

Р. Бернабей^{1,2,*}, П. Беллі^{1,2}, Ф. Капелла^{3,4}, В. Каракчіоло⁵, Р. Черуллі^{1,2}, Ц. Ж. Дай⁶, А. д'Анджело^{3,4}, А. Ди Марко², Х. Л. Хе⁶, А. Інчікітті^{3,4}, И. Х. Ма⁶, В. Мерло^{1,2}, Ф. Монтеккі^{2,7}, И. Д. Шенг⁶, З. П. Йе^{6,8}

¹ *Фізичний факультет, Римський університет «Tor Vergata», Рим, Італія*

² *Національний інститут ядерної фізики, відділення у Римі «Tor Vergata», Рим, Італія*

³ *Фізичний факультет, Римський університет «La Sapienza», Рим, Італія*

⁴ *Національний інститут ядерної фізики, відділення у Римі, Рим, Італія*

⁵ *Національна лабораторія Гран-Сассо, Ассерджі, Італія*

⁶ *Ключова лабораторія астрофізики частинок, Інститут фізики високих енергій,*

Китайська академія наук, Пекін, КНР

⁷ *Факультет цивільної інженерії та інформатики, Римський університет «Tor Vergata», Рим, Італія*

⁸ *Університет Цзінганишань, Цзянь, Цзянси, КНР*

*Відповідальний автор: rita.bernabei@roma2.infn.it

ВДОСКОНАЛЕНИЙ МОДЕЛЬНО-ЗАЛЕЖНИЙ АНАЛІЗ ПАРАМЕТРІВ ТЕМНОЇ МАТЕРІЇ ПІСЛЯ ПЕРШИХ ШЕСТИ РІЧНИХ ЦІКЛІВ В ЕКСПЕРИМЕНТІ DAMA/LIBRA-phase2

Деякі з багатьох запропонованих кандидатів на роль частинок Темної Матерії, вже досліджені з меншою експозицією та більш високим порогом енергії, аналізуються додатково з включенням перших даних експерименту DAMA/LIBRA-phase2 із експозицією 1,13 т-рік та нижчим енергетичним порогом (1 кеВ). Загальна експозиція з порогом 2 кеВ, враховуючи також дані DAMA/NaI та DAMA/LIBRA-phase1, зараз становить 2,46 т-рік. Аналіз дозволяє обмежити простір параметрів для розглянутих кандидатів, звужуючи їх значення – порівняно з попередніми аналізами – завдяки збільшенню експозиції та нижчому порогу енергії.

Ключові слова: темна матерія, WIMP, процеси з елементарними частинками, сцинтиляційні детектори.

Р. Бернабей^{1,2,*}, П. Беллі^{1,2}, Ф. Капелла^{3,4}, В. Каракчіоло⁵, Р. Черуллі^{1,2}, Ц. Ж. Дай⁶, А. д'Анджело^{3,4}, А. Ди Марко², Х. Л. Хе⁶, А. Інчікітті^{3,4}, И. Х. Ма⁶, В. Мерло^{1,2}, Ф. Монтеккі^{2,7}, И. Д. Шенг⁶, З. П. Йе^{6,8}

¹ *Физический факультет, Римский университет «Tor Vergata», Рим, Италия*

² *Национальный институт ядерной физики, отделение в Риме «Tor Vergata», Рим, Италия*

³ *Физический факультет, Римский университет «La Sapienza», Рим, Италия*

⁴ *Національний інститут ядерної фізики, відділення в Риме, Рим, Італія*

⁵ *Національна лаборатория Гран-Сассо, Ассерджі, Италія*

⁶ *Ключевая лаборатория астрофизики частиц, Институт физики высоких энергий,*

Китайская академия наук, Пекин, КНР

⁷ *Ф-т гражданской инженерии и информатики, Римский университет “Tor Vergata”, Рим, Италия*

⁸ *Университет Цзинганишань, Цзянь, Цзянси, КНР*

Ответственный автор: rita.bernabei@roma2.infn.it

УЛУЧШЕННЫЙ МОДЕЛЬНО-ЗАВИСИМЫЙ АНАЛИЗ ПАРАМЕТРОВ ТЕМНОЙ МАТЕРИИ ПОСЛЕ ПЕРВЫХ ШЕСТИ ГОДОВЫХ ЦИКЛОВ В ЭКСПЕРИМЕНТЕ DAMA/LIBRA-phase2

Некоторые из многих предложенных кандидатов на роль частиц Темной Материи, уже исследованные с меньшей экспозицией и более высоким порогом энергии, анализируются дополнительно с включением первых данных эксперимента DAMA/LIBRA-phase2 с экспозицией 1,13 т-год и более низким энергетическим порогом (1 кэВ). Общая экспозиция с порогом 2 кэВ, включая также данные DAMA/NaI и DAMA/LIBRA-phase1, сейчас составляет 2,46 тонн × год. Анализ позволяет ограничить пространство параметров для рассмотренных кандидатов, сужая их значения – сравнительно с предыдущими анализами – благодаря увеличению экспозиции и более низкому порогу энергии.

Ключевые слова: темная материя, WIMP, процессы с элементарными частицами, сцинтиляционные детекторы.

**R. Bernabei^{1,2,*}, P. Belli^{1,2}, F. Cappella^{3,4}, V. Caracciolo⁵, R. Cerulli^{1,2}, C. J. Dai⁶,
A. d'Angelo^{3,4}, A. Di Marco², H. L. He⁶, A. Incicchitti^{3,4}, X. H. Ma⁶, V. Merlo^{1,2},
F. Montecchia^{2,7}, X. D. Sheng⁶, Z. P. Ye^{6,8}**

¹ *Dipartimento di Fisica, Università di Roma “Tor Vergata”, Rome, Italy*

² *INFN, sez. Roma “Tor Vergata”, Rome, Italy*

³ *Dipartimento di Fisica, Università di Roma “La Sapienza”, Rome, Italy*

⁴ INFN, sez. Roma, Rome, Italy

⁵ INFN Laboratori Nazionali del Gran Sasso, Assergi, Italy

⁶ Key Laboratory of Particle Astrophysics, Institute of High Energy Physics, Chinese Academy of Sciences, Beijing, P.R. China

⁷ Dipartimento Ingegneria Civile e Ingegneria Informatica, Università di Roma “Tor Vergata”, Rome, Italy

⁸ University of Jinggangshan, Ji’an, Jiangxi, P.R. China

*Corresponding author: rita.bernabei@roma2.infn.it

IMPROVED MODEL-DEPENDENT COROLLARY ANALYSES AFTER THE FIRST SIX ANNUAL CYCLES OF DAMA/LIBRA-phase2

Several of the many proposed Dark Matter candidate particles, already investigated with lower exposure and a higher software energy threshold, are further analyzed including the first DAMA/LIBRA-phase2 data release, with an exposure of 1.13 t·yr and a lower software energy threshold (1 keV). The cumulative exposure above 2 keV considering also DAMA/NaI and DAMA/LIBRA-phase1 results is now 2.46 t·yr. The analysis permits to constrain the parameters’ space of the considered candidates restricting their values – with respect to previous analyses – thanks to the increase of the exposure and to the lower energy threshold.

Keywords: Dark Matter, elementary particle processes, scintillation detectors.

REFERENCES

1. R. Bernabei et al. Performances of the new high quantum efficiency PMTs in DAMA/LIBRA. *J. Instrum.* **7** (2012) P03009.
2. R. Bernabei et al. Dark matter investigation by DAMA at Gran Sasso. *Int. J. Mod. Phys. A* **28** (2013) 1330022.
3. R. Bernabei et al. First Model Independent Results from DAMA/LIBRA-Phase2. *Universe* **4** (2018) 116.
4. R. Bernabei et al. *New Model Independent Results From the First Six Full Annual Cycles of DAMA/LIBRA-phase2*. *Bled Workshops in Physics* **19** n. 2 (2018) 27.
5. R. Bernabei et al. First model independent results from DAMA/LIBRA-phase2. *Nucl. Phys. At. Energy* **19** (2018) 307.
6. R. Bernabei et al. First results from DAMA/LIBRA-phase2. *Nuclear and Particle Physics Proceed.* 303-305 (2018) 74.
7. R. Bernabei et al. In the Proc. of 15-th Marcel Grossmann Meeting (World Sci., Singapore, 2019).
8. R. Bernabei et al. The DAMA/LIBRA apparatus. *Nucl. Instr. Meth. A* **592** (2008) 297.
9. R. Bernabei et al. First results from DAMA/LIBRA and the combined results with DAMA/NaI. *Eur. Phys. J. C* **56** (2008) 333.
10. R. Bernabei et al. New results from DAMA/LIBRA. *Eur. Phys. J. C* **67** (2010) 39.
11. R. Bernabei et al. Final model independent result of DAMA/LIBRA-phase1. *Eur. Phys. J. C* **73** (2013) 2648.
12. R. Bernabei et al. No role for muons in the DAMA annual modulation results. *Eur. Phys. J. C* **72** (2012) 2064.
13. R. Bernabei et al. No role for neutrons, muons and solar neutrinos in the DAMA annual modulation results. *Eur. Phys. J. C* **74** (2014) 3196.
14. DAMA coll. issue dedicated to DAMA. *Int. J. of Mod. Phys. A* **31** (2016) and Refs therein.
15. R. Bernabei el al. Dark matter search. *La Rivista del Nuovo Cimento* **26**(1) (2003) 1 and Refs. therein.
16. R. Bernabei et al. Dark matter particles in the galactic halo: Results and implications from DAMA/NaI. *Int. J. Mod. Phys. D* **13** (2004) 2127 and Refs. therein.
17. K.A. Drukier et al. Detecting cold dark-matter candidates. *Phys. Rev. D* **33** (1986) 3495.
18. K. Freese et al. Signal modulation in cold-dark-matter detection. *Phys. Rev. D* **37** (1988) 3388.
19. P. Belli et al. Observations of annual modulation in direct detection of relic particles and light neutrallinos. *Phys. Rev. D* **84** (2011) 055014.
20. A. Addazi et al. DAMA annual modulation effect and asymmetric mirror matter. *Eur. Phys. J. C* **75** (2015) 400.
21. R. Cerulli et al. DAMA annual modulation and mirror dark matter. *Eur. Phys. J. C* **77** (2017) 83.
22. P. Belli et al. Extending the DAMA annual modulation region by inclusion of the uncertainties in astrophysical velocities. *Phys. Rev. D* **61** (2000) 023512.
23. R. Bernabei et al. Investigating the DAMA annual modulation data in the framework of inelastic dark matter. *Eur. Phys. J. C* **23** (2002) 61.
24. P. Belli et al. Effect of the galactic halo modeling on the DAMA-NaI annual modulation result: An extended analysis of the data for weakly interacting massive particles with a purely spin-independent coupling. *Phys. Rev. D* **66** (2002) 043503.

25. R. Bernabei et al. Investigating pseudoscalar and scalar dark matter. *Int. J. Mod. Phys. A* **21** (2006) 1445.
26. R. Bernabei et al. Investigating halo substructures with annual modulation signature. *Eur. Phys. J. C* **47** (2006) 263.
27. R. Bernabei et al. On electromagnetic contributions in WIMP quests. *Int. J. Mod. Phys. A* **22** (2007) 3155.
28. R. Bernabei et al. Possible implications of the channeling effect in NaI(Tl) crystals. *Eur. Phys. J. C* **53** (2008) 205.
29. R. Bernabei et al. Investigating electron interacting dark matter. *Phys. Rev. D* **77** (2008) 023506.
30. R. Bernabei et al. Investigation on light dark matter. *Mod. Phys. Lett. A* **23** (2008) 2125.
31. A.M. Green. Astrophysical uncertainties on the local dark matter distribution and direct detection experiments. *J. Phys. G* **44** (2017) 084001.
32. N.W. Evans, C.A.J. O'Hare, C. McCabe. Refinement of the standard halo model for dark matter searches in light of the Gaia Sausage. *Phys. Rev. D* **99** (2019) 023012.
33. A.J. Deason et al. The local high-velocity tail and the Galactic escape speed. *Mon. Not. R. Astron. Soc.* **485** (2019) 3514.
34. M.C. Smith et al. The RAVE survey: constraining the local Galactic escape speed. *Mon. Not. R. Astron. Soc.* **379** (2007) 755.
35. T. Piffl et al. The RAVE survey: the Galactic escape speed and the mass of the Milky Way. *Astronomy & Astrophysics* **562** (2014) A91.
36. A.A. Williams et al. On the run: mapping the escape speed across the Galaxy with SDSS. *Mon. Not. R. Astron. Soc.* **468** (2017) 2359.
37. G. Monari et al. The escape speed curve of the Galaxy obtained from *Gaia* DR2 implies a heavy Milky Way. *Astronomy & Astrophysics* **616** (2018) L9.
38. K. Freese et al. Detectability of weakly interacting massive particles in the Sagittarius dwarf tidal stream. *Phys. Rev. D* **71** (2005) 043516.
39. K. Freese et al. Effects of the Sagittarius dwarf tidal stream on dark matter detectors. *Phys. Rev. Lett.* **92** (2004) 111301.
40. F.S. Ling, P. Sikivie, S. Wick. Diurnal and annual modulation of cold dark matter signals. *Phys. Rev. D* **70** (2004) 123503.
41. P. Gondolo et al. DarkSUSY 4.00 neutralino dark matter made easy. *New Astron. Rev.* **49** (2005) 193.
42. G. Gelmini, P. Gondolo. Weakly interacting massive particle annual modulation with opposite phase in late-infall halo models. *Phys. Rev. D* **64** (2001) 023504.
43. D.N. Spergel, P.J. Steinhardt. Observational Evidence for Self-Interacting Cold Dark Matter. *Phys. Rev. Lett.* **84** (2000) 3760.
44. B.D. Wandelt et al. Self-Interacting Dark Matter. *Proc. 4th Int. Symp. “Sources and Detection of Dark Matter and Dark Energy in the Universe”* (Springer, Berlin, 2001) p. 263.
45. H.W. Joo et al. Quenching factor measurement for NaI(Tl) scintillation crystal. *Astropart. Phys.* **108** (2019) 50.
46. G. Adhikari et al. Initial performance of the COSINE-100 experiment. *Eur. Phys. J. C* **78** (2018) 107.
47. D.R. Tovey et al. Measurement of scintillation efficiencies and pulse-shapes for nuclear recoils in NaI(Tl) and CaF₂(Eu) at low energies for dark matter experiments. *Phys. Lett. B* **433** (1998) 150.
48. J. Xu et al. Scintillation efficiency measurement of Na recoils in NaI(Tl) below the DAMA/LIBRA energy threshold. *Phys. Rev. C* **92** (2015) 015807.
49. R. Bernabei et al. New limits on WIMP search with large-mass low-radioactivity NaI(Tl) set-up at Gran Sasso. *Phys. Lett. B* **389** (1996) 757.
50. V.I. Tretyak. Semi-empirical calculation of quenching factors for ions in scintillators. *Astropart. Phys.* **33** (2010) 40.
51. J.I. Collar. Quenching and channeling of nuclear recoils in NaI(Tl): Implications for dark-matter searches. *Phys. Rev. C* **88** (2013) 035806.
52. S.I. Matyukhin. Critical parameters of channeling. *Tech. Phys.* **53** (2008) 1578.
53. N. Bozorgnia et al. Channeling in direct dark matter detection I: channeling fraction in NaI(Tl) crystals. *J. Cosmol. Astropart. Phys.* **11** (2010) 019.
54. R. Bernabei et al. Investigating the DAMA annual modulation data in a mixed coupling framework. *Phys. Lett. B* **509** (2001) 197.
55. G. Prezeau et al. New Contribution to Scattering of Weakly Interacting Massive Particles on Nuclei. *Phys. Rev. Lett.* **91** (2003) 231301.
56. R.H. Helm. Inelastic and Elastic Scattering of 187-Mev Electrons from Selected Even-Even Nuclei. *Phys. Rev.* **104** (1956) 1466.
57. J.D. Lewin, P.F. Smith. Review of mathematics, numerical factors, and corrections for dark matter experiments

- based on elastic nuclear recoil. *Astropart. Phys.* **6** (1996) 87.
- 58. S. Baum, K. Freese, C. Kelso. Dark Matter implications of DAMA/LIBRA-phase2 results. *Phys. Lett. B* **789** (2019) 262.
 - 59. S. Kang et al. DAMA/LIBRA-phase2 in WIMP effective models. *J. Cosmol. Astropart. Phys.* **07** (2018) 016.
 - 60. F. Kahlhoefer et al. Model-independent comparison of annual modulation and total rate with direct detection experiments. *J. Cosmol. Astropart. Phys.* **05** (2018) 074.
 - 61. D. Smith, N. Weiner. Inelastic dark matter. *Phys. Rev. D* **64** (2001) 043502.
 - 62. D. Tucker-Smith, N. Weiner. Status of inelastic dark matter. *Phys. Rev. D* **72** (2005) 063509.
 - 63. D.P. Finkbeiner et al. Inelastic dark matter and DAMA/LIBRA: An experimentum crucis. *Phys. Rev. D* **80** (2009) 115008.
 - 64. S. Kang et al. Proton-philic spin-dependent inelastic dark matter as a viable explanation of DAMA/LIBRA-phase2. *Phys. Rev. D* **99** (2019) 023017.
 - 65. S. Kang, S. Scopel, G. Tomar. Probing DAMA/LIBRA in the full parameter space of WIMP effective models of inelastic scattering. *Phys. Rev. D* **99** (2019) 103019.
 - 66. S. Chang, R.F. Lang, N. Weiner. Effect of Thallium Impurities in the DAMA Experiment on the Allowed Parameter Space for Inelastic Dark Matter. *Phys. Rev. Lett.* **106** (2011) 011301.
 - 67. J. Herrero-Garcia et al. Time-dependent rate of multicomponent dark matter: Reproducing the DAMA/LIBRA phase-2 results. *Phys. Rev. D* **98** (2018) 123007.

Надійшла 23.08.2019
Received 23.08.2019