

Analyse de l'étoile TT CVn

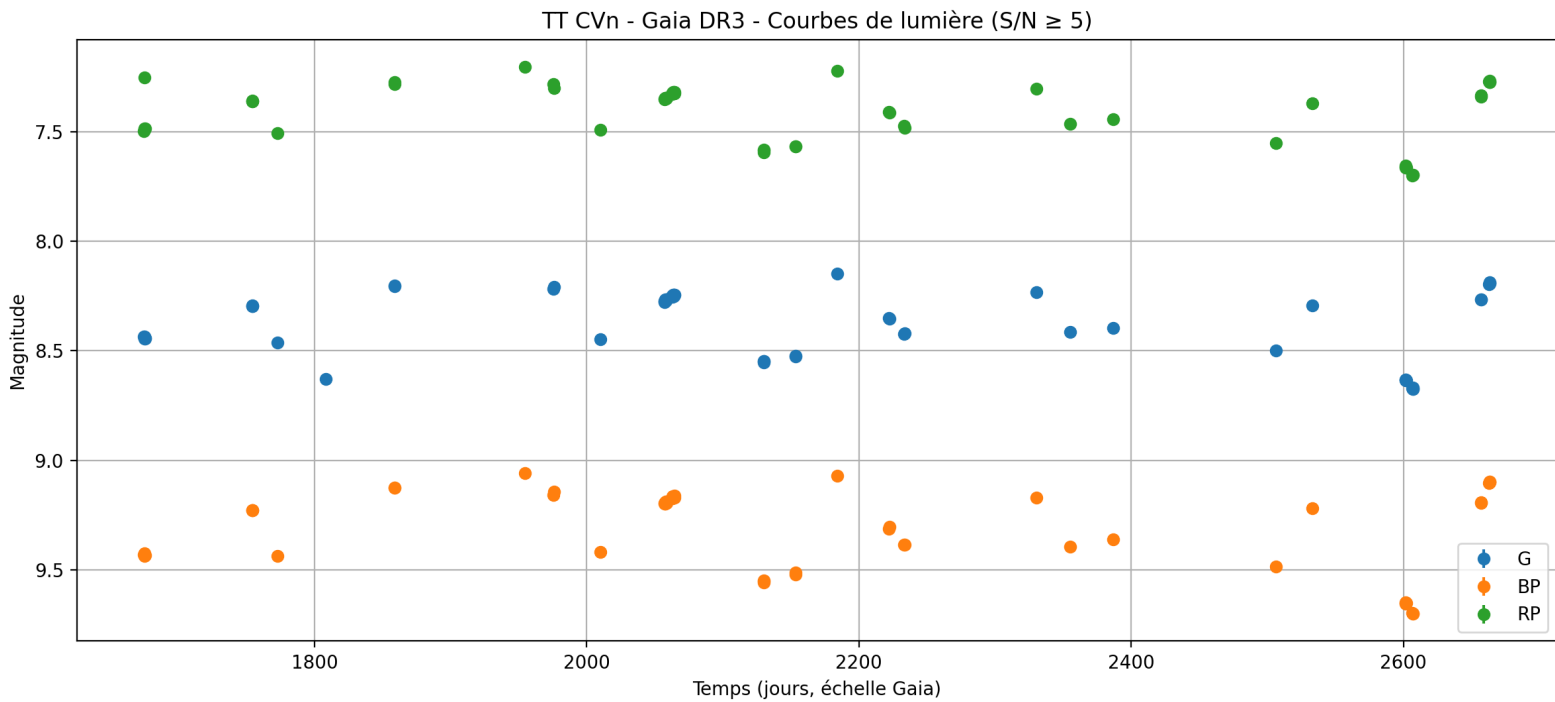


Figure 1 – Courbe de lumière Gaia pour TT CVn

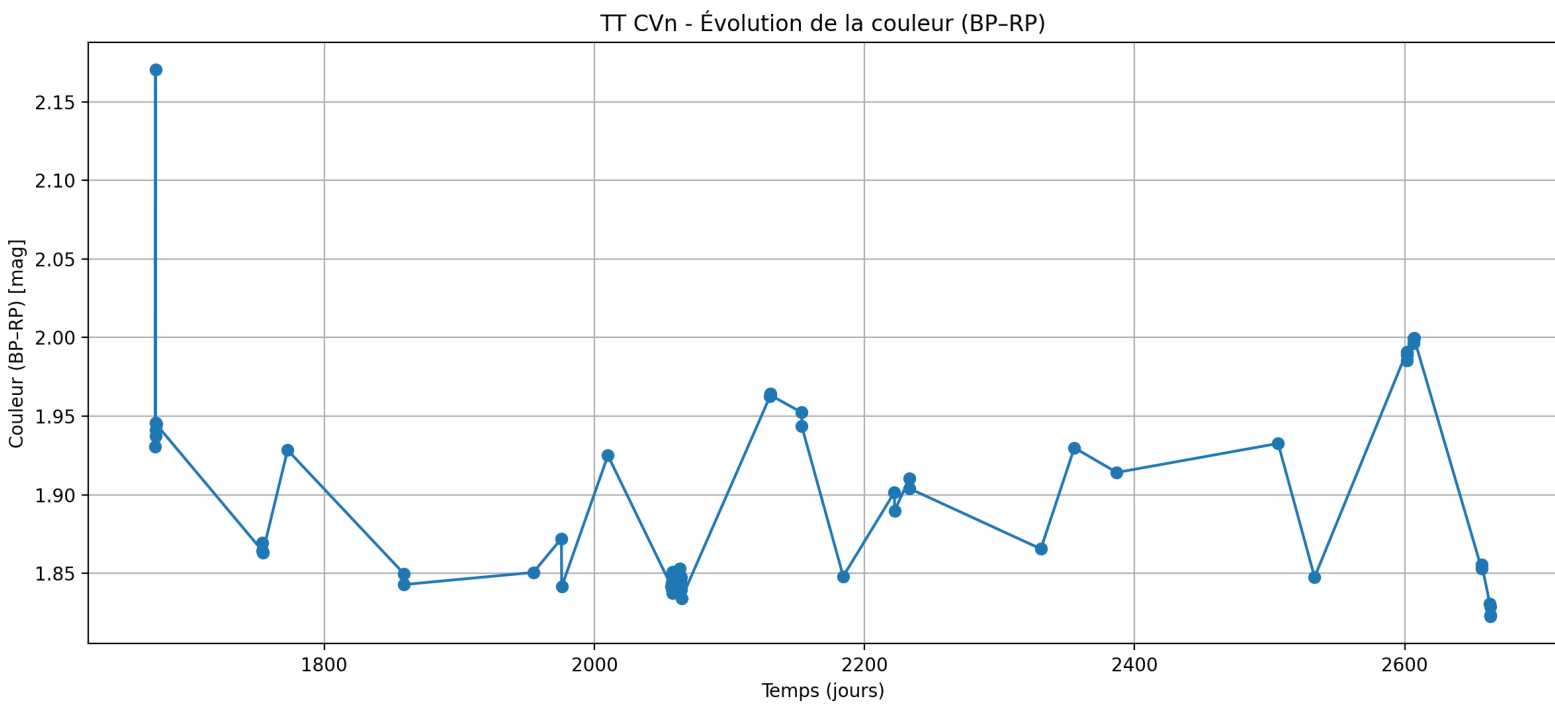


Figure 2 – Indices de couleur BP-RP

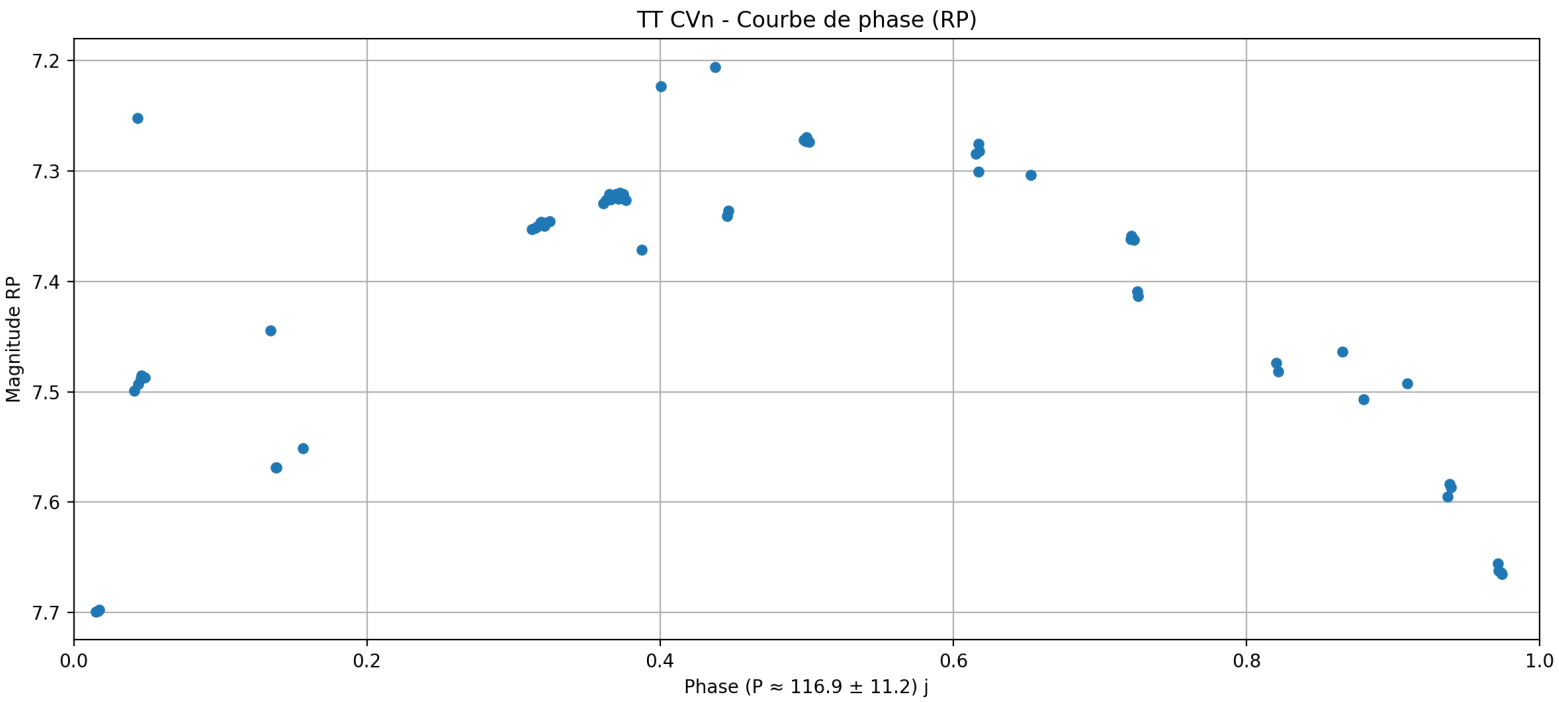
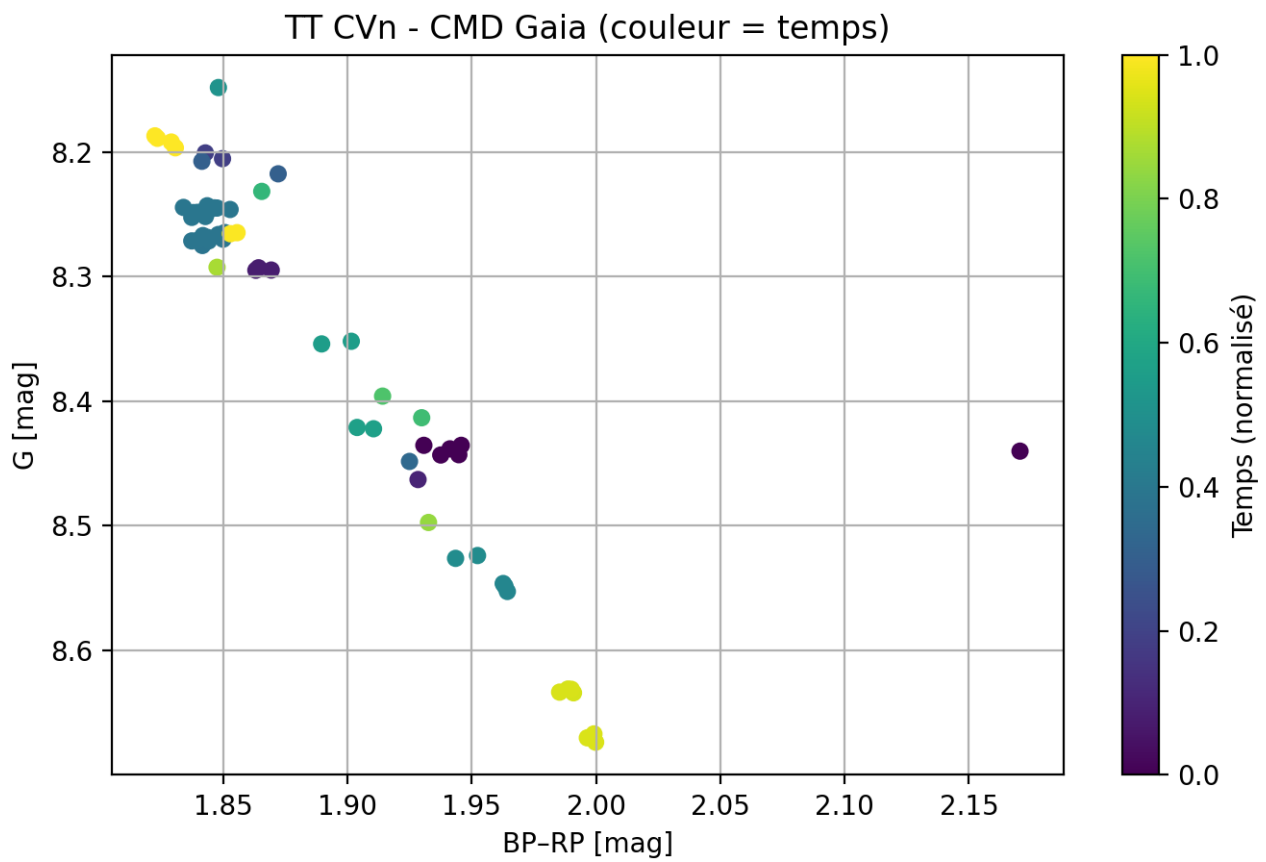


Figure 3 – Diagramme de phase



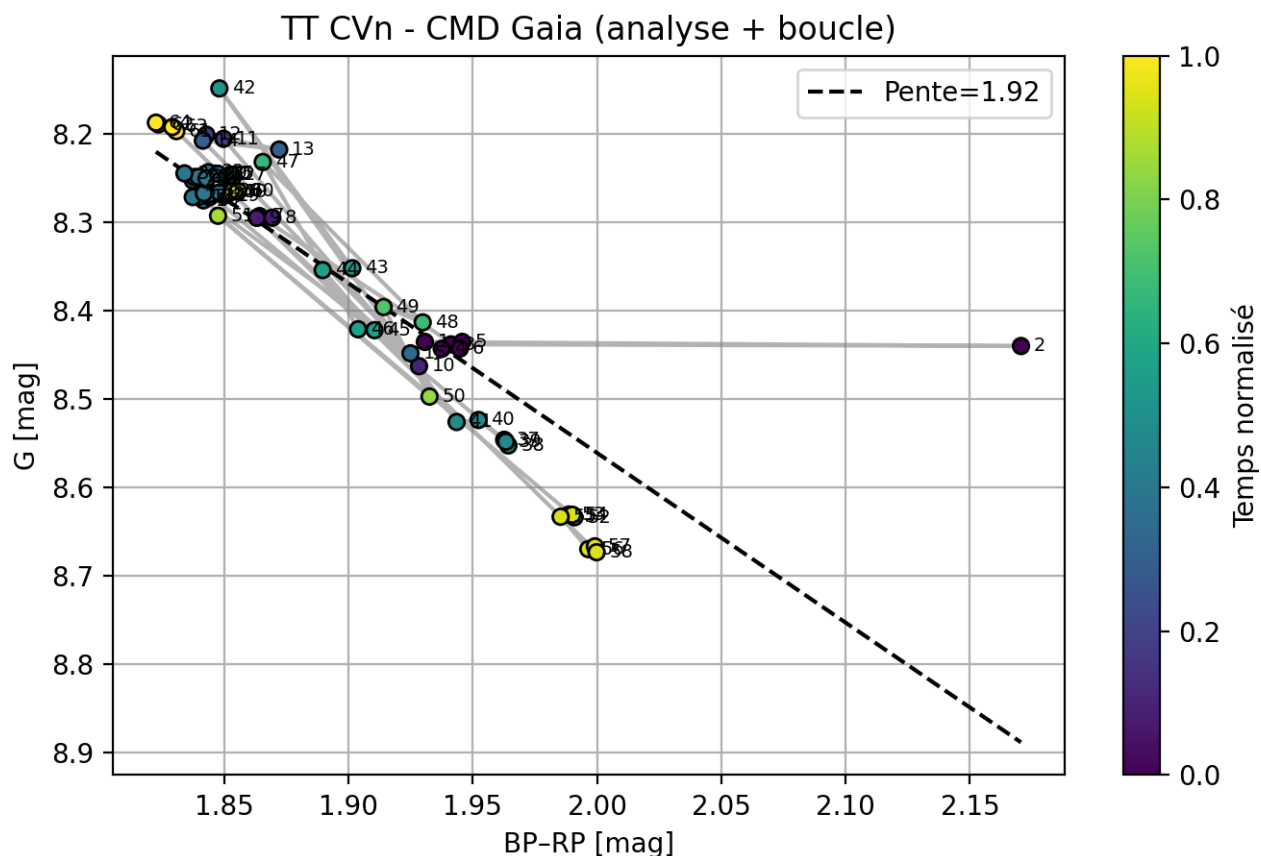


Figure 5 – Diagramme couleur / magnitude / temps avec visualisation de l'évolution. La flèche rouge va du 1er quart au 3e quart du cycle. La flèche bleue du 2e au 4e quart.

Parallaxe	Parallaxe err	Distance PC	Distance PC err	Période	Période err	Teff	J	K	J-K	W1	W2	W3	W1-W2	W2-W3
0.478	0.026	2092.488	112.09	116.867	11.249	3963.0	6.265	5.241	1.024	4.973	4.748	4.722	0.225	0.026

Température effective (Bergeat, 2001) = 3963 K, Magnitude absolue en G = -3.25 ± 0.12
 La calibration de Bergeat (2001) n'a pas pu estimer correctement la température effective de TT CVn.

--- Analyse du CMD ---
 amplitude_G : 0.525
 amplitude_BP-RP : 0.348
 pente : 1.922
 corr_r : 0.860
 aire_boucle : 0.005
 phase_shift : 0.477

--- Interprétation ---
 -> Variabilité modérée en G.
 -> Variation de couleur modérée.

- > L'étoile rougit quand elle s'affaiblit (typique C-star).
- > Trajectoire quasi-linéaire dans le CMD mais avec un décalage de phase marqué. Cela suggère une inertie thermique ou un effet de poussière sans boucle fermée.
- > La couleur (BP–RP) retarde par rapport à la luminosité (G) (inertie thermique ou poussière).