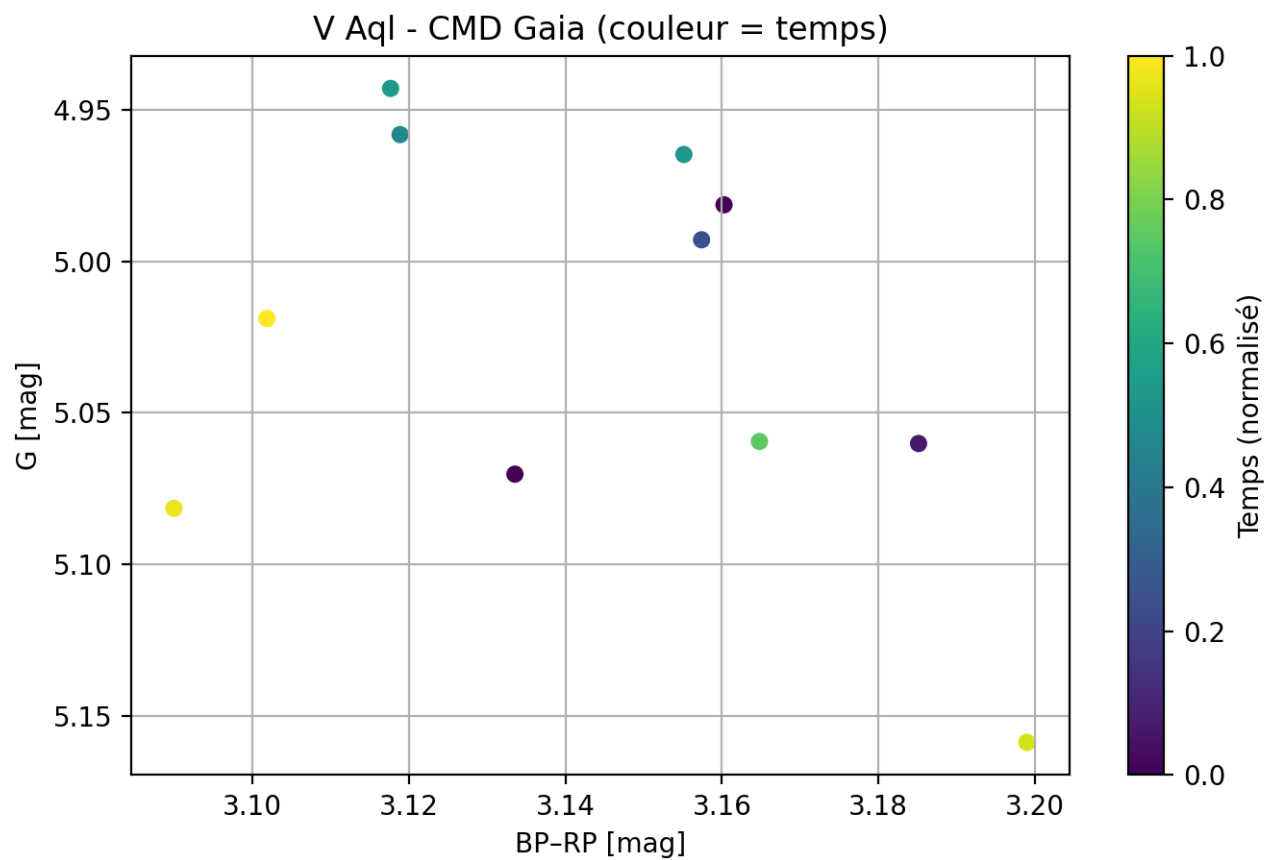


Figure 3 – Diagramme couleur / magnitude / temps

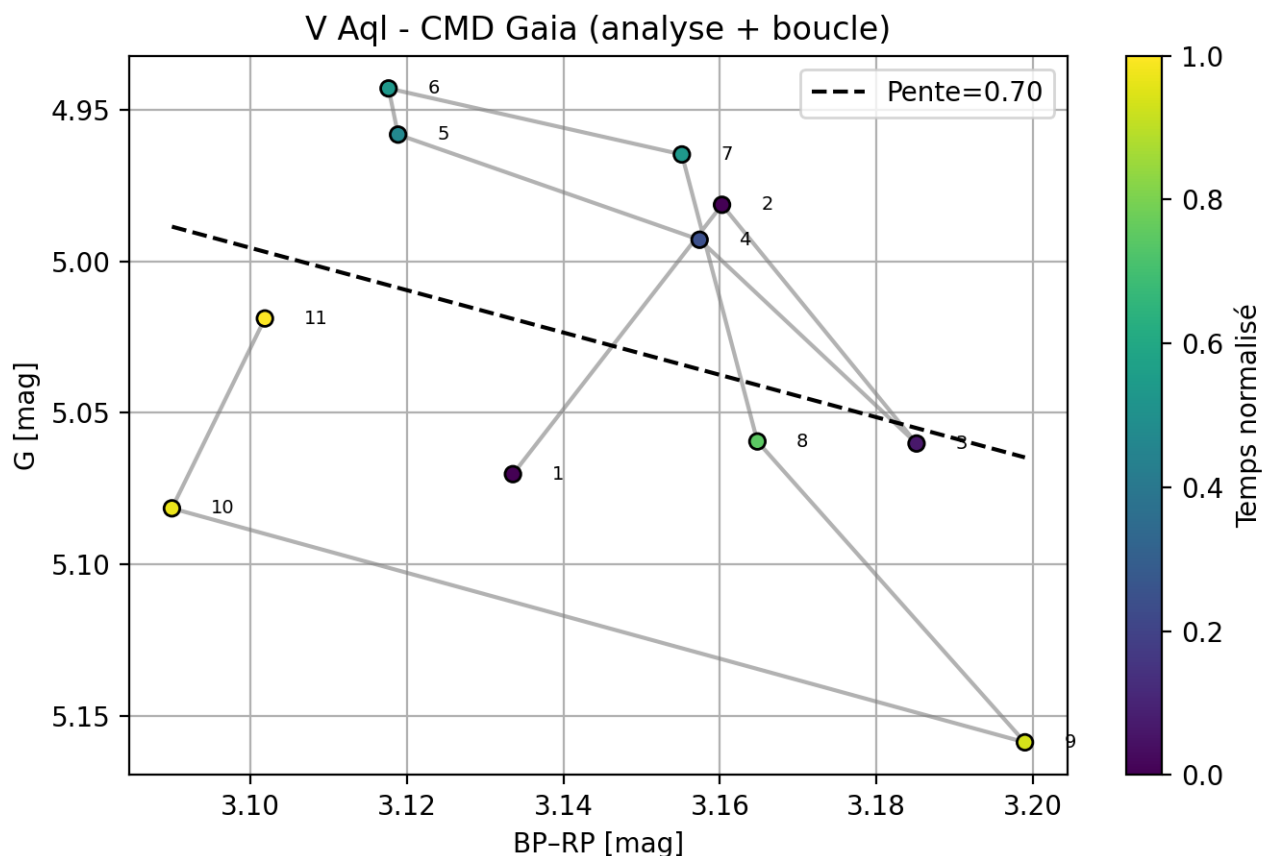


Figure 4 – Diagramme couleur / magnitude / temps avec visualisation de l'évolution. La flèche rouge va du 1er quart au 3e quart du cycle. La flèche bleue du 2e au 4e quart.

Parallaxe	Parallaxe err	Distance PC	Distance PC err	Période	Période err	Teff	J	K	J-K	W1	W2	W3	W1-W2	W2-W3
2.326	0.115	429.978	21.187	nan	--	2313	1.884	-0.113	1.997	-1.699	-2.827	-0.963	1.128	-1.864

Température effective (Bergeat, 2001) = 2313 K, Magnitude absolue en G = -3.14 ± 0.11

Les données WISE ($W1-W2 > 0.5$) montrent qu'il y a un excès IR important : La température estimée est donc peu fiable !

La calibration de Bergeat (2001) n'a pas pu estimer correctement la température effective de V Aql.

--- Analyse du CMD ---
amplitude_G : 0.216
amplitude_BP-RP : 0.109
pente : 0.699
corr_r : 0.365
aire_boucle : 0.007
phase_shift : nan

--- Interprétation ---

- > Variabilité faible en G (<0.3 mag).
- > Variation de couleur faible (<0.2 mag).
- > Pas de corrélation claire entre couleur et luminosité.
- > Variabilité dominée par la pulsation radiale fondamentale, mais le décalage n'a pas pu être mesuré.
- > Décalage indéterminé (delta phase non mesurable : courbe trop plate, données insuffisantes ou interpolation instable).