# La matière noire dans les amas globulaires de la Voie Lactée à l'ère de Gaia



# Pierre Boldrini

Institut d'Astrophysique de Paris

11 Mai 2021, CNES, Paris





# La matière noire dans les amas globulaires de la Voie Lactée à l'ère de Gaia

# Pierre Boldrini

Institut d'Astrophysique de Paris

11 Mai 2021, CNES, Paris





# Parcours académique

#### **Research positions**

**Institut d'Astrophysique de Paris** *Visiting Researcher,* 

MPA, Garching Postdoctoral Researcher, with Prof. Springel,

Johns Hopkins University, Baltimore Visiting Researcher, with Prof. Emanuele Berti,

**IPMU, Tokyo** Visiting Researcher, with Prof. Sugiyama,

Institut d'Astrophysique de Paris PhD student at Sorbonne Université,

#### Education

 Institut d'Astrophysique de Paris
 PhD in Astrophysics (The cusp-core problem in dwarf galaxies: New solutions), Sorbonne Université Doctoral Advisors: Dr Roya Mohayaee and Prof. Joseph Silk,

#### Ecole Normale Supérieure de Lyon (ENS)

MSc "Physique, concepts et applications",

**France** 2021–Present

**Germany** 2020–2021

USA October–November 2019

> Japan March 2018

> > **France** 2017–2020



Max Planck Institute for Astrophysics





**France** 2017–2020



**France** 2014–2017



# **Publications scientifiques**

- 'Absence of obvious tidal tails around the globular cluster NGC 6397,"(arXiv:2104.03635)
   P. Boldrini and Eduardo Vitral, 2021, submitted to MNRAS
- 'Progenitors of loosely bound Galactic globular clusters,"
   P. Boldrini, 2020f, submitted to MNRAS
- "A dark matter core in M31"
   P. Boldrini, R. Mohayaee, J. Silk, 2020e, Astrophysical Journal (ApJ), accepted ,(arXiv:2002.12192)
- "The origin of the black hole offset in M31,"
  P. Boldrini, 2020d, MNRAS Letters, L137B, (arXiv:2007.03010)
- "Subhalo sinking and off-center IMBHs in dwarf galaxies,"
   P. Boldrini, R. Mohayaee, J. Silk, 2020c, MNRAS Letters, 495, L12, (arXiv:2003.02611)
- "Embedding globular clusters in dark matter minihalos solves the cusp-core and timing problems in the Fornax dwarf galaxy,"
   P. Boldrini, R. Mohayaee, J. Silk, 2020b, MNRAS, 492, 3169, (arXiv:1909.07404)
- "Cusp-to-core transition in low-mass dwarf galaxies induced by dynamical heating of cold dark matter by primordial black holes,"
   P. Boldrini, Y. Miki, A. Wagner, R. Mohayaee, J. Silk, A. Arbey, 2020a, MNRAS, 492, 5218, (arXiv:1909.07395)
- *"Fornax globular cluster distributions: implications for the cusp-core problem,"* **P. Boldrini**, R. Mohayaee, J. Silk, 2019, Monthly Notices of the Royal Astronomical Society (MNRAS), 485, 2546, (arXiv:1903.00354)

Travaux récents

Travaux de thèse

#### 8 publications en premier auteur dans des revues de rang A

















**Trous noirs** primordiaux Sous-structures de matière noire

# Simulations numériques

Simulations N-corps avec GPUs de dernière génération



Réduire considérablement le temps de calcul

Simuler à très haute résolution (100 Millions de particules)



Travaux récents

### GAIA EARLY DATA RELEASE 3 (GAIA EDR3)



Travaux récents

#### GAIA EARLY DATA RELEASE 3 (GAIA EDR3)

 Absence de bras de marées dans NGC 6397



Boldrini & Vitral (2021)



Travaux récents

#### GAIA EARLY DATA RELEASE 3 (GAIA EDR3)

 Absence de bras de marées dans NGC 6397



 Galaxies naines comme progéniteurs des amas globulaires



Boldrini & Vitral (2021)

Boldrini (2020)

# Projet de recherche

Les amas globulaires se sont-ils formés dans des halos de matière noire?

# Projet de recherche

Les amas globulaires se sont-ils formés dans des halos de matière noire?

• Communiqués de presse de l'INSU du CNRS



## L'origine des amas globulaires

### Formation des amas globulaires: 2 scénarios

- Nuages de gaz gravitationnellement liés après la recombinaison et se sont formés dans leur galaxie hôte actuelle
- Formés dans des halos de matière noire qui sont accrétés plus tard par leur galaxie hôte actuelle

## L'origine des amas globulaires

### Formation des amas globulaires: 2 scénarios

- Nuages de gaz gravitationnellement liés dans l'Univers précoce et se sont formés dans leur galaxie hôte actuelle
- Formés dans des halos de matière noire qui sont accrétés plus tard par leur galaxie hôte actuelle

#### La matière noire dans les amas:

- Pas détectée
- Rapport (matière noire / étoiles) < 1</li>

### L'origine des amas globulaires

### Formation des amas globulaires: 2 scénarios

- Nuages de gaz gravitationnellement liés dans l'Univers précoce et se sont formés dans leur galaxie hôte actuelle
- Formés dans des halos de matière noire qui sont accrétés plus tard par leur galaxie hôte actuelle

#### La matière noire dans les amas:

- Pas détectée
- Rapport (matière noire / étoiles) < 1</li>

#### L'absence de preuve n'est pas une preuve d'absence

### Les amas globulaires baignant dans la matière noire

 Une grande fraction de leur matière noire est perdue au cours de leur décroissance orbitale





# Signatures observationnelles de la matière noire

# Signatures observationnelles de la matière noire

 Absence de bras de marées stellaires Mashchenko & Sills (2005); Odenkirchen et al. (2003)



Odenkirchen et al. (2002)

# Signatures observationnelles de la matière noire

- Absence de bras de marées stellaires Mashchenko & Sills (2005); Odenkirchen et al. (2003)
- Distribution sphérique des étoiles dans la région centrale de l'amas Mashchenko & Sills (2005)



Odenkirchen et al. (2002)

# Signatures de la matière noire

- Absence de bras de marées stellaires Mashchenko & Sills (2005); Odenkirchen et al. (2003)
- Distribution sphérique des étoiles dans la région centrale de l'amas Mashchenko & Sills (2005)
- Inflation de la dispersion de vitesses dans les régions extérieures de l'amas Peñarrubia et al. (2017)



Odenkirchen et al. (2002)



# La mission Gaia: opérationnelle







optical

### La mission Gaia: opérationnelle



#### GAIA DATA RELEASE 3 Printemps 2022

- Amélioration significative de l'astrométrie et la photométrie
- Plus grand nombre d'étoiles par amas (inclusion étoiles binaires et multiples)
- Plus grand nombre de vitesses radiales des étoiles



• 1. Prédictions théoriques



Peñarrubia et al. (2017)

- 1. Prédictions théoriques
- 2. Observations



GAIA EARLY DATA RELEASE 3 (GAIA EDR3)

GAIA DATA RELEASE 3 Printemps 2022



Peñarrubia et al. (2017)

- 1. Prédictions théoriques
- 2. Observations



GAIA EARLY DATA RELEASE 3 (GAIA EDR3)

╋

GAIA DATA RELEASE 3 Printemps 2022



Peñarrubia et al. (2017)

3. Simulations N-corps avec GPUs de dernière génération

Code N-corps sans collisions



Gravitational

Oct-

=

Tree code accelerated by Hierarchical time step Controlling

Miki et al. (2017)





- Données Gaia
- Méthodes statistiques



Galaxies Étoiles Physique et Instrumentation



- **Données Gaia** ۲
- Méthodes statistiques ●

- GAIA DPAC
- Effets systématiques dans les catalogues GAIA ۲







- GAIA DPAC
- Effets systématiques dans les catalogues GAIA

David A. Dunlap Department of Astronomy & Astrophysics UNIVERSITY OF TORONTO



### Prof. Jo Bovy

- Données Gaia
- Dynamique galactique

- Données Gaia
- Méthodes statistiques







- GAIA DPAC
- Effets systématiques dans les catalogues GAIA

David A. Dunlap Department of Astronomy & Astrophysics UNIVERSITY OF TORONTO



### Prof. Jo Bovy

- Données Gaia
- Dynamique galactique





### Prof. Jorge Peñarrubia

- Données Gaia
- Dynamique galactique
- Prédictions théoriques

- Données Gaia
- Méthodes statistiques

• Formation et évolution des sous-halos de matière noire

**GALAXIES NAINES** 

- Formation et évolution des sous-halos de matière noire
- Fossiles de l'univers primordial







- Formation et évolution des sous-halos de matière noire
- Fossiles de l'univers primordial
- Problème d'abondances de galaxies naines dans le modèle matière noire froide



#### AMAS GLOBULAIRES





### Conclusion

- Objectif: Détecter la matière noire dans les amas globulaires de la Voie Lactée
- Méthode: Allier les données de mission européenne Gaia, les prédictions théoriques et des simulations numériques inégalées
- Retour scientifique: Première détection de la matière noire dans les amas par un groupe de recherche français avec des conséquences majeures en cosmologie





Merci de votre attention

## Les amas globulaires baignant dans la matière noire

• Perdu une large fraction de leur matière noire au cours du temps





### Mécanismes pour éjecter la matière noire

- désintégration de la matière noire
- Processus de feedback
- Effets de marées
- Pas nécessairement un mécanisme de formation unique

# Signatures de la matière noire

 Inflation de la dispersion de vitesses dans les régions extérieures de l'amas

