

CV Analytique

Candidature Maître de Conférences

Etienne Bonnassieux

Mars 2024

Titre du poste: **Primordial Galaxies**

Résumé du poste: The SKA and JWST will probe the buildup of the first galaxies. The “Galaxies and Cosmology” team at LERMA is looking for an expert in the field, able to confront the upcoming observations with models, to unveil the physical processes in and around primordial galaxies.

Expertise: observations SKA & précurseurs (LOFAR, NenuFAR)

Informations administratives:

- Référence GESUP 1722
- Référence GALAXIE : 568
- Section: 34
- Laboratoire: UMR8114 LERMA
- UFR 925 - Physique
- Numéro de l'emploi: 1722
- Implantation du poste: 0755890V - UNIVERSITE SORBONNE UNIVERSITE

Table des matières

| | | |
|----------|--|----------|
| 1 | Curriculum Vitae | 3 |
| 1.1 | Positions de recherche | 3 |
| 1.2 | Collaborations internationales présentes | 3 |
| 1.3 | Formation & Qualifications | 3 |
| 1.4 | Financements obtenus | 4 |
| 1.5 | Enseignement & Médiation Scientifique | 4 |
| 1.6 | Expertise | 4 |
| 2 | Publications Scientifiques | 5 |
| 2.1 | Papiers premier auteur dans revues à comité de lecture | 5 |
| 2.2 | Autres papiers de revues à comité de lecture | 5 |
| 2.3 | Papiers publiés sans comité de lecture | 6 |
| 2.4 | Posters | 6 |
| 2.5 | Conférences & Séminaires Invités | 6 |
| 2.6 | Participations orales à conférences & workshops | 7 |
| 3 | Travaux de recherche | 8 |
| 3.1 | Contexte scientifique | 8 |
| 3.2 | Amas de galaxies | 9 |
| 3.3 | Galaxies radios & Jets | 10 |
| 3.4 | Les milieux galactiques | 11 |

1 Curriculum Vitae

DATE DE NAISSANCE: 19/10/1991 | EMAIL: etienne.bonnassieux@uni-wuerzburg.de
LIEU DE NAISSANCE: Noisy-le-Sec | PHONE: +33 6 95 98 33 20

Mes thématiques de recherche concernent l'étude à basses radiofréquences ($\sim 30 - 144$ MHz) et haute résolution angulaire (sub-arcsec), de la formation et l'évolution des galaxies, de leurs noyaux actifs, et de grandes structures comme les amas de galaxies et les filaments cosmiques avec l'instrument LOFAR (*LOW Frequency ARray*), et son extension française *NenuFAR* et plus tard *SKA*. J'ai développé une compétence technique et observationnelle en VLBI (*Very Long Baseline Interferometry*) et en radiointérométrie avancée, adaptée à l'ère *SKA*, permettant la mise en œuvre de nouvelles techniques et modes d'utilisation de réseaux interférométriques.

POSITIONS DE RECHERCHE

| | |
|----------------------|--|
| FÉV 2022 PRÉSENT | Poste post-doctoral, portant sur l'étude des jets relativistes de blazars avec LOFAR, à la <i>Julius-Maximilians-Universität</i> de Würzburg, Allemagne, sous la supervision de Matthias Kadler dans le cadre du financement DFG-FOR5195 en cotutelle avec l'Université de Hambourg. |
| OCT 2018 FÉV 2022 | Poste post-doctoral à l'Université de Bologne portant sur l'étude des amas de galaxies à basses fréquences avec LOFAR, sous la direction d'Annalisa Bonafede dans le cadre de l'ERC DRANOEL . |

COLLABORATIONS INTERNATIONALES PRÉSENTES

| | |
|---------------------|---|
| FÉV 2022 PRÉSENT | Unité de recherche DFG: "Jets Relativistes dans les Galaxies Actives" (Allemagne) Employeur actuel. Je travaille spécifiquement sur l'étude de jets blazars à larges échelles, et ce que nous révèlent les observations radios à basses fréquences sur leur émission hautes-énergies. |
| OCT 2015 PRÉSENT | Key Science Projects (KSPs) de LOFAR: Relevés et Magnétisme (International) Groupes de travail : Relevés : cartographie le ciel radio Nord à 144 MHz et 60 MHz. Magnétisme : étude de la distribution du champ magnétique mesuré par LOFAR. |
| OCT 2017 PRÉSENT | NenuFAR (France) Extension basse- ν Française de LOFAR; je suis le PI du programme long-terme LT09 "Filaments d'amas & Magnétisme Cosmique". |
| OCT 2017 PRÉSENT | Groupe de travail LOFAR-VLBI (International) But: rendre possible, puis faciliter l'utilisation de l'International LOFAR Telescope (résolution sub-arcseconde à 144 MHz). |
| JAN 2024 PRÉSENT | Groupe de travail SKA-VLBI (International) But: développer de futures capacités VLBI pour le SKA. |

FORMATION & QUALIFICATIONS

| | |
|-----------|--|
| JAN 2020 | Qualification CNU Section 34. |
| 2015-2018 | Doctorat en Astrophysique - Observatoire de Paris & Rhodes University, Afrique du Sud Supervisors: Philippe Zarka, Oleg Smirnov, Cyril Tasse. Obtenue en Septembre 2018. "Analyse statistique de l'Équation de la Mesure Radio-Interférométrie, un schéma de pondération en découplant, et des applications à une observation LOFAR-VLBI de l' <i>Extended Groth Strip</i> " Co-tutelle: LESIA, Observatoire de Paris (ED127) & RATT-RU, SKA-SA |
| 2013-2015 | M1 & M2R Astronomie, Astrophysique et Ingénierie Spatiale (Observatoire de Paris) |
| 2009-2013 | Bsc (Hons) in Astrophysics - University of Edinburgh |

FINANCEMENTS OBTENUS

| | |
|----------|---|
| JUL 2023 | Financement API-SKA Organisation de la conférence d'été du groupe de travail LOFAR-VLBI (21 personnes) à l'Observatoire de Paris (750 euros). |
|----------|---|

ENSEIGNEMENT & MÉDIATION SCIENTIFIQUE

| | |
|----------|---|
| JUN 2019 | Contribution à la première École LOFAR Italienne à Bologne Organisation d'un travail pratique sur l'utilisation de logiciels pour la calibration et l'imagerie dépendantes de la direction DDFACET. Participation à l'encadrement de cours de réduction de données avec PREFACTOR. |
| JUL 2018 | Tuteur au DU-LU de l'OBSPM Suivi de quatre étudiants durant la deuxième moitié de ma thèse en France. |
| SEP 2015 | Six étudiants durant la première moitié. |
| SEP 2017 | Enseignement NASSP (University of Western Cape, 15hTD) Cours d'interférométrie: deux cours magistraux d'une heure portant sur l'espace de Fourier, les fonctions de transfert, et le théorème Zernike - van Cittert. Cours destiné à des étudiants en L3. |
| SEP 2016 | Cours d'interférométrie destiné aux M2. 10hTD du suivi en continu. |
| SEP 2017 | Tutoriel de lecture de données à 3GC4 Rédaction d'un document interactif montrant l'utilisation d'une librairie python pour la visualisation et la manipulation de données interférométriques. |
| SEP 2017 | Édition du chapitre "Espace des visibilitées" de <i>Fundamentals of Interferometry</i> Cours en ligne du RATT-RU (groupe d'interférométrie de <i>Rhodes University</i>), écrit sur plusieurs notebooks python, et fruit du travail de nombreux contributeurs; lien ici . |
| JAN 2017 | Physics 101 (60 hTD, Rhodes University) Cours d'introduction de L1 à la mécanique, pour non-physiciens. |
| APR 2017 | 30hTD Enseignement magistral pour ~60 étudiants, et 30hTD de suivi d'une quinzaine d'étudiants. |
| SEP 2016 | Parrainages de l'Observatoire de Paris (3 classes, 15hTD) Programme de médiation scientifique de l'OBSPM, sous la direction d'Alain Doressoundiram. |
| JUL 2015 | J'ai parrainé 3 classes allant d'ULIS (primaire) à la seconde. |

EXPERTISE

- Expertise scientifique extra-galactique: jets galactiques, évolution de galaxies, milieu inter-galactique, grandes structures.
- Spécificité basses fréquences radio: étude de rayonnement "fossile".
- Expertise en réduction de données SKA et précurseurs (Big Data); application de techniques VLBI aux instruments pré-SKA.
- Développement logiciel: implémentation de réponse d'antenne *ATCA* et *NenuFAR* dans des logiciels publics; *containerisation* et déploiement de ces derniers sur de nouvelles architectures de calcul.
- Organisation et commissioning instrumental: développement d'imagerie pour l'instrument *NenuFAR*, organisation du plan de *commissioning* de l'utilisation de NenuFAR en tant que super-station LOFAR.

2 Publications Scientifiques

PAPIERS PREMIER AUTEUR DANS REVUES À COMITÉ DE LECTURE

| | |
|----------|--|
| FEB 2022 | Spectral analysis of spatially-resolved 3C295 (sub-arcsecond resolution) with the International LOFAR Telescope. Etienne Bonnassieux, Frits Sweijen, et al. Feb. 2022, A&A, 658, A10 |
| NOV 2021 | Pilot Study and Early Results of the Cosmic Filaments and Magnetism Survey with Nenufar: The Coma Cluster Field. Etienne Bonnassieux, Evangelia Tremou, et al. Nov. 2021, Galaxies, 9, 105 |
| MAY 2020 | Decoherence in LOFAR-VLBI beamforming. Etienne Bonnassieux, Alastair Edge, et al. May 2020, A&A, 637, A51 |
| JUL 2018 | The variance of radio interferometric calibration solutions. Quality-based weighting schemes. Etienne Bonnassieux, Cyril Tasse, et al. Jul. 2018, A&A, 615, A66 |

AUTRES PAPIERS DE REVUES À COMITÉ DE LECTURE

| | |
|----------|---|
| OCT 2023 | A MeerKAT-meets-LOFAR study of Abell 1413: a moderately disturbed non-cool-core cluster hosting a 500 kpc 'mini'-halo . C. J. Riseley, N. Biava, et al. Oct. 2023, MNRAS, 524, 6052 |
| JAN 2023 | Deep low-frequency radio observations of Abell 2256. II. The ultra-steep spectrum radio halo. K. Rajpurohit, E. Osinga, et al. Jan. 2023, A&A, 669, A1 |
| SEP 2022 | Radio fossils, relics, and haloes in Abell 3266: cluster archaeology with ASKAP-EMU and the ATCA. C. J. Riseley, E. Bonnassieux, et al. Sep. 2022, MNRAS, 515, 1871 |
| SEP 2022 | Diffuse radio emission from non-Planck galaxy clusters in the LoTSS-DR2 fields. D. N. Hoang, M. Brüggen, et al. Sep. 2022, A&A, 665, A60 |
| JUL 2022 | The Coma Cluster at LOFAR Frequencies. II. The Halo, Relic, and a New Accretion Relic. A. Bonafede, G. Brunetti, et al. Jul. 2022, ApJ, 933, 218 |
| JUL 2022 | Subarcsecond view on the high-redshift blazar GB 1508+5714 by the International LOFAR Telescope. A. Kappes, P. R. Burd, et al. Jul. 2022, A&A, 663, A44 |
| MAY 2022 | A MeerKAT-meets-LOFAR study of MS 1455.0 + 2232: a 590 kiloparsec 'mini'-halo in a sloshing cool-core cluster. C. J. Riseley, K. Rajpurohit, et al. May 2022, MNRAS, 512, 4210 |
| MAY 2022 | The galaxy group NGC 507: Newly detected AGN remnant plasma transported by sloshing. M. Brienza, L. Lovisari, et al. May 2022, A&A, 661, A92 |
| APR 2022 | Spectral study of the diffuse synchrotron source in the galaxy cluster Abell 523. Valentina Vacca, Timothy Shimwell, et al. Apr. 2022, MNRAS, 511, 3389 |
| MAR 2022 | Deep Low-frequency Radio Observations of A2256. I. The Filamentary Radio Relic. K. Rajpurohit, R. J. van Weeren, et al. Mar. 2022, ApJ, 927, 80 |
| MAR 2022 | The LOFAR Two-metre Sky Survey. V. Second data release. T. W. Shimwell, M. J. Hardcastle, et al. Mar. 2022, A&A, 659, A1 |
| FEB 2022 | The resolved jet of 3C 273 at 150 MHz. Sub-arcsecond imaging with the LOFAR international baselines. J. J. Harwood, S. Mooney, et al. Feb. 2022, A&A, 658, A8 |

| | |
|----------|--|
| FEB 2022 | Sub-arcsecond imaging with the International LOFAR Telescope. I. Foundational calibration strategy and pipeline. L. K. Morabito, N. J. Jackson, et al. Feb. 2022, A&A, 658, A1 |
| JAN 2022 | Turbulent magnetic fields in the merging galaxy cluster MACS J0717.5+3745. K. Rajpurohit, M. Hoeft, et al. Jan. 2022, A&A, 657, A2 |
| OCT 2021 | Dissecting nonthermal emission in the complex multiple-merger galaxy cluster Abell 2744: Radio and X-ray analysis. K. Rajpurohit, F. Vazza, et al. Oct. 2021, A&A, 654, A41 |
| JUL 2021 | LOFAR observations of galaxy clusters in HETDEX. Extraction and self-calibration of individual LOFAR targets. R. J. van Weeren, T. W. Shimwell, et al. Jul. 2021, A&A, 651, A115 |
| JUN 2021 | Constraining the AGN duty cycle in the cool-core cluster MS 0735.6+7421 with LOFAR data. Nadia Biava, Marisa Brienza, et al. Jun. 2021, A&A, 650, A170 |
| FEB 2021 | Physical insights from the spectrum of the radio halo in MACS J0717.5+3745. K. Rajpurohit, G. Brunetti, et al. Feb. 2021, A&A, 646, A135 |
| FEB 2021 | Understanding the radio relic emission in the galaxy cluster MACS J0717.5+3745: Spectral analysis. K. Rajpurohit, D. Wittor, et al. Feb. 2021, A&A, 646, A56 |
| JAN 2021 | The Coma Cluster at LOw Frequency ARray Frequencies. I. Insights into Particle Acceleration Mechanisms in the Radio Bridge. A. Bonafede, G. Brunetti, et al. Jan. 2021, ApJ, 907, 32 |
| NOV 2020 | A perfect power-law spectrum even at the highest frequencies: The Toothbrush. K. Rajpurohit, F. Vazza, et al. Oct. 2020, A&A, 642, L13 |
| APR 2020 | New mysteries and challenges from the Toothbrush relic: wideband observations from 550 MHz to 8 GHz. K. Rajpurohit, M. Hoeft et al, A&A, Volume 636, id.A30, 20 pp. |
| FEB 2019 | The LOFAR Two-metre Sky Survey. II. First data release. T. W. Shimwell, C. Tasse, et al. Feb. 2019, A&A, 622, A1 |

PAPIERS PUBLIÉS SANS COMITÉ DE LECTURE

| | |
|----------|---|
| NOV 2023 | A Collection of German Science Interests in the Next Generation Very Large Array. M. Kadler, D. A. Riechers, et al. Nov. 2023, arXiv e-prints, arXiv:2311.10056 |
| NOV 2023 | A distributed computing infrastructure for LOFAR Italian community. G. Taffoni, U. Becciani, et al. Jan. 2022. arXiv e-prints, arXiv:2201.11526 |

POSTERS

| | |
|----------|--|
| JUN 2017 | Broad Impact of Low-Frequency Observing. Poster (lien ici) décrivant mon travail de thèse. |
|----------|--|

CONFÉRENCES & SÉMINAIRES INVITÉS

| | |
|----------|---|
| MAR 2024 | Présentation de mes travaux sur les filaments cosmiques avec LOFAR et NenuFAR au séminaire du LERMA, Observatoire de Paris. |
| MAI 2024 | Présentation de l'état de l'art du LOFAR-VLBI au Max Planck Institute for Radio Astronomy à Bonn, Allemagne. |
| NOV 2023 | Présentation de l'état de l'art de LOFAR au Thüringer Landessternwarte à Tautenburg, Allemagne. |
| NOV 2022 | Présentation de mes travaux sur 3C295 au séminaire de la chaire d'astronomie de l'Université de Würzburg, en Allemagne. |
| SEP 2018 | Présentation de mon travail de thèse au séminaire de l'Université de Bologne, Italie. |

PARTICIPATIONS ORALES À CONFÉRENCES & WORKSHOPS

| | |
|----------|--|
| NOV 2023 | GLOW meeting à Bochum. J'y ai présenté mon travail de suivi, avec LOFAR, de relevés aux rayons X effectués par Manami Sasaki et Sara Saeedi autour de M31. |
| AUG 2023 | FRANCI meeting à Bamberg. J'y ai présenté le projet LOFAR-VLBI dans lequel s'inscrit mon travail post-doctoral de Würzburg, qui porte sur le suivi de blazars à jets émettant en X avec le LOFAR-VLBI. |
| JUN 2023 | LOFAR Family Meeting à Cologne. J'y ai présenté l'avantage d'une "super-station" NenuFAR au sein du International LOFAR Telescope; elle permettrait d'améliorer nettement la calibration et la mesure de quantités de clôture. J'y ai aussi présenté les avantages de nouvelles extensions de l'ILT. |
| MAR 2021 | 6th LOFAR data school . J'y ai présenté la calibration dépendante de la direction pour LOFAR, et organisé un hands-on workshop. |
| MAR 2021 | RGCW Meeting . J'y ai présenté mes résultats dans le cadre du projet LT09 "Filaments Cosmiques & Champs Magnétiques" de NenuFAR. |
| APR 2018 | Invited lecturer at the first Italian LOFAR School . J'y ai organisé un workshop sur la réduction dépendante de la direction avec LOFAR, et participé au tutorat dans les workshops de collègues. |
| SEP 2018 | 5th LOFAR data school . J'y ai donné une contribution orale sur la calibration dépendante de la direction, et organisé un tutorial hands-on. |
| DEC 2017 | SALF IV . J'y ai présenté mes résultats de thèse, un schéma adaptatif de pondération de données interférométriques. |
| OCT 2016 | 3GC4 . J'y ai organisé un tutoriel portant sur une librairie python, pyrap . Celle-ci permet de manipuler facilement des données interférométriques. |

3 Travaux de recherche

3.1 Contexte scientifique

Ma recherche s'inscrit dans le développement de SKA et ses précurseurs, en particulier à basses fréquences. J'étudie l'évolution des galaxies et des grandes structures à travers les milieux inter-galactiques tels que tracés par le rayonnement radio-synchrotron de rayons cosmiques. Ce rayonnement subit des effets de propagation (e.g. rotation Faraday) mais n'en est pas atténué. La radio-astronomie est donc unique car elle a pour seuls biais observationnels la qualité et maîtrise technique de leurs instruments. La fenêtre basse-fréquence (30 – 144 MHz) de LOFAR et NenuFAR trace les rayons cosmiques les moins énergétiques, qui ont cessé d'être accélérés le plus longtemps avant leur détection. Elle seule peut accéder à de nombreux marqueurs clés pour l'étude des amas de galaxies (e.g. reliques et halos radio d'amas (1)) et de galaxies radio (e.g. bulles fossiles (2)). Cela nécessite l'utilisation d'instruments de pointe tels que LOFAR et NenuFAR, conçus pour fournir à la fois la sensibilité nécessaire à la détection de ces marqueurs, et à la résolution nécessaire pour en résoudre la structure.

Ma recherche se déroule donc sur plusieurs axes: science des *amas de galaxies* (e.g. 3; 4; 5) et de *l'évolution des galaxies* (6; 7), mais aussi *instrumentation, modélisation et algorithmes* (8; 9) permettant à chaque fois de dépasser l'état de l'art actuel pour atteindre les objectifs de sensibilité et de résolution nécessaire à mes projets de recherche, et accessibles avec les instruments existants. Cette expertise a été mise au service de *l'orientation stratégique de plusieurs communautés scientifiques nationales*, pour le développement d'infrastructure de calcul SKA (10) ainsi que la définition de priorités scientifiques (11); *elle est centrale* à plusieurs collaborations et groupes de travail dédiés à *SKA en France et à l'international*.

Ma recherche porte sur l'analyse du *spectre radio-synchrotron* à basses fréquences. La Fig. 3.1 en résume les trois régimes principaux. Aux basses fréquences, deux comportements adviennent au-delà du rayonnement "classique" (régime B), qui suit une simple loi de puissance: si le plasma devient opaque à l'émission synchrotron, celle-ci est "auto-absorbée" dans sa zone d'émission (régime A). Le rayonnement de rayons cosmiques accélérés à un temps t entraîne une perte d'énergie, et donc une suppression de l'émission synchrotron initiale aux relativement hautes fréquences, en fonction de l'*âge spectral* de cette population de rayons cosmiques (régime C). Les basses fréquences sont donc la **seule fenêtre observationnelle** pour détecter plusieurs types d'émissions fossiles.

Il y a deux intérêts à étudier ce rayonnement à basses fréquences. Le premier est de mesurer son âge radiatif en trouvant la fréquence de basculement entre les régimes B et C, permettant d'étudier directement la diffusion et la (ré)accélération des rayons cosmiques dans les milieux intergalactiques.

Le second intérêt est de détecter de nouvelles populations de rayons cosmiques fossiles, émettant uniquement dans le régime C. Ils ne sont donc détectables qu'à basses fréquences. L'exemple-type de ce type d'émission est celui des reliques radio des amas de galaxies, telles que présentées dans la Fig. 3.2. Ces structures sont considérées comme étant bulles de plasma, éjectées tôt dans le processus de formation de l'amas, se trouvent réaccélérées par des ondes de choc à très grande échelle, liées à la formation de l'amas-hôte. Leur structure peut être très décentrée par rapport à l'amas, et permet alors de contraindre plusieurs scénarios de formation de structure à grande échelle (e.g. 12). D'autres exemples incluent la détection de bulles de plasma à échelles de Mpc (2). J'ai étudié le rayonnement radio-synchrotron à plusieurs échelles: celles des amas de galaxies, des jets de galaxies, et des structures galactiques.

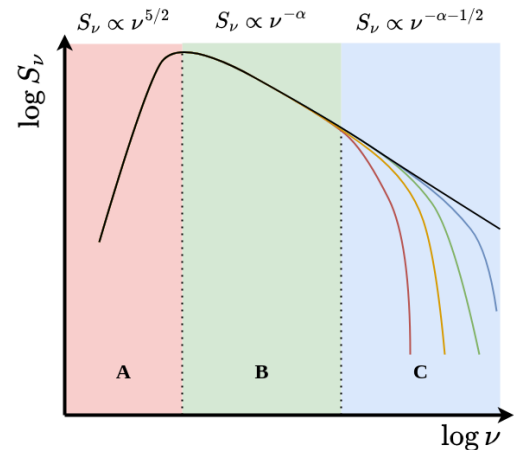


Figure 3.1. *Spectre synchrotron schématique.*

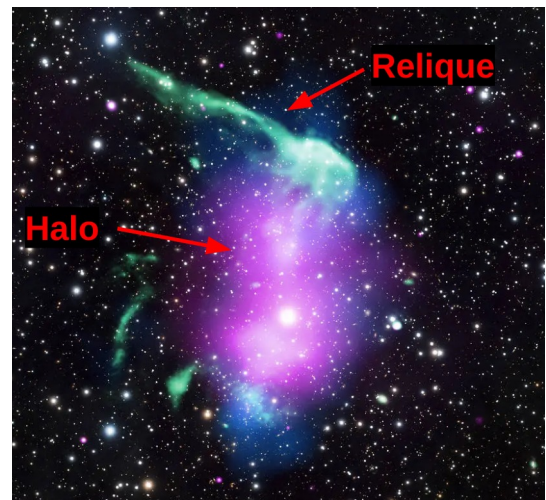


Figure 3.2. *Amas de la "brosse à dents"; radio en vert, X en rose. Crédit image: NASA.*

3.2 Amas de galaxies

Mon expertise technique et scientifique a été clé dans le cadre de mon contrat post-doctoral portant sur les amas de galaxies à l'Université de Bologne. J'ai mené les développements instrumentaux ayant permis l'exploitation de données ATCA (13), encadré un travail de thèse portant sur l'étude d'interactions entre jet et milieu intra-amas (14), prêté mon expertise à l'étude d'émission de "pont" entre composantes d'amas de galaxies (5) et effectué la *première et unique réduction dépendante de la direction* d'observations uGMRT d'amas de galaxies (15).

Je suis PI du Projet Long-Terme LT09 de Nenufar, qui est la *première tentative* de détecter **directement** l'émission radio-synchrotron provenant de filaments cosmiques. Cette détection est actuellement limitée par la résolution angulaire de NenuFAR, qui introduit un très haut bruit de confusion (de l'ordre du Jy). L'instrument ne peut pas distinguer entre émission diffuse et pollution par des sources compactes. La Fig. 3.3 montre la *limite actuellement atteignable* par NenuFAR en imagerie: la calibration des données ne permet pas la détection d'émission diffuse autour de l'amas de Coma, situé au centre. J'ai cependant détecté *pour la première fois à 60 MHz* l'émission de la Boucle I du halo Galactique (le North Polar Spur), dont l'étendue est montrée à droite dans la Fig. 3.3.

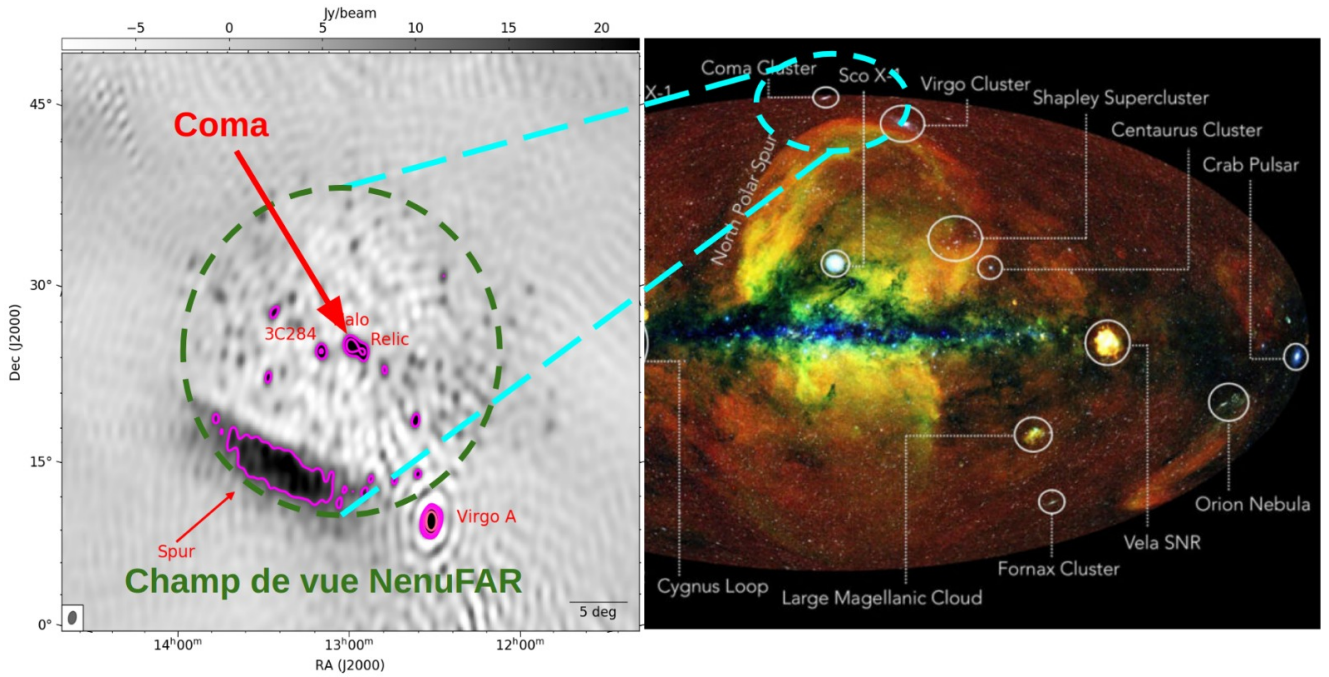


Figure 3.3. *Gauche: Champ de Coma, vu par NenuFAR. Droite: Vue eROSITA du ciel, image créée par J. Sanders, H. Brunner & eSASS team (MPE) / E. Churazov, M. Gilfanov (on behalf of IKI).*

Je mène les développements techniques et observationnels qui permettront de dépasser les limites actuelles de NenuFAR. Ce travail nécessite le développement et la validation de la réponse instrumentale de NenuFAR sur le ciel ainsi que la calibration de l'ionosphère en fonction de la direction. Ces travaux sont en cours, et seront poursuivis dans les premières phases du projet de recherche proposé pour cette candidature.

Le projet LT09 de NenuFAR est un relevé éclaircisseur. Il se concentre sur des amas bien connus, mais descend jusqu'à une fréquence de 30 MHz, où ils n'ont encore jamais été étudiés. Il explore donc un nouvel espace de paramètres, même en l'absence de détection directe du signal recherché. Une fois finalisé, ce relevé pourra être complété, dans sa bande haute (60 MHz) par la soustraction de toutes émissions compactes détectées par LOFAR dans le cadre de ses relevés LoLSS, menés par un co-I du projet (Francesco di Gasperin, UniBo).

Mon expertise en imagerie NenuFAR a permis la détection d'émission radio-synchrotron étendue sur de grands champs, de plusieurs degrés. Les développements techniques et instrumentaux que je réalise me permettent de définir la feuille de route pour la première détection directe des filaments cosmiques.

3.3 Galaxies radios & Jets

J'ai mené (6), assisté (16) et encadré (14; 7) plusieurs projets de recherche portant sur l'analyse d'interactions entre jets de galaxies radios et divers milieux inter-galactiques. Leurs résultats ont pu contraindre le cycle d'activité du jet galactique (16), détecter la présence d'instabilités dans le milieu inter-galactique (16), estimer le travail mécanique effectué par le jet en creusant le milieu inter-amas (14), ou encore contraindre l'extinction CMB dans des blazars distants (7). Mon projet principal sur ces interactions (6) a porté sur l'analyse spectrale de 3C295 à 2 paires de fréquences. 3C295 est une des galaxies radio les plus étudiées dans le ciel radio, initialement recensée dans le relevé 3C (17). Je montre sa distribution de flux à 8.5 GHz et 144 MHz dans la Fig. 3.4. Elle est associée à une galaxie-hôte massive de type cD (18), ayant $z = 0.461$ (19). Son spectre intégré est connu de la bande radio (20; 21; 22; 23) à l'optique (e.g. 24) et jusqu'aux rayons X (e.g. 25; 26). Elle sert de chandelle standard pour la calibration radio (27; 28) grâce à son haut flux intégré (90.87 Jy à 144 MHz, 19.42 Jy à 1.5 GHz) et sa compacité, (étendue angulaire maximale $6''$). Cette compacité suggère une interaction entre 3C295 et son environnement.

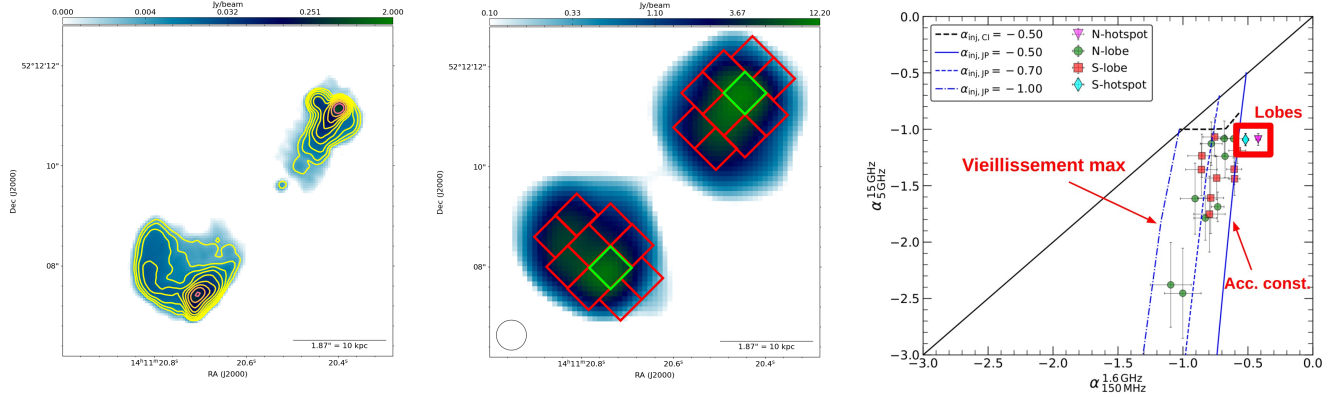


Figure 3.4. *Gauche:* 3C295 vu par le VLA à 8.5 GHz (crédit: M. Hardcastle. *Centre:* 3C295 vu par LOFAR-VLBI à 144 MHz). *Droite:* Courbure spectrale dans les régions de 3C295 identifiées dans la figure centrale.

Mon analyse montre que le spectre des rayons cosmiques change de courbure en fonction de leur diffusion dans le milieu intergalactique. Bien que LOFAR aie une résolution inférieure au VLA, il détecte de nouvelles régions d'émission. La couverture spectrale disponible n'a pas permis d'estimer la fréquence limite entre les régimes synchrotrons **B** et **C**, mais montre que les courbures spectrales des lobes ne sont pas compatible avec une seule accélération mais plutôt une **absorption** à 144 MHz (régime **A** de Fig. 3.1). Ces résultats sont montrés en Fig. 3.4 (6). La majorité de l'émission détectée est compatible avec un modèle radiatif de type KP/JP, c'est-à-dire 1 accélération puis rayonnement, (29). Elle est donc localisée dans la région entre les lignes de la figure de droite de Fig. 3.4. La courbure spectrale mesurée dans les lobes sort de cette région. Elle est donc compatible avec tout scénario d'accélération-puis-émission: injection continue, émission Jaffe-Perola (29), émission Kardashev-Perola (30). Ces lobes sont donc opaques au rayonnement synchrotron à basses fréquences. *Il n'y a pas d'accélération locale de rayons cosmiques aux terminus des jets de 3C295: ce ne sont pas des zones de choc.* Les rayons cosmiques diffusés dans le milieu inter-galactique autour de 3C295 n'ont donc été accélérés que dans le jet.

Mon expertise en analyse spectrale du rayonnement radio-synchrotron me permet d'analyser les interactions entre jets galactiques et divers milieux environnants, allant des amas de galaxies aux groupes, en identifiant les propriétés des rayons cosmiques ainsi que des milieux dans lesquels ils rayonnent.

Ce sujet est directement relié à la thématique de recherche du poste pour lequel je candidate. À l'heure actuelle, de très nombreuses sources radio détectées par LOFAR n'ont pas d'information de redshift; des projets tels que **WEAVE-LOFAR** œuvrent à acquérir cette information critique. **Avec le JWST, il sera possible d'associer directement à ces sources leurs contreparties détectées dans les relevés grand-champs de LOFAR, MeerKAT, et le futur SKA.** De nouveaux seuils de sensibilité radio devront être franchis: **je participe activement aux travaux qui rendront cela possible.**

3.4 Les milieux galactiques

Une partie importante de mon travail depuis 2021, en collaboration avec Françoise Combes (LERMA-OBSPM), Anne-Laure Melchior (LERMA-OBSPM) et Cyril Tasse (GEPI-OBSPM), porte sur l'étude des champs magnétiques intra-galactiques, et la diffusion des rayons cosmiques dans ces milieux. L'origine et la diffusion des rayons cosmiques au sein des galaxies est une question encore ouverte. Les champs magnétiques galactiques peuvent se diviser en trois composantes principales: **I.** les champs *ordonnés*, dans lesquels l'émission radio-synchrotron sera polarisée, et qui s'alignent avec les structures dominantes d'une galaxie (e.g. "bras magnétiques" entre bras optiques de galaxies spirales, cf (31)); **II.** les champs *turbulents isotropes*, générés par des phénomènes comme les restes de supernovae; et **III.** les champs *turbulents anisotropes*, générés des champs turbulents isotropes par compression ou flux de cisaillement. Selon la taille de la galaxie (32), des effets de dynamo large-échelle peuvent générer, sur des échelles de temps de Gyr, un champ régulier (33). Les champs ordonnés et réguliers jouent un rôle important dans le confinement et la diffusion de rayons cosmiques (34), mais aussi dans l'évolution de la galaxie en contrant l'effet du potentiel gravitationnel sur le gaz (35), participant au refroidissement du milieu interstellaire, et contenant les écoulements de supernovae (36). Les champs magnétiques jouent aussi un rôle dans la formation stellaire (37).

Je travaille donc avec Anne-Laure Melchior et Françoise Combes (LERMA-OBSPM), ainsi que Cyril Tasse (GEPI-OBSPM), sur la réduction de données LOFAR, y compris ses stations internationales, ciblant la galaxie d'Andromède (PI: Anne-Laure Melchior). Cyril Tasse a initialement calibré ces données à une résolution de 5". J'ai réussi la calibration initiale à résolution de 0.4" en été 2023. *J'ai pu, pour la première fois, créer une image LOFAR-VLBI d'un champ aussi complexe.* De nombreux effets de calibration restent à résoudre dans le champ, mais les milieux de cette galaxie dans son ensemble sont désormais accessibles avec une résolution de dizaines de parsecs. La Fig. 3.5 montre Andromède vue par NenuFAR, LOFAR et avec le LOFAR-VLBI: il ne reste plus qu'à réduire les données LOFAR à 60 MHz pour compléter la couverture basses-fréquences d'Andromède, permettant d'étudier les champs magnétiques et populations de rayons cosmiques fossiles dans son champ. Ce travail est donc idéal pour tisser des liens entre les futurs Pôles de recherche de l'Observatoire.

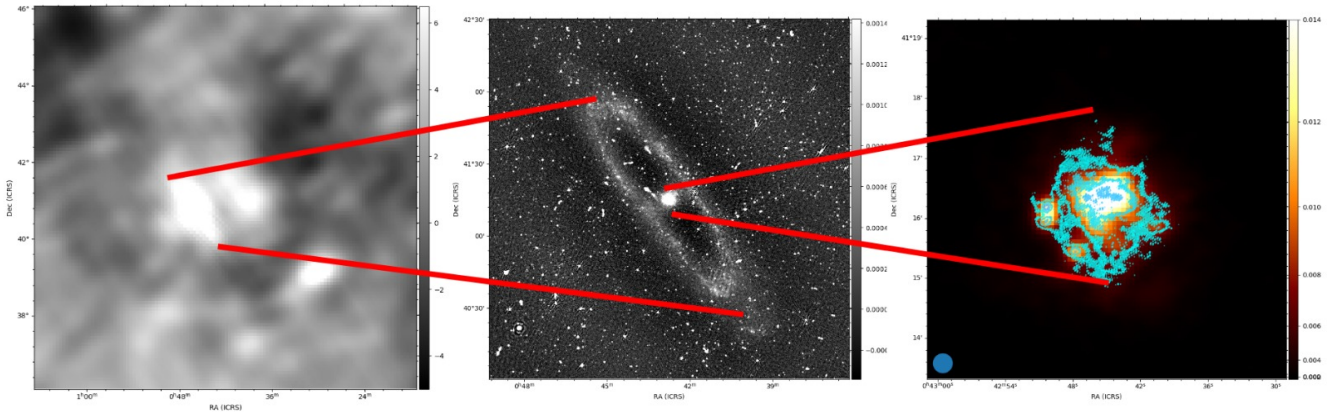


Figure 3.5. *Gauche: Andromède vu par NenuFAR. Centre: Andromède avec LOFAR. Droite: Superposition de LOFAR-VLBI sur le cœur d'Andromède tel que vu par LOFAR.*

Fort de ce succès, j'ai obtenu 10h d'observations NenuFAR, et 32h d'observation LOFAR-LBA (sans stations internationales) sur ce même champ. J'ai mené à bien la calibration des données NenuFAR, en attendant les données LOFAR qui seront prises en été 2024. *Les techniques déployées dans le contexte de ce travail résultent d'un véritable travail de recherche technique et observationnel dont je suis le moteur.* Les fruits de ce travail sont généralisables à d'autres projets, dont celui proposé dans le cadre de ma candidature.

Je suis le premier expert LOFAR-VLBI à créer une image LOFAR-VLBI grand-champ d'une galaxie proche. Je mène le développement de nouveaux modes d'utilisation des observations LOFAR et NenuFAR afin d'étudier simultanément l'émission aux plus grandes et aux plus petites échelles. Je fais ainsi d'une pierre deux coups: je permets l'analyse de toutes les sources compactes dans mes champs observés, et je soustrais optimalement leur émission dans ma recherche d'émission diffuse sous-jacente.

Références

- [1] R. J. van Weeren, F. de Gasperin, et al. Feb. 2019, *Space Sci. Rev.*, 215, 16
- [2] M. Brienza, T. W. Shimwell, et al. Dec. 2021, *Nature Astronomy*, 5, 1261
- [3] Etienne Bonnassieux, Evangelia Tremou, et al. Nov. 2021, *Galaxies*, 9, 105
- [4] K. Rajpurohit, D. Wittor, et al. Feb. 2021, *A&A*, 646, A56
- [5] A. Bonafede, G. Brunetti, et al. Jan. 2021, *ApJ*, 907, 32
- [6] Etienne Bonnassieux, Frits Swei- jen, et al. Feb. 2022, *A&A*, 658, A10
- [7] A. Kappes, P. R. Burd, et al. Jul. 2022, *A&A*, 663, A44
- [8] Etienne Bonnassieux, Alastair Edge, et al. May 2020, *A&A*, 637, A51
- [9] Etienne Bonnassieux, Cyril Tasse, et al. Jul. 2018, *A&A*, 615, A66
- [10] Giuliano Taffoni, Ugo Becciani, et al. Jan. 2022, arXiv e-prints, arXiv:2201.11526
- [11] M. Kadler, D. A. Riechers, et al. Nov. 2023, arXiv e-prints, arXiv:2311.10056
- [12] K. Rajpurohit, F. Vazza, et al. Oct. 2020, *A&A*, 642, L13
- [13] C. J. Riseley, E. Bonnassieux, et al. Sep. 2022, *MNRAS*, 515, 1871
- [14] Nadia Biava, Marisa Brienza, et al. Jun. 2021, *A&A*, 650, A170
- [15] K. Rajpurohit, M. Hoeft, et al. Apr. 2020, *A&A*, 636, A30
- [16] M. Brienza, L. Lovisari, et al. May 2022, *A&A*, 661, A92
- [17] D. O. Edge, J. R. Shakeshaft, et al. Jan. 1959, *MmRAS*, 68, 37
- [18] R. D. Mathieu & H. Spinrad. Dec. 1981, *ApJ*, 251, 485
- [19] C. P. Ahn & et al. Feb. 2013, *VizieR Online Data Catalog*, V/139
- [20] Chidi E. Akujor, R. E. Spencer, et al. May 1990, *MNRAS*, 244, 362
- [21] R. A. Perley & G. B. Taylor. May 1991, *AJ*, 101, 1623
- [22] P. J. Napier, A. R. Thompson, et al. Nov. 1983, *IEEE Proceed- ings*, 71, 1295
- [23] R. A. Perley, C. J. Chandler, et al. Sep. 2011, *ApJ*, 739, L1
- [24] G. J. Thimm, H. J. Roeser, et al. May 1994, *A&A*, 285, 785
- [25] D. E. Harris, P. E. J. Nulsen, et al. Feb. 2000, *ApJ*, 530, L81
- [26] G. Brunetti, M. Cappi, et al. Jun. 2001, *A&A*, 372, 755
- [27] Anna M. M. Scaife & George H. Heald. Jun. 2012, *MNRAS*, 423, L30
- [28] R. A. Perley & B. J. Butler. May 2017, *ApJS*, 230, 7
- [29] W. J. Jaffe & G. C. Perola. Aug. 1973, *A&A*, 26, 423
- [30] N. S. Kardashev. Dec. 1962, *So- viet Ast.*, 6, 317
- [31] R. Beck. Nov. 1996, *Nachr. Akad. Wiss. Göttingen II*, 1996, 262
- [32] T. G. Arshakian, R. Beck, et al. Jan. 2009, *A&A*, 494, 21
- [33] Aleksandr A. Ruzmaikin, Dmitrii D. Sokolov, et al. 1988, *Magnetic Fields of Galaxies*, vol. 133
- [34] Ellen G. Zweibel. May 2013, *Physics of Plasmas*, 20, 055501
- [35] Ahmed Boulares & Donald P. Cox. Dec. 1990, *ApJ*, 365, 544
- [36] C. C. Evirgen, F. A. Gent, et al. Oct. 2019, *MNRAS*, 488, 5065
- [37] Mark R. Krumholz & Christoph Federrath. Feb. 2019, *Frontiers in Astronomy and Space Sciences*, 6, 7