

---

# L'ANTICENTRE GALACTIQUE VU PAR GAIA

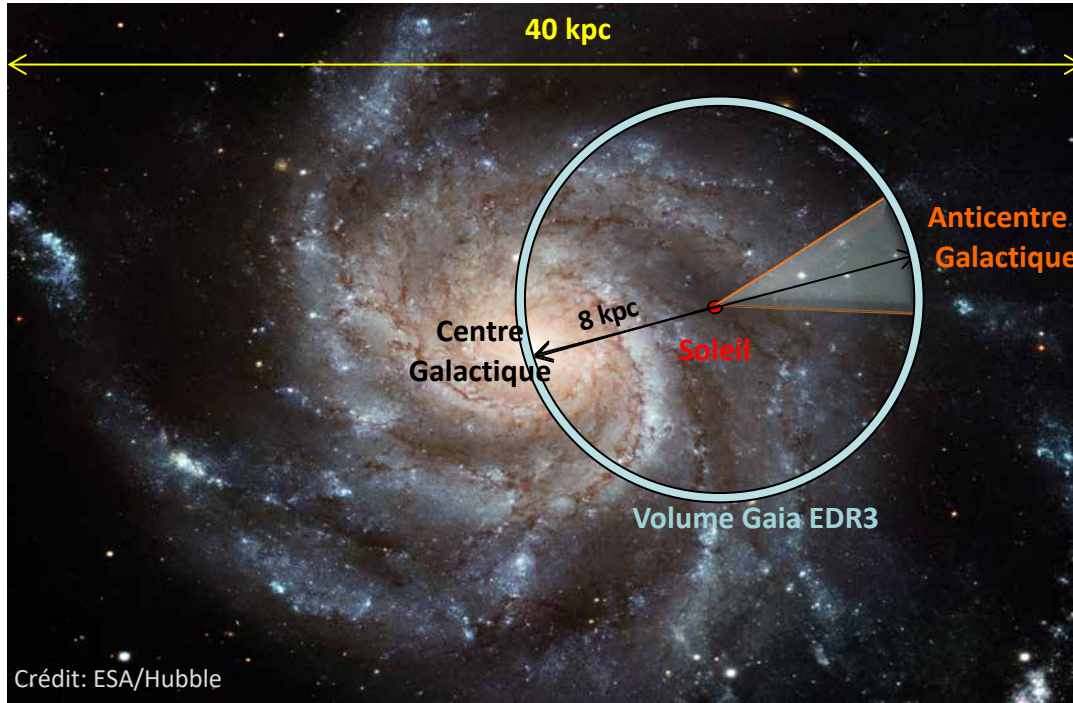
GEORGES KORDOPATIS

ASTRONOME-ADJOINT À L'OBSERVATOIRE DE LA CÔTE D'AZUR

---

Conférence de presse • 3 décembre 2020 • Publication du 3<sup>eme</sup> catalogue Gaia, première partie (EDR3)

# La région de l'anticentre galactique



- Point de rencontre entre le disque et le halo.
- Contient des populations stellaires extragalactiques accrétées tout au long de l'histoire de la Voie Lactée.
- Présente des signatures de perturbations dynamiques.

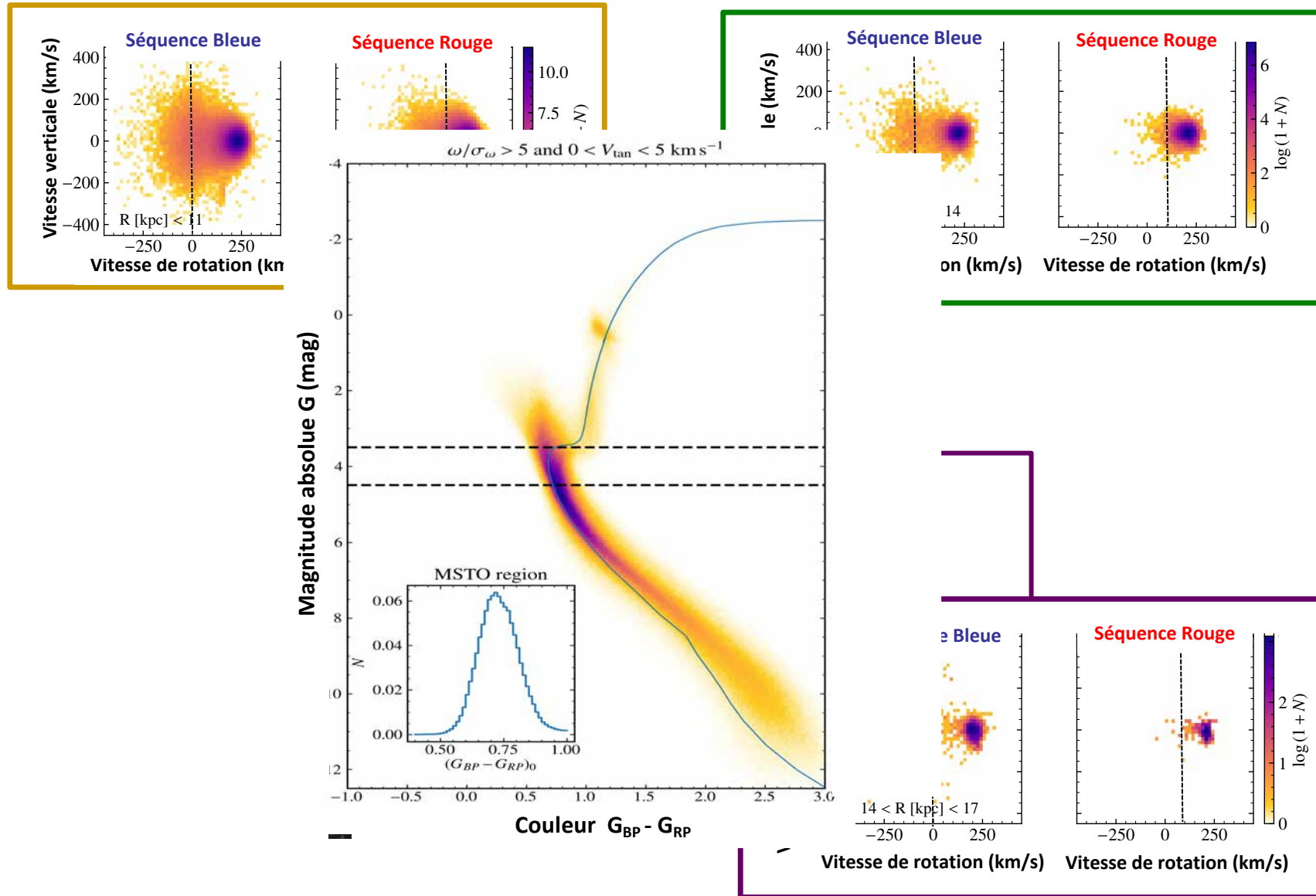
**21 835 927**

**sources utilisées**

Gaia Collaboration,  
T. Antoja, P. McMillan, G. Kordopatis,  
P. Ramos, A. Helmi, E. Balbinot,  
T. Cantat-Gaudin, L. Chemin, F. Figueras,  
C. Jordi, S. Khanna, M. Romero-Gomez,  
G. Seabroke & membres DPAC

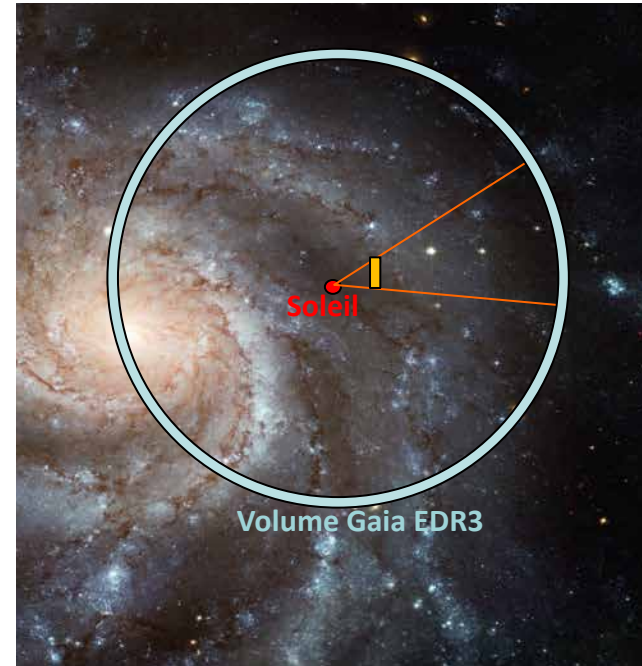
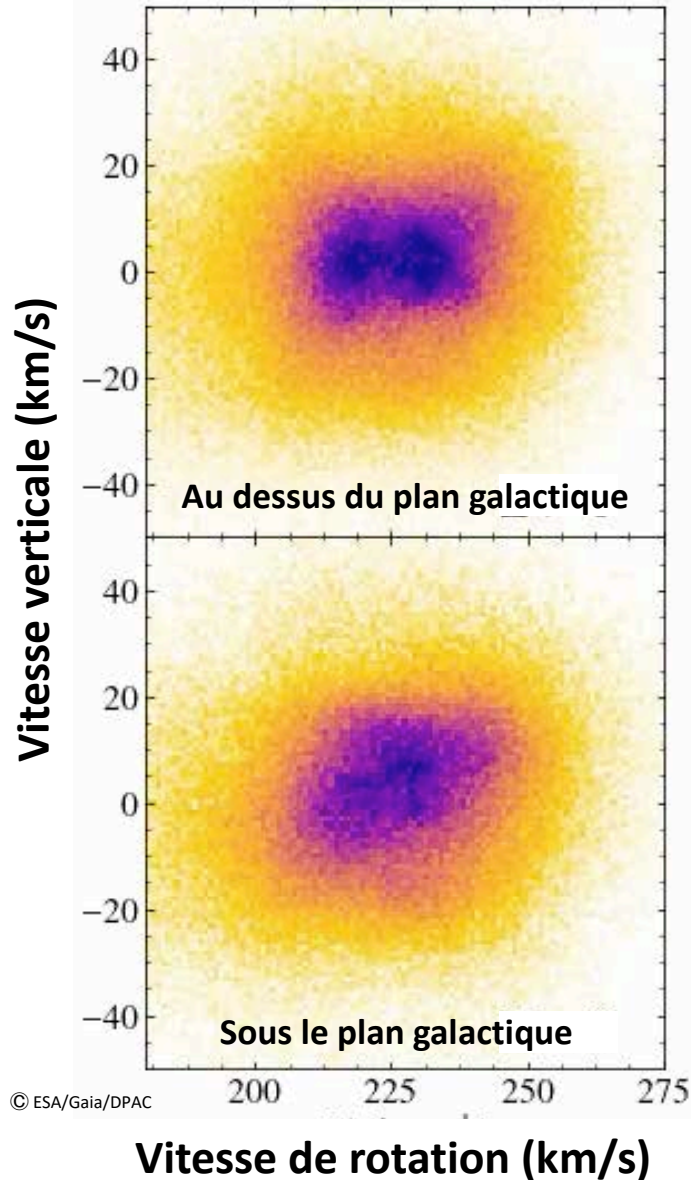
- Direction avec peu d'extinction interstellaire.
- Détermination des vitesses de rotation et verticales sans utilisation de données spectrales.

# Population accrétée & disque primitif



# Dynamique complexe du disque

$10.00 < R < 10.50$



## Bi-modalité à grand R:

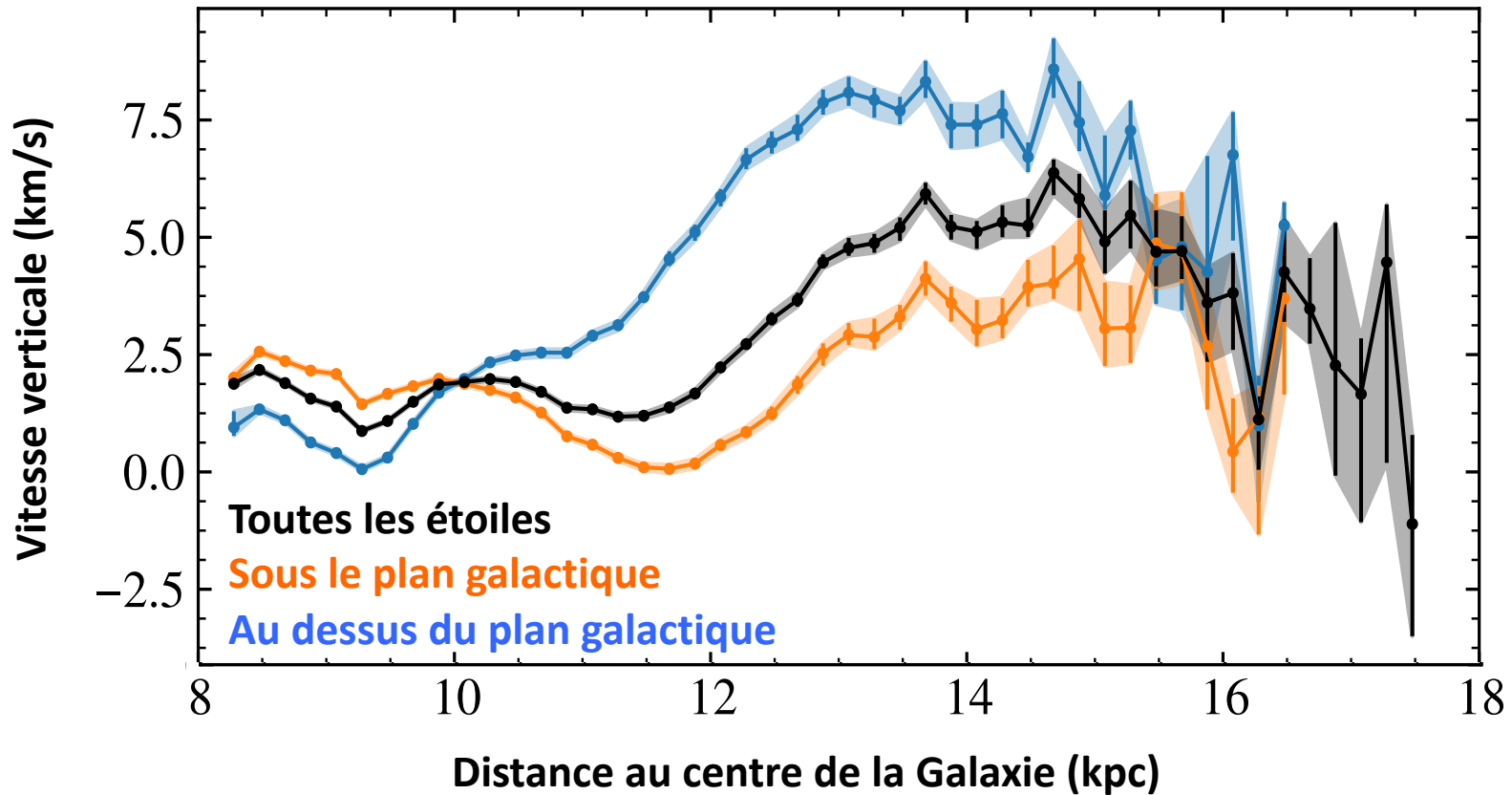
- La majorité des étoiles *sous le plan* se déplacent vers le haut avec une vitesse de rotation élevée.
- Les étoiles *au dessus du plan* se déplacent vers le bas, et tournent moins vite.

## Origines possibles:

- bras spiraux,
- perturbations externes...

Merci

# Cinématique globale du disque



Les étoiles au dessus et au dessous du plan galactique ne se déplacent pas de la même façon.  
Changement de comportement a 10 kpc