

東京大学

宇宙線研究所

Institute for Cosmic Ray Research

ICRR CATALOG 2017

INSTITUTE FOR COSMIC RAY RESEARCH, THE UNIVERSITY OF TOKYO

CATALOG 2017

東京大学宇宙線研究所

Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo

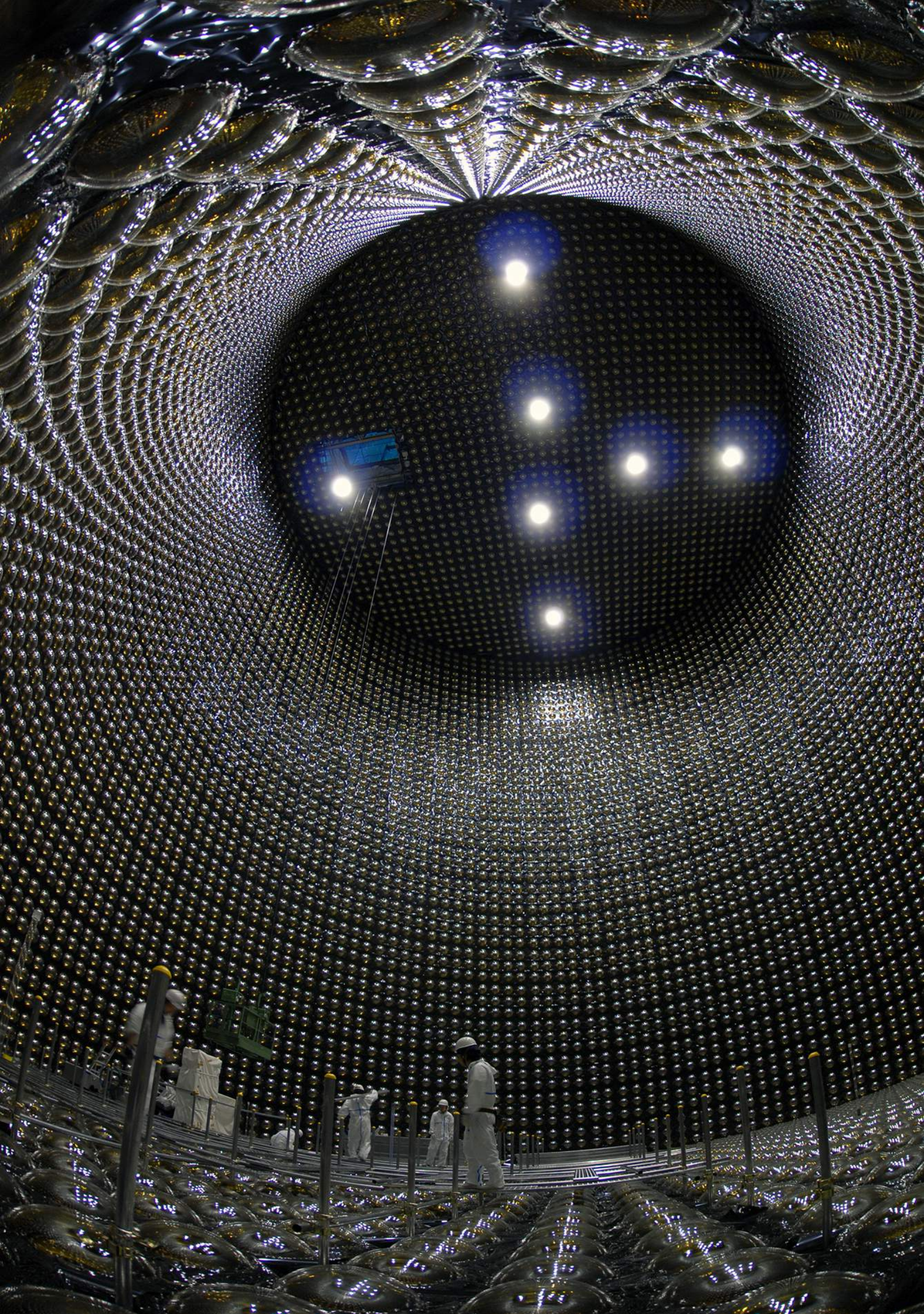
📍 住所 〒277-8582 千葉県柏市柏の葉 5-1-5
Address 5-1-5, Kashiwanoha, Kashiwa-shi, Chiba, 277-8582 Japan
☎ TEL 04-7136-3102 (代表) / +81-4-7136-3102 (Main)
📠 FAX 04-7136-3115 / +81-4-7136-3115
🌐 URL www.icrr.u-tokyo.ac.jp

発行：2017 年 9 月 12 日 東京大学宇宙線研究所

Published on 12 Sep. 2017 by Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo

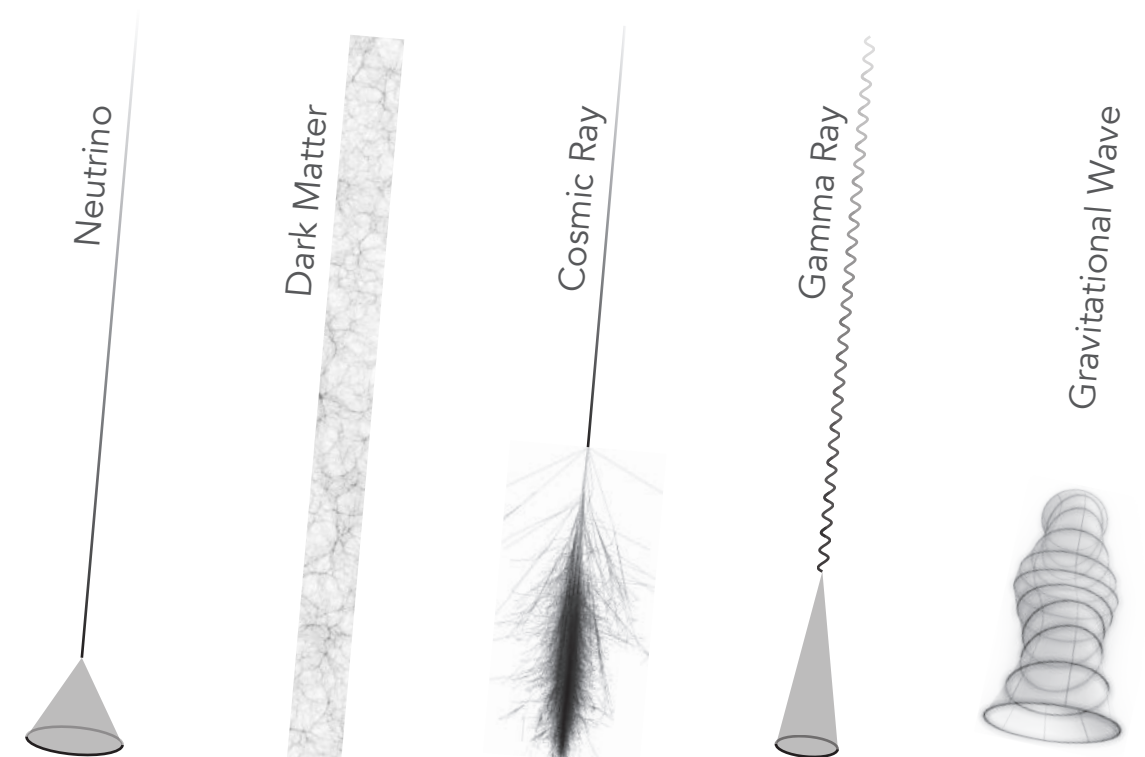
編集：東京大学宇宙線研究所 広報室

Edited by Public Relations Office, Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo



Explore the Universe and Elementary Particles with “Multi-Messengers”

東京大学宇宙線研究所は、
宇宙から飛来する「マルチメッセンジャー」の観測をとおりて、
もっとも大きな宇宙と、もっとも小さな素粒子の神秘にせまります。





1

研究内容について

- 04 所長あいさつ
- 08 宇宙線とは？

- 宇宙ニュートリノ研究部門
- 12 スーパーカミオカンデグループ
- 16 T2K グループ
- 20 ハイパーカミオカンデグループ
- 24 XMASS グループ

- 高エネルギー宇宙線研究部門
- 28 チェレンコフ宇宙ガンマ線グループ
- 32 テレスコプアレイグループ
- 36 チベットグループ
- 40 高エネルギー天体グループ

- 宇宙基礎物理学研究部門
- 44 重力波グループ
- 48 観測的宇宙論グループ
- 52 理論グループ

2

実験施設について

- 58 主な実験施設
- 60 神岡宇宙素粒子研究施設
- 61 重力波観測研究施設
- 62 宇宙ニュートリノ観測情報融合センター
- 63 乗鞍観測所
- 64 明野観測所
- 65 チャカルタヤ宇宙物理観測所

3

研究所について

- 68 沿革
- 70 年表
- 73 機構
- 74 委員会
- 76 教職員
- 77 経費
- 78 共同利用研究・教育
- 79 国際交流
- 80 広報
- 82 成果発表
- 83 受賞歴
- 84 アクセス

RESEARCH PROJECT

From the Director
What are the Cosmic Rays?

Neutrino and Astroparticle Research Division
Super-Kamiokande Group
T2K Group
Hyper-Kamiokande Group
XMASS Group

High Energy Cosmic Ray Research Division
Cherenkov Cosmic Gamma Ray Group
Telescope Array Group
Tibet AS γ Group
High Energy Astrophysics Group

Astrophysics and Gravity Research Division
Gravitational Waves Group
Observational Cosmology Group
Theory Group

FACILITIES

Experimental Facilities
Kamioka Observatory
KAGRA Observatory
Research Center for Cosmic Neutrinos
Norikura Observatory
Akeno Observatory
Chacaltaya Observatory

INFORMATION

History
Timeline
Organization
Committees
Staff
Budget
Joint Usage Research and Education
International Exchange
Public Relations
Achievement Reports
Awards
Access

所長あいさつ

宇宙線研究所の歴史は 1950 年に朝日新聞学術奨励金で乗鞍岳に建てられた宇宙線観測用の「朝日の小屋」に始まります。その後 1953 年に東京大学宇宙線観測所（通称、乗鞍観測所）となりました。この観測所は、わが国初の全国共同利用の施設でした。そして 1976 年に乗鞍観測所と原子核研究所の宇宙線関連部門をベースに現在の東京大学宇宙線研究所となり、全国共同利用の研究所として宇宙線の研究を進めてきました。そして 2010 年には共同利用・共同研究拠点として認定され、新たな制度のもとで宇宙線に関連した共同利用研究の推進を推進しています。

宇宙線研究所の使命はこれらの宇宙線研究で世界をリードしていくことです。世界最大のニュートリノ測定器スーパーカミオカンデはニュートリノ振動の発見とその後の研究で大きな成果を上げています。スーパーカミオカンデは今後も世界最高性能のニュートリノ検出器として重要な研究成果をあげて行くものと期待されています。一方で世界の研究は急速に進歩しており、宇宙線研究所でも新たな魅力ある研究を進める不断の努力が必要です。例えば、宇宙線研究所では最高エネルギー宇宙線観測装置（TA）が 2008 年に完成し、現在この装置を用いた研究が精力的に進められています。特に、 10^{20}eV という超高エネルギーになれば宇宙線が銀河系内を飛行する際に磁場で曲がる角度は数度以内になります。TA 実験による観測によって、最高エネルギー宇宙線がある特定の方向から多く飛来している証拠が観測され、最高エネルギー宇宙線天文学というような新たな研究分野が開拓されつつあると予感させます。神岡の地下でダークマターの正体を探る実験（XMASS）も 2010 年に観測が始まりました。また 2010 年に装置建設が開始された重力波望遠鏡（KAGRA）は 2015 年度末の最初の干渉計運転を経て、2017 年度中には低温鏡を用いた運転を開始し、2019 年には本格運転を開始する予定です。この装置からの重力波の観測と重力波天文学の推進を期待したいと思います。更には、現在世界的な規模の国際共同で準備が進む高エネルギーガンマ線天文台の CTA プロジェクトにも積極的に取り組んでいます。

宇宙線研究所にとって重要な科学的研究成果を出すことが一番大切であることは誰もが認めることと思います。しかし、それと共に我々の研究成果をより広い研究者コミュニティや一般社会の方々に知ってもらうことも非常に重要と思われます。本冊子では宇宙線研究所の現在の活動をまとめ、皆様に研究所の研究活動を理解していただくことを主な目的として作成したものです。

宇宙線が発見されたのはほぼ 1 世紀前の 1912 年頃でした。Victor F. Hess は当時知られていた地上での放射線が地中から来ているのか確認するために、気球に乗り、高度と共に放射線の強度の変化を調べました。この結果は驚いたことに、高度が上がると放射線強度が上がるということを示しており、この観測が宇宙から飛来する放射線「宇宙線」の発見となりました。この観測によって、宇宙には我々が目で見える光以外に、高エネルギーの放射があることが示されました。すなわち高エネルギー宇宙の発見です。

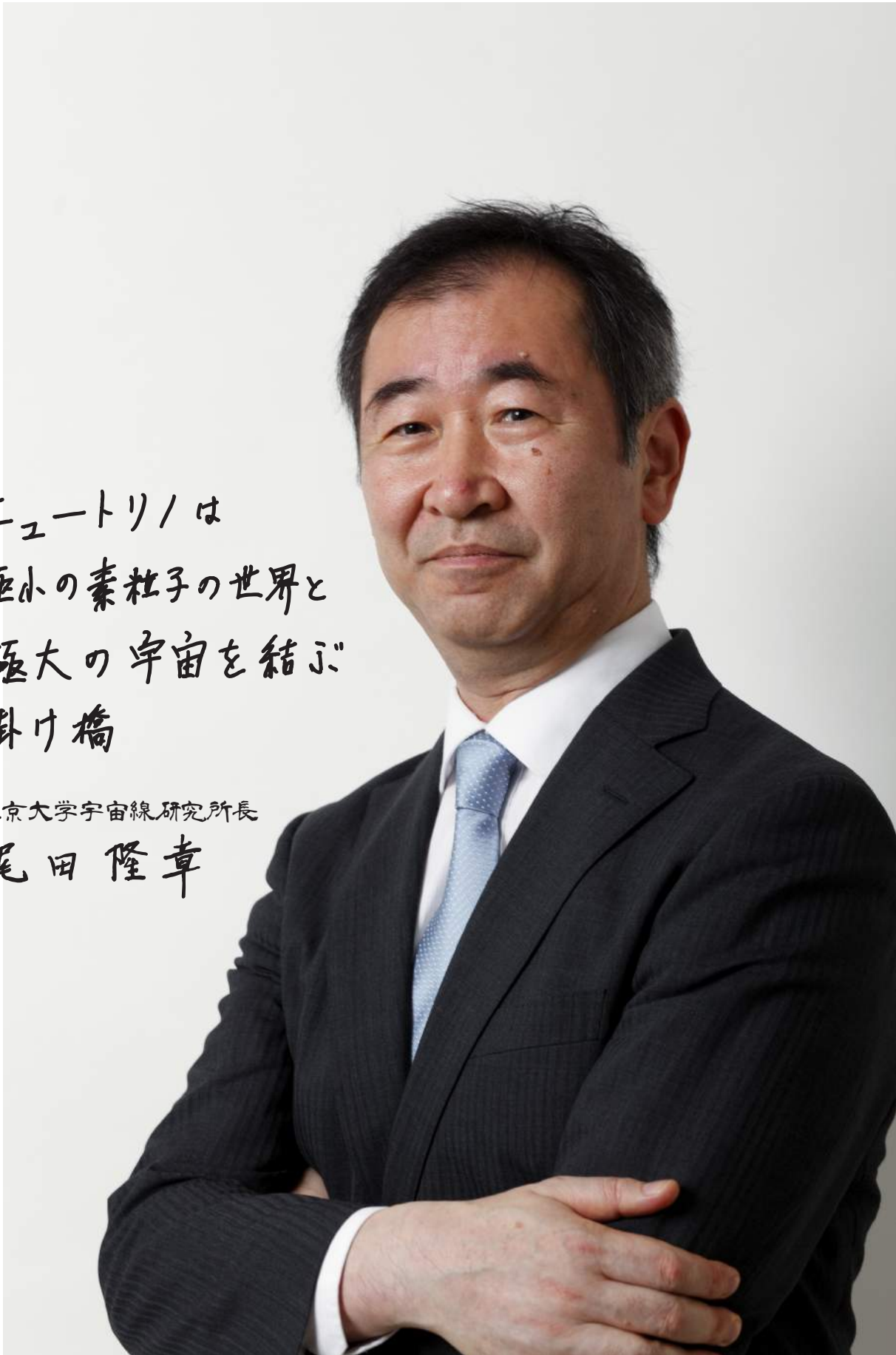
その後この宇宙線がどのようなものであるかを探る研究が続きます。それと共に 20 世紀半ばまでにこれらの研究を通して、ミューオン、パイ、K 中間子などが発見され、現在で言う素粒子物理学の発展にも大きく寄与しました。しかしその後加速器の技術が発達して、素粒子の研究の中心舞台は加速器を用いた実験に移りました。一方、宇宙線がどこで生成され、どのように地球まで飛来するのかも重要な問題で多くの研究がなされました。宇宙線がどこで生成されたかを知るには宇宙線粒子の飛来方向を測定すればよいかというと、そうはいかないことがわかります。つまり、宇宙線は電荷をもっており、また宇宙には磁場があるため、宇宙線は生成されたところから地球に飛来するまでに曲げられてもとの生成場所と到来方向には全く関係がなくなってしまうのです。このような理由のため、宇宙線がどこで生成されるのかなどの天文学的問題の解決には長い間大きな進展がありませんでした。

しかし、近年の観測技術の急速な進歩によって、宇宙線の研究は飛躍的に発展し、宇宙線研究は黄金期と言っても過言でないと思われます。宇宙線の起源を探る手段として、電荷を持たない高エネルギーガンマ線や宇宙ニュートリノの観測が非常に大切ですが、近年のガンマ線観測の進展は本当に目を見張るものがあります。また、高エネルギー宇宙ニュートリノもその証拠が発見されました。これらの研究と共に、宇宙を見る新しい目として、重力波の検出も世界中で感度向上の努力が続けられ、2016 年 2 月 11 日（日本時間で 12 日）にアメリカの LIGO プロジェクトで重力波の初観測が報告され、いよいよ新たな重力波天文学時代の幕が開くと思われます。それとともに、広い意味の宇宙線を用いて素粒子の世界を探る研究も近年再び大きな注目を集めるようになってきました。ニュートリノ振動すなわちニュートリノの質量が宇宙線によって生成されたニュートリノの観測で発見されたこと、また、太陽ニュートリノの研究でも別な種類のニュートリノ間のニュートリノ振動が確認されたことは 2015 年のノーベル物理学賞に結びつき、近年の成果のハイライトと言えましょう。宇宙にはその総重量が我々の知っている物質の数倍にもなるにも関わらずその正体が全くわからないダークマターが存在しています。その正体が何であるかという問題は非常に興味深く、ダークマターの正体を探る研究も活発に進められています。

ニュートリノは 極小の素粒子の世界と 極大の宇宙を結ぶ 掛け橋

東京大学宇宙線研究所長

梶田 隆章



From the Director

Cosmic ray was discovered around 1912. By the early 1900s, it was already known that there were radiations at the Earth's surface. To investigate if all radiations came from the ground or there were other sources, Victor F. Hess took a balloon flight and studied the change of the radiation intensity with respect to the altitude. Surprisingly, the result showed that radiation intensity went up at high altitudes. The observation brought about the discovery of "cosmic ray" radiation. This was the discovery that the universe is "shining" not only with the visible light, but also with high energy particles.

Various experiments followed to understand the nature of cosmic rays. Muons, π and K mesons were discovered through these activities by the middle of the 20th century. They contributed to the development of the elementary particle physics. However, due to the advancement of accelerator technologies, main research activities in the elementary particle physics shifted from the studies of cosmic rays to experiments with accelerators. On the other hand, there remained important questions in cosmic ray physics; such as, where the cosmic rays are generated, and how they reach to the Earth. Since the cosmic ray particles have electric charges, the directional information of a cosmic ray at the origin is completely lost when it arrives at the Earth. Hence, there has been little progress in understanding the astrophysical puzzles of cosmic rays such as the acceleration mechanism of cosmic ray particles.

However, because of the rapid advancement of the experimental technologies in recent years, cosmic ray research has also progressed rapidly. It is indeed the golden age for cosmic ray researchers. Observation of high energy gamma rays and cosmic neutrinos, carrying no electrical charges, are very important probes to explore the origin of cosmic rays. The progresses that the gamma ray observation experiments have made in recent years are truly astonishing. Recently, the evidence for high energy cosmic neutrinos has been found as well. Furthermore, there has been a significant improvement in the sensitivity in the gravitational wave detection. On Feb. 11, 2016, the LIGO collaboration announced the observation of gravitational waves. The gravitational wave astronomy is about to begin. Recently, studies of cosmic rays have contributed to the field of elementary particle physics again. For example, the studies of neutrinos produced by cosmic ray interactions in the atmosphere have led to the discovery of neutrino oscillations between muon-neutrinos and tau-neutrinos, namely establishing the non-zero masses of neutrinos. Solar neutrino experiments have solved the long-standing solar neutrino problem attributing it to neutrino oscillations between electron-neutrino and other neutrino flavors. These studies were recognized by the 2015 Nobel Prize in physics. It is well known that the total mass of "dark matter" is several times larger than that of the normal matter. However, the natures of dark matter particles are unknown. Dark matters are searched for and studied actively by various means.

The history of the Institute for Cosmic Ray Research (ICRR) began with an experimental hut in Mt. Norikura at the altitude of 2,770m, called Asahi hut, built in 1950 with the Asahi Bounty for Science. This small hut developed into the Cosmic Ray Observatory (commonly called Norikura Observatory) of The University of Tokyo in 1953. It was the first inter-university research facility in Japan. The Cosmic Ray Observatory, together with cosmic ray divisions of the Institute for Nuclear Study, was reorganized to the Institute for Cosmic Ray Research (ICRR) of The University of Tokyo in 1976. Since then, ICRR has carried out various research activities on cosmic rays as an inter-university research institute. In 2010, ICRR has been selected as one of the Japanese government's new "Joint Usage/Research Center". ICRR is continuing inter-university research activities under the new system.

The mission of Institute for Cosmic Ray Research (ICRR) is to lead the world community of cosmic ray researches. The world's largest neutrino detector Super-Kamiokande has discovered neutrino oscillations and been contributing to the studies of oscillations. It is expected that Super-Kamiokande will continue to get important scientific results. However, the research activities in the world advance quickly. Therefore, continuing and lasting efforts to create new attractive fields of research are required at ICRR. For example, the highest energy cosmic rays called Telescope Array (TA), completed in 2008, has been conducting various studies on the highest energy cosmic rays. The highest energy cosmic rays of energy at 10^{20} eV deviate by only a few degrees from their original paths when they travel through the Milky Way galaxy. TA has observed indication that the highest energy cosmic rays arrive from a particular direction of the sky. The data may suggest the birth of a new research field, the highest energy cosmic ray astronomy. A dark matter experiment called XMASS started experiment at Kamioka in 2010, whose objective is the direct detection of dark matter. In addition, the construction of the gravitational wave telescope (KAGRA) began in 2010. KAGRA had the initial interferometer operation in March-April 2016 and plan to begin operating the interferometer with cryogenic mirrors by the end of JFY 2017, and the full operation in 2019. We are looking forward to seeing the signals of gravitational waves and promoting the gravitational wave astronomy. Finally, constructing CTA (Cherenkov Telescope Array) for high-energy gamma-ray astronomy as a key partner of the global project is also one of the very important missions for ICRR.

Not to mention, delivering scientific results of high standards is an important mission to ICRR. However, it is also very important to share our scientific achievements with the scientific community and the general public. This booklet summarizes the present activities at ICRR for readers of such backgrounds. We hope that it serves its purpose.



宇宙線とは？



1 オーストリアの科学者ヘスは気球に乗って大空に飛び立ち、放射線を測定した。
Austrian physicist Victor Hess ascended in a balloon up to the sky and measured radiations.

宇宙から降り注ぐミクロな粒子

1912 年、オーストリアの科学者ヘスは、気球に乗って大空に飛び立ちました。当時、高いエネルギーで飛び交う粒である放射線は、地球の内部からやってくると考えられていました。しかし、ヘスの実験では気球の高度が上がるにつれて、放射線の強度が高くなっていったのです。放射線は宇宙からも降り注いでいるのではないだろうか――。宇宙線の研究が幕を開けた瞬間です。

宇宙線とは、宇宙空間を高エネルギーで飛び交っているとても小さな粒です。地球にも多くの宇宙線がやってきており、大気と衝突して大量の粒子が生まれ出され、地表に降り注いでいます。私たちは、毎日このような粒を浴びています。粒は私たちの体や地球の岩石をすりりと通り抜けて、地中へと突き進んでいるのです。

この粒子の正体は、私たちの身の回りの物質をつくる原子核や素粒子などです。宇宙線として地球に降り注ぐ粒子の 90% は陽子 1 個でできた水素原子核で、9% は陽子と中性子が 2 個ずつ集まったヘリウム原子核、残りの 1 % がヘリウム原子核よりも重い原子核や素粒子です。

1000 億の粒の雨「空気シャワー」

1936 年、宇宙線の線量は高度 15km ほどでピークとなり、それより高い場所では急速に減少することが測定されました。これは何を意味しているのでしょうか。つまり、これまで検出されていた宇宙線は、宇宙から地球にやってきた高エネルギーの宇宙線が地球の大気と衝突して生じた粒子だったのです。宇宙に起源を持つものを「一次宇宙線」、大気と衝突して生じる大量の粒子を「二次宇宙線」と呼びます。

地球の大気と衝突した一次宇宙線は、空気に含まれる窒素原子や酸素原子の原子核を破壊して、中間子と呼ばれる新たな粒子をたくさん作り出します。さらに、その中間子も周りの原子核と高速で衝突して、多くの中間子を生まれ出し、ねずみ算的に粒子の数が増えていくのです。生じた粒子のうち寿命が短いものはすぐに崩壊し、最終的に 1000 億個もの粒となり、数百平方メートルの範囲に降り注ぎます。

このようにシャワーのように降り注ぐ二次宇宙線のことを「空気シャワー」と呼びます。ミュオンやニュートリノ、中性子、ガンマ線、電子、陽電子などが含まれます。中間子やミュオン、陽電子などの粒子は空気シャワーの観測により発見されました。宇宙線の研究は素粒子物理学の発展に大きく貢献してきました。

宇宙からのメッセンジャー

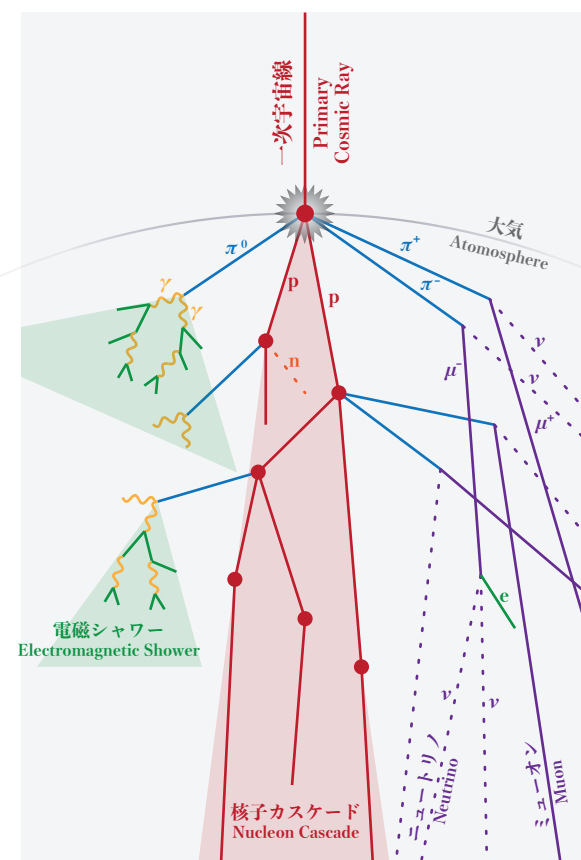
大きなエネルギーを持つ一次宇宙線は、太陽系の外からやってきます。空気シャワーの観測により、宇宙線のエネルギーは 10 の 8 乗電子ボルトから 10 の 20 乗電子ボルトと、大きな幅があることが分かりました。最も高いエネルギーを持つ宇宙線は、加速器実験で人工的に作り出せる最大のエネルギー (14TeV) の 1000 万倍にもなります。いったいどのように粒子をこんなエネルギーにまで加速しているのでしょうか？ まだ謎に包まれています。

エネルギーの低い宇宙線は、太陽系内や銀河系内の強力な磁場により、進路を曲げられてしまいます。一方、最高エネルギーの宇宙線は、磁場の影響をほとんど受けずに真っ直ぐ地球にたどり着くので、宇宙のどこからやってきたかが分かります。このような宇宙線は、100 平方 km の範囲に年に 1 回ほどしか降りません。ちなみに山手線の内側は約 63 平方 km です。

最新の観測により、重い星が寿命を終えるときに起こす「超新星爆発」で、高エネルギーの宇宙線が生まれていることが明らかになってきました。宇宙線を見つめることで、遙か遠い宇宙で起こっている激しい天体現象のメカニズムを明らかにし、さらには、宇宙の進化に迫ります。宇宙線は、多くの謎を解く可能性を秘めた、宇宙から私たちにに向けて放たれた「メッセンジャー」なのです。

ニュートリノ、重力波、ガンマ線……
「マルチメッセンジャー」で宇宙を探索

宇宙からやってくるメッセンジャーは原子核だけではありません。最もエネルギーが高い電磁波である「ガンマ線」、全ての物質を軽々とすり抜けて地球にやってくる素粒子「ニュートリノ」、時空のゆがみがさざ波のように伝わる「重力波」、未知の物質「暗黒物質」などもあります。ガンマ線とニュートリノについては観測技術が飛躍的に向上し、ガンマ線天文学やニュートリノ天文学などの新たな学問が拓けてきました。



2 宇宙から降り注ぐ放射線（一次宇宙線）が、大気中の原子核と衝突し、二次宇宙線として「空気シャワー」を生み出す。
Radiations originating from space (primary cosmic ray) produce air showers, as secondary cosmic ray, in collisions with air molecules.

- p 陽子 Proton
- n 中性子 Neutron
- γ ガンマ線 Gamma ray
- e 電子 Electron
- π パイ中間子 Pion
- μ ミューオン Muon
- ν ニュートリノ Neutrino

What are Cosmic Rays?

universe. Cosmic rays are “messengers” sent to mankind that convey messages from the far reaches of the universe, with a great potential to bring answers to questions that are asked in a wide range of fields in physics and astronomy.

Gamma-rays, neutrinos, and gravitational waves,

The unique research center in the world exploring universe with “multi-messengers”

Nucleus is not the only messenger bringing information from space, but the followings are also the ones; Gamma-rays – high energy photons, neutrinos – elusive particles most of which pass through matter unnoticed, gravitational waves – ripples in the fabric of space-time, and dark matter – unidentified matter.

Especially for gamma-rays and neutrinos, recent technological developments have overcome many observational difficulties, and brought forth a new era of gamma-ray and neutrino astronomy.

Gravitational wave, one of the messengers, whose existence was predicted by Albert Einstein in his theory of relativity 100 years ago, and was the final missing piece in the prediction. But in February 2016, it was announced that the gravitational waves were finally detected for the first time in human history. Today humankind acquired new “eye” with which to see the universe, in addition to high energy photons and particles. Gravitational waves are ripples in the space-time which propagate through space at the speed of light. Detection of gravitational waves will reveal large portion of the universe that are, with the traditional probes, unobservable; such as, mergers of black-holes and the birth of the universe. The Large-scale Cryogenic Gravitational Wave Telescope, named “KAGRA,” is under-construction now. KAGRA had the initial interferometer operation in March-April 2016 and plan to begin operating the interferometer with cryogenic mirrors by the end of JFY 2017, and the full operation in 2019. We are looking forward to seeing the signals of gravitational waves and to promoting the gravitational wave astronomy.

Cosmic Rays, Gamma Rays, Neutrinos, Gravitational Waves, Dark Matter – we call them “multi-messengers” sent from the far reaches of the universe. We, ICRR, are trying to explore the frontier of the cosmic ray physics, astrophysics and elementary particle physics with the observation of these multi-messengers. ICRR at The University of Tokyo continues to be the unique research center in the world that hosts a comprehensive array of leading cosmic ray research programs.

Rain of Hundred Billion of Particles, “Air Shower”

In 1936, it was discovered that the flux of cosmic radiation increases sharply with altitude, but it peaks at about 15 kilometers in altitude, dropping sharply at higher altitude. What does it show? In other words, the radiation detected was from secondary particles produced by very high-energy cosmic rays reaching the Earth from space. Cosmic rays originating in space are called “primary cosmic ray,” and the ones produced by in collisions between primary cosmic rays and air molecules are called “secondary cosmic ray.”

When a primary cosmic ray from space collides with an air molecule, it breaks apart the nucleus of the molecule, resulting in production of multiple high energy particles, called “hadrons.” Then these particles fly apart at nearly the speed of light, further striking the surrounding air molecules, producing more particles. The chain reaction quickly grows and the product particles soon decay into many types of lighter particles, and develops into hundreds of billions of secondary particles, raining on an area covering several hundred square meters on the ground finally.

This cascade of particles is called an “air shower.” “Air shower” contains such as muons, neutrinos, gamma-rays, electrons and positrons. Muons, mesons, and positrons were first detected in air showers, bringing about profound impacts on the field of elementary particles.

Messengers from Space

High-energy primary cosmic rays come from outside the solar system. Observation of air shower tells that primary cosmic rays impact on the Earth’s atmosphere with a very wide energy spectrum, from 10^8 to 10^{20} electron volts. A cosmic ray particle of the highest energy has energy that is ten million times the one of the highest energy man-made particle accelerator can produce. How does the universe accelerate particles to such enormous energies? Still in mystery.

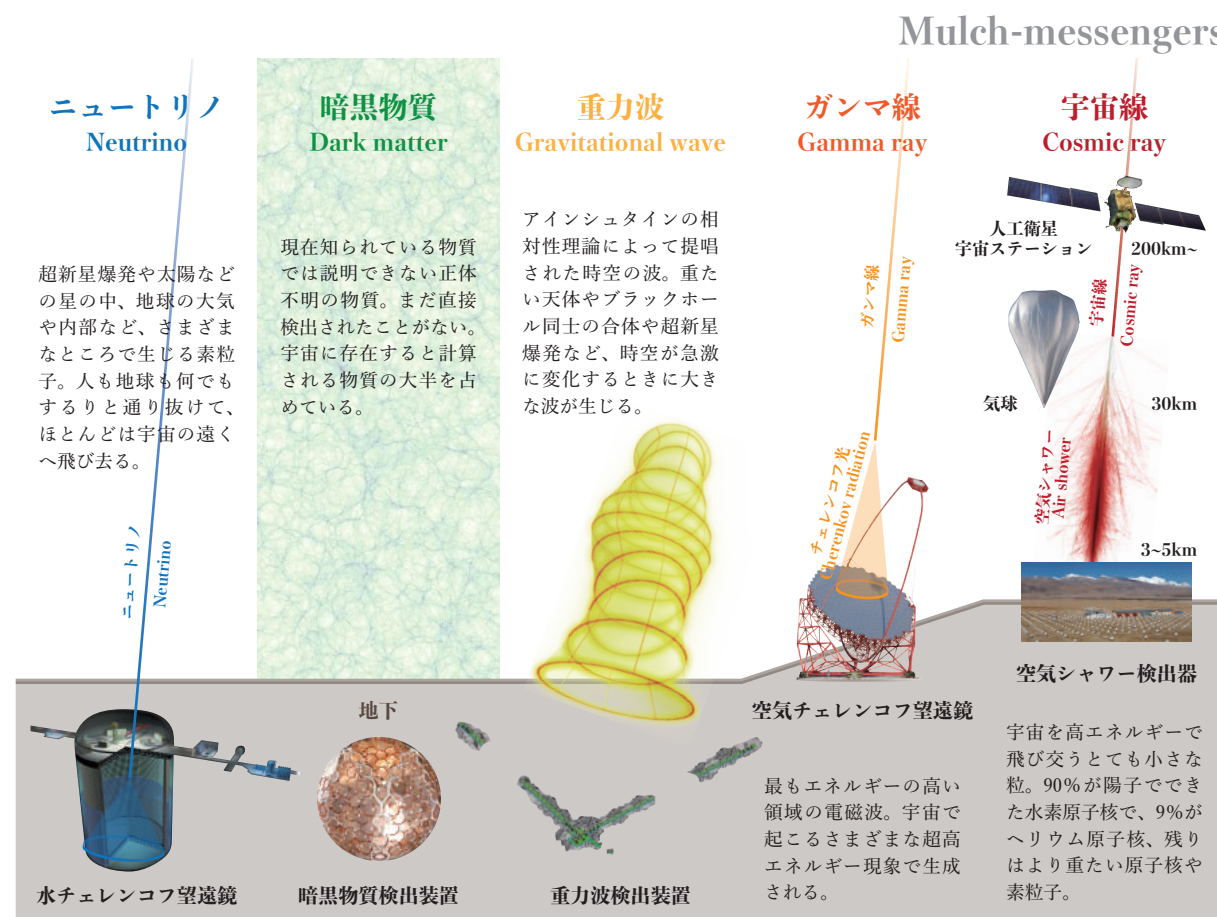
Low-energy cosmic rays are bent their paths by galactic magnetic fields. On the other hand, cosmic ray particles of the highest energy travel straight through space without being affected by galactic magnetic fields to convey information of the environment they were produced. These cosmic ray particles of the highest energy rain only about once a year on an area covering hundred square kilometers on the ground. Just for comparison, the area surrounded by JR Yamanote Line is approximately 63 square kilometers. Recent studies have found that “supernova” are one such sources of cosmic rays. Looking into cosmic rays, we aim to understand the mechanisms of very high-energy astrophysical events, occurring at enormous distances from the Earth, and even to uncover the mysteries of the evolution of the

High-Energy Particles from Space

In 1912, Austrian physicist Victor Hess ascended in a balloon up to the sky. At that time, it was commonly thought that high-energy radiation originates from radioactive nuclei on earth. However, his experiment showed the intensity of radiation increased with altitude. Is radiation entering the atmosphere from above as well? This is the very beginning of cosmic ray research.

Cosmic rays are high-energy particles that strike the Earth from all directions. They originate in space and travel at nearly the speed of light through space to earth.

These particles pass through our bodies every day and penetrate even the earth. They are mostly the nuclei of the same atoms that constitute our everyday matter. About 90 percent of the cosmic rays are hydrogen nuclei-namely protons, 9 percent are helium nuclei, and the rest are heavier nuclei and elementary particles such as electrons and positrons.



3 宇宙線を観測するさまざまな手段
Methods of cosmic ray detection

スーパーカミオカンデ

太陽ニュートリノ観測とニュートリノ振動

太陽中心部では、核融合反応によってエネルギーが発生しています。その反応によって大量の電子ニュートリノが生まれ、地球に降り注いでいます。スーパーカミオカンデは事象の方向を測定できるので、太陽方向からのニュートリノ事象を同定できます（図3）。スーパーカミオカンデが観測した強度は予測値の 47% しかありませんでした。平成 13 年にカナダの SNO 実験が、電子ニュートリノの強度を測り、その結果とスーパーカミオカンデでの結果の比較をすることによって、電子ニュートリノがミューニュートリノおよびタウニュートリノに振動していることが分かりました。太陽ニュートリノは太陽内部の高密度物質、地球の物質を通過してスーパーカミオカンデに届くため、ニュートリノ振動に対する物質の効果を探ることができます。最近ではこの物質効果によって夜間の方が昼間よりもニュートリノ事象数が多くなるという兆候を掴みました。現在は太陽内部の物質効果を調べるために精密観測をおこなっています。

陽子崩壊探索実験

物質を構成する陽子は、陽子の仲間（バリオン）の中で最も軽いので、未来永劫壊れることなく安定していると考えられてきました。しかし、素粒子の大統一理論は、陽子が他の種類（中間子や電子の仲間）のより軽い粒子へ壊れることを予言しています。予言される陽子の寿命は宇宙の年齢よりもはるかに長いのですが、たくさんの陽子を集めてその中のいくつかが壊れれば、長い時間を待たなくても陽子の寿命を見積もることができます。スーパーカミオカンデの中には 5 万トンの純水が蓄えられていますが、この有効体積中には 7×10^{33} 個の陽子が含まれています。20 年以上も観測を継続していますが、陽子が壊れた証拠はまだ得られていません。陽子が壊れなかったという観測結果から、陽子の寿命は少なくとも 10^{34} 年以上と推定されています。もし陽子崩壊が観測されれば、素粒子の大統一理論研究への突破口になります。最も有力な壊れ方の候補は、陽子が π^0 中間子と陽電子（電子の反粒子）に壊れるモードです。スーパーカミオカンデでは 3 つの電子型のリングが観測されるはずです。（図4）。

将来計画

スーパーカミオカンデにガドリニウムを溶解させ中性子の同時計測ができるようにするアップグレード計画が進行しています。アップグレードが完了すると、反ニュートリノに対して飛躍的に感度が向上し、宇宙の初めから起きてきた超新星爆発からのニュートリノ（超新星背景ニュートリノ）を捉えることができるようになります。また、これにより反ニュートリノを区別できるようになると大気ニュートリノ観測や、T2K 実験、陽子崩壊探索実験の感度向上につながると期待されています。

研究の目的

- 太陽や大気中、加速器で生成されたニュートリノを使ってニュートリノの性質を探索素粒子の研究
- 陽子崩壊の探索による大統一理論の検証
- 超新星爆発などから飛来するニュートリノを使って天体や宇宙を探索研究

実験装置

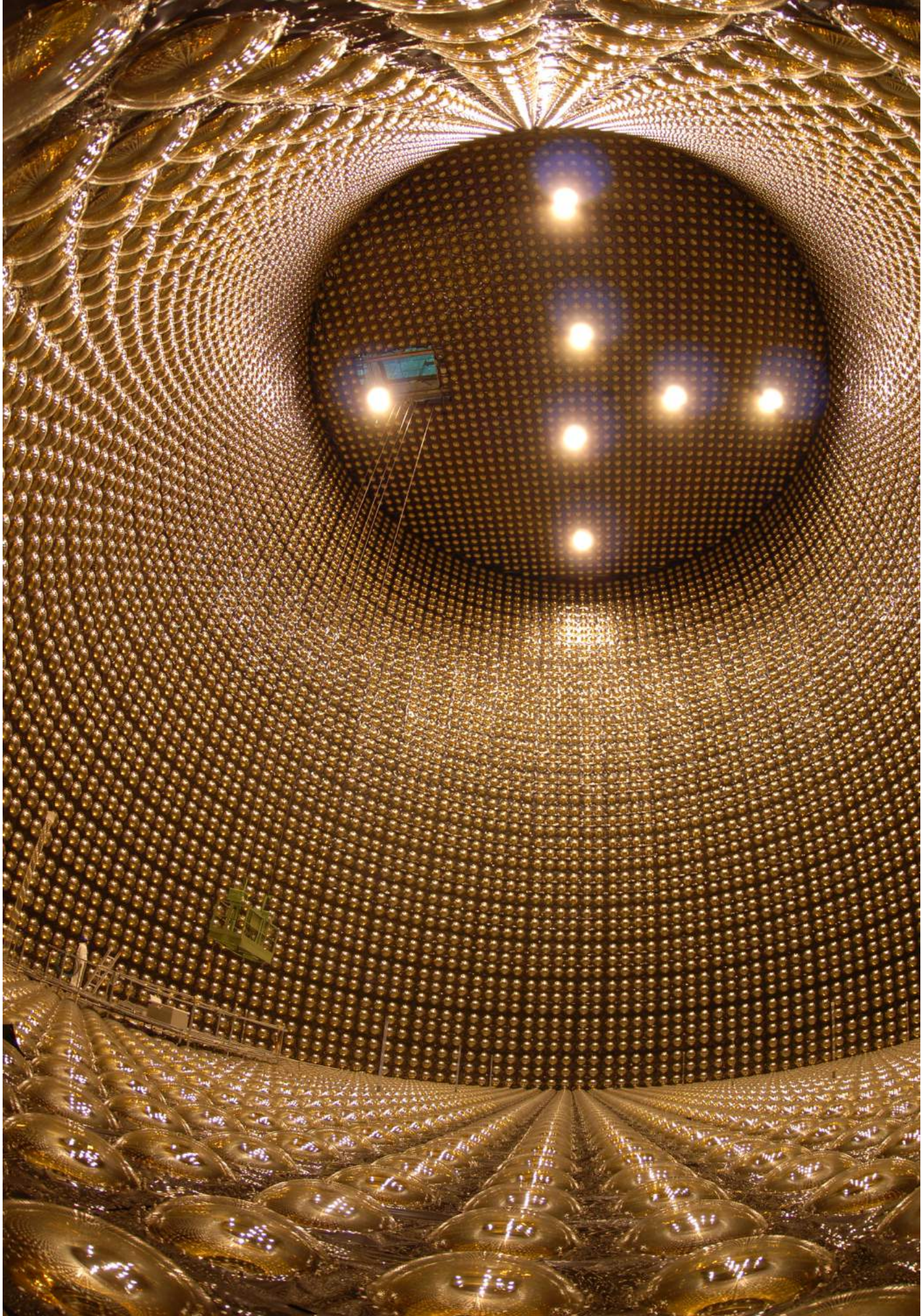
スーパーカミオカンデは岐阜県神岡町の神岡鉱山の地下 1000 メートルにある、純水 5 万トンを満たした円筒形のタンクです（図1）。荷電粒子が水中を超光速で走るときに発せられる、チェレンコフ光という青白い微かな光を捕えるため、タンク内面には直径 50cm の光電子増倍管（センサーの一種）が約 11100 本取り付けられています。平成 8 年 4 月 1 日に実験を開始し、現在まで 20 年以上続けています。

研究内容

大気ニュートリノ観測によるニュートリノ質量の発見

宇宙から飛んてくる宇宙線は大気と反応してニュートリノを作ります。この大気ニュートリノは、ミューニュートリノと電子ニュートリノで構成されています。この中のミューニュートリノが、地球サイズの距離を飛ぶ間にタウニュートリノに変わってしまうことを、平成 10 年に発見しました。図2を見ると、上向きのミューニュートリノの数が減ったように見えますが、これはタウニュートリノに変わってしまったためにそのように見えています。このようにニュートリノがその種類を変えてしまう現象を「ニュートリノ振動」と呼びます。ニュートリノ振動はニュートリノが質量を持っている場合にのみ起こる現象であり、ニュートリノ振動の発見によってニュートリノが質量を持つことが示されました。この成果によって、梶田隆章氏は平成 27 年のノーベル物理学賞を受賞しました。最近では振動した後のタウニュートリノの観測にも成功しています。引き続き、大気ニュートリノの精密観測によって、未知のニュートリノの性質を探っています。

◀1 スーパーカミオカンデの内部
Inside of the Super-Kamiokande detector



Super-Kamiokande

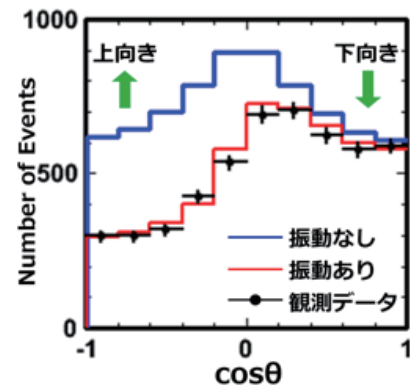
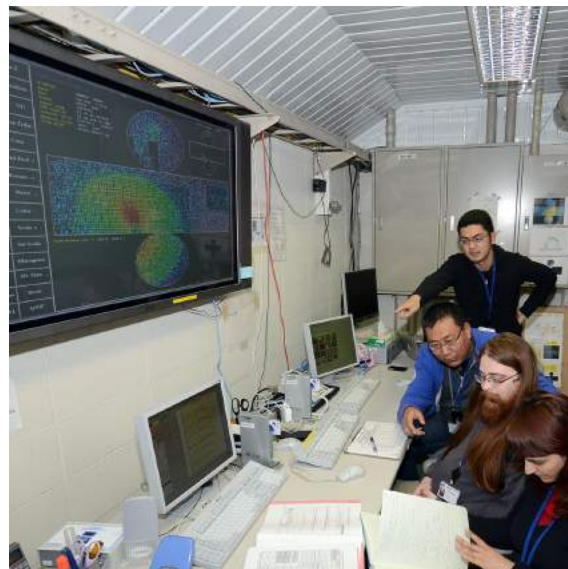
Super-Kamiokande

The purpose of Super-Kamiokande (SK) is to study elementary particle physics and astrophysics through neutrino detection and nucleon decay searches.

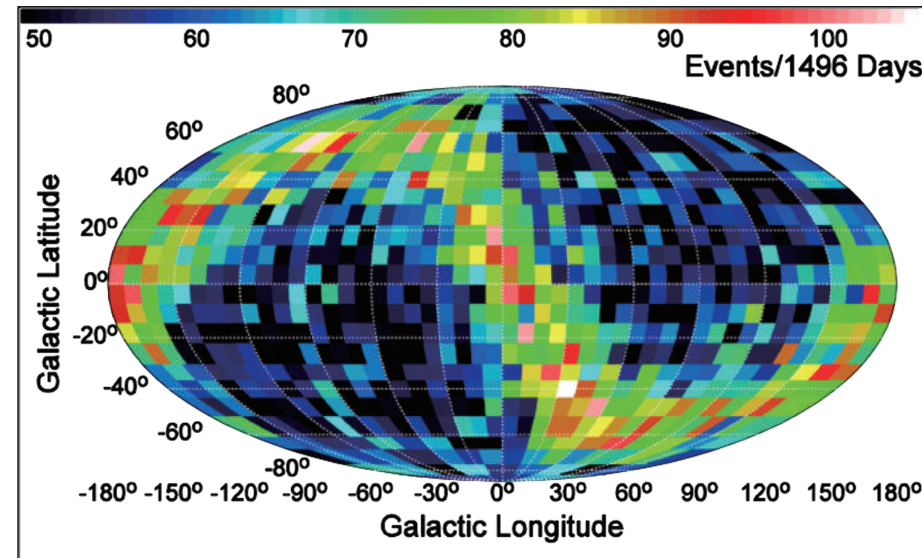
SK is a 50,000-ton cylindrical water Cherenkov detector 40m in height and 40m in diameter. It is equipped with over 11,000 50-cm photomultiplier tubes (PMTs) in order to observe various elementary particle interactions in the detector. Detector operations began in 1996. SK observes enormous amounts of neutrinos produced both in the Sun (solar neutrinos) and by the interactions of cosmic rays in the atmosphere (atmospheric neutrinos). In 1998 SK observed a clear anisotropy in the zenith angle distribution of its atmospheric neutrino data, thereby establishing the existence of neutrino masses and mixing, a phenomenon known as “neutrino oscillations.” For this result, the Nobel Prize in physics was awarded to Prof. Takaaki Kajita in 2015. Furthermore, accurate measurements of the solar neutrino flux using neutrino-electron scattering data in SK, in conjunction with results from the SNO experiment in Canada, led to the discovery of oscillations among neutrinos produced in the center of the Sun.

All materials in this space are made of atoms, which consist of nucleus and electrons. Furthermore, nucleus is a composite of protons and neutrons. It has been thought that proton is eternally stable, however Grand Unified Theory, which unifies strong, weak, and electromagnetic interactions, predicts proton will decay into lighter particle like mesons and leptons. SK uses 50,000 tons of pure water and its fiducial volume contains 7×10^{33} protons. (We are measuring proton lifetime with huge number of protons!) SK is running more than 20 years, however, any evidence of proton decay has not been observed yet. From this result, proton lifetime is estimated to be more than 10^{34} years. SK will keep running towards a new horizon of the world of particle physics.

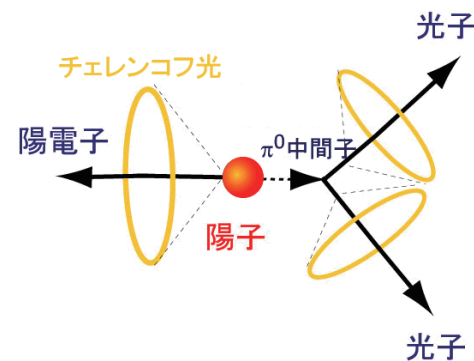
The neutrinos emitted from all of the supernovae since the onset of stellar formation have suffused the universe. This thusfar unobserved flux is referred as the “relic” supernova neutrinos. The flux of the supernova relic neutrinos is expected to be several tens per square centimeter per second. In order to separate these signals from the much more common solar and atmospheric neutrinos and other backgrounds, SK needs a new detection method. The SK Collaboration approved the SK-Gd project. It is the upgrade of the SK detector via the addition of water-soluble gadolinium (Gd) salt. This modification will enable it to identify low energy anti-neutrinos for the world's first observation of the relic supernova neutrinos via inverse beta decay.



2 大気ニュートリノの天頂角分布。上向きニュートリノの振動の証拠
Zenith-angle distribution of atmospheric neutrinos, showing evidence of oscillation for upward-going neutrinos



3 ニュートリノで見た太陽の軌跡
Track of the Sun seen by neutrinos



4 陽子が陽電子と π^0 中間子に崩壊する様子
A proton decays to a positron and a neutron pion

T2K

研究内容

ニュートリノと反ニュートリノの性質の違いを探索する

J-PARC の陽子加速器システムと T2K 実験のニュートリノビームラインの建設は 2009 年春に完了し、2010 年 1 月より本格運用が開始されました。2010 年 2 月 24 日にはスーパーカミオカンデにおいて加速器 (J-PARC) からのニュートリノ反応事象を初めて観測しました。さらに東日本大震災で 2011 年 3 月 11 日に加速器が停止する直前までに取得したデータを解析して、ミューニュートリノが電子ニュートリノに変化した兆候である電子ニュートリノ候補事象 6 個 (図 1) を世界で初めてとらえたことを発表しました。東日本大震災からの加速器施設の復旧を終え、2012 年に実験を再開し、2013 年には電子ニュートリノ事象を 28 個に増やし、電子ニュートリノ出現の現象をより確実なものとなりました。

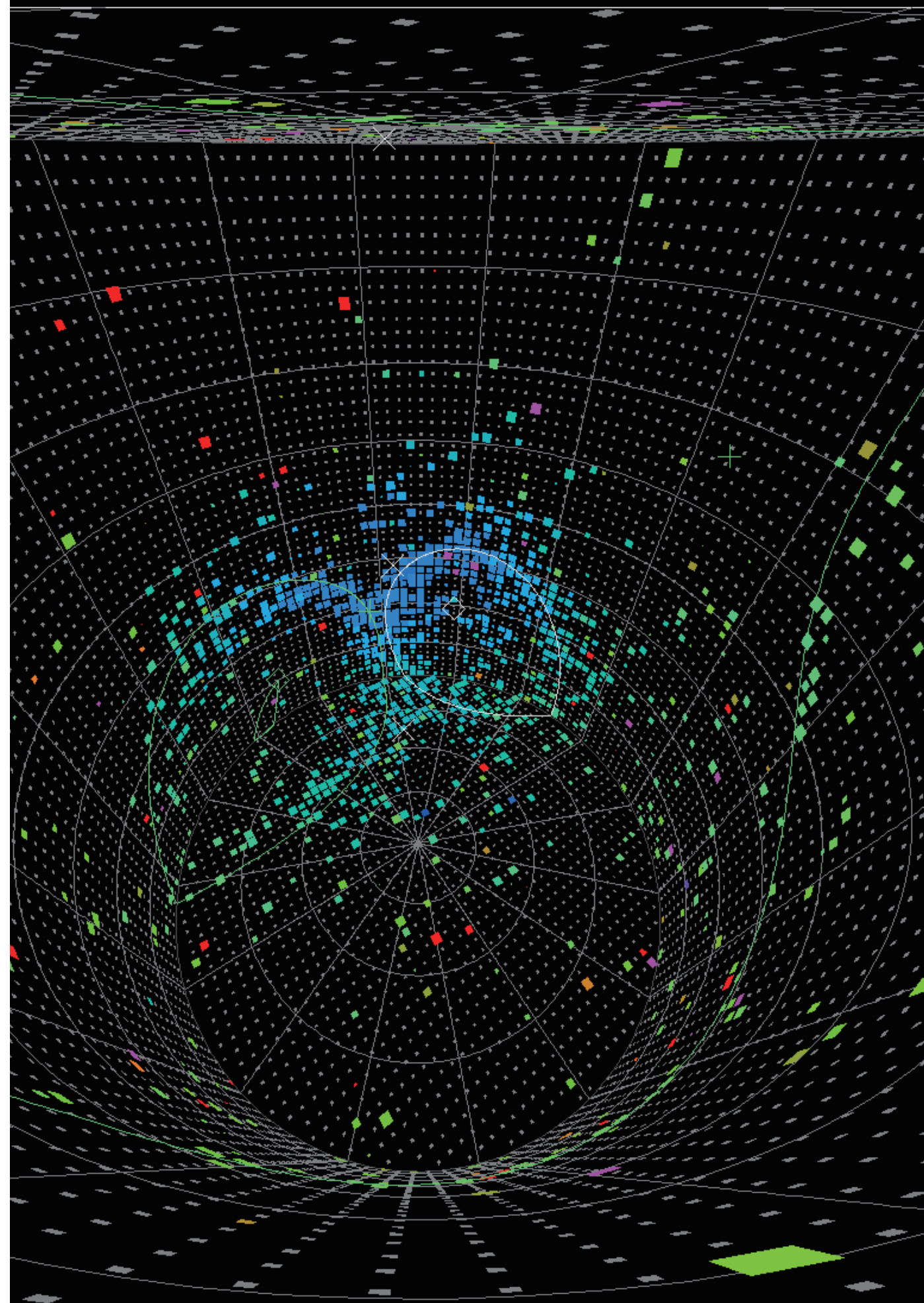
また、2014 年からは反ミューニュートリノビームを用いた実験を開始し、反ミューニュートリノの消失を確認、また、反電子ニュートリノの候補事象も 4 事象確認しました。また、2016 年春までに観測された電子ニュートリノ候補事象数は 32 となりました。これら最新の電子ニュートリノおよび反電子ニュートリノ出現のデータを用いた解析を行った結果、CP 保存が破れている可能性が明らかになりました。但し、統計的ふらつきがあるため、もし CP が保存されていても 10 回に 1 回はこのような観測結果となることがあり得ます。この実績をもとに今後も実験を継続、ニュートリノ振動現象の全容解明を世界に先駆けて行ってゆくことを目指します。

研究の目的

- ミューオンニュートリノビームからの電子ニュートリノの出現現象の精密測定を通して、 θ_{13} の値の測定やニュートリノと反ニュートリノの性質の違い (CP 対称性の破れ) を探索する
- ミューオンニュートリノ消失の観測により、混合角 θ_{23} 及び質量差 Δm^2_{32} を精密に測定する

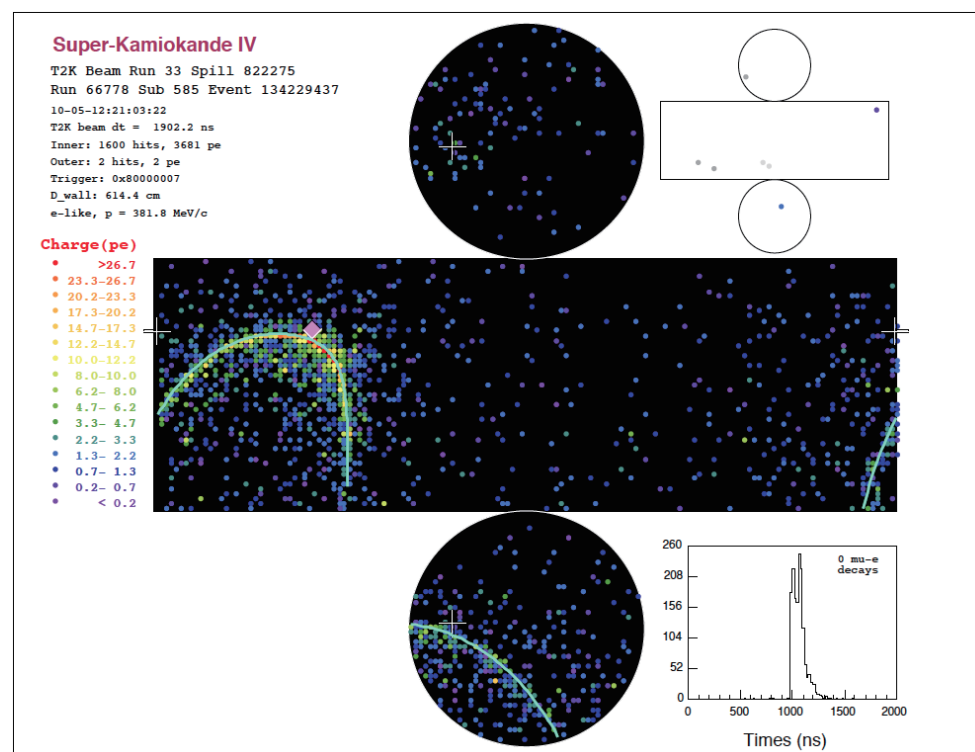
実験装置

T2K 実験では、東海村の J-PARC に設置されている大強度陽子加速器により生成する高輝度ニュートリノビームを用います。また振動後のニュートリノを観測するために、ニュートリノ源から 295km 離れた岐阜県飛騨市にあるスーパーカミオカンデを用いています。T2K 実験用ニュートリノビームラインのデザインには、オフアクシス (非軸) ビームというアイデア (Long Baseline Neutrino Oscillation Experiment, BNL E889proposal, (1995)) が取り入れられました。ビームの方向をスーパーカミオカンデからわざとずらすことにより、エネルギーの広がり小さいニュートリノビームを効率的に生成することが可能となります。T2K 実験開始時はスーパーカミオカンデにおいてニュートリノ振動の効果が最大となるよう、ビームの方向がスーパーカミオカンデから 2.5 度ずれた方向となるように機器が設置されました。このとき、スーパーカミオカンデにおけるニュートリノエネルギーの中心値はおおよそ 650MeV となります。生成するニュートリノはほぼミューオンニュートリノであり、電子ニュートリノの混入はエネルギーピーク近傍で 0.4% 程度しかないと見積もられています。この T2K ニュートリノビームラインが生成するビームは、K2K 実験と比較して 2 桁近い大強度を達成することを予定しています。スーパーカミオカンデにおいては、2008 年にデータ収集電子回路装置を更新し、安定した高精度観測ができるように準備を行いました。また加速器ニュートリノビームの時間情報をリアルタイムに転送し、スーパーカミオカンデの T2K ニュートリノ事象選択を行うシステムを作りました。

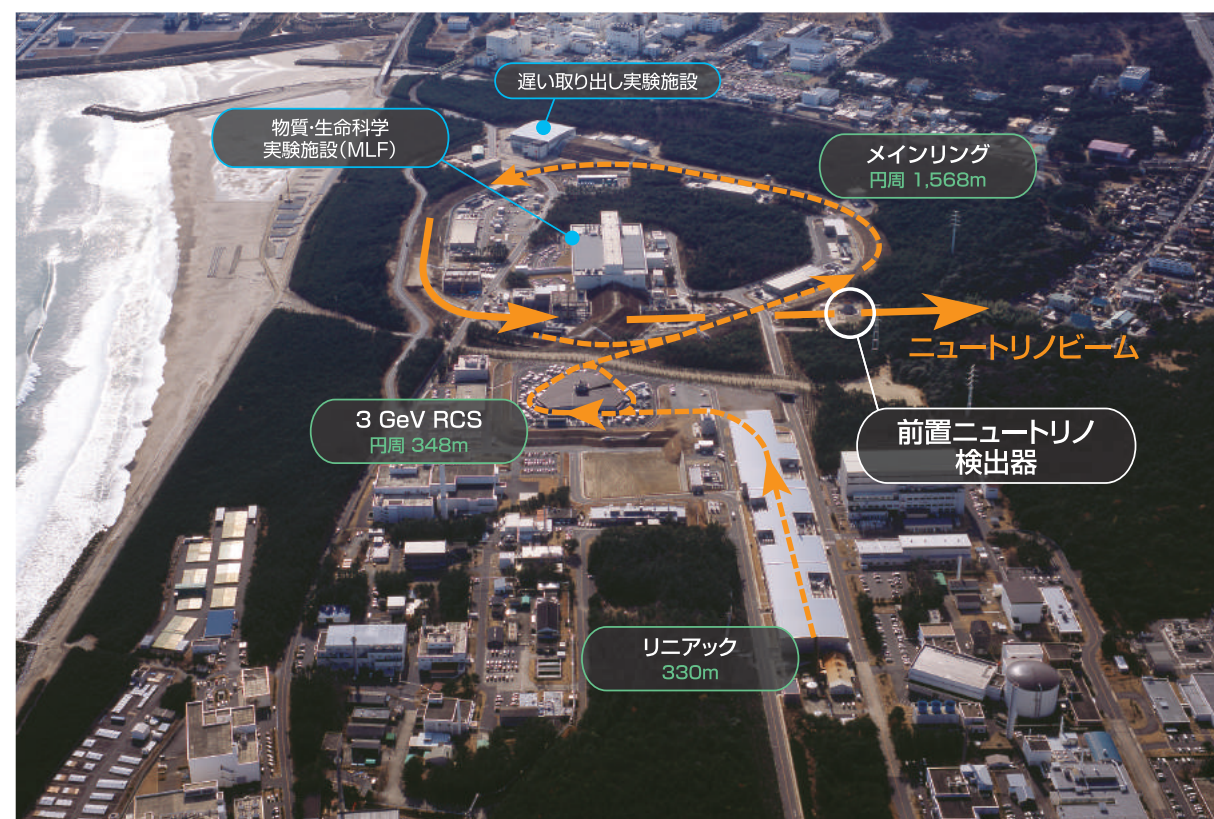


T2K





1 スーパーカミオカンデで観測された、電子ニュートリノ反応候補事象の一つ。円筒形をしたスーパーカミオカンデの展開図で、内壁に配置された光電子増倍管の内、光を捉えたものにとらえた光の強度に応じて色をつけて表示している。水と電子型ニュートリノ反応によって発生した電子が引き起こす電子・陽電子シャワーが発したチェレンコフ光がリング状に捉えられている。
An electron neutrino event candidate observed at Super-Kamiokande. A diffusing ring produced by electron-positron shower is observed



2 J-PARC 原子核素粒子実験施設 J-PARC nuclear and particle physics facility © JAEA

The one of main goals of the T2K is precise measurement of electron neutrino appearance phenomena in muon neutrino beam in order to measure θ_{13} value and search for leptonic CP violation. Another important purpose of this experiment is precise measurement of θ_{23} and Δm_{32}^2 parameters via muon neutrino disappearance.

The intense neutrino beam is produced by using a high intensity proton synchrotron accelerator complex (J-PARC) constructed at JAEA site in Tokai village. As a far detector to study neutrino oscillation phenomena, the T2K experiment utilizes the Super-Kamiokande (SK) detector, which is located at 295 km away from the beam production target. In designing the neutrino beam line for T2K, the idea of off-axis beam (Long Baseline Neutrino Oscillation Experiment BNL E889 proposal, (1995)) is conducted. With this method, we can produce sub-GeV energy neutrino beam with narrow energy spread efficiently from a 30 GeV proton beam. In the T2K experiment, the peak position of the neutrino beam energy is adjusted to $\sim 650\text{MeV}$ by setting the off-axis angle to 2.5° to maximize the neutrino oscillation effects at the SK detector. The generated neutrino beam is primarily muon neutrino with a small contamination of electron neutrino, which is estimated to be 0.4% at the flux peak. The T2K neutrino beam is expected to become almost two orders of magnitude more intense compared to the K2K neutrino beam. In Super-Kamiokande, the front-end electronics were replaced in 2008 and we have achieved very stable data taking. The beam timing transfer system and Super-Kamiokande event selection by using the beam timing have been established.

The construction of the J-PARC accelerator complex for the T2K experiment was completed and physics run were started in January 2010. On February 24th 2010, we succeeded in observing the first J-PARC neutrino interaction event at Super-Kamiokande. Of the 88 neutrino events accumulated until just before the big earthquake on March 11th 2011, 6 electron neutrino candidates have been found (Figure 1). The indication of this electron neutrino appearance was published in June 2011. We resumed neutrino beam data taking in January 2012 and established the electron neutrino appearance phenomena by observed 28 candidate events in the updated analysis by using data taken by 2013. From 2014, we have started data taking with muon antineutrino beam. We have already confirmed the disappearance of muon antineutrino beam. Moreover, we have found four candidate events of electron antineutrino appearance. We also accumulated 32 electron neutrino candidates by spring 2016. The latest results of electron and anti electron neutrino appearance seem to favor the CP violation and the probability that this observation is a result of random statistical fluctuations which would mimic a neutrino-antineutrino asymmetry when none exists is about 1 in 10. T2K continues to take further data and play the leading role in the study of full picture of neutrino oscillations.

ハイパーカミオカンデ

研究内容

本実験構想は、「宇宙初期を司る究極の自然法則はどのようなものか」さらに「人はどこから来てどこに行くのか」といった、人類にとって根源的な問いに挑戦します。具体的には、以下に示すような3つの研究の柱により素粒子物理学・原子核物理学・宇宙物理学・天文学を総合的に推進します。ハイパーカミオカンデはこれらを全て可能にする唯一の実験計画であり、現行スーパーカミオカンデとも質の異なる豊富な研究課題と高い発見能力を持っています。

ニュートリノ振動研究

ハイパーカミオカンデでは、J-PARC 加速器ニュートリノと宇宙ニュートリノの精密測定により、ニュートリノ振動に関わるニュートリノの性質の全容解明を行います。ビッグバン理論の期待に反して「宇宙がなぜ物質で満たされていて反物質がないのか」、という根源的な問題がニュートリノによって解ける可能性が指摘されており、その理解の鍵となる CP 対称性の破れの測定が研究目的の一つとなります(図3)。さらに、ニュートリノの質量階層構造などの質量・混合パラメータの決定を通して、ニュートリノの性質の背後にある未知の法則の理解につなげます。

ニュートリノ天文学

超新星爆発は、地球や人間のいわば原材料になる重い元素を宇宙にばらまく役割があるとされているが、星の自己重力に反して爆発が成功する仕組みはいまだに理解されていません。ハイパーカミオカンデでは、超新星爆発の内部から飛来する大量のニュートリノを観測することにより時々刻々の天体内部の様子を調べ、爆発の仕組みを解明することが期待されています。さらに宇宙初期の超新星爆発からのニュートリノを測定し、星やブラックホール誕生の歴史の解明に挑戦します。KAGRA などによる重力波観測との連携も視野に入れています。

陽子崩壊探索

ハイパーカミオカンデでは、「物質が永遠に不滅かどうか」という宇宙の運命に対する問いにも挑戦します。元素の構成要素である陽子が崩壊する、すなわち寿命を持つことを発見できれば、宇宙の物質は永遠ではないということを証明すると同時に、素粒子と力の大統一理論の確認となり、素粒子物理学のパラダイムシフトとなりえます。図4に示すように、ハイパーカミオカンデは発見寿命感度を 10^{35} 年まで伸ばすことができ、大統一理論で新たに導入される超重ゲージ粒子の質量が、期待されるように $10^{16}\text{GeV}/c^2$ 近くであれば、陽子崩壊が発見される可能性は高いです。

研究の目的

- **ニュートリノ振動研究** J-PARC 加速器ニュートリノと宇宙ニュートリノの精密測定により、ニュートリノ振動に関わるニュートリノの性質の全容解明を行う。特にニュートリノの未知の CP 対称性の破れと質量階層構造の解明を行う。
- **ニュートリノ天文学** 超新星爆発や太陽などからの宇宙天体ニュートリノを測定し、重力崩壊星が爆発(超新星爆発)する仕組みや、星及びブラックホール誕生の歴史の解明に挑戦する。
- **陽子崩壊探索** 理論から期待される 10^{35} 年まで発見寿命感度を伸ばすことにより、素粒子の標準模型の検証と同時に、素粒子大統一理論の発見を目指す。

計画概要

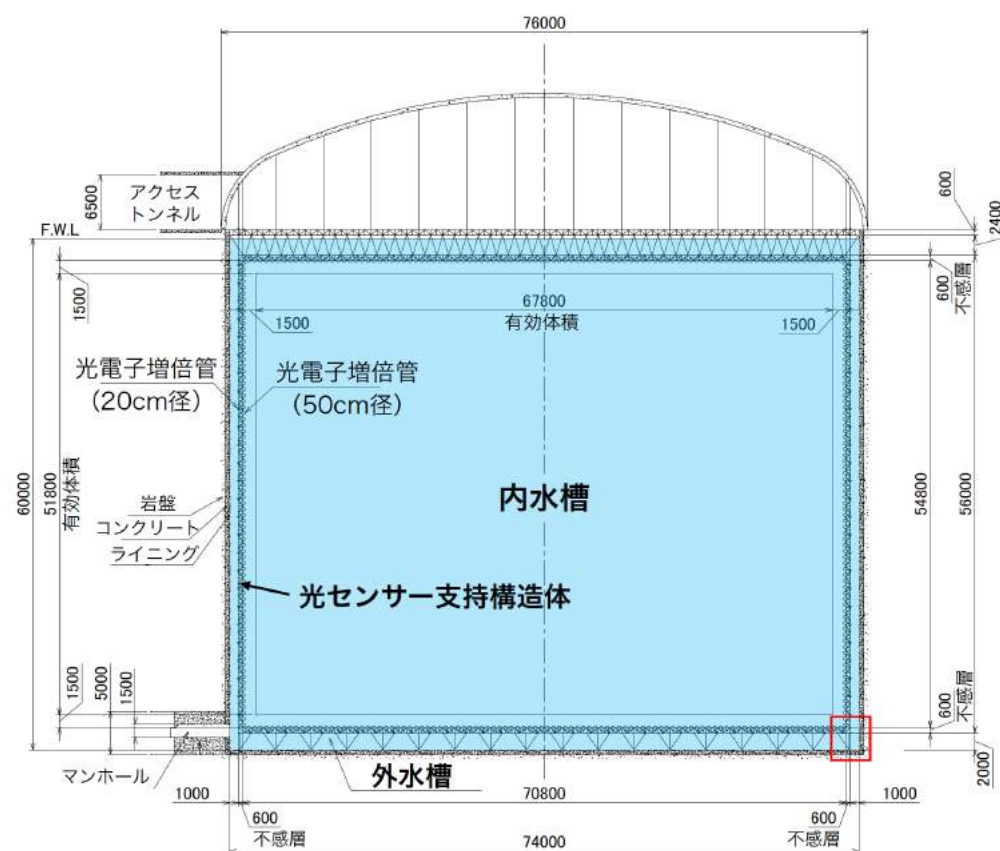
宇宙線研究所が国際協力により推進してきた大型水チェレンコフ装置実験「スーパーカミオカンデ」は、ノーベル物理学賞につながる素粒子ニュートリノの質量の発見を成し遂げ、基礎科学としての素粒子物理学及び宇宙素粒子物理学を牽引してきました。一方で、ニュートリノが他の素粒子に比べて 100 万倍以上軽い理由や、宇宙が現在の姿になった原因がニュートリノの性質にある可能性など、深淵な謎が新たに生まれています。ニュートリノ研究は次世代の素粒子・宇宙物理学への突破口として世界的に大きな関心を集めており、次期基幹実験「ハイパーカミオカンデ」の早期実現が世界中の研究者により求められています。

ハイパーカミオカンデ計画は世界 15 か国の研究者が参加している国際共同実験構想であり、東京大学と高エネルギー加速器研究機構を中核機関とし、日本が誇る高い実験技術を用いることによりスーパーカミオカンデの 10 倍規模となる超大型検出器(図1)を設置し、1.3MW に増強した J-PARC 加速器ニュートリノビームを組み合わせます。岐阜県飛騨市神岡町のスーパーカミオカンデから南に約 8 km (J-PARC から 295 km)、地下 650 m の位置を建設候補地とし、直径 74 m × 高さ 60 m の水槽を設置します。装置内に蓄えられる超純水の総質量は 26 万トン、うち観測に用いる有効質量が 19 万トンとなる。水槽内壁には従来の 2 倍の感度を持つ高性能光センサー(図2)を約 4 万本備え、ニュートリノ反応から生じる微弱な光を高い精度で計測します。

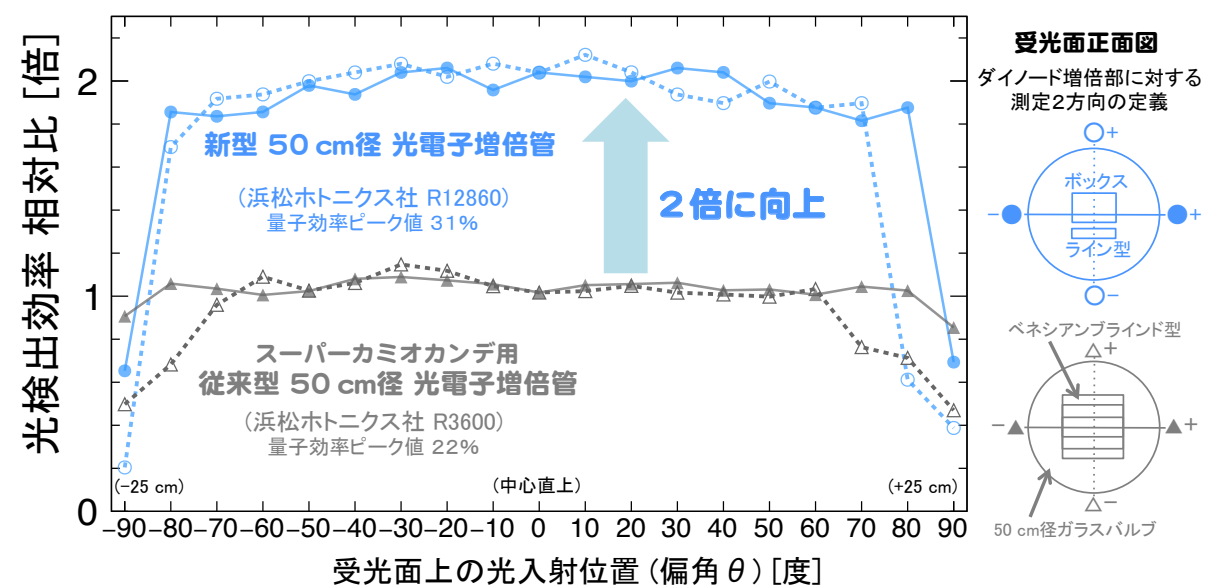
本計画は、日本学術会議の提言「第 23 期学術の大型研究計画に関するマスタープラン (マスタープラン 2017, 平成 29 年 2 月 8 日公開)」において、特に速やかに推進すべき計画「重点大型研究計画」の 1 つとされています。一方米国では、LBNF/DUNE 計画と呼ばれるプロジェクトが認められ、ハイパーカミオカンデに先んじて建設が進められています。宇宙線研究所の将来計画検討委員会による報告(平成 29 年 3 月公開)では、ハイパーカミオカンデを所の次期主要プロジェクトとして適切な計画と認め、速やかに実現を目指すべきであると判断されています。

Hyper-Kamiokande

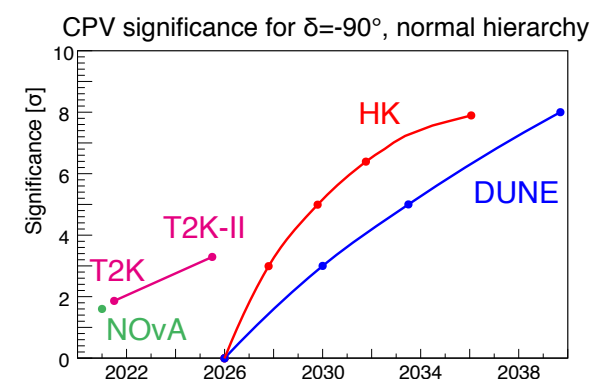
Hyper-Kamiokande



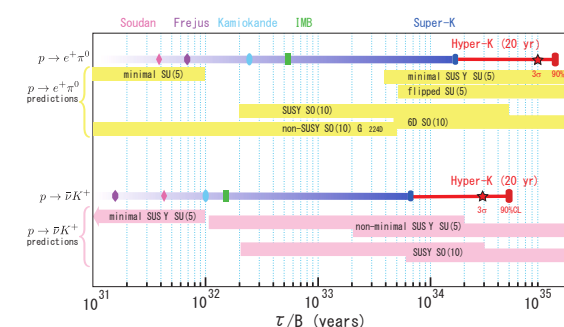
1 ハイパーカミオカンデ装置の概念図 Schematic view of the Hyper-Kamiokande



2 現行 (黒) と新型 (青) 光検出器の検出効率の比較
Single-photon detection efficiency for the photo-sensors used in the running Super-Kamiokande (black) and those for the Hyper-Kamiokande (blue)



3 CP の破れの発見能力 (有意度) をハイパーカミオカンデ (HK) と米国計画 (DUNE)、現行実験 (T2K、NOvA) で比較したもの。横軸は年。
Expected significance of CP violation observation for Hyper-Kamiokande (HK), US-based project (DUNE), running experiments (T2K, NOvA). X-axis is year.



4 核子崩壊の発見寿命感度 (図中の赤い星印) と、スーパーカミオカンデ実験などによる下限値。バンドは大統一理論の予言範囲。横軸は、各崩壊モードでの核子寿命 (核子寿命を分岐比 B で割ったもの) である。
Hyper-K's discovery reaches for nucleon decays (red stars) compared with the experimental limits obtained by Super-K and other past experiments. Bands show predictions by various grand unified theories. X-axis shows nucleon lifetime divided by the branching ratio.

Hyper-Kamiokande or Hyper-K is a straightforward extension of successful water Cherenkov detector experiment Super-Kamiokande. It employs well-proven and high-performance water Cherenkov detector technology with established capabilities of neutrino oscillation studies by accelerator neutrinos, proton decay searches, and precision measurements of solar and Supernova neutrinos. Hyper-Kamiokande will provide major new capabilities to make new discoveries in particle and astroparticle physics thanks to an order of magnitude increase in detector mass and improvements in photon-detection system along with the envisioned J-PARC Megawatt-class neutrino beam.

An international Hyper-Kamiokande proto-collaboration has been formed to carry out the experiment which consists of about 300 researchers from 15 countries. The Institute for Cosmic Ray Research of The University of Tokyo and the Institute of Particle and Nuclear Studies of the High Energy Accelerator Research Organization KEK have signed a MoU affirming cooperation in the Hyper-K project to review and develop the program.

The proto-collaboration has succeeded in developing new 50-cm PMTs with double single-photon-sensitivity and has re-optimised the detector configuration. The new detector design successfully reduces the total project cost while preserving compelling and strong physics cases. Hyper-K is built as a tank with 187 kiloton fiducial volume with about 40,000 50-cm PMTs giving 40% photo cathode coverage.

The Hyper-K and J-PARC neutrino beam measurement of neutrino oscillation is more likely to provide a 5-sigma discovery of CP violation than any other existing experiment. Hyper-K will also be the world leader for nucleon decays. The sensitivity to the partial lifetime of protons for the decay modes $p \rightarrow e^+ \pi^0$ is expected to exceed 10^{35} years. This is the only known, realistic detector option capable of reaching such a sensitivity for the $p \rightarrow e^+ \pi^0$ mode. Finally, the astrophysical neutrino program involves precision measurement of solar neutrinos and their matter effects, high-statistical Supernova burst and Supernova relic neutrinos.

XMASS

研究内容

季節変動によるダークマター探索

XMASS-I ではその大きな検出器質量と低エネルギーの閾値の特性を生かし、2013 年 11 月から 2015 年 3 月に及ぶデータの解析を通じて季節変動によるダークマター探索を行いました。その結果、季節変動を用いた WIMP 探索において世界で初めて DAMA/LIBRA 実験の許容領域を排除(図3)、さらに暗黒物質のモデルに依存しない場合にも最も厳しい制限を与えました(図4)。

二重電子捕獲崩壊探索

暗黒物質の探索だけでなく、原子核の稀な現象である2重電子捕獲崩壊探索も行いました。この現象は予想されていますが未だに観測されておらず、観測できれば原子核の新しい理解が進むと考えられています。この崩壊原子核候補は ^{124}Xe と ^{126}Xe で、この探索の結果、それぞれ半減期にして $>4.7 \times 10^{21}$ 年、 $>4.3 \times 10^{21}$ 年となり、最も厳しい下限値が得られました。

超新星ニュートリノの観測

XMASS では、我々の銀河内の超新星爆発の瞬間に放出されるニュートリノを観測することも可能です。観測では、コヒーレント散乱という過程を用います。この反応は理論的には存在が確実視されていますが、未だ実証されていません。しかも、スーパーカミオカンデで主に観測される超新星ニュートリノとは種類が異なるニュートリノにも感度を持っています。従って、XMASS による超新星爆発ニュートリノ観測は、ニュートリノの性質と超新星の理解の両方にとって非常に重要な観測となります。

将来に向けて

長年の努力にも関わらず暗黒物質は、その正体が明らかになっておらず、これまで以上の高感度化が必要です。これには、徹底した低バックグラウンド化が必須です。我々は、ガンマ線とベータ線でシンチレーション光の時間特性が異なることを用いて、両者を弁別することに成功しました。この成果は、二重電子捕獲反応やある種の暗黒物質の信号を見つける上で非常に有効です。また、図6は、我々が新規に開発中の極低バックグラウンド光電子増倍管です。このように、ハード・ソフトの両面で、基礎的な研究と R&D を推進し、将来の暗黒物質発見を目指しています。

研究の目的

- ダークマターを直接検出する
- 低エネルギー太陽ニュートリノを検出する
- ニュートリノの出ない二重ベータ崩壊を検出する

背景

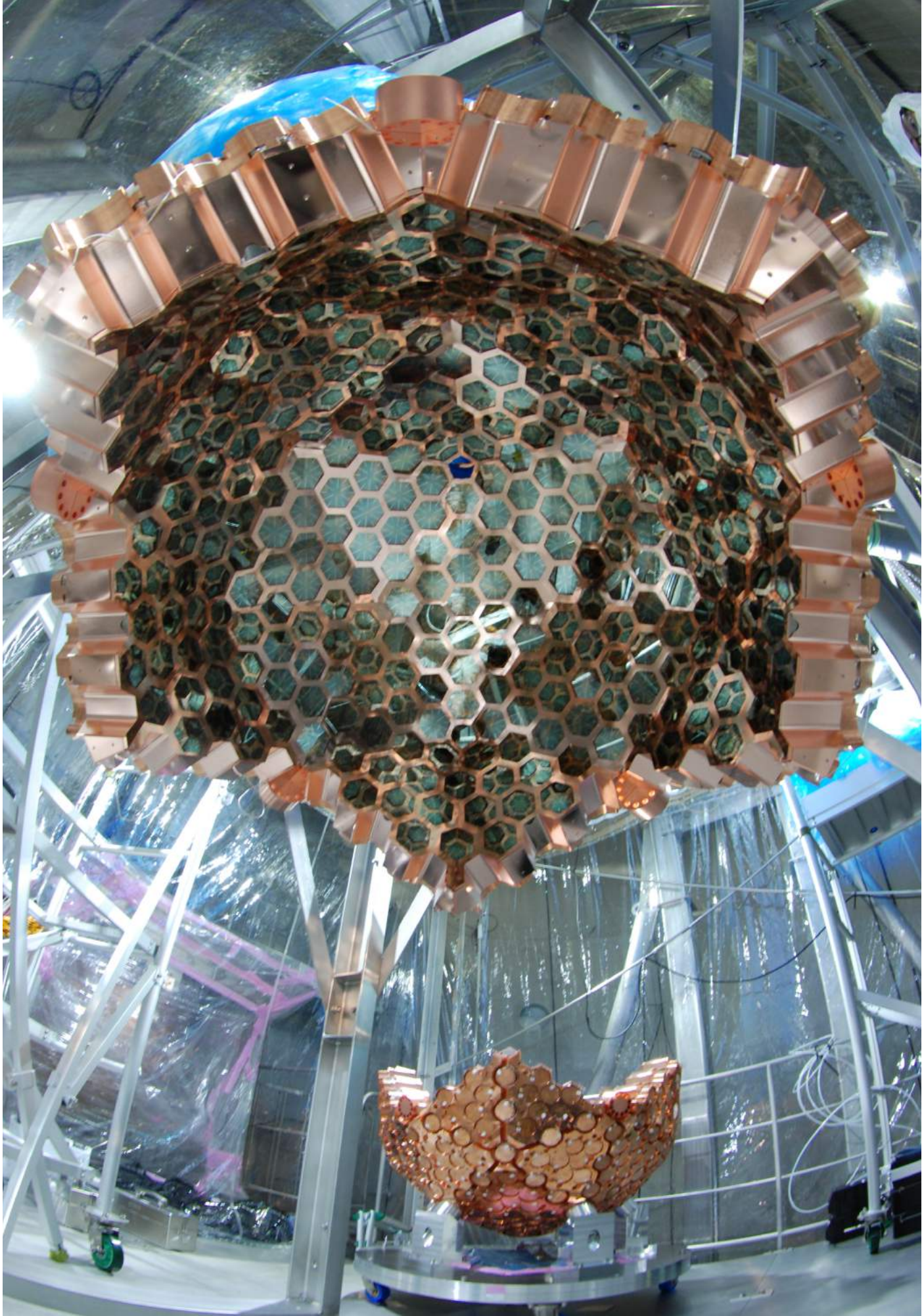
近年における宇宙の観測は目覚ましい成果を上げており、宇宙のエネルギー・物質のわけを見ると、陽子や中性子など「目に見える」物質は全体の約 5 パーセントしかないこと、そしてその 5～6 倍の未知の物質（ダークマター）があることが分ってきました。初期宇宙にはこのダークマター密度の僅かな揺らぎが種となり、密度の高いところは重力によってさらにダークマターを引き寄せていき、しだいに目に見える物質であるチリやガスも引き寄せ、やがて星や銀河が形成され、現在の宇宙の持つ大規模構造が作られたと考えられています。このようにダークマターは宇宙の成り立ちに直接的に関わっているのです。その正体は分かっていませんが、観測事実からいくつかのその性質が推測されます。(1) 電荷を持たず、(2) 宇宙をゆっくり動き回り、(3) 安定であることです。このような物質は、現在われわれが知っている素粒子では説明ができません。

実験装置

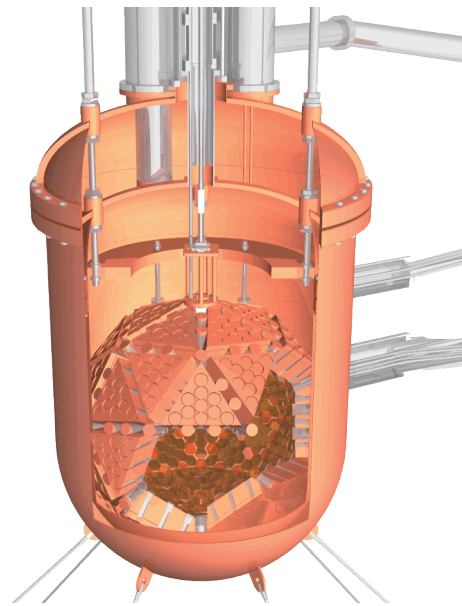
液体キセノン検出器は、(1) ダークマターが衝突した際の発光量が多く、(2) 10 トンを超える大型化が可能、(3) キセノンの原子番号が大きいので、外部の放射線を外縁部で吸収できるといった特徴があります。特に発光量が多いことは、ほんの僅かにダークマターが衝突した現象を検出することができるため、ダークマター直接探索の検出器として高い性能を発揮します。

現在、液体キセノン約 1 トンのダークマター探索装置 XMASS-I を運転しています。直径 10m・高さ 10m の水タンク側面に 20 インチ PMT を配置し、中央には 832kg の液体キセノンを約 642 本の光電子増倍管で球状に囲った検出器が設置されています(図1)。XMASS グループでは、この実験に最適な「極低放射能」光電子増倍管を浜松ホトニクスと共同で開発しました。この光電子増倍管は、液体キセノンからのシンチレーション光を検出するだけでなく、放射性不純物を従来のものよりも一桁以上下げました。

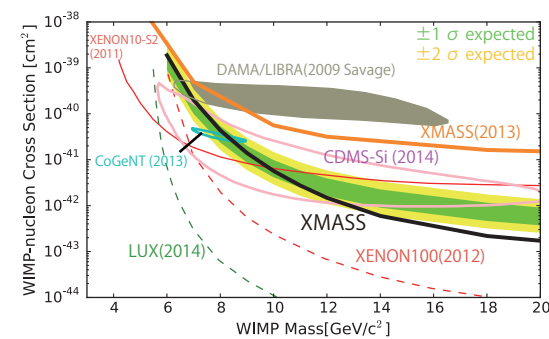
◀1 光電子増倍管が並ぶ検出器の内部 (写真⑤)
Inside of the XMASS detector



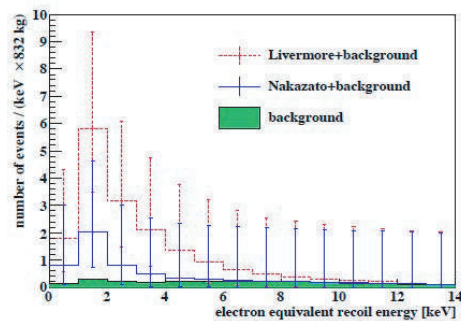
XMASS



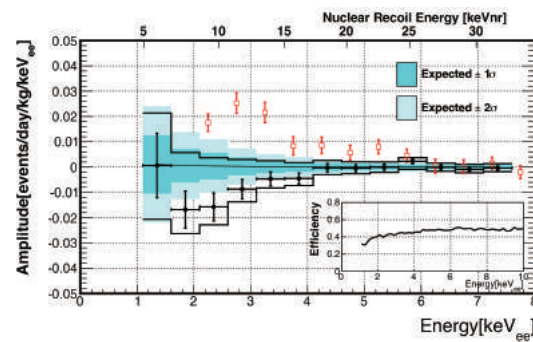
2 液体キセノン検出器 ⑥、と水放射線シールドの概念図 The schematic view of the detector and the water tank



3 季節変動によるスピに依存しない場合の WIMP-核子の散乱断面積の上限値曲線。季節変動解析によって DAMA/LIBRA 領域を殆ど排除した
Upper limit on the spin-independent elastic WIMP-nucleon cross section as a function of WIMP mass by an annual modulation analysis. XMASS excluded the most of the allowed region of DAMA/LIBRA experiment



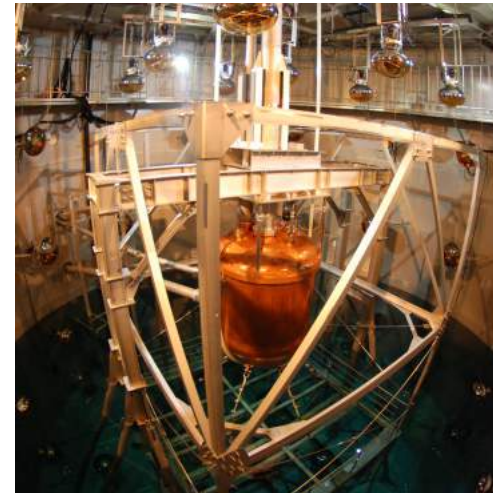
5 銀河の中心での超新星爆発を XMASS で観測した場合のニュートリノスペクトル (シミュレーション)。バックグラウンド (緑) は小さく無視でき、ニュートリノ事象が確実に捉えられることが分かる。
Neutrino spectrum in XMASS (Simulation data). The supernova at the Galactic center is assumed. Comparing the background (Green), it is clearly shown that the supernova neutrinos can be detected with XMASS.



4 ダークマターモデルに依存しない探索。季節変動を用いて得られた振幅とエネルギーの関係を示す。XMASS 実験では有意な振幅は得られず、DAMA/LIBRA 実験の結果を再現しなかった
Model independent analysis by an annual modulation search. XMASS obtained strong upper limits on the amplitude in the low energy regions and could not reproduce the DAMA/LIBRA result.



6 次世代 XMASS 検出器用に開発中の 3 インチ光電子増倍管
Newly developed 3-inch PMT for next generation XMASS detector



The aims of multi purposes XMASS program are to detect low energy solar neutrino, dark matter particle, and neutrino-less double beta decay. Current evidence indicates that only 5 % of the mass energy density of the Universe is composed of baryonic matter and dark matter has made up about 27%. One of the attractive dark matter candidates is Weakly interacting massive particle (WIMP) and it may be detectable via rare elastic scattering interactions that deposit a few tens of keV in target nuclei.

The advantages to use LXe detector are followings, 1) high light yield, 2) scalability of the size up to tons of mass, and 3) large atomic number to shield radiations from outside of the detector. Figure 2 shows the schematic view of the detector and its water shield. The LXe target is surrounded by about 642 “ultra-low-radioactivity” PMTs suitable for this experiment (Fig. 1). Based on the data from XMASS-I, we obtained following results:

(1) A search for dark matter was conducted by looking for an annual modulation signal due to the Earth's rotation around the Sun. For the WIMP dark matter, the exclusion upper limit of the WIMP-nucleon cross section $4.3 \times 10^{-41} \text{ cm}^2$ at $8 \text{ GeV}/c^2$ was obtained (Fig. 3). For the model independent case, the result shows most stringent upper limit on the modulation amplitude that is inconsistent with the positive DAMA/LIBRA signals (Fig. 4).

2) XMASS-I conducted not only dark matter search but also rare nuclear decay process, two-neutrino double electron capture, on ^{124}Xe and ^{126}Xe . No significant excess over the expected background is found in the signal region, and we set a lower limit on its half-life of $4.7(4.3) \times 10^{21}$ years at 90% CL for ^{124}Xe (^{126}Xe). The obtained limit has ruled out parts of some theoretical expectations.

(3) In XMASS, it is also possible to observe neutrinos emitted from a supernova in our galaxy in the moment of the explosion. The neutrinos are measured in the coherent neutral scattering process, which is theoretically predicted but not yet discovered. Moreover, XMASS is sensitive to the different kinds of neutrino from the one mainly obtained in Super-Kamiokande. Thus, the supernova- neutrino observation by XMASS is a very important both for the neutrino physics and for the supernova astrophysics.

Despite years of effort all over the world, the identity of the dark matter has not yet been revealed. A higher sensitivity than ever is strongly demanded. We developed a method to discriminate between gamma rays and beta rays using the time profile of the Xe scintillation. It improves the sensitivity to the double electron capture process and some kinds of dark matter candidates. Figure 6 shows the ultra-low background photomultiplier we are developing. We aim to discover the dark matter by promoting such R&Ds in parallel with the above physical searches.

チェレンコフ宇宙ガンマ線

研究内容

CTA により多くの重要な物理研究を行うことができる。100 年来の問題である宇宙線の起源は、超新星残骸、他の銀河内ガンマ線源、銀河内の拡散ガンマ線の詳細な観測により最終的に解決されるであろう。パルサーやパルサー星雲を観測し、中性子星近傍、また極限的な磁場中での物理が明らかになる。活動銀河核の観測により、超大質量ブラックホール、またその周囲の降着円盤、超相対論的なジェットの物理、さらには活動銀河の宇宙論的スケールでの進化が研究される。また、宇宙最大のエネルギー放出現象であるガンマ線バーストのその本質に迫ることができる。さらには、活動銀河核、ガンマ線バーストの詳細な研究により 10^{20} eV まで延びる最高エネルギー宇宙線の起源に迫る。また、これらの宇宙論的な距離から伝播するガンマ線を使い、宇宙の歴史における星形成史や宇宙初期に最初にできた星について探り、さらには量子重力理論の検証を行う。宇宙を満たす素粒子と考えられる暗黒物質の対消滅からのガンマ線を今までに無い精度で探査する。

CTA 大口径望遠鏡の建設

日本グループは、アレイの中心に配置される大口径望遠鏡 4 基の建設を進めている。2017 年度末には 1 号基がカナリア諸島ラパルマに設置され、2019 年度末までに 4 基のファーストライトを予定している。大口径望遠鏡は 20GeV から 1000GeV の低エネルギー領域をカバーする。鏡の総面積は、十分なチェレンコフ光量を得るために、 400m^2 が必要である。また、それぞれの光学エレメントに、高反射率、高集光効率、高量子効率が要求される。日本グループは大口径望遠鏡に搭載する光センサー（光電子増倍管）、超高速読み出し回路、分割鏡、光学補償装置の量産を進めている。

大口径望遠鏡は、ガンマ線バースト等の種々のトランジェントな現象を捉えるために、高速回転により瞬時に源を視野内に捕らえることが求められる。現在、マックスプランク物理学研究所（ミュンヘン）のグループが、MAGIC 望遠鏡の経験をもとに 23m 口径の大口径望遠鏡の詳細デザインを進めている。カーボンファイバチューブによるスペースフレーム構造で、軽量でかつ丈夫。ガンマ線バーストの follow up 観測を可能にするため総重量をおよそ 100 トンと軽量化し、20 秒で 180 度回転が可能である。

研究の目的

- 最高エネルギー光子といえる TeV 領域宇宙ガンマ線を観測し、極限的な宇宙の姿を明らかにする
- 超新星残骸、超巨大ブラックホール周辺、ガンマ線バーストでの高エネルギー粒子の加速・生成機構を明らかにする
- 星・銀河の形成史を明らかにする
- 暗黒物質の対消滅からのガンマ線を観測する
- 量子重力理論を検証する

実験装置

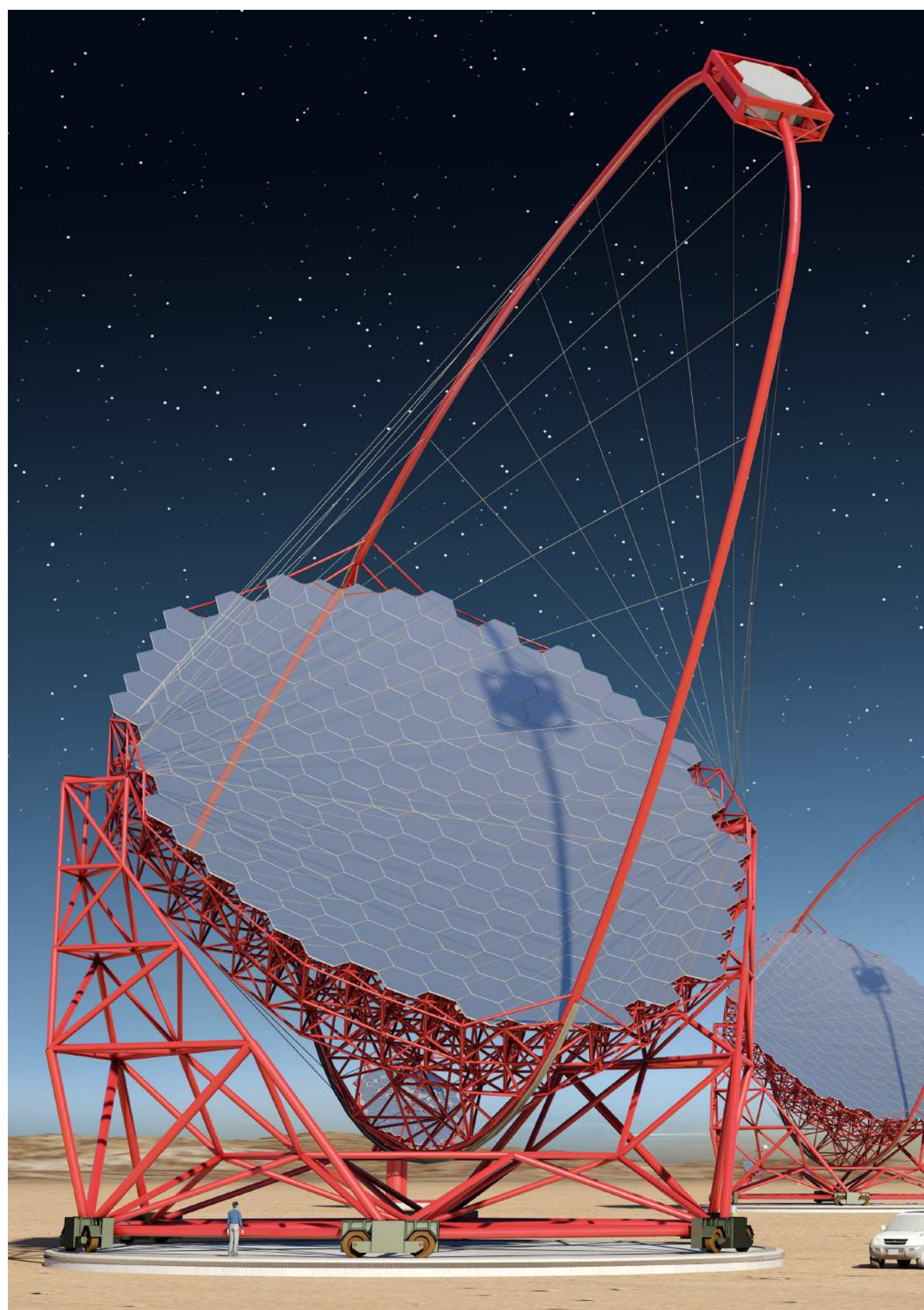
超高エネルギー宇宙ガンマ線による宇宙の研究は、近年大きく進展し宇宙物理学のあらたな一重要分野を形成している。この研究をさらに飛躍的に発展すべく、日米欧の国際共同により、従来の装置の 10 倍の感度と広い光子エネルギー領域を観測できる究極の超高エネルギーガンマ線観測施設チェレンコフ望遠鏡アレイ（CTA）の建設への準備をすすめている。現在、100 GeV から 10TeV にわたる超高エネルギーガンマ線による天体観測は、解像型空気チェレンコフ望遠鏡（IACT）によって行われている。地上ガンマ線望遠鏡 H.E.S.S.、MAGIC、VERITAS により銀河系内、銀河系外に、多種多様な 200 に近い超高エネルギーガンマ線源が発見されている。

CTA は大口径（23m）、中口径（12m）、小口径（4m）のチェレンコフ望遠鏡群で構成される。感度を一桁向上（ $1\text{mCrab} \sim 10^{-14} \text{ erg/s cm}^2$ を達成）するとともに、観測可能なエネルギー領域を 20GeV-100TeV と拡大し、高エネルギーガンマ線天文学を飛躍的に発展させるものである。この計画が実現すれば、1000 を超える超高エネルギーガンマ線天体の発見が期待される。

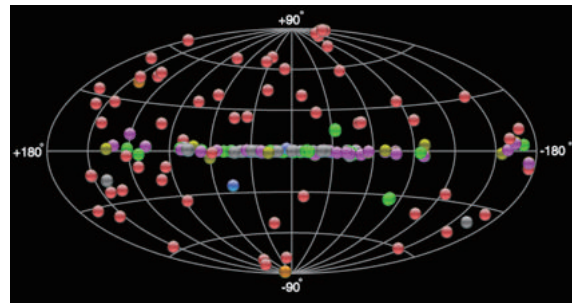


1 現在稼働中の MAGIC, VERITAS, H.E.S.S. 超高エネルギーガンマ線望遠鏡

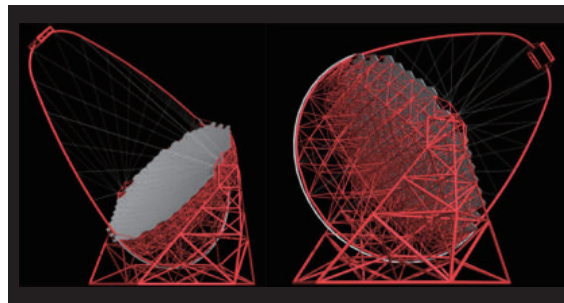
The current generation VHE gamma ray observatories, the MAGIC, VERITAS, and H.E.S.S. telescopes



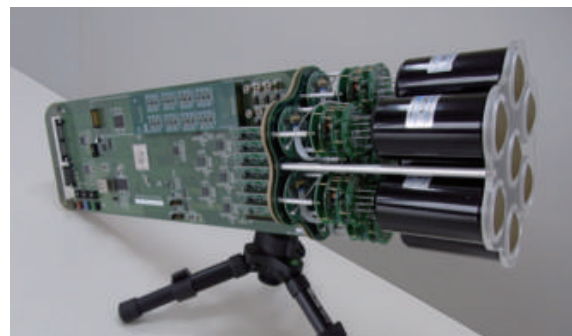
Cherenkov Telescope Array



2 超高エネルギーガンマ線源 (>100GeV) を銀河座標系に示したものの。200 に近い銀河内、銀河系外のガンマ線源が発見されている。Very High Energy Gamma Ray Sky (>100GeV). About 200 Galactic and extragalactic sources have been discovered.



3 大口径望遠鏡 (23m 口径)。日本グループは高分解能イメージングカメラ、超高速読み出し回路、高精度分割鏡のデザイン、光学補償装置の量産をすすめている。Large Size Telescope (23m diameter) designed by Max Planck Institute for Physics. CTA Japan is contributing to the design and production of the imaging camera at the focal plane, ultrafast readout electronics, high precision segmented mirrors and active mirror control system for Large Size Telescopes.

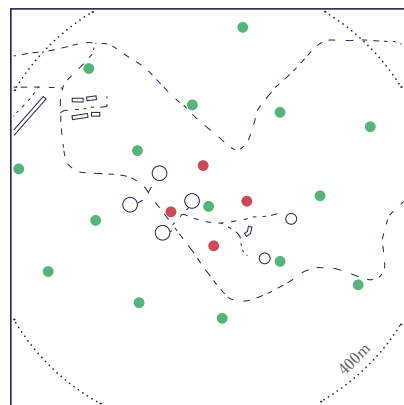


4 日本グループが設計と製作を担当したクラスターモジュール。7本の高量子効率光電子増倍管、高圧回路、プリアンプ、スロー制御回路、超高速 DRS4 波形読み出し回路、トリガーからなる。256個を集めて大口径望遠鏡のカメラになる。Camera cluster for the Large Size Telescope (LST) developed by CTA-Japan. This cluster consists of seven high quantum efficiency photomultipliers (R11920-100), CW High Voltages, pre-amplifier, Slow Control Board, DRS4 Ultra fast waveform recording system and Trigger. The LST camera can be assembled with 265 of these clusters, cooling plates and camera housing.



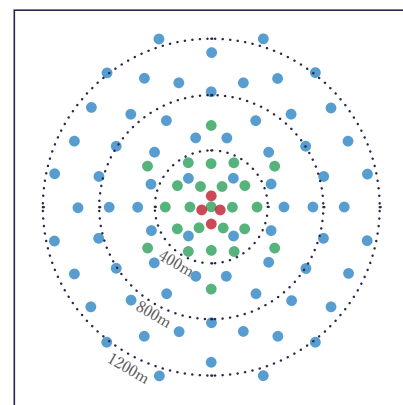
5 日本グループ、三光精衡所により試作された大口径望遠鏡用の高精度分割鏡。ミラーは 60mm 厚のアルミハニカムを 3mm のガラスではさんだサンドイッチ構造である。鏡表面は SiO₂, HfO₂ の多層保護膜により長寿命、高反射率を実現する。Prototype of the high precision segmented mirror for the LST developed by CTA-Japan in cooperation with Sanko Co.LTD. The mirror is made of a 60mm thick aluminum honeycomb sandwiched by 3mm thin glass on both sides. A surface protection coat consisting of the materials SiO₂ and HfO₂ will be applied to enhance the reflectivity and to elongate the lifetime.

北半球サイト
スペイン・カナリー諸島ラパルマ



● 大口径望遠鏡 (23m) 4 基
● 中口径望遠鏡 (12m) 15 基

南半球サイト
チリ・パラナル



● 大口径望遠鏡 (23m) 4 基
● 中口径望遠鏡 (12m) 25 基
● 小口径望遠鏡 (4m) 70 基

〈Left〉
Site in Northern Hemisphere
La Palma in Canary Islands, Spain
〈Right〉
Site in Southern Hemisphere
Paranal, Chile
● LST (Large Size Telescope)
● MST (Mid Size Telescope)
● SST (Small Size Telescope)

6 各サイトにおける望遠鏡の配置図
Telescope arrangement of each site

During the past few years, Very High Energy (VHE) gamma ray astronomy has made spectacular progress and has established itself as a vital branch of astrophysics. To advance this field even further, we propose the Cherenkov Telescope Array (CTA), the next generation VHE gamma ray observatory, in the framework of a world-wide, international collaboration. CTA is the ultimate VHE gamma ray observatory, whose sensitivity and broad energy coverage will attain an order of magnitude improvement above those of current Imaging Atmospheric Cherenkov Telescopes (IACTs). By observing the highest energy photons known, CTA will clarify many aspects of the extreme Universe, including the origin of the highest energy cosmic rays in our Galaxy and beyond, the physics of energetic particle generation in neutron stars and black holes, as well as the star formation history of the Universe. CTA will also address critical issues in fundamental physics, such as the identity of dark matter particles and the nature of quantum gravity.

VHE gamma rays from 100GeV to 10TeV can be observed with ground-based IACTs. The history of VHE gamma ray astronomy begun with the discovery of VHE gamma rays from the Crab Nebula by the Whipple Observatory in 1989. The current generation IACTs featuring new technologies, such as H.E.S.S., MAGIC, and VERITAS, have discovered about 200 Galactic and extragalactic sources of various types to date.

CTA is designed to achieve superior sensitivity and performance, utilizing established technologies and experience gained from the current IACTs. The project is presently in its preparatory phase, with international efforts from Japan, US and the EU. It will consist of several 10s of IACTs of three different sizes (Large Size Telescopes, Mid Size Telescopes, and Small Size Telescopes). With a factor of 10 increase in sensitivity ($1\text{m Crab} \sim 10^{-14} \text{ erg/s cm}^2$), together with much broader energy coverage from 20GeV up to 100TeV, CTA will bring forth further dramatic advances for VHE gamma ray astronomy. The discovery of more than 1000 Galactic and extragalactic sources is anticipated with CTA.

CTA will allow us to explore numerous, diverse topics in physics and astrophysics. The century-old question of the origin of cosmic rays is expected to be finally settled through detailed observations of supernova remnants and other Galactic objects along with the diffuse Galactic gamma ray emission, which will also shed light on the physics of the interstellar medium. Observing pulsars and associated pulsar wind nebulae will clarify physical processes in the vicinity of neutron stars and extreme magnetic fields. The physics of accretion onto supermassive black holes, the long-stand puzzle of the origin of ultrarelativistic jets emanating from them, as well as their

cosmological evolution will be addressed by extensive studies of active galactic nuclei (AGN). Through dedicated observing strategies, CTA will also elucidate many aspects of the mysterious nature of gamma ray bursts (GRBs), the most energetic explosions in the Universe. Detailed studies of both AGNs and GRBs can also reveal the origin of the highest energy cosmic rays in the Universe, probe the cosmic history of star formation including the very first stars, as well as provide high precision tests of theories of quantum gravity. Finally, CTA will search for signatures from elementary particles constituting dark matter with the highest sensitivity yet. Realization of the rich scientific potential of CTA is very much feasible, thanks to the positive experience gained from the current IACTs.

The CTA-Japan consortium is making a significant contribution to the construction of the Large Size Telescopes (LSTs). In the end of FY 2017, the first LST will make the first light at La Palma in Canaries and three more LSTs will be build successively, the construction of the four LST array is scheduled to be in FY2019. The LST covers the low energy domain from 20GeV to 1000GeV and is especially important for studies of high redshift AGNs and GRBs. The diameter and area of the mirror is respectively 23m and 400m² to achieve the lowest possible energy threshold of 20GeV. All optical elements / detectors require high specifications, for example, high reflectivity, high collection efficiency, high quantum efficiency and ultra fast digitization of signal and etc. For the first telescope construction, CTA-Japan is producing high quantum efficiency photomultipliers, ultrafast readout electronics, high precision segmented mirrors and active mirror control system.

On the strength of their experience gained from construction of the MAGIC telescope, the Max-Planck-Institute for Physics in Munich is responsible for the construction of the 23m diameter telescope structure, based on a carbon fiber tube space frame. The LSTs require very fast rotation (180 degrees/20 seconds) for promptly observing GRBs.

テレスコープアレイ

研究内容

超高エネルギー宇宙線のエネルギースペクトルと組成

平成 27 年 5 月までの 7 年間に、地表アレイでは約 3000 例の 10^{19} 電子ボルト（1000 京電子ボルト）以上の宇宙線を観測しました。TALE 望遠鏡によって取得された $10^{15.6}$ 電子ボルト（4000 億電子ボルト）以上の宇宙線のエネルギースペクトルを測定しました（図 3）。 $10^{19.8}$ 電子ボルトに折れ曲がりが見られ、過去に AGASA が観測した極高エネルギー宇宙線の超過数は確認されませんでした。また、 $10^{18.72}$ 電子ボルトに折れ曲がりが見られ、電子陽電子対生成から期待される折れ曲がりとは矛盾がありません。さらに、TALE 望遠鏡で、 $10^{16.3}$ 電子ボルトと $10^{17.3}$ 電子ボルト付近にも折れ曲がりが見られました。

また、1 つの望遠鏡と地表アレイを使ったハイブリッド観測で、空気シャワーの最大発達深さ X_{max} のエネルギー依存性を測定しました（図 4）。 $10^{18.2}$ 電子ボルト（約 160 京電子ボルト）以上の宇宙線の粒子種は軽い組成（主に陽子）と矛盾がありません。

最高エネルギー宇宙線の到来方向の異方性

平成 27 年 5 月までの 7 年間に地表検出器で観測した $10^{19.76}$ 電子ボルト以上の最高エネルギー宇宙線 109 事象の到来方向の有意度マップを赤道座標で図 5 に表示しました。世界で初めて高い有意度で異方性（過剰に宇宙線が到来する天球上の領域 [ホットスポット]）の兆候をとらえました。また近傍宇宙との相関を示唆する天球上で超銀河面に近い領域との相関のヒントも見られました。

将来計画

地表検出器を 500 台追加して、2.1km 間隔で設置し、TA の地表検出器を展開する領域を 4 倍（約 3000km²）に拡張します (TA×4)。これによりデータの取得を加速して、ホットスポットの兆候を確実に確認し精査観測をして、高統計で詳細に最高エネルギー宇宙線の起源を探り、近傍の超銀河宇宙との関わりを研究する予定です。この建設が平成 27 年度から始まりました。

また、これまで TALE 実験で計画した約 100 台の地表検出器のうち、部分的に設置して稼働しています。残りの TALE 地表検出器の建設も平成 27 年度から始まりました。TA サイトで新しい宇宙線観測装置の R&D を行っています。例えば、最高エネルギー宇宙線を国際宇宙ステーションから観測する JEM-EUSO 計画の試作機の試験も行っています。

研究の目的

- 最高エネルギー宇宙線の発生源を探る
- 最高エネルギー宇宙線はどんな粒子なのかを探る
- 宇宙線のエネルギーの限界を探り、その到来頻度を精度よく測定する

実験装置

テレスコープアレイ (TA) は約 700 km² の地表をカバーする地表粒子検出器アレイと、3 カ所の大気蛍光望遠鏡ステーションで構成されます（図 2）。米国ユタ州の砂漠地帯（北緯 39 度、西経 113 度、標高約 1400m）で、日米韓露とベルギーの 5 カ国の研究者約 130 人が共同で観測を行っています。

507 台のシンチレータ（宇宙線が通過すると発光する物質を用いて作られた検出器）地表検出器を、1.2 km 間隔で格子状に並べました。観測データは無線 LAN ネットワークを使って取得しています。シャワー粒子の到来時刻は、全地球測位システム (GPS) で測定し、装置の運転に必要な電力は太陽電池で供給します。自然環境に負荷を掛けない自立型検出器です（図 1 ㊸）。

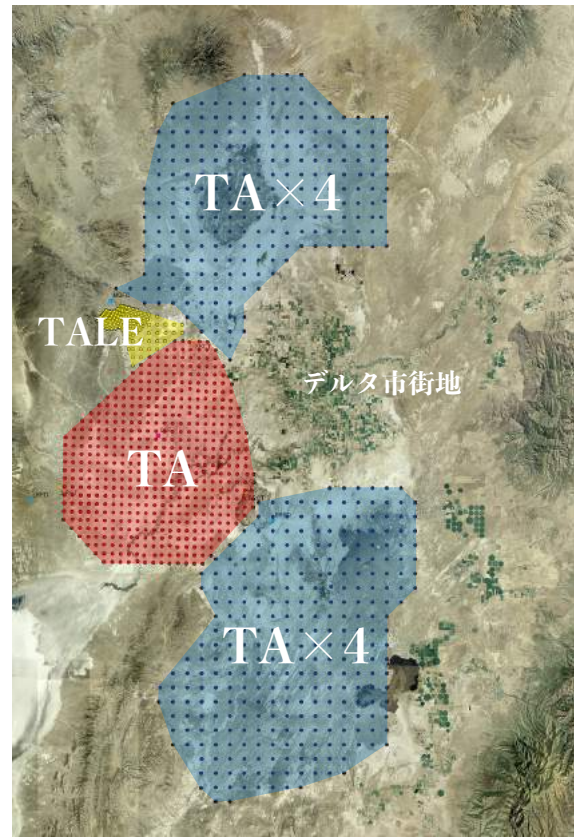
地表検出器アレイの外縁には、大口径の広視野望遠鏡を 3 カ所に設置し、空気シャワー中の粒子が引き起こすわずかなシンチレーション光を撮像しています（図 1 ㊹）。地表での粒子の測定に、望遠鏡による大気中での空気シャワーの発達の観測が加わるので、測定の精度や信頼度が格段に高まります。さらに、シャワーを発生した元の宇宙線の粒子種（陽子や原子核、ガンマ線やニュートリノなど）の区別も可能となります。

また TA の北側のサイトに望遠鏡を追加し、 $10^{15.6}$ eV~ 10^{18} eV 以下の低エネルギーへの性能拡張 (TA Low-energy Extension: TALE) によって銀河宇宙線から銀河系外宇宙線に移り変わる物理現象を突きとめる研究も始まっています。

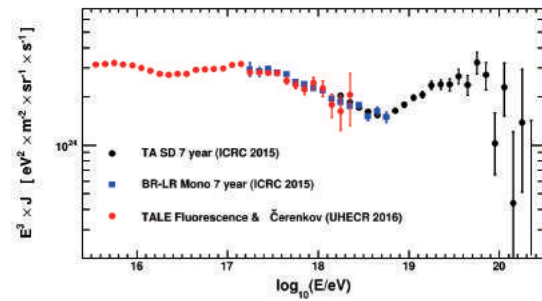


◀ 1 ㊸ 砂漠に基盤目状に設置した TA の地表検出器。後方に更に 4 台が見える。㊹ TA 大気蛍光望遠鏡と建物。光電子増倍管によるカメラを用いて空気シャワーからの紫外発光を光速・高感度で撮影する。
(Top) One of the TA ground array detectors deployed in the field. Four more are seen behind. (Bottom) TA air fluorescence telescopes.

Telescope Array

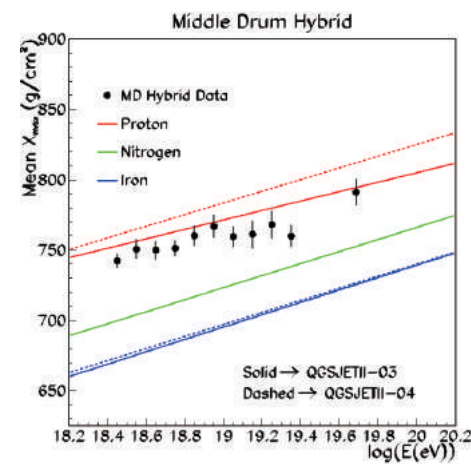


2 テレスコープアレイ (TA) と拡張計画の TAx4、TALE 実験での検出器の設置範囲
Arrangement area of the detector of TA, TAx4 and TALE experiment

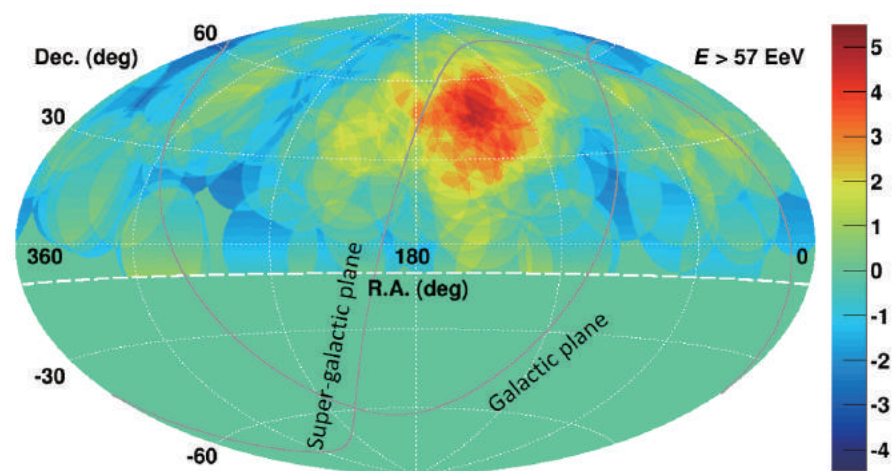


3 TA の地表検出器 (●)、TA の大気蛍光望遠鏡 (■) と TALE の大気蛍光望遠鏡 (●) で測定した超高エネルギー宇宙線のエネルギースペクトル。

The energy spectra of UHECR measured by TA surface detector (●), TA fluorescence detector (■) and TALE fluorescence detector (●)

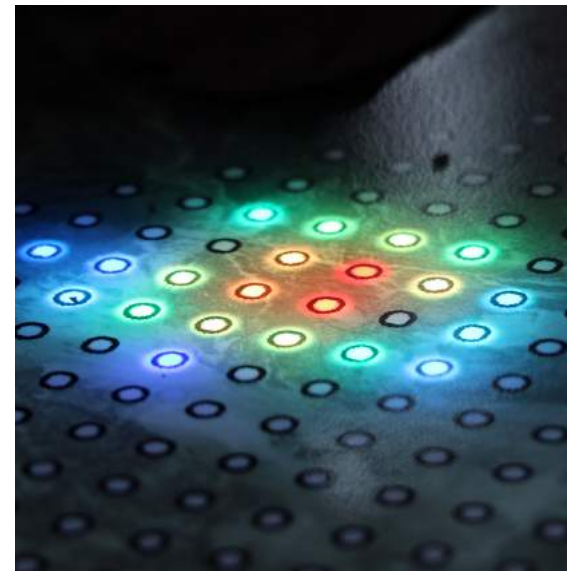


4 TA で測定した超高エネルギー宇宙線の平均 Xmax とエネルギーの関係 (●)。赤、緑、青の線がそれぞれ陽子、窒素、鉄モデルである。
The average Xmax vs. energy of TA cosmic ray events. (●)
The red, green and blue lines denote proton, nitrogen and iron models, respectively.



5 TA で観測した $10^{19.76}$ 電子ボルト以上の宇宙線の到来方向を半径 20° の円でサンプリングした場合の統計的な有意度をプロットした天球マップ (赤道座標表示)。赤経 148.4° 、赤緯 44.5° を中心としたホットスポットが見られ (期待数が 6.88 に対して観測数が 24)、その最大有意度は 5.07σ である。一様到来方向分布の場合に、この最大有意度を偶然超える確率は 3.7×10^{-4} (3.4σ) である。

Hammer projection of the statistical significance of TA cosmic ray events with $E > 10^{19.76}$ eV with 20° -radius circle sampling in the equatorial coordinates. The maximum excess appears as a hotspot centered at right ascension of 148.4° and declination of 44.5° with a statistical significance of 5.07σ (24 events observed, whereas 6.88 expected). The chance probability of obtaining this maximum significance for isotropic distribution is 3.7×10^{-4} (3.4σ)



The Telescope Array (TA) was built to study the origin and nature of Ultra-high Energy Cosmic Rays (UHECRs) in Utah, USA. It is composed of a ground array of 507 scintillation counters and three batteries of air fluorescence telescopes overlooking the array from the periphery. The accuracy of measurements is greatly improved by observing the same event by the telescope and the ground array at the same time. The sensitivity of TA is an order of magnitude larger than that of AGASA, a predecessor of TA, which had been operated until 2004 in the Akeno observatory in Yamanashi, Japan. The large sensitivity and the precision of TA help to improve the association of high energy cosmic rays with the potential astronomical sources in the sky. The TA has been operated by the international collaboration of Japan, USA, Korea, Russia and Belgium. Observations by TA began in the spring of 2008. The TALE is the TA Low-energy Extension down to $10^{15.6}$ eV, which aims at studying the transition of galactic cosmic rays to extragalactic cosmic rays. In the northern TA site, the full TALE telescopes started the operation and the TALE surface detector array was partially started.

By May 2015, about 3000 cosmic ray events above 10^{19} electron volts (eV) have been collected by the TA air shower array. Fig.3 shows the TA energy spectrum. TA confirmed flux suppression above $10^{19.8}$ eV, which is consistent with the prediction by Greisen, Zatsepin and Kuzmin (GZK). TA confirmed a break at $10^{18.72}$ eV (ankle), and there are breaks at around $10^{16.3}$ eV and $10^{17.3}$ eV in the spectrum by TALE. The composition by TA is consistent with light composition as shown in Xmax vs energy plot (Fig.4). Using 109 cosmic-ray events with energy $E > 10^{19.76}$ eV, TA observed a cluster of events (hotspot) with a statistical significance of 5.07σ , centered at right ascension of 148.4° and declination of 44.5° (Fig.5). The probability of such a hotspot appearing by chance in an isotropic cosmic-ray sky was 3.7×10^{-4} (3.4σ).

The TA extension (TAx4), which quadruples the TA, aims at confirming the above-mentioned hotspot and studying energy spectrum, composition and other anisotropies of arrival directions for UHECRs in highest-energy region precisely, especially confirming the hotspot. Its construction started in 2015. The subject of the TALE surface detector extension concerns the study of the transition from galactic to extragalactic cosmic rays by measuring Xmax with better accuracy. Its construction started in 2015.

チベット

太陽活動と銀河宇宙線による「太陽の影」の変動

太陽活動（黒点数）は 11 年周期（サイクル）で変化することが知られており、2008 年から太陽サイクル 24 に入りました。チベットの空気シャワー観測装置は精巧に作られているため、銀河宇宙線による太陽と月（いずれも視直径約 0.5° ）の影を鮮明に捉えることが出来ます。銀河宇宙線中の太陽の影は、太陽活動によって変化する太陽惑星間の磁場の影響を受けて、その深さや位置が変化します。図 4 はこの装置で観測された「太陽の影」の深さの年変化です。宇宙線中の太陽の影の観測を 1996 年から 2009 年に掛けて行い、太陽サイクル 23 をほぼカバーしたことになります。これは、太陽活動を考慮したシミュレーションと良く合っていることがわかります。この実験により、今まで観測方法が無かった太陽惑星間の磁場構造についても貴重なデータが得られるものと期待されています。

銀河宇宙線の異方性

ほぼ等方的に飛来する、数兆電子ボルト（数 TeV）から数百兆電子ボルト（数百 TeV）のエネルギーを持つ宇宙線の恒星時異方性を高精度で 2 次元的に測定しました。（図 5）。良く知られた 0.2% 程度の恒星時異方性（Tail-in や Loss Cone）の他に、白鳥座方向（シグナス領域）に新しい銀河宇宙線異方性を発見しました（図 6）。さらに、シグナス領域に数個のホットスポットがあることが判明し、新しいガンマ線放射天体の可能性が示唆されました。そしてそれは米国のミラグロ実験によって確認され、我々の観測の正しさが検証されました。また、銀河回転運動に起因する見かけの恒星時異方性（約 0.1%）が観測されなかったことにより、銀河宇宙線が局所的な銀河磁場と共回転していることが示されました。

将来計画

銀河系内のどこかに宇宙線を Knee エネルギー領域まで加速する未知の宇宙加速器が存在し、宇宙線はその宇宙加速器の近傍で 100TeV 領域のガンマ線を生成します。我々はその 100TeV 領域ガンマ線観測の世界初観測を目指して、空気シャワー観測装置の地下に約 4000m² の大型水チェレンコフ型ミューオン観測装置 (MD) を建設しました。また、Knee エネルギー領域の陽子やヘリウムを選別してそのエネルギースペクトルの折れ曲がり位置をさらに精密に測定することにより、宇宙線の衝撃波加速シナリオを検証するために、新空気シャワーコア観測装置 (YAC) を建設しました。空気シャワー観測装置と MD 及び YAC の連動実験が平成 26 年に開始され、宇宙線の起源と加速機構解明に向けて大きな期待が寄せられています。

研究の目的

- 高エネルギーガンマ線を放射している天体を探索し、宇宙線の加速起源を明らかにする
- 超高エネルギー一次宇宙線の化学組成（どの原子核なのか）を解明する
- 超高エネルギー一次宇宙線のエネルギースペクトル（分布）を計測し、宇宙線の加速機構を解明する
- 高エネルギー宇宙線により太陽惑星間に広がる磁場構造を調べる
- 高エネルギー宇宙線の飛来方向に関する特異性（異方性）を調べる

実験装置

中国チベット自治区の羊八井高原（ヤンパーチン高原、標高 4,300m）に、中国と共同で空気シャワー観測装置を建設し、宇宙から飛来する高エネルギー（1TeV=10¹² 電子ボルト =1 兆電子ボルトから 100PeV=10¹⁷ 電子ボルト =10 京電子ボルト）宇宙線（原子核とガンマ線）の観測を行っています。主装置として、プラスチックシンチレーターと呼ばれる、荷電粒子が通過すると発光する素材を用いた空気シャワー観測装置（写真左）を使用します。具体的には、面積 0.5m² のプラスチックシンチレーターを、7.5m 間隔でほぼ碁盤目状に並べ、37,000m² の領域に飛来する空気シャワーを観測します。荷電粒子による発光は、光センサーである光電子増倍管で検出後に電気信号に変換され、その発光時刻と発光量（電荷）をデータとして収集します。検出出来る空気シャワーのエネルギーの下限値は約 3 兆電子ボルトです。

研究内容

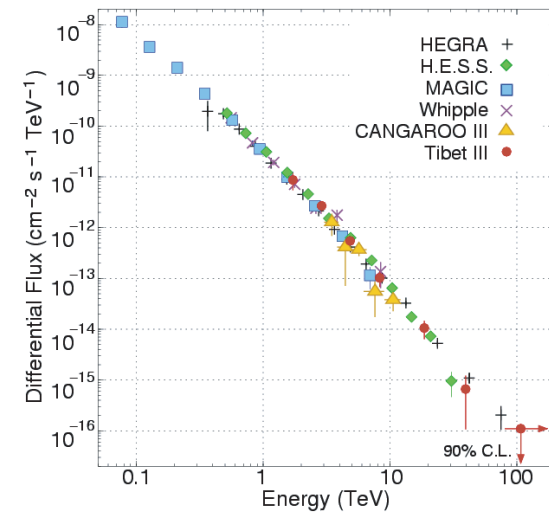
数兆電子ボルト（数 TeV）ガンマ線の検出

空気シャワー観測装置で、かに星雲から TeV 領域のガンマ線を検出しました（図 1）。空気シャワー観測装置による高エネルギーガンマ線の検出は世界で初めてです。また、活動銀河核の Mrk421 や Mrk501 などからのガンマ線検出にも成功しています。

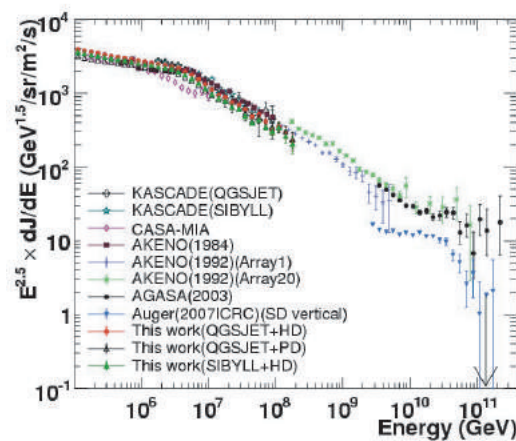
Knee エネルギー領域の一次宇宙線のエネルギースペクトルの観測

Knee エネルギー領域（1000 兆電子ボルト～ 1 京電子ボルト）の一次宇宙線のエネルギースペクトルを大変良い精度で観測しました（図 2）。Knee エネルギー領域のエネルギースペクトルの折れ曲がり、超新星爆発の衝撃波による粒子加速の限界や、銀河系からの宇宙線の流出問題を解く重要な鍵を握っています。一方空気シャワー観測装置とその中心に置かれた空気シャワーコア検出器と呼ばれる装置との連動実験からは、宇宙線を構成する原子核成分の内、陽子やヘリウムに関するエネルギースペクトルが得られていますが、図 3 からはエネルギーが高くなるに従って、宇宙線を構成する原子核成分に重原子核成分が大きく含まれるようになっていることが見て取れます。

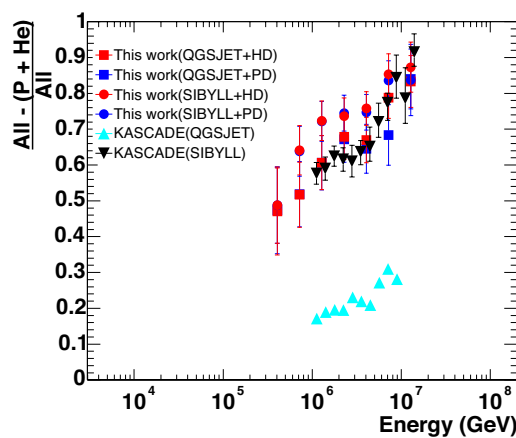
Tibet AS γ 



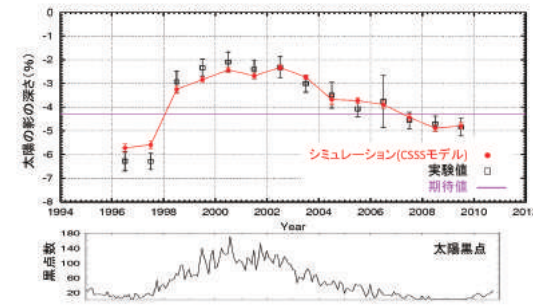
1 かに星雲からの TeV 領域ガンマ線エネルギースペクトル
Energy spectrum of TeV gamma rays from the Crab Nebula.



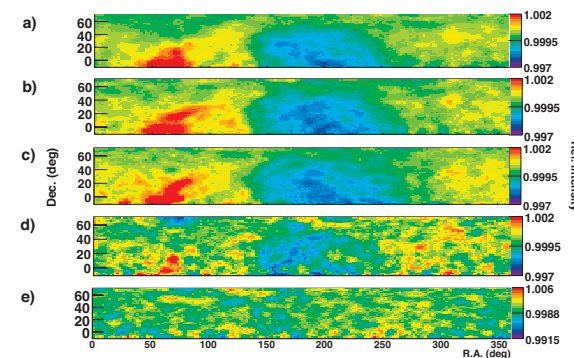
2 Knee エネルギー領域以上の宇宙線全粒子エネルギースペクトル
All-particle energy spectrum of primary cosmic rays above "Knee" energy region.



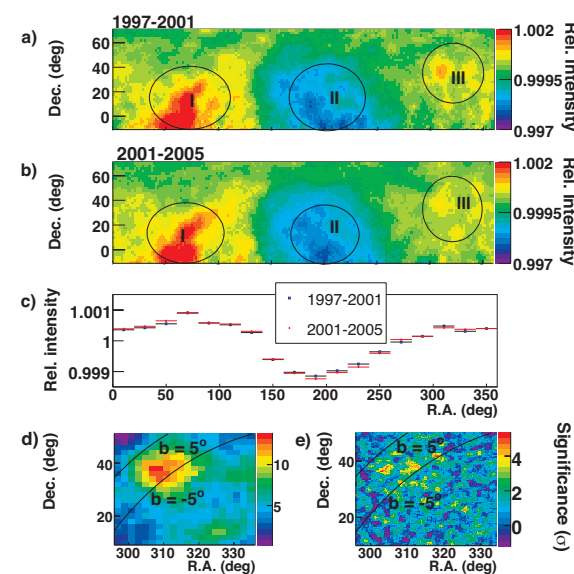
3 Knee エネルギー領域一次宇宙線中でヘリウムより重い原子核成分の割合のエネルギー依存性
Energy dependence of fraction of nuclei heavier than helium in primary cosmic rays around "Knee" energy region.



4 観測された宇宙線中の太陽の影の深さに関するデータシミュレーションの比較①と、太陽黒点数の年変化②
Comparison of Sun shadow depth in cosmic rays between MC and simulation and the observed data. (Top) Yearly variation of sun spot numbers. (Bottom)



5 恒星時宇宙線異方性 (上から 4, 6.2, 12, 50, 300TeV)
Cosmic ray anisotropy at sidereal time frame for 4, 6.2, 12, 50, 300TeV from above.



6 シグナス領域 (III) のガンマ線点源探索 (e の赤いホットスポットに注目)
Search for gamma ray point sources in the Cygnus region (III). Watch out the hot red spots in e), please.



Our research subjects are: Search for high-energy gamma-ray (a few TeV) celestial point sources; The measurement of the energy spectrum and the composition of very high-energy primary cosmic rays; The study of 3-dimensional global structure in the solar and interplanetary magnetic fields by means of high-energy galactic cosmic rays; The measurement of high-energy galactic cosmic-ray anisotropies.

Tibet-III, 37,000m² in area, consists of 789 scintillation counters that are placed at a lattice with 7.5m spacing. Each counter has a plate for a plastic scintillator, 0.5m² in area and 3cm in thickness, and equipped with a 2-inch-in-diameter photomultiplier tube. The detection threshold energy is approximately a few TeV.

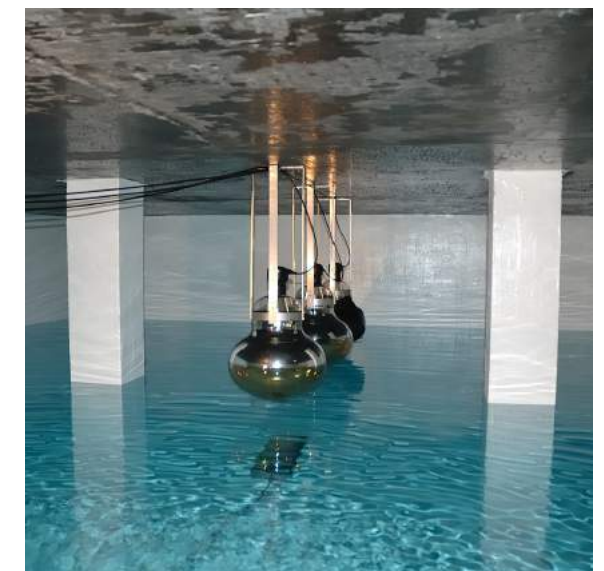
We successfully observed TeV gamma-ray signals from the Crab Nebula for the first time in the world as an air-shower array. TeV gamma-ray signals from active galactic nuclei, Markarians 501 and 421, were also observed.

We made a precise measurement of the energy spectrum of primary cosmic rays in the "knee" (10¹⁵ – 10¹⁶eV) region. The chemical composition in the "knee" region is a crucial key to clarify the mechanism of how cosmic rays are generated, accelerated and propagated to Earth. The hybrid experiment with the air shower core detectors and Tibet-III demonstrates that the fraction of nuclei heavier than helium increases in primary cosmic rays as energies go up and that the "knee" is composed of nuclei heavier than helium, supporting the shock-wave acceleration scenario in supernova remnants.

Because a charged particle is bent by a magnetic field, the apparent position of the Sun's shadow in the galactic cosmic rays shifts from its expected location due to the solar and interplanetary magnetic fields. It is expected that Tibet-III will provide important data to study the global structure of the solar and interplanetary magnetic fields correlated with 11-year-period solar activities. Covering mostly the solar cycle 23 (our data from 1996 to 2009), we show that yearly change in the Sun's shadow depth in cosmic rays is well explained by a simulation model taking into account the solar activities.

Tibet-III measures high-energy galactic cosmic-ray anisotropies with high statistics. We made precise 2-dimensional maps of high-energy (a few TeV to a few hundred TeV) galactic cosmic-ray anisotropies at sidereal time frame. Besides the established "Tail-in" and "Loss-cone" anisotropies, we discovered a new anisotropy in the Cygnus region. We found some hot spots in the Cygnus region, suggesting that they be celestial sources emitting TeV gamma rays. They were recently confirmed by the Milagro experiment in U.S.A. On the other hand, the corotation of cosmic rays with our galaxy was shown as well, as we observed no big (1% level) apparent anisotropy due to galactic rotation which would have been observed otherwise.

We constructed large underground muon detectors (MD: approximately 4000m²) under Tibet-III to locate yet-unknown cosmic ray accelerator (PeVatron) producing gamma rays at 100 TeV energies. We also set up new air shower core detectors (YAC) in order to more precisely measure the knee position of proton and helium energy spectra. The hybrid experiment (Tibet-III+ MD+ YAC) started data-taking in 2014. New and interesting results from them are expected as regards the origin and acceleration mechanism of cosmic rays.





High Energy Astrophysics

研究の目的

- 高エネルギー天体での粒子加速と電子放射機構を理論的に解明する
- 相対論的ジェット of の生成・加速機構を解明する
- 将来の観測で検出される天体からのガンマ線やニュートリノ、重力波などを予測する

宇宙には光速に近い速さで飛び回っている粒子が存在し、そのエネルギーは 100 万～ 10 億電子ボルト未満から 1 垓 (1 兆の 1 億倍) 電子ボルト超まで、十数桁以上 に渡ります。それらは宇宙線として地球に飛来し直接観測されることもあれば、それらの放つエックス線、ガンマ線、ニュートリノの観測により間接的に存在が知られることもあります。こうした宇宙線粒子は高エネルギー天体現象に伴い加速・生成されていると考えられていますが、その詳細には未知の部分が残っており、我々「高エネルギー天体グループ」の研究ターゲットになっています。

背景

宇宙線粒子の加速過程とは、背景の熱的プラズマ・磁場のエネルギーが、少数の高エネルギー粒子に選択的・集中的に引き渡される過程であり、その理解のためには、プラズマ物理学の基礎に基づいた詳細な考察が必要となります。反対に、粒子加速過程の研究を通じて、プラズマ物理学はその内容を豊富にしてきました。宇宙線加速の基本過程と考えられている衝撃波統計粒子加速機構の研究の発展はその例であり、他の有名な例として、磁気エネルギーの爆発的解放をもたらす磁力線再結合機構の研究の発展があります。その両者において、日本の研究者群が挙げてきた先進的な成果が、「高エネルギー天体グループ」の活動の背景です。

◀1 高エネルギー粒子加速源として知られるかに星雲像 (国立天文台提供)。1054 年の超新星爆発の後に形成された回転中性子星(かにパルサー) が星雲の中心にあり、星雲全体にエネルギーを供給していることが知られています。©NAOJ
A Subaru image of the Crab nebula, which is known as an efficient particle accelerator. A rotating neutron star, the Crab pulsar, which was created after the supernova explosion in 1054 A.D, is at the center of the nebula and known to provide energy throughout the nebula.

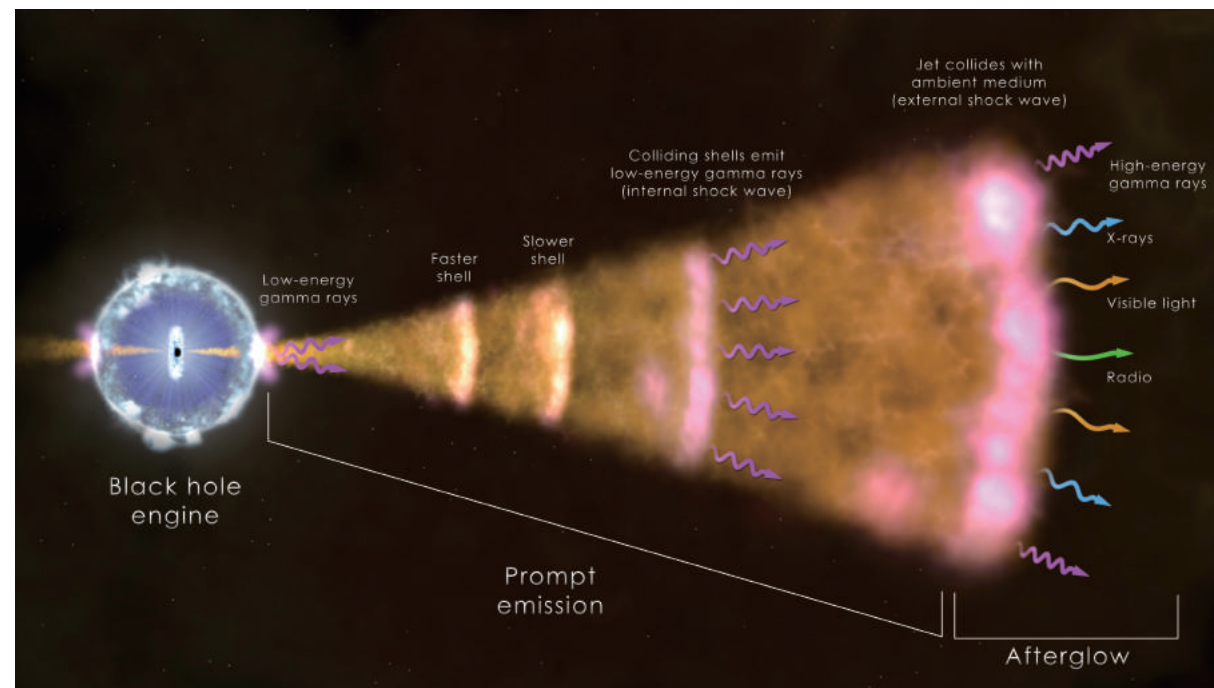
高エネルギー天体

研究内容

高エネルギー天体現象による宇宙線の加速過程の探索
宇宙線の加速過程・放射過程の舞台となる高エネルギー天体現象として、超新星爆発・パルサー磁気圏 (図 1)、マグネター (超強磁場中性子星) の巨大フレア、銀河中心ブラックホールから噴き出すジェット、星形成銀河、正体不明のガンマ線バースト、銀河団などを挙げることができます。近年の Fermi 衛星や地上チェレンコフ望遠鏡の活躍により、こうした天体からのガンマ線観測は、目覚ましい発展を遂げています。また IceCube のような巨大設備の稼動が始まってニュートリノの検出効率が上がり、その起源天体を探るうえで十分な量のサンプルが取れる日が近づいています。我々のグループでは、伝統的な衝撃波による粒子加速過程だけではなく、乱流による比較的遅い加速過程を考え、活動銀河核ジェットやガンマ線バーストなどに適用する研究を進めています。また、こうした天体から放出されるガンマ線、宇宙線、ニュートリノなどの量を定量的に見積った上で観測と比べたり (図 2)、重力波源と期待される中性子星合体時の電磁波放射の計算を進めたりしています。このように、我々の研究対象は宇宙線研究所で進められている観測プロジェクトと密接に関係しています。

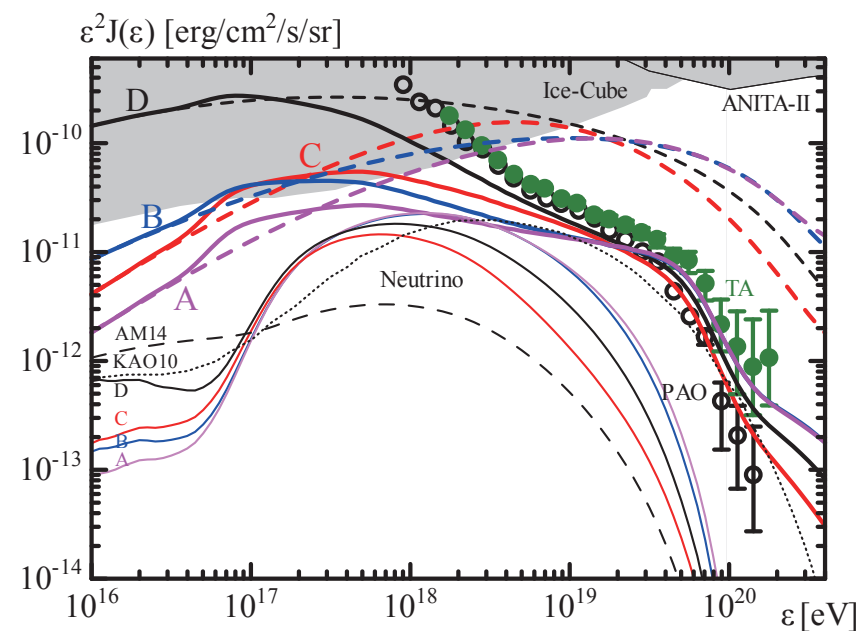
高エネルギー陽電子宇宙線の起源の解明
近年、宇宙線を構成している粒子成分の内、陽電子のエネルギースペクトルの振る舞いに異常が見つかりました。高エネルギーの陽電子宇宙線の起源は暗黒物質起源の可能性もありますが、パルサーなどの既知天体の寄与も考えられます。我々は国際宇宙ステーションにおける宇宙線観測計画 CALET に参加してその起源の解明に寄与したいと考えています。また、CALET はガンマ線バーストを常時モニターする CGBM という装置も備えており、そのデータを用いたガンマ線バーストの研究も進めています。

活動銀河核、ガンマ線バースト、パルサー風、超新星残骸などでの未解決問題
高エネルギー天体における謎は、宇宙線粒子の加速だけではなくありません。活動銀河核から噴き出している相対論的なジェットはどのように加速されているのか？ ガンマ線バーストからの非常に明るいガンマ線放射は、どのような機構で放たれているのか？ パルサー風はどのように磁場エネルギーを運動エネルギーに転換し、超相対論的な流れを実現しているのか？ 超新星残骸やガンマ線バーストの残光における衝撃波では、どのように磁場が増幅されているのか？ 天体で生まれた相対論的粒子は、我々の銀河系内の星間空間をどのように伝播し、銀河系外へ逃げていくのか？ こうした課題は未解決問題として残されており、我々の研究テーマとなっています。これほど基礎的な段階から解明されていない学問分野は、地球上で観察・実験されている事象にはないでしょう。知のフロンティアとして、上記の課題に取り組むことは大変意義深いと考えています。



2 ガンマ線バーストの想像図。巨星がその寿命に至り、中心核が重力崩壊を起こし、ブラックホールを形成する。そこへ星のガスが降着し、細く絞られた相対論的なジェットを放つ。ジェットは星表面を突き破り、星間空間へ飛び出す。そこで衝撃波を形成し、数十秒間に渡ってガンマ線を放ったり、徐々に暗くなる電波からX線での残光を放ったりする。©NASA's Goddard Space Flight Center

Description of gamma-ray burst. When the collapse of a very massive star at the end of its life forms a black hole. Gas in the star accretes onto the black hole. Then, the black hole produces well-collimated relativistic jets. The jets break out the surface of the star, and propagate in the interstellar space. Shocks formed in the jets or interstellar medium are considered to be responsible for the prompt gamma-ray emission and the afterglow emission.



3 乱流加速モデルに基づく、ガンマ線バーストから放たれる最高エネルギー宇宙線のスペクトル（太い実線）。Telescope Array（緑色の丸）やAUGER実験（白抜き丸）のデータと良く一致しています。宇宙線が宇宙空間を伝播中に放つニュートリノ（細い実線）は、 10^{17} - 10^{18} eVにかけて、他のモデル（点線、破線）とは異なった急激な立ち上がりを見せます。これを将来観測で確認することで、宇宙線の起源に迫ることができます。The model spectra of ultra high-energy cosmic rays (UHECRs, thick solid lines) based on the stochastic acceleration by turbulences in gamma-ray bursts jets. They agree with the observed data with Telescope Array (green circles) and AUGER (open circles). The spectra of cosmogenic neutrinos (thin solid lines), which are produced from UHECRs during propagation in the intergalactic space, show a sharp rise at 10^{17} - 10^{18} eV, which are distinctively different from other models (dotted and dashed lines). If we confirm such a spectral shape in future observation, that will be evidence of the stochastic acceleration.

The high energy astrophysics group aims at making theoretical and observational studies of violent astrophysical phenomena, in which energies of background plasma/magnetic field are transported into selected particles, namely, non-thermal cosmic ray particles. The standard theory of cosmic ray acceleration process invokes effective diffusive-shock-acceleration (DSA) mechanism working around collisionless astrophysical shocks and their turbulent environment. The magnetic reconnection (MRX) mechanism is another candidate for effective particle acceleration processes. Understanding of transport/selection processes involved in the DSA and MRX mechanisms requires deep consideration based on microscopic plasma physics. Research tradition in Japan for studies of DSA and MRX mechanisms provides the background for the activity of our high energy astrophysics group.

Targets of our current study include supernova explosions/pulsar magnetospheres (Fig. 1), giant flares of magnetars, jets from active galactic nuclei, star-burst galaxies, mysterious gamma ray bursts, and galaxy clusters. We have studied not only the models based on standard DSA theory, but also a relatively slow acceleration model via plasma turbulences, which has been applied to the relativistic jets from active galactic nuclei, or gamma-ray bursts. We have also estimated emissions of gamma-rays, cosmic-rays, and neutrinos from high-energy astronomical objects, and compare our results with observational constraints (Fig. 2). Another study we have been conducting is electro-magnetic wave emission as a counterpart of gravitational wave emission from a binary neutron star merger. Our research targets, thus, closely relate to the observational projects in ICRR.

The open problems in high-energy astrophysics are not only the acceleration mechanism of cosmic rays. How are relativistic jets from active galactic nuclei accelerated? How are very bright gamma-ray emissions emitted in gamma-ray bursts? How is the magnetic energy of the pulsar winds converted into the kinetic energy to form ultra-relativistic outflows? How are magnetic fields amplified in shocks in supernova remnants or afterglows of gamma-ray bursts? How do relativistic particles propagate in interstellar space and escape from the galactic plane? Those problems remain unsolved, and are our research themes. In phenomena observed or experimented on earth, there may be no research field that is not fundamentally understood like high-energy astrophysical phenomena. Thus, study of the above unsolved problems are very exciting and important to expand our knowledge of the universe.

重力波

研究の現況

高性能防振装置やサファイア鏡の開発

KAGRA 計画は 2010 年から文部科学省の最先研究事業の一つとして建設が開始され、現在は大規模学術フロンティア促進事業として推進されています。2012 年に開始された空洞掘削は 2014 年 3 月末に完成し、2014 年度は、電気工事・冷却水等の配管工事・真空装置の設置土台工事等、空洞内整備が行われました。2015 年度には、レーザー干渉計の設置・インストールが行われ、第一期実験施設を完成させた後、2016 年 3 月から 4 月にかけて、初めてのレーザー干渉計の試験運転を行いました。並行して、KAGRA の最終形で投入される高性能鏡防振装置及び低温鏡懸架装置、サファイア鏡などの開発と準備も行われています。また、本計画の特徴であり、先進的な挑戦でもある地下環境の利用と装置と低温化に関し、同様のテーマを共有するヨーロッパの次世代重力波望遠鏡計画母体（EGO）との間で 2012 年に開始した国際共同研究では重要な研究成果が上がっています。さらに、KAGRA 計画における各重要構成部門の推進を加速させるために、韓国などアジアの重力波研究グループとの共同研究も拡大し、KAGRA Scientific Collaboration (KSC) が創設されました。

7 億光年の範囲で発生する重力波検出を目指す

KAGRA 計画では、地球から約 7 億光年の範囲内で発生する重力波の直接検出を目指し、同様に重力波の初検出を目指すアメリカやヨーロッパの重力波望遠鏡計画（LIGO 計画、VIRGO 計画、GEO 計画）と、重力波の検出という人類共通の目標の達成のために、各計画と技術的・観測的協力をより密に行う覚書を締結しています。



1 KAGRA の完成予想図
Schematic view of KAGRA planed underground at Kamioka

研究の目的

- 大型低温重力波望遠鏡「KAGRA」を用いて重力波を直接検出し、重力波観測ネットワークの一員として、重力波天文学を進める
- 一般相対性理論を検証する
- 電磁波では見えない現象を重力波でとらえる
- 重力波の発生を他の天体観測グループに伝えて、いち早く同じ天体を観測してもらう
- 重力の強い場所と弱い場所での物理現象を比較して差がないか調べる

アインシュタインの一般相対性理論によれば、質量の存在により物体の周囲の空間が歪んでおり、その空間の歪みこそが重力であると表現します。物体が運動すると、周囲の空間を歪めながら移動するので、その歪みが振動となって遠方まで伝わります。伝わる速さは光の速さと同じ速さと考えられています。これが重力波です。超新星爆発やブラックホールの形成など、強い重力場での一般相対性理論の検証は、唯一重力波によってのみ可能です。また、可視光、電磁波、ニュートリノと拡がってきた天体観測の手段に新たに重力波が加われば、今まで観測不能であった星や宇宙の情報が得られる可能性があり、重力波を検出することには非常に重要な意味があります。そしてついに、アメリカの LIGO グループの 2 台の重力波望遠鏡が、2015 年 9 月 14 日に、人類史上初めて、連星ブラックホールの合体から発生した重力波の直接観測に成功し、いよいよ重力波天文学の幕が切って落とされました。

実験装置

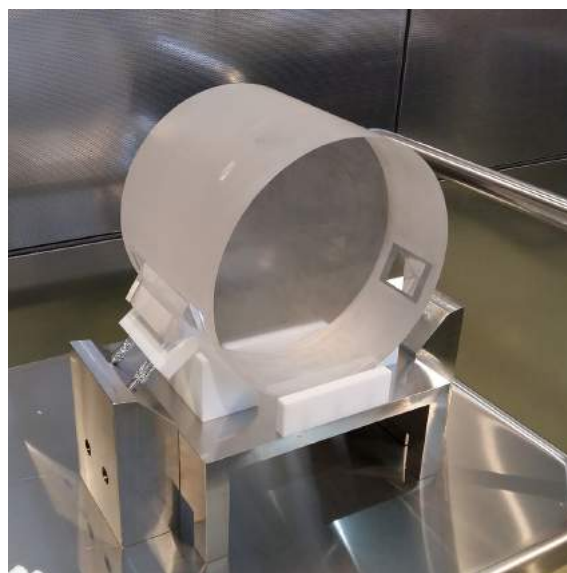
重力波が到達すると、二つの物体間の距離が変化することが分かっています。そこで、重力波によって変化する物体間の距離の変動を超精密に測定することで、重力波を検出します。その距離の変化は、地球と太陽の間の距離が水素原子一個分変わるくらい小さなものであることから、それが如何に困難なことが理解できると思います。測定には、極めて精度の高いレーザー光を“物差し”として利用する、マイケルソン干渉計を用います。元々 1 本の光を直交する 2 本の光に分け、それを鏡で折り返してまた 1 本に重ねるということをする装置です。光路長に応じて、重なり方が変化し、それが光の干渉縞となって観測されます。もし光路長が重力波によって変化したとすると、その干渉縞が明滅し始めます。このわずかな明滅を利用して、重力波の存在を検出します。望遠鏡の感度を高めるには、干渉計の光路を長くすることと、様々な振動雑音を極限まで取り除くことが必要です。特に地面の振動は、重力波以外の光路長を変えてしまう原因となるので、極限までの振動抑制が必要となります。そのために、日本の KAGRA では、この望遠鏡を地面振動の少ない神岡鉱山地下 200m の、L 字型に直交する長さ 3km のトンネル二本の中に設置します。さらに、装置の一部を低温化することで、装置の熱振動による揺らぎすら低減させる技術を投入します。



KAGRA



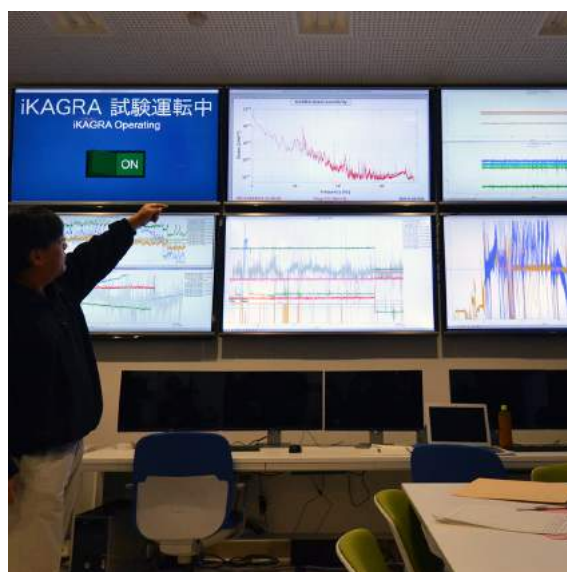
2 レーザーとレーザーを格納する ISO Class1 クリーンブース
Laser system and ISO class 1 clean room for housing it



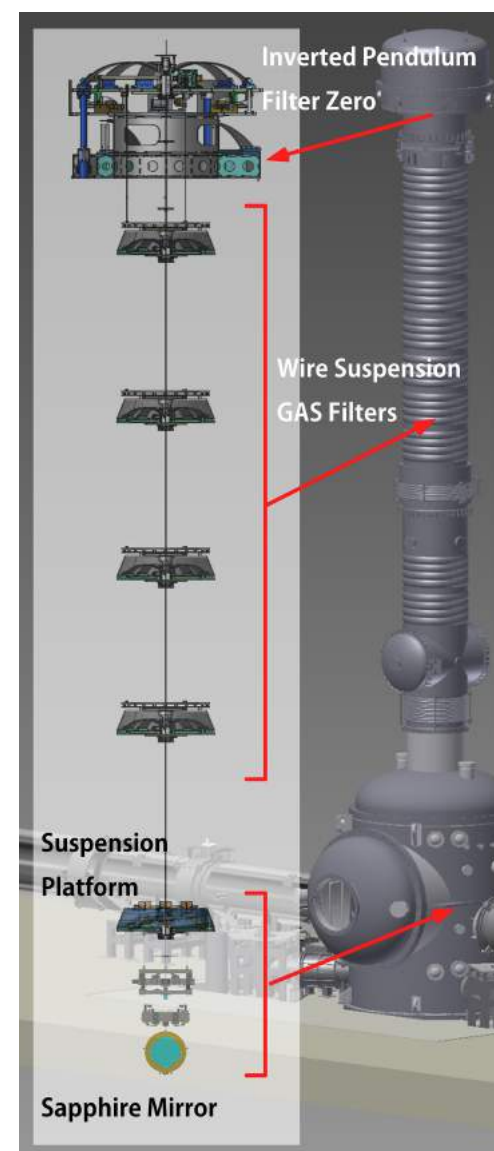
4 直径 22cm の無色透明のサファイアの鏡
A transparent sapphire mirror 22cm in diameter



3 中央実験室に設置されたクライオスタットと断熱真空ダクト
Cryostat and radiation shield duct set in the corner station



5 KAGRA の試験運転を行う制御室
Control room in the KAGRA Data Analysis Building



The gravitational wave group conducts the construction of the Large-scale Cryogenic Gravitational wave Telescope (nicknamed “KAGRA”) for the detection of gravitational waves predicted by Einstein. On September 14th in 2015, the LIGO gravitational wave observatory finally detected gravitational waves from the binary black hole coalescence. The gravitational wave astronomy has started to observe the dynamic behavior of compact stars, such as neutron stars and black holes.

A gravitational wave should cause a relative change (strain) between two displaced points in proportion to their distance. Even if we take a 3 km baseline length, the effect is so tiny that extensive R&D is needed to detect it. Based on technical achievements of a 300m TAMA interferometer and a 100m interferometer CLIO (Cryogenic Laser Interferometer Observatory), the KAGRA project started as one of Strategic Fund for Strengthening Leading-edge Research and Development of Ministry of Education, Culture, Sports, Science and Technology-Japan in 2010. The tunnel construction has been finished in FY 2013. In FY 2014, the construction of facilities and setting of almost vacuum tubes and tanks have been done. In parallel, the laser source and its frequency and transverse mode stabilization system using a mode cleaner cavities and several optics for forming a Michelson interferometer were installed. In March 2016, the first interferometer operation was demonstrated (named iKAGRA), and its engineering run finished on April 25th in 2016.

The collaboration research between the European Gravitational Observatory (EGO) and KAGRA has been conducted to explore the further technical enhancement about a cryogenic interferometer and to share the profound knowledge about the underground environment. In addition to this, KSC (KAGRA Scientific Collaboration) was established and consequently it is accelerating the KAGRA subsection's progress with the Korean gravitational wave research group.

KAGRA is designed to detect at the quantum limit a strain on the order of $h \sim 10^{-22}$ in terms of the metric perturbations at a frequency of around 140 Hz. This would enable to detect coalescing binary neutron stars of 1.4 solar mass to 250 Mpc at its optimum configuration, for which one expects a few events per year, on average. To satisfy this objective, KAGRA adopts a power-recycled Fabry-Perot Michelson interferometer with resonant-sideband extraction scheme, the main mirrors of which are cooled down to cryogenic temperature, 20 K, for reducing the thermal noise; they are located in a quiet underground site in Kamioka mine.

KAGRA project is collaborating with foreign GW detection projects, such as advanced-LIGO (USA), advance-VIRGO (Italy-France-Netherlands), GEO (UK-Germany) to explore the gravitational wave astronomy and multi-messenger astronomy with other astronomical observation channels.

観測的宇宙論

研究内容

Hyper Suprime-Cam による初期銀河の探査

すばる望遠鏡主焦点カメラ Suprime-Cam およびケック望遠鏡 DEIMOS 分光器を用いて赤方偏移 7 における LAE の大規模観測を行いました。この結果は 2010 年および 2012 年に *Astrophysical Journal* 誌の論文、さらには多くの国際研究会で発表され、世界的に高い評価をうけました。

この観測研究から、赤方偏移 7 において宇宙再電離の痕跡が見つかりましたが、大半の水素ガスは既に電離されているという事が明らかになりました。一方でこの結果は新たな疑問を投げかけることになりました。赤方偏移 7 では初期銀河が発する遠紫外線は、宇宙を電離するのに必要な量の 1/3 かそれ以下しかありません。このように赤方偏移 7 では遠紫外線の放出量が非常に少ないのにも関わらず、宇宙を満たす水素の大半が電離されているという問題が出てきました。従来の研究の測定精度が低いのか、宇宙初期の銀河の性質を正しく理解していないのか、観測できていない宇宙初期の銀河が多数あるためにこのような問題が出てきているのかもしれませんが、さらに、私たちの想像を超えた現象が宇宙史初期で起きていた可能性もあります。実際、私たちは赤方偏移 7 に直径 5 万光年にもなる予想以上に大きな天体を発見しましたが、このような天体の再電離への寄与は分かっています。

そこで、Suprime-Cam と比べて 1 桁程度探査能力が高いすばる望遠鏡の次世代超広視野カメラ Hyper Suprime-Cam (HSC) に私たちが独自に開発した狭帯域フィルターを用いて、研究を発展させる計画を進めています。HSC は現在、東京大学、国立天文台、プリンストン大学や台湾の研究機関が協力して製作し、2012 年度にファーストライトを迎えました。試験観測期間を経て 2014 年に本格運用が始まりました。これまでの 10 倍の規模で LAE を含む初期銀河の探査を行っています。

研究の目的

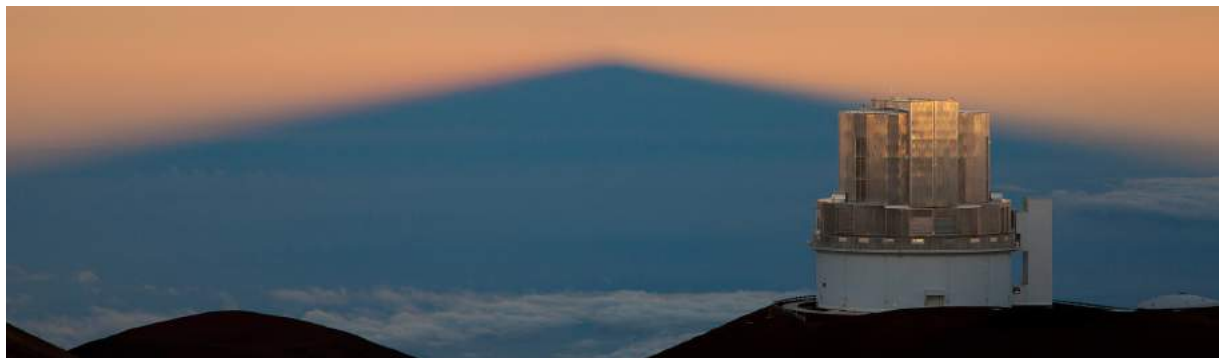
- 大型望遠鏡を用いた深宇宙探査により遠方銀河を探し、宇宙初期の銀河形成過程を探る
- 宇宙初期の銀河形成に密接に関係する、宇宙再電離の物理過程を探る

背景

ビッグバンから始まった 138 億年の宇宙史において最初の約 10 億年（宇宙背景放射の時代である赤方偏移 1100 から 6 までの間）は、ほとんど観測できておらず、宇宙史におけるミッシングピースとなっています。この時代は宇宙の黎明期に当たり、原始ガスから星や銀河が初めて誕生するといった未解明の現象が数多く存在しています。またこの頃には、宇宙を満たす水素ガスが再電離されるという宇宙史最後の大イベントが起こったと考えられています。その過程はもとより、原因についても明らかにされていません。これらの問題は、ビッグバン後約 10 億年の宇宙を観測しない限り分からないのですが、この時代の天体は非常に遠いため、見かけ上とても暗く、簡単に観ることができません。

実験装置

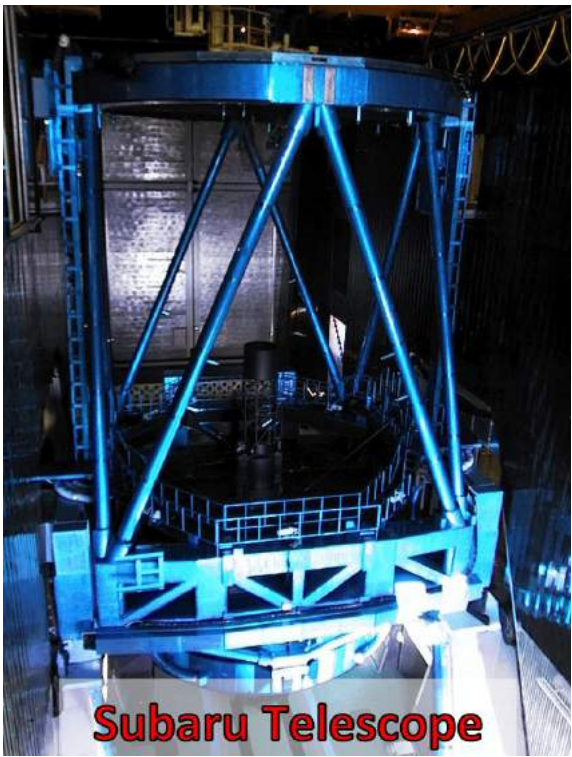
私たちは、すばる望遠鏡やハッブル宇宙望遠鏡、ケック望遠鏡さらには ALMA といった世界最高感度を誇る大型望遠鏡を駆使して、未だ人類が目にしたことのない宇宙に挑戦しています。すばる主焦点カメラ (Suprime-Cam) に取り付けられた狭帯域フィルターを用いて、宇宙史初期に多数存在する初期銀河、その中でも特に検出しやすい $\text{Ly}\alpha$ 輝線を出す銀河 (LAE) を探索しています。見つけれられたこれらの銀河をハッブル宇宙望遠鏡やケック望遠鏡などで詳しく調べることで星や銀河の誕生の謎に迫っています。さらに、LAE の $\text{Ly}\alpha$ 輝線が宇宙の中性水素から受ける吸収の強度によって宇宙再電離の歴史を調べています。



◀1 すばる望遠鏡の近赤外線多天体撮像分光装置 (MOIRCS) MOIRCS (Multi-Object Infrared Camera and Spectrograph) of Subaru telescope

↑2 ハワイ島マウナケア山頂に設置されたすばる望遠鏡 ©NAOJ Subaru telescope at the summit of Mauna-Kea, Hawaii Island

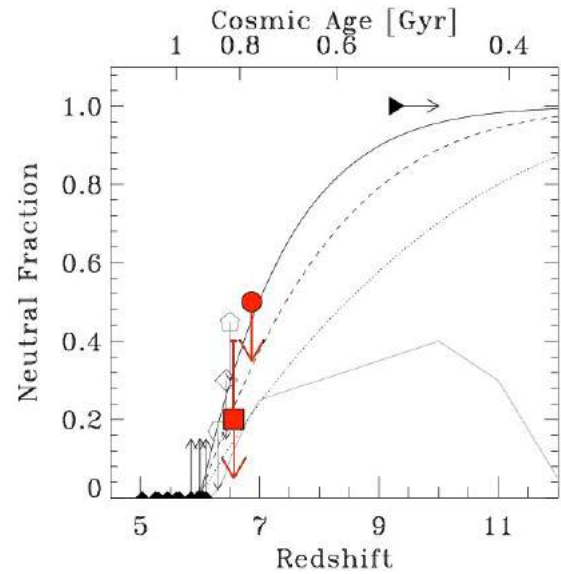
Observational Cosmology



3 ハワイ島マウナケア山頂に設置された国立天文台の口径 8.2m すばる望遠鏡
Subaru telescope, NAOJ, with an 8.2m primary mirror at the summit of Mauna-Kea, Hawaii Island



4 すばる望遠鏡のトップリング上に装着された Suprime-Cam
Suprime-Cam installed on the top ring of Subaru telescope



5 これまでの研究で明らかにされた宇宙再電離の歴史。赤方偏移（横軸）に対する中性水素比（縦軸）の進化。赤印が Suprime-Cam の探査から付けられた制限。4つの曲線は異なる理論モデル。いつ、どのように宇宙再電離が進んできたかはほとんど分かっていない。
History of cosmic reionization, so far, understood. Red symbols denote constraints from our Suprime-Cam survey. Four lines represent different theoretical predictions. The epoch and process of cosmic reionization are unknown.



6 開発中のすばる HSC 用狭帯域フィルター (Materion [旧 Barr Associates] 社と協力)。
Subaru/HSC narrow band filter under development (collaboration with Barr Associates Inc.)



We study the early universe by deep multi-wavelength observations. Armed with the state-of-the-art telescopes such as Subaru, Hubble, Keck, and ALMA, we aim to push the today's observational frontier towards the very high redshift universe that no one has ever seen by observations. Our goal is understanding physical processes of galaxy formation at the early stage and the relevant event of cosmic reionization.

We have recently completed our large survey for Ly α emitting galaxies (LAEs) at $z \sim 7$ with Subaru Prime Focus Camera (Suprime-Cam) and Keck DEIMOS spectrograph, and reported the results of the survey widely in the world. Our results indicate that there are clear signatures of increasing neutral hydrogen fraction towards $z \sim 7$, but that the universe is still highly ionized at $z \sim 7$. These results cast a riddle for the physics of cosmic reionization. It is known that ionizing photons produced by stars and galaxies are less than 1/3 of the amount of ionizing photons necessary for ionized universe at $z \sim 7$. The question is why the universe is ionized with the little ionizing photons. It would be possible that the accuracy of our neutral hydrogen fraction measurement is not high enough, or that the previous studies miss a large population of galaxies in the Suprime-Cam observations. In fact, we have discovered a giant bright Ly α emitter, and the total ionizing photons produced by this kind of object are unknown.

We plan to address these issues with the next generation Subaru wide-field camera, Hyper Suprime-Cam (HSC), that has the survey speed about an order of magnitude faster than Suprime-Cam. HSC is developed by the University of Tokyo, National Astronomical Observatory of Japan, Princeton University, and Taiwanese institutes. HSC saw first light in the fiscal year 2012, and the survey observations have been started since 2014. Using the narrow-band filters that our group develops, we conduct an order of magnitude larger survey for galaxies at $z \sim 7$ with HSC than our previous surveys with Suprime-Cam.

理論

超対称性を持つ素粒子模型・宇宙模型

素粒子の世界を司る法則は、いくつかの対称性と呼ばれる概念が自然界に存在することと強く結びついていることが分かっています。そのことから、現在素粒子論が抱えるいくつかの問題についても何らかの未知の対称性が解決の鍵となっているのではないかと期待されています。例えば特に超対称性と呼ばれる新たな対称性が自然界に存在していた場合、素粒子の標準模型の大きな問題の一つと考えられているいわゆる階層性問題が解決されます。さらに、超対称性を仮定すると、大統一理論に不可欠な結合定数の統一がより精度良く実現することが分かっています。このようなことから超対称性は現在の素粒子模型の背後にある新しい対称性の有力な候補と考えられており、超対称性を持つ素粒子模型・宇宙模型の研究は理論グループの重要な研究テーマとなっています。

インフレーション宇宙模型

素粒子の標準模型は、これまで私達人類が検証してきた素粒子の世界を非常に精密に記述していますが、一方で大統一理論や超対称標準模型といった標準模型の背後にある新しい物理法則の存在も強く期待されています。それらの標準模型を越える物理法則を研究する上で、今日宇宙初期と天体研究は欠かせないものとなっています。我々の宇宙は今から約 140 億年前にビッグバンの大爆発で誕生したと考えられています。その誕生直後の宇宙は地球上では到底再現されないような高温高密度状態にあり、様々な素粒子が光速で飛び回っており、標準模型を超えた世界が実現されていました。理論グループでは、大統一理論や超対称性理論を宇宙論に応用することによって、誕生間もない宇宙で起きる様々な素粒子現象を研究し、宇宙論の新たなパラダイムであるインフレーション宇宙をはじめ、宇宙における物質の起源や暗黒物質・暗黒エネルギーの正体に関する研究を行い、誕生から現在に至る宇宙の進化を素粒子物理の観点から統一的に理解することを目指しています。

宇宙には我々の知っている物質では説明できない未知の暗黒エネルギーや暗黒物質の存在が宇宙観測によって明らかになって来ています。理論グループでは暗黒物質等の正体を理論的側面、現象論的側面、宇宙論からの視点をとおして研究しています。

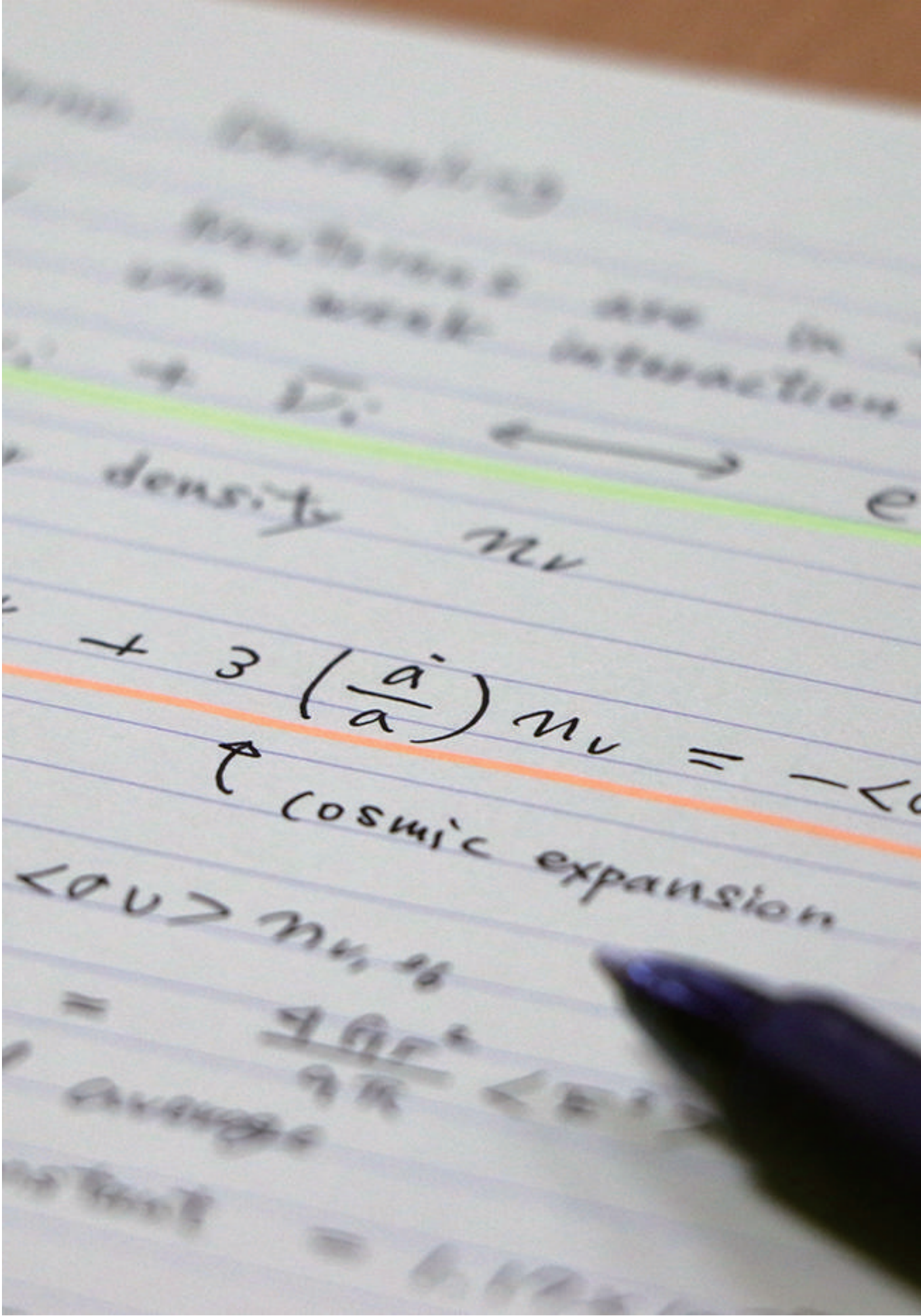
研究の目的

- 素粒子標準模型の背後に存在すると期待される標準模型を超えた物理を探る
- 大統一理論と理論が予言する物理現象を理論的に探る
- 超対称性を持つ素粒子模型を探る
- 物質の起源とその進化を理論的に探る
- インフレーション宇宙模型を探る

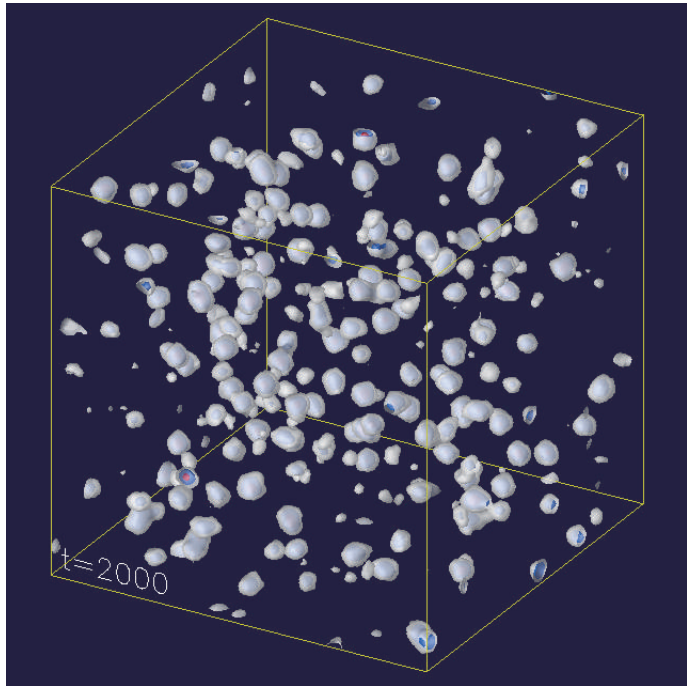
研究内容

電磁気力、弱い力、強い力をまとめる大統一理論

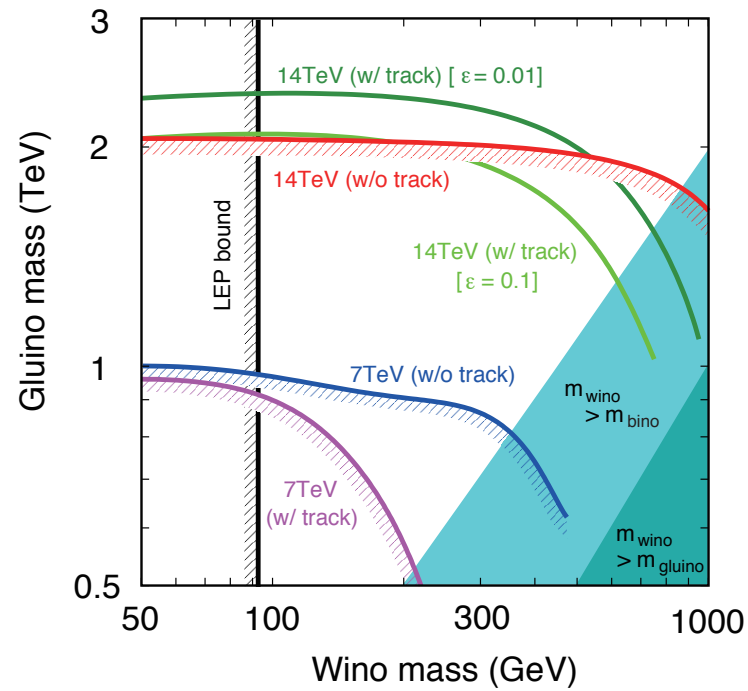
理論グループでは、様々な角度から素粒子と宇宙に関する理論的研究を行っています。素粒子物理学の一つの目的は、我々の周りで起こっている現象を統一的に説明することにあります。現在、我々の周りで起こっている現象は全て電磁気力、弱い力、強い力、そして重力という四つの基本的な相互作用の組み合わせに帰着できることが分かっています。素粒子の標準模型では、さらにそれらのうち電磁気力と弱い力を元々は一つの同じ力であったとして統一的に表現することに成功し、実験的にも非常に高い精度でその正しさが確かめられています。このような力の統一という観点から、素粒子物理学の次の大きなステップとして電磁気力、弱い力と強い力が元々一つの同じ力として統一される大統一理論の存在が期待されています。実際、それぞれの力の強さを表す結合定数の精密測定の結果から、そのような大統一理論がいままでに実験的に到達したことのないような高いエネルギー領域において存在する可能性を強く示唆しています。現在の段階では大統一理論は単なる仮説に過ぎませんが、様々な興味深い観測可能な現象や粒子の性質、例えば陽子の崩壊やクォークとレプトンの質量の関係、ニュートリノの質量構造を予言しており、それらの実験による検証が待たれています。理論グループでは、大統一理論に関連した様々な模型の理論的性質に関して、加速器実験や宇宙観測等を包括的に組み合わせることで研究を進めています。



Theory



1 超対称性標準理論で予言されるノントポロジカル・ソリトンである Q ボールの 3 次元シミュレーション
3D simulation of Q-balls which are non-topological solitons predicted in the minimal supersymmetric standard model



2 グレイノ及びウィーノ質量の LHC14TeV 実験で期待される制限領域 (300/fb) Phys.Rev. D87 (2013) no.1, 015028 より
Expected bounds on the gluino and wino masses obtained with 300/fb of data at 14 TeV running (the solid lines).
For more detail (see Phys.Rev. D87 (2013) no.1, 015028)

The theory group is studying various theoretical aspects in elementary particle physics and cosmology.

The aim of particle physics is to give a unified view on the various interactions around us. To date, all the known interactions around us are successfully reduced into only four fundamental interactions; the electromagnetic interaction, the weak interaction, the strong interaction, and the gravitational interaction. The Standard Model of particle physics further unifies the electromagnetic and the weak interactions and has passes stringent experimental tests for more than two decades since the discovery of the W and Z bosons.

With the success of the Standard Model as a unified theory, the next big leap in particle physics will be the theory which unifies the electroweak and the strong interactions, i.e. the grand unified theory. In fact, the precise measurements of the strengths of the interactions strongly suggest the grand unification at the very high energy scale which we have not reached experimentally yet. At present, the grand unification theories are mere theoretical hypotheses, but the grand unified theories predict a lot of interesting physics, such as the decay of protons, the mass relations between quarks and leptons and the structure of the neutrino masses. Theory group is studying theoretical aspects of those phenomena related to the grand unified theory by combining the results of the observations at collider experiments and cosmological observations in a comprehensive manner.

It is conceivable the Nature has higher symmetries at high energy scale, and existence and interaction of elementary particles may be subject to these symmetries. Supersymmetry is one of the most promising symmetries in this respect. Supersymmetry not only allows a vast separation of low energy scales from high energy scales such as the Planck scale but also makes the coupling unification at the high energy better. The Higgs boson discovered at the LHC has so far shown no hints of its substructure which is highly consistent with supersymmetry. In view of these phenomenological advantages, supersymmetric models are one of the most important subjects for Theory group.

The universe was created by a Big Bang fourteen billion years ago. Immediately after its creation, the universe is considered to be extremely hot and dense, and various elementary particles, even those difficult to produce by present-day accelerators, have been present at this early epoch. The four forces were almost indiscernible and higher symmetries should have emerged at that time. Theory group is attempting to check the elementary particle physics and/or cosmology by studying effects from interactions of the elementary particles that have taken place at the early universe.

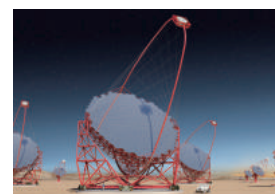
The dark side of the universe is also an important subject of particle physics and cosmology. Recently, the existence of the dark side of the universe, i.e. dark energy and dark matter, has been revealed by cosmological observations. Theory group is studying what are the candidates for those dark unknown material from theoretical, phenomenological and cosmological point of view.

実験施設について
FACILITIES



主な実験施設 Experimental Facilities

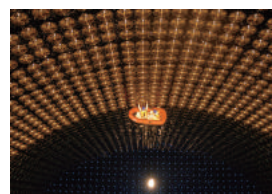
CTA (North Site)



スペイン・カナリー諸島ラバルマにあるロケ・デ・ロス・ムチャーチョス天文台（標高2200m）。大中小のチェレンコフ望遠鏡群からなり、超高エネルギー宇宙ガンマ線を観測する。

p28

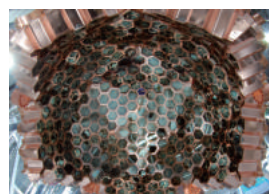
Super-Kamiokande



岐阜県飛騨市神岡鉱山の地下 1000m。直径・高さともに約 40m の円筒形の水タンクと、壁を取り囲む約 13000 本の光センサーからなる。世界最大の地下ニュートリノ観測装置。

p12

XMASS



岐阜県飛騨市神岡鉱山の地下 1000m。835kg の液体キセノンを 642 本の光センサーで球状に囲った検出器を用いて、暗黒物質の直接検出を目指している。

p24

Telescope Array



アメリカ・ユタ州の砂漠地帯（標高 1400m）。約 700 平方 km をカバーする地表検出器と、3 カ所の大気蛍光望遠鏡からなる。超高エネルギー宇宙線の起源を探っている。

p32

Tibet AS γ



中国・チベット自治区のヤンパーチン高原（標高 4300m）。37000 平方 m の範囲に一定間隔で検出器を並べて、空気シャワーを観測している。

p36

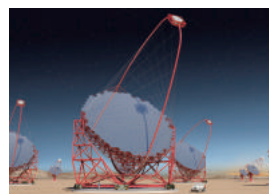
KAGRA



岐阜県飛騨市神岡鉱山の地下 200m。L 字型に直交する長さ 3km の 2 本のトンネルの中に大型低温重力波望遠鏡を設置し、重力波を直接検出する。

p44

CTA (South Site)



チリ・アタカマ砂漠にあるパラナル天文台（標高 2600m）。大中小のチェレンコフ望遠鏡群からなり、超高エネルギー宇宙ガンマ線を観測する。

p28

チャカルタヤ 宇宙物理観測所



ボリビア・ラパス市郊外のチャカルタヤ山（標高 5300m）。銀河系内から飛来する宇宙線のエネルギーの上限の確定を目指している。

p65

Japan

神岡宇宙素粒子研究施設



岐阜県飛騨市神岡町。ニュートリノなどの素粒子の観測を通じて、素粒子物理学および宇宙物理学の研究を行っている。

p60

重力波観測研究施設



岐阜県飛騨市神岡町。大型低温重力波望遠鏡 KAGRA の本格稼働に向けて建設を進め、重力波天文学の創成を目指している。

p61

乗鞍観測所



岐阜県高山市の乗鞍岳（標高 2770m）。宇宙線研究所の始まりの地。現在は装置の性能試験や予備実験など多目的に利用されている。

p63

明野観測所



山梨県北杜市明野町（標高 900m）。高エネルギー空気シャワー観測実験が行われていた。現在は新しい装置の試験や組み立てなどで利用されている。

p64

柏キャンパス



千葉県柏市の東京大学柏キャンパス。宇宙線研究所の建物がある。

神岡宇宙素粒子研究施設



研究内容

神岡鉱山内に設置された世界最大の水チェレンコフ検出器スーパーカミオカンデを用いて、ニュートリノや陽子崩壊に関する研究を行っています。1998 年には大気ニュートリノ振動を発見してニュートリノ質量の存在を明らかにしました。この成果により 2015 年には梶田隆章教授がノーベル物理学賞を受賞されました。2001 年にはカナダ SNO 実験と共に太陽ニュートリノ振動を発見、2004 年には茨城県つくば市にある高エネルギー加速器研究機構から打ち込まれた人工ニュートリノを用いてニュートリノ振動を確認しました。また、2009 年には、茨城県東海村にある大強度陽子加速器 (J-PARC) で生成された人工ニュートリノをスーパーカミオカンデに打ち込み、さらに精密にニュートリノ研究を行う T2K 実験が始まり、2011 年にミューニュートリノが電子ニュートリノへ変化した兆候を世界に先駆けてとらえました。

同じ坑内では、液体キセノンを用いたダークマター探索実験 (XMASS 実験) も進められています。また共同利用研究として、カルシウム 48 を用いた二重ベータ崩壊探索実験 (CANDLES 実験)、方向に感度を持つ暗黒物質探索実験 (NEWAGE 実験)、100m レーザー干渉計による重力波及び地球物理の研究もおこなわれています。付近には専任スタッフや共同利用研究者のための研究棟、宿泊施設等があり、24 時間体制で研究を行っています。

基本情報

住所 〒506-1205 岐阜県飛騨市神岡町東茂住 456
TEL 0578-85-2116
FAX 0578-85-2121
土地 95,523 m² (借入 93,118 m²)
建物 2,195 m² (借入 140 m²)
海拔 350 m

アクセス

- ① 富山駅 (JR 高山本線・50 分) 猪谷駅 (バス・10 分) 茂住バス停 (徒歩・1 分)
- ② 富山駅 (バス・70 分) 茂住バス停 (徒歩・1 分)
- ③ 富山空港 (バス・40 分) 茂住バス停 (徒歩・1 分)

Kamioka Observatory

Kamioka Observatory is located in Gifu prefecture, Japan. The observatory was established in 1995 to operate Super-Kamiokande, a 50,000-ton water Cherenkov detector located 1000m underground (2700m.w.e) in the Kamioka Mine. Super-Kamiokande discovered evidence for neutrino oscillations using atmospheric neutrinos in 1998. Because of this discovery Prof.Takaaki Kajita was awarded the Nobel Prize in Physics in 2015. By comparing solar neutrino measurements at Super-Kamiokande with the results from the SNO experiment in Canada, neutrino oscillations were further established in 2001. In 2004 neutrino oscillations were confirmed using manmade neutrinos produced by a proton accelerator at KEK. The T2K experiment, which utilizes a new accelerator facility in Tokai village (J-PARC) for precision neutrino studies, started in 2009 and observed the world's first indication of muon neutrinos oscillating into electron neutrinos in 2011.

In addition, a dark matter search experiment using liquid xenon, the XMASS experiment, is being conducted at the observatory. Several inter-university collaborative research projects, including a double beta decay experiment using calcium-48 (CANDLES), a direction-sensitive dark matter search experiment (NEWAGE), a 100m long laser interferometer gravitational wave experiment and geophysical measurements are underway as well.

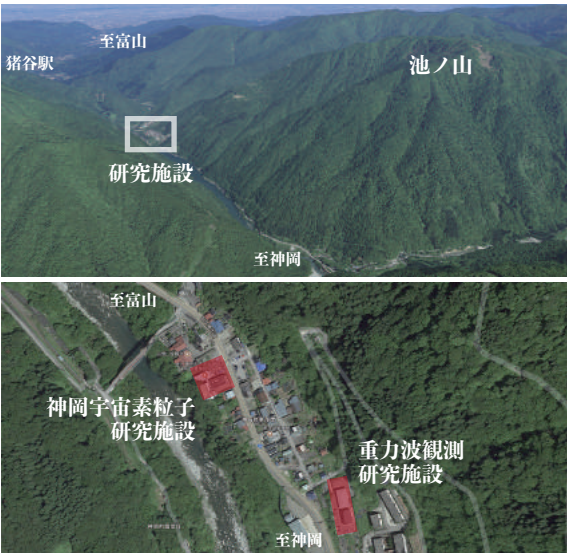
Research offices, a computing facility and a dormitory for researchers are located near the observatory allowing easy access to the experimental facilities within the mine.

Information

Address 456 Higashi-Mozumi, Kamioka-cho, Hida-shi, Gifu Prefecture 506-1205 Japan
TEL 0578-85-2116 FAX 0578-85-2121
Land 95,523 m² Building 2,195m²
Altitude 350m

Access

- ・ TOYAMA Airport → Bus(40min.) → MOZUMI Bus Stop → Walk(1min.)
- ・ TOYAMA Sta. → Bus(70min.) → MOZUMI Bus Stop → Walk(1min.)



重力波観測研究施設



研究内容

神岡鉱山内に大型低温重力波望遠鏡 KAGRA を建設しています。この重力波望遠鏡は、地面振動の小さな地下に設置することで外乱を避け、サファイアミラーを極低温 (20K) まで冷却して熱雑音を抑えることで、連星中性子星の合体イベントならば 7 億年かなたのものまで観測できる感度を実現することが目標です。

重力波の存在を予言したアインシュタインの一般相対性理論が、その誕生からちょうど百年目となる平成 27 年に、米国 LIGO が連星ブラックホール合体イベントからの重力波をとらえました。これは人類初の重力波の直接観測として新聞等でも大きく取り上げられましたが、そんな状況の中、本施設は発足しました。今後は、重力波天文学を国際共同で創成することが新たな目標となります。そのためには欧州 Virgo を加えた日米欧の 3 拠点で国際ネットワークを構成し、同時観測を実行して、重力波源の方向を定めることが重要となります。2017 年度中には低温鏡を用いた運転を開始し、2019 年には本格運転を開始する予定です。

基本情報

住所 〒506-1205 岐阜県飛騨市神岡町東茂住 238
TEL 0578-85-2343
FAX 0578-85-2346
土地 39,327 m² (借入)
建物 444 m² (借入 173 m²)
海拔 350 m

アクセス

- ① 富山駅 (JR 高山本線・50 分) 猪谷駅 (バス・10 分) 茂住バス停 (徒歩・5 分)
- ② 富山駅 (バス・70 分) 茂住バス停 (徒歩・5 分)
- ③ 富山空港 (バス・40 分) 茂住バス停 (徒歩・5 分)

KAGRA Observatory

KAGRA Observatory is located in Gifu prefecture, Japan. The observatory was established in 2016 to operate KAGRA gravitational-wave telescope, which is a 3km laser interferometer with cryogenic sapphire mirrors, located 200 m underground site in Mt. Ikenoyama.

KAGRA had the initial interferometer operation in March-April 2016 and plan to begin operating the interferometer with cryogenic mirrors by the end of JFY 2017, and the full operation in 2019. We are looking forward to seeing the signals of gravitational waves and promoting the gravitational wave astronomy. KAGRA will contribute to the new field of gravitational wave astronomy because of its high sensitivity due to underground site and cryogenic mirrors. KAGRA is particularly suited to study gravitational wave signals below about 100 Hz, where many signals from mergers of black hole binaries are expected, as observed by LIGO.

In addition to the merger of black hole binaries, there are many astronomical objects to be studied with gravitational waves. For example, we want to detect a birth of a black hole created by a coalescence of binary neutron stars, and to resolve the mystery of short gamma ray bursts with the other gravitational wave detectors and with the counterpart astronomical observatories using various observation channels such as neutrinos and electromagnetic waves.

Information

Address 238 Higashi-Mozumi, Kamioka-cho, Hida-shi, Gifu Prefecture 506-1205 Japan
TEL 0578-85-2343
FAX 0578-85-2346
Land 39,327 m²
Building 444 m²
Altitude 350 m

Access

- ・ TOYAMA Airport → Bus(40min.) → MOZUMI Bus Stop → Walk(5min.)
- ・ TOYAMA Sta. → Bus(70min.) → MOZUMI Bus Stop → Walk(5min.)

宇宙ニュートリノ観測情報融合センター



1 平成 29 年 2 月 4 日に宇宙線研究所で開催された第 30 回ニュートリノ研究会の様子
A photo of the domestic neutrino workshop held in ICRR on February 4, 2017

研究内容

宇宙ニュートリノ観測情報融合センターは、ニュートリノ、および、関連する研究を行うことを目的として、平成 11 年に設立されました。本センターのメンバーはスーパーカミオカンデ実験に参加するとともに、スーパーカミオカンデ、および、長基線ニュートリノ振動実験 T 2 K のニュートリノデータからニュートリノに関する知見を最大限にあげ、さらに、理論と実験の交流をはかるなどして、ニュートリノ研究の新たな道を探っています。また、スーパーカミオカンデのニュートリノデータを最大限に生かすため、大気ニュートリノのフラックスの研究なども行っています。更に、次世代大型実験であるハイパーカミオカンデ計画にも参加し、将来のニュートリノ研究を推進しています。

本センターは、本研究所の共同利用研究の役割も果たしています。一つは、計算機委員会と共に全国の宇宙線研究者が本研究所の共同利用で使用する大型計算機システムの運用をしています。本計算機システムは、総数約 2700 コアを持つ CPU、4 ベタバイトの大容量ディスクシステム、18 ギガバイト／秒のデータ転送性能を持ち、大量のデータを高速で解析することが可能です。平成 25 年度に更新が行われて以来、安定に運用されています。また、平成 16 年度より宇宙線研究所の地下で行われている一次線共同利用研究の受け入れ窓口をつとめています。その他に、計算機利用のみの共同利用研究や将来計画等に関連した研究会の受け入れ窓口となっています。平成 28 年度はこれらについて合計 8 件の共同利用研究を受け入れました。

平成 28 年度は、ニュートリノ関係の国内研究者の情報交換などをはかることを目的に「宇宙ニュートリノ研究会」を 2017 年 2 月 4 日に開催しました。参加者は 37 名でした。今回の研究会のテーマは、「ニュートリノ相互作用の物理」として、GeV エネルギー領域でのニュートリノ相互作用の理論モデル、様々な測定実験のレビュー、および、問題点と改良の取り組みなどについての講演がありました。また、平成 21 年以来宇宙線研究所はカブリ数物連携宇宙研究機構

Research Center for Cosmic Neutrinos

(Kavli-IPMU) と共同で年に春と夏で 2 回一般講演会を開催していますが、春については本センターが宇宙線研究所広報室と共同で企画・実施をしています。平成 28 年度は 2016 年 4 月 16 日に開催され、2 人の講師によって最新のニュートリノ研究や宇宙観測の最前線についての講演があり多くの方々が講演に耳を傾けました。

The Research Center for Cosmic Neutrinos (RCCN) was established in April 1999. The main mission of this center is to promote researches related to neutrinos based on data from various observations and experiments, and we have provided the occasion to discuss theoretical ideas and experimental results on neutrino physics. Members of this center have been involved in the Super-Kamiokande and T2K experiments, and contributing precise measurements of neutrino oscillations. Also, we have been involved in Hyper-Kamiokande project, and worked on the calculation of the atmospheric neutrino flux to have better predictions of the neutrino flux.

RCCN, together with the computer committee, oversees the operation of the central computer system in ICRR. The computer facility has high performance to analyze huge amount of data, and has been operated without any serious trouble since it was upgraded in 2014. Since 2004, RCCN has been accepted inter-university programs related to activities in the low-background underground facility also. In FY2016, we accepted 8 programs related to these facilities.

RCCN has been organizing domestic neutrino-related workshop since it was established. On February 4, 2017, we hosted one neutrino workshop on “Physics of Neutrino Interactions”. Thirty-seven physicists participated in this meeting. We have also contributed holding public lectures. Since JFY2009, ICRR and the Kavli Institute for the Physics and Mathematics of the Universe (Kavli-IPMU) have co-sponsored two public lectures each year. The public lecture held in Spring is co-organized by RCCN and the Public Relation Office of ICRR. The Spring public lecture in FY2016 was held on April 16, 2016. Two scientists lectured on the latest neutrino physics and the cosmological observations.

乗鞍観測所



研究内容

乗鞍における宇宙線研究の始まりは昭和 24 年に大阪市立大学が量平で行った実験です。翌年には大阪市立大学、名古屋大学、神戸大学、理化学研究所の 4 機関が朝日新聞学術奨励金を受けて岩井谷の現在の場所に通称「朝日の小屋」を建設し、宇宙線の研究にさらに弾みをつけました。昭和 28 年 8 月初めての全国の大学の共同利用のための研究機関として東京大学宇宙線観測所が正式に発足しました。昭和 51 年には今までの観測所は東京大学宇宙線研究所として生まれ変わり、乗鞍観測所はその付属施設となり現在に至っています。

超高エネルギー領域での素粒子・核反応に関する研究、銀河系・太陽惑星空間における宇宙線変動と磁場や太陽活動に関連した研究、太陽中性子に関連する研究、雷雲による宇宙線加速の研究等の最先端の宇宙線研究が行われてきました。また最近では、人工汚染の少ない高山でのエアロゾルを採取して、その大気圏での輸送機構や大気汚染・雲発生などの影響を調べる実験、温暖化・酸性雨などが高山の植生に及ぼす影響の調査など、地球環境に関する研究が盛んになっています。宇宙天体からの超高エネルギーガンマ線を探索する予備実験や、宇宙線観測用望遠鏡の性能試験など、高い標高や暗い夜間を利用した試験観測も行われています。近年の乗鞍観測所は、その特徴を生かして、色々な分野の研究者によって多目的に利用されています。

基本情報

住所 〒506-2100 岐阜県高山市丹生川町乗鞍岳

TEL 090-7721-5674 090-7408-6224

土地 59,707 m² (借入) 建物 1,655 m² (乗鞍観測所)

土地 2,303 m² (借入) 建物 182 m² (鈴蘭連絡所)

標高 2,770m (平均気圧 720hPa)

アクセス

- ① JR 中央本線松本駅〈松本電鉄・30 分〉新島々駅
〈アルピコ交通バス・1 時間〉乗鞍高原観光センター
〈アルピコ交通バス・50 分〉乗鞍岳山頂 (豊平)
〈徒歩・25 分〉(※バスの運行期間は 7 月～10 月上旬)
- ② JR 高山本線高山駅〈濃飛バス・1 時間〉平湯温泉
〈アルピコ交通バス・1 時間〉乗鞍岳山頂 (豊平)
〈徒歩・25 分〉(※バスの運行期間は 7 月～10 月上旬)

Norikura Observatory

Cosmic ray research in Mt.Norikura started with an experiment conducted by Osaka City University in Tatamidaira in 1949. In the next year, the four institutions, Osaka City University, Nagoya University, Kobe University, and Institute of Physical and Chemical Research, established a lodge for cosmic-ray experiments, called “Asahi Hut”, in Iwaitani based on the Asahi Academic Grant. In August 1953, the Cosmic Ray Observatory of The University of Tokyo was formally established as the first Japanese joint-use research institute for universities. In 1976, the observatory was reborn as the Institute for Cosmic Ray Research (ICRR), and the Norikura observatory became one of facilities of ICRR.

The observatory has been hosting cutting-edge cosmic ray researches, including the study of particle and nuclear interactions in ultra-high energy regions, cosmic ray modulations by magnetic fields and solar activities in the galaxy and the interplanetary space, observation of solar neutrons and study of cosmic-ray acceleration mechanism in thunderclouds. In addition, recent activities include researches related to the Earth environments. For examples, aerosols are observed in the unpolluted high mountain to study their transport mechanisms and their effect to air pollution and cloud generation, and the green-house effect and acid rain are studied by surveying alpine vegetation. Moreover, the observatory is used for prototype experiments to search for very-high-energy gamma-rays from the sky, and performance tests of cosmic-ray telescopes, utilizing its high altitude and night-sky darkness. Thus the Norikura observatory is working as a multi-purpose laboratory used by researchers in various fields with its unique features.

Information

Address Norikuradake, Nyukawa-cho, Takayama-shi, Gifu Prefecture 506-2100 Japan

TEL +81-90-7721-5674 +81-90-7408-6224

Altitude 2,770m (average atmospheric pressure: 720hPa)

Access

- ・Matsumoto Sta. of JR Chuo Line → Matsumoto Dentetsu (30min.) → Shinshimashima Sta. → Alpico Group Bus (2hrs) → Bus terminal at the summit of Mt.Norikura → Walk (25min.) (Bus service: Jul. to early Oct.)
- ・Takayama Sta. of JR → Nohi Bus via Hirayu Onsen (2hrs) → Bus terminal at the summit of Mt.Norikura → Walk (25min.) (Bus service: Jul. to early Oct.)



明野観測所



研究内容

明野観測所は昭和 52 年 4 月に発足しました。明野観測所では、 10^{20} eV (10000 京電子ボルト) を超える極高エネルギー空気シャワーを観測し、空気シャワーの発達や、宇宙における極高エネルギー宇宙線の発生起源を研究して来ました。主要装置の AGASA は、平成 2 年から平成 16 年まで世界最大の空気シャワー観測装置として運用を行いました。現在、その観測は米国ユタ州に建設した、より大規模な複合装置 Telescope Array (TA) に引き継がれています。観測所の諸設備は、GRB、AGN などの高エネルギー宇宙線加速源候補天体の観測、銀河宇宙線強度変動の研究、TA の観測支援と関連する開発研究、高エネルギー宇宙線観測のための新しい装置の試験、また重力波検出用低温装置の組立などに使われています。

基本情報

住所 〒408-0201 山梨県北杜市明野町浅尾 5259
TEL 0551-25-2301
FAX 0551-25-2303
土地 18,469 m² (借入)
建物 2,843 m²
標高 900m (平均気圧 910hPa)

アクセス

・JR 中央本線韮崎駅 (タクシー・25 分)



Akeno Observatory

The Akeno Observatory started in April 1977. At the Akeno Observatory, extremely high-energy cosmic rays with energies exceeding 10^{20} eV were observed by the AGASA experiment. The AGASA had been in operation as the world's largest air-shower array for 13 years since 1990, but was terminated in January 2004, while handing over the observation to its larger scale hybrid successor Telescope Array (TA) in Utah, USA. The observatory is now used for observations of candidate sources of high-energy cosmic-ray acceleration such as GRBs and AGNs, research for variation of intensity of galactic cosmic rays, the support of TA and its R&D in Japan, the test of new devices related to the observation of high energy cosmic rays and the use by university collaborators in associated fields.

Information

Address 5259 Asao, Akeno-cho, Hokuto-shi, Yamanashi, 408-0201 Japan
TEL +81-551-25-2301
FAX +81-551-25-2303
Land 18,469 m²
Building 2,843 m²
Altitude 900m (average atmospheric pressure: 910hPa)

Access

・Nirasaki Sta. of JR Chuo Line → Taxi (25min.)



チャカルタヤ宇宙物理観測所



研究内容

チャカルタヤ宇宙物理観測所は、南米ボリビア国立サンアンドレス大学物理学研究所の附属施設で、ラパス市郊外 30km のチャカルタヤ山 (南緯 16°21'、西経 68°08'、標高 5300 m) 頂上付近に位置する世界最高高度の宇宙線観測所として、昭和 37 年以来、日本・ボリビア共同空気シャワー実験 (BASJE 実験) と、日本・ブラジル共同エマルジョンチェンバー実験が行われてきました。

後者は既に終了しましたが、前者 (BASJE 実験) は空気シャワー観測装置を更新しながら観測を継続してまいりました。その研究目的は、 10^{13} eV 以上のエネルギー領域における質量組成測定を主に行い、宇宙線起源を解明することです。その成果として、knee 領域 ($\sim 10^{15}$ eV) にかけて、一次宇宙線核種成分が軽核から重核へと移行していることを示しました。近年は、研究対象エネルギー領域を 10^{16} eV 以上に設定し、銀河系内起源宇宙線のエネルギー上限の確定を目指して来ましたが、平成 28 年 3 月末をもって終了いたしました。

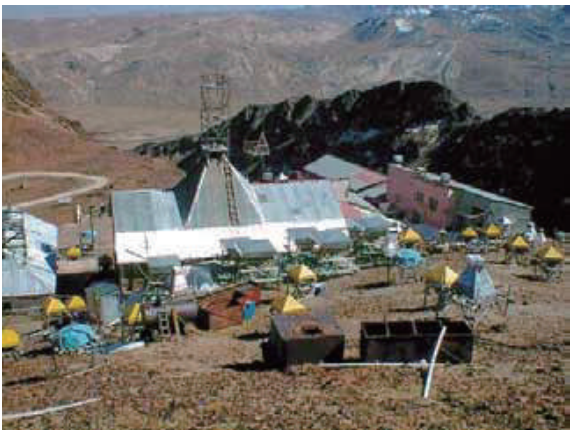
BASJE 実験の後を受けて、100TeV (10^{14} eV) 領域の宇宙ガンマ線の広視野連続観測を主目的とする ALPACA (Andes Large area PArticle detector for Cosmic ray physics and Astronomy) 実験計画の準備がチャカルタヤ山の麓 (標高 4740m) で始まりました。knee 領域まで加速された銀河宇宙線が、その加速源である未知の宇宙加速器 (PeVatron) 周辺の物質と反応する際に生成される中性パイ中間子が崩壊して生ずるガンマ線のエネルギーは 100TeV 領域になります。したがって、100TeV 領域ガンマ線の観測は未知の宇宙加速器の同定を行う際の鍵となる実験になります。

Chacaltaya Observatory

Chacaltaya Observatory of Cosmic Physics has been jointly operated with Bolivia since 1962 at Mt.Chacaltaya, Bolivia, as the world-highest cosmic-ray laboratory (16°21' S, 68°08' W, 5300m a.s.l.).

The air-shower experiment, BASJE (Bolivia Air Shower Joint Experiment), aims to investigate the origin of primary cosmic rays around and above the knee region ($\sim 10^{15}$ eV) by measuring the mass composition, the energy spectrum and the arrival direction distribution. As a result, the mass composition of primary cosmic rays becomes heavier with the increasing energy up to the knee region. This project is finished at the end of March, 2016.

After the BASJE experiment, preparation of the ALPACA (Andes Large area PArticle detector for Cosmic ray physics and Astronomy) experiment, which aims at wide field-of-view observation of cosmic gamma rays in the 100 TeV region, started at the foot of Mt. Chacaltaya (4740m above sea level). The 100 TeV gamma rays are decay product of neutral pions produced by primary cosmic rays accelerated up to the knee energy region interacting with matter surrounding a yet-unidentified cosmic ray accelerator (PeVatron). Therefore, observation of 100 TeV gamma rays will be a key experiment to locate an unknown PeVatron.



研究所について
INFORMATION



History

its energy beyond the theoretical limit, and the Kamioka Observatory detected an anomaly in atmospheric neutrinos. In 1995, the Kamioka Observatory became the third adjunct facility of ICRR. In 1996, the construction of Super-Kamiokande was completed, and the full-scale observation began. In 1998, the Super-Kamiokande group reported, after two-year observation, that neutrinos have masses.

In 1999, in order to further study the masses of neutrinos, ICRR started a long-baseline neutrino experiment in which the Super-Kamiokande detected the neutrinos artificially produced by an accelerator at the High Energy Accelerator Research Organization. ICRR also established the Research Center for Cosmic Neutrinos in the aim of paving the way for new fields of neutrino research by integrating data and scientific ideas. Further, ICRR was granted a Scientific Research Fund for a COE (Center of Excellence), which helped significantly improve the ultra-high-energy gamma-ray telescopes in Australia. In 2003, ICRR was granted a Scientific Research Fund to construct the Telescope Array (TA) experiment to investigate the origin of extremely high-energy cosmic rays. After five years of construction, TA started observation in 2008.

On April 1, 2004, The University of Tokyo became an independent administrative entity, and ICRR was reorganized to house 3 research divisions. On April 1, 2010, ICRR renewed its inter-university research activities as a new "Joint Usage/Research Center." In July 2010, the Large Cryogenic Gravitational wave Telescope (LCGT) project (later named "KAGRA") was approved by the "Leading-edge Research Infrastructure Program" of MEXT. The construction of LCGT began in the same year. ICRR established the Gravitational Wave Project Office in April 1, 2011 to promote the construction of LCGT. In 2010, T2K, or Tokai to Kamioka Long Baseline Neutrino Oscillation Experiment, started its operation, and in June 2011 observed the indication of a new type of neutrino oscillation in which a muon neutrino transform into an electron neutrino. The data from T2K show clear evidence for muon-neutrino to electron neutrino oscillations by 2014. In March 2012, very high-energy gamma-ray observatory in Australia, the CANGAROO experiment, ended its operation. The gamma-ray studies will be taken over by the CTA (Cherenkov Telescope Array) project. The first Large Size Telescope (LST) of CTA will be constructed in 2015-2016 at La Palma in Canary Islands.

In March 2016, KAGRA, located in Kamioka Mine in Hida city, Gifu prefecture, had been in the test operation. In April, KAGRA observatory was established for moving on to the full-scale operation.

The Institute for Cosmic Ray Research (ICRR) conducts observational studies of cosmic rays from various aspects. Its predecessor was an experimental hut called Asahi Hut, on Mt. Norikura built on an Asahi Academic Grant. In 1953, it developed into the Cosmic Ray Observatory of the University of Tokyo. This observatory was the Japan's first joint-usage research facility.

In 1957, the observatory took a pioneering initiative to internationalize, and participated in worldwide observation experiments of the International Geophysical Year (IGY). In the same year, the observatory started the air shower observation, and in the following year, it started utilizing an emulsion chamber for cosmic ray observations. Since then, the observatory has operated observation experiments steadily with these instruments.

In 1972, the construction of Mutron (an electromagnetic spectrometer) was commenced, improving the experimental facilities. In 1973, two international projects of the Japan Society for the Promotion of Science—a deep underground experiment at Kolar Gold Mine in India and a high-altitude experiment on Mt. Chacaltaya in Bolivia—were incorporated into the activities of the observatory. In 1975, the construction of Mutron was completed. In the same year, the construction of Akeno Observatory began.

In 1976, the Cosmic Ray Observatory was reorganized to become the Institute for Cosmic Ray Research (ICRR). ICRR absorbed the 3 sections of the Cosmic Ray Division of the Institute for Nuclear Study of The University of Tokyo, which had conducted similar research since 1956, to become an institute comprising 6 divisions and 1 facility. In 1977, the Akeno Observatory was formally recognized as a second adjunct facility. In 1979, a square kilometer scale air-shower detector array was installed at the Akeno Observatory, and an emulsion chamber on Mt. Fuji. In 1981, Japan-China joint research was initiated using the emulsion chamber. In 1983, a proton decay experiment was started as a joint use experiment in Kamioka, and the construction of facilities for studying primary cosmic rays was completed.

From 1985 on, ICRR started to produce increasingly significant experimental results, and further improved its experimental equipment. In 1987, the Kamioka Observatory succeeded to detect neutrinos from a supernova for the first time in the world. In the same year, the construction of a 100-square kilometer scale wide-area air-shower detector was commenced at the Akeno Observatory. In 1988, the Kamioka Observatory observed a deficit of solar neutrinos, and in 1989, the Norikura observatory observed a considerable increase in cosmic neutrons in solar flares. In 1990, the construction of the wide-area air-shower detector at the Akeno Observatory was completed. In 1991, the construction of Super-Kamiokande started. In 1992, the joint use experiment in Australia observed ultra-high-energy gamma rays for the first time in the southern hemisphere. In the same year, a gravitational wave group joined ICRR. In 1993, the construction of the air-shower gamma-ray detector started in Tibet. In 1994, the Akeno Observatory observed a significant shower with

平成 11 年度から、ニュートリノの質量をさらに詳しく調べるために、高エネルギー加速器研究機構からスーパーカミオカンデに向けて人工ニュートリノを発射して調べる実験も始まりました。宇宙ニュートリノの観測情報を融合して新たなニュートリノ研究の道を開くための、宇宙ニュートリノ観測情報融合センターも出発しました。さらに、オーストラリアの超高エネルギーガンマ線観測を大幅に充実させるための科学研究費 COE 拠点研究も認められました。

平成 15 年度から、最高エネルギーの宇宙線の起源を詳しく調べるために、米国ユタ州での TA 実験が認められました。本格的な建設は平成 17 年度と平成 18 年度に行われ、平成 19 年度から観測が始まりました。

平成 16 年 4 月 1 日には、東京大学の法人化を機に研究部を改変し、3 研究部門からなる研究体制となりました。

平成 22 年 4 月 1 日には、新たに共同利用・共同研究拠点とし認定され、共同利用研究を更に推進していくことになりました。
平成 22 年 7 月には、宇宙線研究所の将来計画の柱として研究開始が待たれていた大型低温重力波望遠鏡（後に「かぐら」と命名）が文部科学省の最先端研究基盤事業の 1 つに選定され、建設がはじまりました。これを受けて、平成 23 年 4 月には重力波推進室を設置して建設を推進することになりました。

平成 22 年には、東海村の J-PARC とスーパーカミオカンデ間のニュートリノ振動実験 T2K がはじまり、平成 23 年 6 月にはミューニュートリノが電子ニュートリノに振動する新たな振動モードが存在する兆候を、そして平成 26 年までには確かな証拠を得ました。

平成 24 年 3 月には、オーストラリアの超高エネルギーガンマ線観測実験「カンガルー」を終了しました。そして超高エネルギーガンマ線観測においては、平成 27 年に CTA (Cherenkov Telescope Array) プロジェクトの大口径チェレンコフ望遠鏡の 1 号機の設置をスペイン領カナリア諸島ラパルマで開始することになりました。

平成 28 年 3 月には、岐阜県飛騨市の神岡鉱山の中に設置された大型低温重力波望遠鏡「KAGRA」の試験運転を実施しました。4 月には重力波観測研究施設が発足し、いよいよ本格稼働に向けて動き出します。

沿革

東京大学宇宙線研究所は宇宙線の観測と研究とを様々な角度から行っている研究所です。前身は、昭和 25 年に朝日学術奨励金によって建てられた乗鞍岳の朝日小屋です。これが昭和 28 年に東京大学宇宙線観測所となりました。この観測所は我が国初の全国共同利用研究機関でした。

昭和 32 年には IGY（国際地球観測年）の世界規模の観測に参加し、早くも国際的活動が始まりました。この年に空気シャワーの観測を始め、昭和 33 年にはエマルジョンチェンバーによる観測を始めました。その後しばらくの間、これらの観測装置による地道な観測が続けられました。

昭和 47 年になると、新たにミュートロン（電磁石スペクトロメータ）の建設が始まり、実験設備が整って行きました。昭和 48 年には、学術振興会の事業であった 2 つの国際研究が研究所の事業として吸収されました。一つはインド・カラー金鉱の深地下実験で、もう一つはボリビヤ・チャカルタヤ山の高山実験です。昭和 50 年にはミュートロンが完成し、続いて明野観測所の建設も始まりました。

昭和 51 年に、東京大学宇宙線観測所は東京大学宇宙線研究所となりました。ここには、昭和 31 年から同じような研究をしていた東京大学原子核研究所宇宙線部の 3 部門が吸収され、全部で 6 部門 1 施設の研究所として再出発しました。昭和 52 年には明野観測所が正式に第二の附属施設となり、昭和 54 年には明野の 1 平方 km 空気シャワー装置と富士山のエマルジョン・チェンバーができ、昭和 56 年にはエマルジョン・チェンバーによる日中共同研究が始まりました。昭和 58 年には共同実験として神岡の陽子崩壊実験が始まり、一次宇宙線研究設備もできました。

昭和 60 年代になると大きな実験結果が出始め、実験設備の拡充もさらに行われるようになりました。昭和 62 年には神岡で、世界で初めて超新星からのニュートリノをとらえました。同じ年に明野では、100 平方 km 広域シャワー観測装置の建設がはじまりました。昭和 63 年には神岡で太陽ニュートリノ欠損を観測し、平成元年には乗鞍で太陽フレアに伴う宇宙中性子線の大幅な増大を観測しました。平成 2 年に明野の広域シャワー観測装置が完成し、平成 3 年にスーパーカミオカンデの建設が始まりました。平成 4 年には共同実験のオーストラリアで、南半球では世界で初めて超高エネルギーガンマ線を観測しました。同じ年に、研究所に新たに重力波の観測グループが加わりました。平成 5 年には、チベットでエアシャワーガンマ線実験装置の建設が始まりました。平成 6 年には明野で、理論上あり得ないと思われていた最高エネルギーの大シャワーを観測し、神岡では、大気ニュートリノの異常を観測しました。平成 7 年には神岡が第三の附属施設として新たに出発し、神岡宇宙素粒子研究施設となりました。平成 8 年にはスーパーカミオカンデが完成して本格観測が始まり、平成 10 年には 2 年間の観測結果として、ニュートリノに質量があると発表しました。

年表			Timeline		
1950	<div></div>	朝日学術奨励金によって乗鞍岳に朝日の小屋が建つ（木造 15 坪） Asahi Hut (wooden structure; about 50 sq. meters) was constructed on Mt. Norikura based on the Asahi Bounty for Science.	1974	<div></div>	専任事務長が着任する A full-time chief administrator was appointed.
1953.8	<div></div>	東京大学宇宙線観測所となる Asahi Hut was incorporated into the Cosmic Ray Observatory, The University of Tokyo.	1975	<div></div>	ミュートロンが完成する MUTRON was completed.
1955.8	<div></div>	乗鞍観測所の本館および研究設備が完成する The main building and research facilities of the Norikura Observatory were constructed.		<div></div>	明野観測所の建設が始まる The construction of the Akeno Observatory started.
1956	<div></div>	東京大学原子核研究所宇宙線部が発足（空気シャワー部とエマルション部） The Cosmic Ray Division (composed of Air Shower Section and Emulsion Section) was inaugurated at the Institute for Nuclear Study, The University of Tokyo.		<div></div>	超高エネルギー強相互作用部門が新設される The ultra-high energy strong-interaction division was newly established.
1957	<div></div>	乗鞍観測所が IGY（国際地球観測年）の観測に参加し、空気シャワーの観測を開始する The Norikura Observatory participated in IGY (International Geophysical Year) activities, and began air shower observation.	1976.5	<div></div>	国立学校設置法改正により東京大学宇宙線研究所となる In the wake of the amendment of the National School Establishment Law, the observatory was reorganized into the Institute for Cosmic Ray Research (ICRR)
1958	<div></div>	エマルションチェンバーが観測を開始する The emulsion chambers at Norikura Observatory started operation.		<div></div>	超高エネルギー強相互作用部門が第一第二部門に分かれ、東京大学原子核研究所からミュー中間子測定・中間子物理学実験・宇宙線学が移管し、6 部門 1 観測所となる The ultra-high energy strong-interaction division was divided into two divisions, and the three divisions of the Institute for Nuclear Study, the University of Tokyo (muon measurement, experimental meson physics and cosmic ray study) were transferred to ICRR. As the result, ICRR started out with 6 divisions and 1 observatory.
1959	<div></div>	東京大学原子核研究所が空気シャワーの観測を開始する Air shower observation started at the Institute for Nuclear Study, The University of Tokyo.	1977.4	<div></div>	明野観測所が附属施設となる The Akeno observatory was established as one of the ICRR facilities.
1960	<div></div>	東京大学原子核研究所エマルション部が大型気球を開発 The Emulsion Section of the Institute for Nuclear Study, the University of Tokyo, developed a large-size balloon.	1978.10	<div></div>	明野観測所が開所式を行う The Akeno Observatory performed the opening ceremony.
	<div></div>	学術振興会の海外特別事業（インド、ブラジル、ボリビアの国際協力研究）が始まる International projects of the Japan Society for the Promotion of Science started (international collaboration with India, Brazil and Bolivia).	1979	<div></div>	明野に空気シャワー装置（1km ² ）が完成する The Akeno 1km ² air shower detector was completed.
1966	<div></div>	東京大学原子核研究所エマルション部の気球事業が宇宙航空研究所に移管される The balloon project of Emulsion group of Institute for Nuclear Study, the University of Tokyo, was transferred to the Institute of Space and Aeronautical Science.		<div></div>	富士山エマルションチェンバー特別設備を建設する。 The special facility for emulsion chamber on Mt. Fuji was constructed.
1968	<div></div>	東京大学原子核研究所エマルション部が富士山でエマルションチェンバーの観測を開始 The Emulsion Section of the Institute for Nuclear Study, The University of Tokyo, started observation on Mt. Fuji with emulsion chambers.		<div></div>	京都にて第 16 回宇宙線国際会議を開催する The 16th International Cosmic Ray Conference was held in Kyoto.
1972	<div></div>	専任所長が着任する A full-time director was appointed.	1981	<div></div>	エマルションチェンバーによる日中共同研究を開始する Japan-China joint research on emulsion chamber observations started.
	<div></div>	ミュートロンの建設が始まる The construction of MUTRON was commenced.	1982	<div></div>	宇宙線計測部門（客員）が新設される The cosmic ray detection division (for guest researchers) was newly established.
	<div></div>	東京大学原子核研究所宇宙線部に宇宙物質研究部が発足 The cosmic material research section was established in the Cosmic Ray Division of the Institute for Nuclear Study.	1983	<div></div>	神岡鉱山で陽子崩壊実験を共同実験として開始する The nucleon decay experiment started in the Kamioka Mine as a collaborative research project.
1973	<div></div>	超高エネルギー弱相互作用部門が新設される The ultra-high energy weak-interaction division was newly established.		<div></div>	質量分析器を中心とした一次宇宙線研究設備を設置する The primary cosmic ray research facility (i.e. massspectrometer etc.) was installed.
	<div></div>	学術振興会の海外特別事業（インド、ブラジル、ボリビアの国際協力研究）が移管される The international projects of the Japan Society for the Promotion of Science (with India, Brazil and Bolivia) were incorporated.	1986	<div></div>	将来計画検討小委員会 (I) が設置される The first committee for future projects was organized.
	<div></div>		1987	<div></div>	神岡地下実験が世界で初めて超新星からのニュートリノバーストを捕まえる The underground detector at Kamioka observed a neutrino burst from a supernova for the first time in history.
	<div></div>			<div></div>	明野観測所で広域シャワー観測装置 AGASA の建設が始まる The construction of the wide-area air shower detector, AGASA, started at the Akeno Observatory.
	<div></div>		1987	<div></div>	将来計画検討小委員会 (I) の答申が出る The first committee for future project submitted an evaluation report.
	<div></div>		1988	<div></div>	神岡地下実験が太陽からのニュートリノ欠損を観測する The underground detector at Kamioka observed a deficit in solar neutrino flux.
	<div></div>		1989	<div></div>	乗鞍観測所で太陽フレアに伴う宇宙線の大幅な増大を観測する A significant increase of cosmic ray intensity coincident with a solar flare was observed at the Norikura Observatory.
	<div></div>		1990	<div></div>	明野観測所に広域シャワー観測装置 AGASA が完成する The wide area air shower detector, AGASA, was completed at Akeno Observatory.
	<div></div>		1991	<div></div>	スーパーカミオカンデの建設が始まる The construction of Super-Kamiokande was commenced.
	<div></div>			<div></div>	将来計画検討小委員会 (II) が設置される The second committee for future projects was organized.
	<div></div>		1992	<div></div>	ニュートリノ宇宙物理学部門が新設され、宇宙線計測部門（客員）が廃止される The neutrino astrophysics division was newly established, and the cosmic ray detection division (for guest researchers) was discontinued.
	<div></div>			<div></div>	重力波グループがミュー中間子測定部門に加わる The gravitational wave group joined in muon measurement division at ICRR.
	<div></div>			<div></div>	オーストラリアでカンガルー計画が始まる The Cangaroo project started in Australia.
	<div></div>			<div></div>	カンガルー計画が PSR1706-44 からの TeV ガンマ線を観測する The Cangaroo project observed TeV gamma rays from a pulsar (PSR1706-44).
	<div></div>		1993	<div></div>	チベットでエアシャワーガンマ線実験装置の建設を開始 The construction of air shower gamma ray detector in Tibet started.
	<div></div>		1994	<div></div>	神岡に計算機棟が出来る A computer center was built at Kamioka Observatory.
	<div></div>			<div></div>	スーパーカミオカンデのための空洞掘削が完了する The excavation for Super-Kamiokande was completed.
	<div></div>			<div></div>	明野観測所で 2×10 ²⁰ eV の大シャワーを観測する A giant air shower with energy of 2×10 ²⁰ eV was observed at Akeno Observatory.
	<div></div>			<div></div>	外部評価が実施される An external evaluation of ICRR was conducted.
	<div></div>			<div></div>	神岡地下実験で大気ニュートリノ異常の天頂角依存を観測する The anomalous zenith angle dependence of the atmospheric neutrinos was observed at Kamioka Observatory.
	<div></div>		1995.4	<div></div>	ニュートリノ宇宙物理学部門が廃止され、神岡宇宙素粒子研究施設が新設される The neutrino astrophysics division was discontinued, and the Kamioka Observatory for Cosmic Elementary Particle Research was established.
	<div></div>		1995.11	<div></div>	スーパーカミオカンデの完成式を開催する The completion ceremony of Super-Kamiokande was held.
	<div></div>		1996.4	<div></div>	スーパーカミオカンデの本格観測が始まる The full-scale operation of Super-Kamiokande began.
	<div></div>		1997	<div></div>	チベットのエアシャワーガンマ線実験装置が完成する The air shower gamma ray detector in Tibet was completed.
	<div></div>		1998.6	<div></div>	スーパーカミオカンデによるニュートリノ質量の発見が正式に発表される The Super-Kamiokande collaboration officially announced the discovery of none-zero neutrino mass.
	<div></div>		1998.11	<div></div>	柏キャンパスの建設が始まる The construction of the Kashiwa Campus was commenced.
	<div></div>		1999.4	<div></div>	宇宙ニュートリノ観測情報融合センターを新設する The Research Center for Cosmic Neutrinos was established.
	<div></div>		1999	<div></div>	オーストラリアでカンガルー計画 2 が始まる The Cangaroo-2 began operation in Australia.
	<div></div>			<div></div>	オーストラリアでカンガルー計画 3 が準備を開始する Preparation of the Cangaroo-3 began in Australia.
	<div></div>			<div></div>	科研費 COE 拠点形式プログラムにより超高エネルギーガンマ線研究拠点が発足する Ultra high energy gamma ray research foothold was established.
	<div></div>		2000.3	<div></div>	柏キャンパスに全面移転する ICRR moved to the Kashiwa Campus.
	<div></div>		2001.11	<div></div>	スーパーカミオカンデで事故がで起こり、半数以上の光電子増倍管が壊れる An accident occurred at the Super-Kamiokande, destroying more than half of the photomultipliers.
	<div></div>		2002.12	<div></div>	カミオカンデの成果をもとに、宇宙ニュートリノ検出へのパイオニア的貢献により、小柴昌俊名誉教授がノーベル物理学賞を受賞する Professor Emeritus Masatoshi Koshiha won the Nobel Prize in Physics for his pioneering contributions to the detection of cosmic neutrinos, based on outcomes of the Kamiokande experiment.
	<div></div>			<div></div>	スーパーカミオカンデが部分復旧して、実験を再開する The Super-Kamiokande was partially restored, and observation resumed.
	<div></div>		2003.8	<div></div>	第 25 回宇宙線国際会議をつくばで開催する The 28th International Cosmic Ray Conference was held in Tsukuba.
	<div></div>		2003	<div></div>	テレスコープアレイの建設が始まる The construction of the Telescope Array was commenced.
	<div></div>			<div></div>	カンガルー計画 3 の 4 台の望遠鏡が完成する Four telescopes for the Cangaroo-3 were completed.
	<div></div>		2004.4	<div></div>	国立大学が法人化される Japanese national universities became independent administrative agencies.
	<div></div>			<div></div>	宇宙ニュートリノ研究部門、高エネルギー宇宙線研究部門、宇宙基礎物理研究部門の 3 研究部門となる The research divisions of ICRR were reorganized into the three divisions: Neutrino and Astroparticle Division, High Energy Cosmic Ray Division, and Astrophysics and Gravity Division.
	<div></div>		2006	<div></div>	スーパーカミオカンデが完全復旧される The restoration of the Super-Kamiokande was completed.
	<div></div>		2007	<div></div>	将来計画検討委員会 (III) が設置される The Committee on Future Projects III was established.

2007.8 ■ 将来計画検討委員会 (III) の答申が出る
The Committee on Future Projects III submitted its report.

2008 ■ テレスコプアレイ実験の観測を開始する
The Telescope Array experiment started observation.

2010 ■ T2K 実験の最初のニュートリノをスーパーカミオカンデで観測する
The Super-Kamiokande detected the first neutrino from the T2K experiment.

■ 宇宙線研究所が共同利用・共同研究拠点として新たな形で共同利用の推進を開始する
ICRR became an Inter-University Research Center, renewing its existing function as an inter-university research institute.

■ 大型低温重力波望遠鏡(後に「KAGRA」と命名)が文部科学省の最先端研究基盤事業の一つに選定され、建設が始まる
The Large Cryogenic Gravitational Wave Telescope (LCGT) was approved as a Leading-edge Research Infrastructure Program by MEXT. The construction started.

2011.4 ■ 重力波推進室が設置される
The Gravitational Wave Project Office was established.

2011.6 ■ T2K 実験が電子ニュートリノ出現現象の兆候を捉える
The T2K experiment caught a sign of electron neutrino appearance.

2011 ■ 将来計画検討委員会 (IV) が設置される
The Committee on Future Projects IV was established.

2012.3 ■ オーストラリアのカンガルー実験が終了する
The Kangaroo experiment ended its operation.

2014.7 ■ KAGRA のためのトンネル掘削が完了する
The excavation of KAGRA tunnel was completed.

2015.10 ■ CTA 大口径望遠鏡 1 号基の建設が始まる
The construction of the first CTA Large Size Telescope (LST) was commenced.

2015.11 ■ KAGRA 第一期実験施設が完成する
The construction for iKAGRA(initial KAGRA) was completed.

2015.12 ■ ニュートリノが質量を持つ事を示すニュートリノ振動現象の発見により、所長の梶田隆章教授がノーベル物理学賞を受賞する
Director and Prof. Takaaki Kajita received the Nobel Prize in Physics for the discovery of neutrino oscillation, which shows neutrinos have mass.

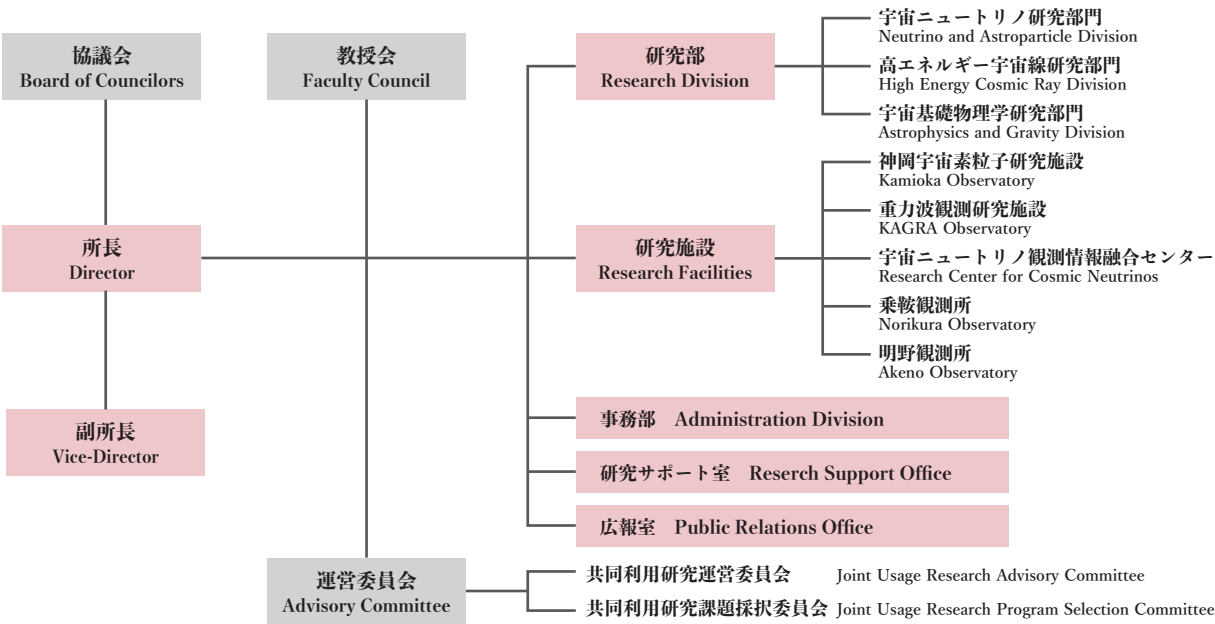
2016.3 ■ KAGRA が試験運転を実施する
KAGRA was in test operation.

2016.4 ■ 重力波推進室が改組され重力波観測研究施設が発足する
The Gravitational Wave Project Office was reorganized into the KAGRA observatory.

2016.10 ■ 将来計画検討委員会 (V) が設置される
The Committee on Future Projects V was established.

機構

Organization Chart



宇宙線研究所の共同利用について協議する会で、所長の諮問によって集まります。所長の他、約 14 名の委員で構成されます。委員の構成は以下の通りです。①研究所の教授又は准教授のうちで所長が命じた者 ②東大理学系研究科長、東大理事又は副学長（研究担当）③国立天文台長、高エネルギー加速器研究機構素粒子原子核研究所長、京大基礎物理学研究所長 ④大学内外の学識経験者のうちから所長が委嘱した者。

次期所長や教員人事について審議を経て総長へ推薦したり、研究所の重要な事項について審議する会です。所長の他、研究所専任の全教授・准教授で構成されます。

宇宙線研究所の運営について、計画案を作成し教授会に提出する委員会です。研究所内外の研究者約 14 名（東京大学外の委員が半数以上）で構成されます。

共同利用研究を円滑に進めるための審議をし、運営委員会に提案や報告をする委員会です。所内で選ばれた委員と所外からの学識経験者で構成されます（東京大学外の委員が半数以上）。

共同利用研究申請課題について、採択の適否を審議します。共同利用研究実施計画の原案を運営委員会に提出する委員会です。所内で選ばれた委員と所外からの学識経験者で構成されます（東京大学外の委員が半数以上）。

```

graph TD
    subgraph Research_Division [研究部  
Research Division]
        A[宇宙ニュートリノ研究部門  
Neutrino and Astroparticle Division]
        B[高エネルギー宇宙線研究部門  
High Energy Cosmic Ray Division]
        C[宇宙基礎物理学研究部門  
Astrophysics and Gravity Division]
    end

    subgraph Research_Facilities [研究施設  
Research Facilities]
        D[神岡宇宙素粒子研究施設  
Kamioka Observatory]
        E[重力波観測研究施設  
KAGRA Observatory]
        F[宇宙ニュートリノ観測情報融合センター  
Research Center for Cosmic Neutrinos]
    end

    subgraph Administration [事務  
Administration]
        G[Administration Division]
        H[サポート室  
Research Support Office]
        I[室  
Public Relations Office]
    end

    A --- J[共同利用研究運営委員会  
Joint Usage Research Advisory Committee]
    B --- J
    C --- J
    D --- K[共同利用研究課題採択委員会  
Joint Usage Research Program Selection Committee]
    E --- K
    F --- K
  
```

研究部 Administration Division

- 宇宙ニュートリノ研究部門
Neutrino and Astroparticle Division
- 高エネルギー宇宙線研究部門
High Energy Cosmic Ray Division
- 宇宙基礎物理学研究部門
Astrophysics and Gravity Division

研究施設 Research Facilities

- 神岡宇宙素粒子研究施設
Kamioka Observatory
- 重力波観測研究施設
KAGRA Observatory
- 宇宙ニュートリノ観測情報融合センター
Research Center for Cosmic Neutrinos

事務 Administration Division

- サポート室 Research Support Office
- 室 Public Relations Office

共同利用研究運営委員会 Joint Usage Research Advisory Committee

共同利用研究課題採択委員会 Joint Usage Research Program Selection Committee

委員会

協議会 Conference Committee

1c	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	所長 Director	梶田 隆章 KAJITA, Takaaki
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	大橋 正健 OHASHI, Masatake
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	手嶋 政廣 TESHIMA, Masahiro
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	副所長 Vice Director	中畑 雅之 NAKAHATA, Masayuki
2c	東京大学大学院理学系研究科 Graduate School of Science, The University of Tokyo	科長 Dean	武田 洋幸 TAKEDA, Hiroyuki
	東京大学 The University of Tokyo	理事・副学長 Executive Vice President	小関 敏彦 KOSEKI, Toshihiko
3c	高エネルギー加速器研究機構素粒子原子核研究所 Institute of Particle and Nuclear Studies, High Energy Accelerator Research Organization	所長 Director	徳宿 克夫 TOKUSYUKU, Katsuo
	京都大学基礎物理学研究所 Yukawa Institute for Theoretical Physics, Kyoto University	所長 Director	青木 愼也 AOKI, Shinya
4c	自然科学研究機構国立天文台 National Astronomical Observatory of Japan	台長 Director General	林 正彦 HAYASHI, Masahiko
	京都大学 Kyoto University	名誉教授 Professor Emeritus	中村 卓史 NAKAMURA, Takashi
	法政大学大学院理工学研究科 Graduate School of Science and Engineering, Hosei University	教授 Professor	岡村 定矩 OKAMURA, Sadanori
	早稲田大学理工学術院 Faculty of Science and Engineering, Waseda University	教授 Professor	鳥居 祥二 TORII, Shoji
	宇宙科学研究所 Institute of Space and Astronautical Science	所長 Director	常田 佐久 TSUNETA, Saku
	立命館大学理工学部 College of Science and Engineering, Ritsumeikan University	教授 Professor	森 正樹 MORI, Masaki
	東京大学大学院理学系研究科 Graduate School of Science, The University of Tokyo	教授 Professor	駒宮 幸男 KOMAMIYA, Sachio

運営委員会 Advisory Committee

	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	所長 Director	梶田 隆章 KAJITA, Takaaki
	名古屋大学大学院理学研究科 Graduate School of Science, Nagoya University	教授 Professor	久野 純治 HISANO, Junji
	京都大学基礎物理学研究所 Yukawa Institute for Theoretical Physics, Kyoto University	教授 Professor	井岡 邦仁 IOKA, Kunihito
	高エネルギー加速器研究機構 High Energy Accelerator Research Organization	教授 Professor	羽澄 昌史 HAZUMI, Masashi
	大阪大学核物理研究センター Research Center for Nuclear Physics, Osaka University	教授 Professor	青井 考 AOI, Nori
	東京大学大学院理学系研究科 Graduate School of Science, The University of Tokyo	准教授 Associate Professor	横山 将志 YOKOYAMA, Masashi
	東京工業大学理学院 School of Science, Tokyo Institute of Technology	教授 Professor	河合 誠之 KAWAI, Nobuyuki
	名古屋大学宇宙地球環境研究所 Institute for Space-Earth Environmental Research, Nagoya University	教授 Professor	伊藤 好孝 ITOW, Yoshitaka
	大阪市立大学大学院理学研究科 Graduate School of Science, Osaka City University	教授 Professor	萩尾 彰一 OGIO, Shoichi
	大阪市立大学大学院理学研究科 Graduate School of Science, Osaka City University	教授 Professor	神田 展行 KANDA, Nobuyuki
	東海大学理学部 Graduate School of Science and Engineering, Hosei University	教授 Professor	西嶋 恭司 NISHIJIMA, Kyoshi
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	川崎 雅裕 KAWASAKI, Masahiro
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	中畑 雅行 NAKAHATA, Masayuki
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	塩澤 真人 SHIOZAWA, Masato
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	川村 静児 KAWAMURA, Seiji
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	手嶋 政廣 TESHIMA, Masahiro
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	大橋 正健 OHASHI, Masatake
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	佐川 宏行 SAGAWA, Hiroyuki

Committees

共同利用研究運営委員会 Joint Usage Research Advisory Committee

C	大阪市立大学大学院理学研究科 Graduate School of Science, Osaka City University	教授 Professor	神田 展行 KANDA, Nobuyuki
	信州大学理学部 Faculty of Science, Shinshu University	教授 Professor	宗像 一起 MUNAKATA, Kazuoki
	立命館大学理工学部 College of Science and Engineering, Ritsumeikan University	教授 Professor	森 正樹 MORI, Masaki
	千葉大学大学院理学研究科 Graduate School of Science, Chiba University	教授 Professor	吉田 滋 YOSHIDA, Shigeru
	神戸大学大学院理学研究科 Graduate School of Science, Kobe University	教授 Professor	竹内 康雄 TAKEUCHI, Yasuo
	名古屋大学宇宙地球環境研究所 Institute for Space-Earth Environmental Research, Nagoya University	講師 Lecturer	埴 隆志 SAKO, Takashi
	高エネルギー加速器研究機構 High Energy Accelerator Research Organization	准教授 Associate Professor	都丸 隆行 TOMARU, Takayuki
	名古屋大学宇宙地球環境研究所 Institute for Space-Earth Environmental Research, Nagoya University	准教授 Associate Professor	増田 公明 MASUDA, Kimiaki
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	中畑 雅行 NAKAHATA, Masayuki
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	瀧田 正人 TAKITA, Masato
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	佐川 宏行 SAGAWA, Hiroyuki
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	准教授 Associate Professor	内山 隆 UCHIYAMA, Takashi
O	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	森山 茂栄 MORIYAMA, Shigetaka

共同利用研究課題採択委員会 Joint Usage Research Program Selection Committee

C	甲南大学理工学部 Faculty of Science and Engineering, Konan University	教授 Professor	山本 常夏 YAMAMOTO, Tokonatsu
	山形大学理学部 Faculty of Science, Yamagata University	教授 Professor	門叶 冬樹 TOKANAI, Fuyuki
	岡山大学大学院自然科学研究科 Graduate School of Natural Science and Technology, Okayama University	准教授 Associate Professor	小汐 由介 KOSHIO, Yusuke
	自然科学研究機構国立天文台 National Astronomical Observatory of Japan	准教授 Associate Professor	麻生 洋一 ASO, Yoichi
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	手嶋 政廣 TESHIMA, Masahiro
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	川村 静児 KAWAMURA, Seiji
	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	塩澤 真人 SHIOZAWA, Masato
O	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	准教授 Associate Professor	内山 隆 UCHIYAMA, Takashi
A	東京大学宇宙線研究所 Institute for Cosmic Ray Research, The University of Tokyo	教授 Professor	瀧田 正人 TAKITA, Masato

			1c	第 1 号委員	1st committee member
C	委員長	Chairperson	2c	第 2 号委員	2nd committee member
O	幹事	Organizer	3c	第 3 号委員	3rd committee member
A	副幹事	Assistant Organizer	4c	第 4 号委員	4th committee member

教職員

歴代代表者
Past Representatives

宇宙線観測所 Cosmic Ray Observatory		
所長 Director	平田 森三 HIRATA, Morizo	1953.8.1~1955.8.31
所長 Director	菊池 正士 KIKUCHI, Seishi	1955.9.1~1959.9.21
(事務取扱) (Acting)	野中 到 NONAKA, Itaru	1959.9.22~1960.7.31
(事務取扱) (Acting)	熊谷 寛夫 KUMAGAI, Hiroo	1960.8.1~1960.11.30
所長 Director	野中 到 NONAKA, Itaru	1960.12.1~1970.3.31
所長 Director	菅 浩一 SUGA, Kouichi	1970.4.1~1972.3.31
所長 Director	三宅 三郎 MIYAKE, Saburo	1972.4.1~1976.5.24

宇宙線研究所
Institute for Cosmic Ray Research

所長 Director	三宅 三郎 MIYAKE, Saburo	1976.5.25~1984.3.31
所長 Director	鎌田 甲一 KAMATA, Kouichi	1984.4.1~1986.3.31
所長 Director	近藤 一郎 KONDO, Ichiro	1986.4.1~1987.3.31
(事務取扱) (Acting)	棚橋 五郎 TANAGHASHI, Goro	1987.4.1~1987.4.30
所長 Director	荒船 次郎 ARAFUNE, Jiro	1987.5.1~1997.3.31
所長 Director	戸塚 洋二 TOTSUKA, Yoji	1997.4.1~2001.3.31
所長 Director	吉村 太彦 YOSHIMURA, Motohiko	2001.4.1~2004.3.31
所長 Director	鈴木 洋一郎 SUZUKI, Yoichiro	2004.4.1~2008.3.31
副所長 Vice Director	黒田 和明 KURODA, Kazuaki	2004.4.1~2008.3.31
副所長 Vice Director	福島 正己 FUKUSHIMA, Masaki	2008.4.1~2012.3.31
所長 Director	梶田 隆章 KAJITA, Takaaki	2008.4.1~
副所長 Vice Director	寺澤 敏夫 TERASAWA, Toshio	2012.4.1~2016.3.31
副所長 Vice Director	中畑 雅行 NAKAHATA, Masayuki	2015.12.1~
副所長 Vice Director	川崎 雅裕 KAWASAKI, Masahiro	2016.4.1~

教職員数
Number of Staff

教授 Professor	准教授 Associate Professor	助教 Research Associate	研究員 Research Fellow	技術職員 Technical Staff	事務職員 Administrative Staff	非常勤職員 Adjunct Staff	合計 Total
10 [2]	14 [5]	32 (2) <4>	11 (1) <3>	10 (1)	13 (5)	43 (33)	133 [7] (42) <7>

[] : 客員 (外数) () : 女性 (内数) < > : 外国人 (内数)
The numbers shown inside [], (), < > are numbers of guest members, female staff and foreign staff respectively.

Staff

乗鞍観測所 Norikura Observatory			
(事務取扱) (Acting)	三宅 三郎 MIYAKE, Saburo	1976.5.25~1977.2.28	
所長 Director	近藤 一郎 KONDO, Ichiro	1977.3.1~1987.3.31	
所長 Director	湯田 利典 YUDA, Toshinori	1987.4.1~2000.3.31	
所長 Director	福島 正己 FUKUSHIMA, Masaki	2000.4.1~2003.3.31	
所長 Director	瀧田 正人 TAKITA, Masato	2003.4.1~	

明野観測所
Akeno Observatory

所長 Director	鎌田 甲一 KAMATA, Kouichi	1977.4.18~1984.3.31
所長 Director	棚橋 五郎 TANAGHASHI, Goro	1984.4.1~1988.3.31
所長 Director	永野 元彦 NAGANO, Motohiko	1988.4.1~1998.3.31
所長 Director	手嶋 政廣 TESHIMA, Masahiro	1998.4.1~2002.12.31
所長 Director	福島 正己 FUKUSHIMA, Masaki	2003.1.1~2012.3.31
所長 Director	佐川 宏行 SAGAWA, Hiroyuki	2012.4.1~

神岡宇宙素粒子研究施設
Kamioka Observatory

施設長 Director	戸塚 洋二 TOTSUKA, Yoji	1995.4.1~2002.9.30
施設長 Director	鈴木 洋一郎 SUZUKI, Yoichiro	2002.10.1~2014.3.31
施設長 Director	中畑 雅行 NAKAHATA, Masayuki	2014.4.1~

宇宙ニュートリノ観測情報融合センター
Research Center for Cosmic Neutrinos

センター長 Director	梶田 隆章 KAJITA, Takaaki	1999.4.1~2016.3.31
センター長 Director	奥村 公宏 OKUMURA, Kimihiro	2016.4.1~

重力波観測研究施設
KAGRA Observatory

施設長 Director	大橋 正健 OHASHI, Masatake	2016.4.1~
-----------------	---------------------------	-----------

経費

歳出決算額
Annual Expenditures

区分 Category	FY2012	FY2013	FY2014	FY2015	FY2016
人件費 Personal Expenses	658,000	687,000	706,000	684,000	683,000
物件費 Non-personal Expenses	1,172,000	1,095,000	1,282,000	1,595,000	1,288,000
合計 Total	1,830,000	1,782,000	1,988,000	2,279,000	1,971,000

千円 thousand yen

外部資金等の受入金額
External Funds, etc

区分 Category	FY2012	FY2013	FY2014	FY2015	FY2016
民間等との共同研究 Joint Research with the Private Sector	0 (0)	3,000 (1)	300 (1)	201 (1)	300 (1)
受託研究 Entrusted Research	0 (0)	36,321 (2)	38,250 (2)	13,500 (1)	0 (0)
奨学寄附金 Donation for Scholarly Development	85 (1)	364 (1)	181 (1)	0 (0)	0 (0)

千円 thousand yen
() は受入件数 The number of () represents quantity

科学研究費助成事業の受入金額
Grants-in-aid for Scientific Research

研究種目 Research Classes	FY2012	FY2013	FY2014	FY2015	FY2016
特別推進研究 Specially Promoted Research	187,300 (2)	168,100 (2)	191,800 (3)	331,100 (4)	432,600 (4)
学術創成研究 Creative Scientific Research	0 (0)	0 (0)	0 (0)	0 (0)	0 (0)
新学術領域研究 Scientific Research on Priority Area	0 (0)	10,000 (1)	80,700 (3)	89,300 (3)	116,100 (3)
特定領域研究 Particular Field Research	0 (0)	0 (0)	0 (0)	0 (0)	0 (0)
基盤研究 (S) Scientific Research (S)	10,700 (1)	10,700 (1)	0 (0)	0 (0)	0 (0)
基盤研究 (A) Scientific Research (A)	72,200 (4)	47,000 (4)	13,300 (3)	27,087 (3)	21,200 (2)
基盤研究 (B) Scientific Research (B)	12,700 (4)	15,800 (5)	15,200 (3)	15,600 (4)	17,100 (5)
基盤研究 (C) Scientific Research (C)	3,700 (4)	6,800 (5)	6,100 (5)	6,400 (7)	10,100 (7)
若手研究 (A) Grant-in-Aid for Young Scientist (A)	5,600 (1)	12,700 (2)	9,900 (2)	14,200 (3)	16,500 (3)
若手研究 (B) Grant-in-Aid for Young Scientist (B)	2,700 (3)	6,000 (5)	8,000 (8)	14,200 (10)	9,000 (9)
挑戦の萌芽研究 Challenging Exploratory Research	9,000 (6)	4,700 (4)	3,400 (2)	3,000 (3)	2,300 (3)
研究活動スタート支援 Research Activity Start-up	1,200 (1)	800 (1)	0 (0)	0 (0)	1,200 (1)
合計 Total	305,100 (26)	282,600 (30)	328,400 (29)	499,787 (37)	626,100 (37)

千円 thousand yen
() は受入件数 The number of () represents quantity

共同利用研究・教育

共同利用研究
Joint Usage Research

東京大学宇宙線研究所は、共同利用・共同研究拠点として、柏キャンパス、神岡宇宙素粒子研究施設、乗鞍観測所、明野観測所の付属施設で共同利用研究を行っています。また国内のみならず、海外での国際協力研究事業も行っています。これらの共同利用研究は毎年全国の研究者から公募し、共同利用運営委員会及び共同利用実施専門委員会で採択します。平成 28 年度の施設別の申請件数と採択件数は以下のとおりです。

平成 28 年度利用状況	申請件数 Applications	採択件数 Successful Applications	述べ研究者数 Total Researchers
宇宙ニュートリノ研究部門 Neutrino and Astrophysics Division	39 (39)	39 (39)	877 (865)
高エネルギー宇宙線研究部門 High Energy Cosmic Ray Division	55 [12]	55 [12]	1138 [91]
宇宙基礎物理学研究部門 Astrophysics and Gravity Division	23	23	514
宇宙ニュートリノ観測情報融合センター Research Center for Cosmic Neutrinos	8	8	79

ICRR, as one of the “Joint Usage/Research Centers,” conducts Inter-University Research at Kamioka observatory, Norikura Observatory, Akeno Observatory, and on Kashiwa Campus. The ICRR joint-research operates internationally as well as domestically. The Joint Usage/Research programs accept applications from researchers around the country, and are selected by the advisory committee and user’ s committee. The table lists the number of total and successful applications for each observatory or center in 2016.

() はうち神岡宇宙素粒子研究施設、[] はうち乗鞍観測所
The number of () represents the one from Kamioka Observatory, and [] represents the one from Norikura Observatory.

大学院教育
Education

東京大学宇宙線研究所は、東京大学理学系研究科物理学及び天文学専攻課程の一環として大学院学生を受け入れ研究指導をするとともに、大学院の講義も担当しています。教養学部学生を対象に、全学一般教育ゼミナールも実施しています。また東京大学大学院の一環として、国内外の他大学の大学院生を、特別聴講生、特別研究生、外国人研究生として受け入れる道も開いています。東京大学宇宙線研究所の大学院学生受入数は以下のとおりです。

	FY2013	FY2014	FY2015	FY2016	FY2017
修士課程 Master’s Course	27 (4)	30 (5)	30 (3)	33 (2)	32 (0)
博士課程 Doctor’s Course	16 (1)	17 (0)	22 (2)	25 (2)	33 (3)
合計 Total	43 (5)	47 (5)	52 (5)	58 (4)	65 (3)

() はうち女性 The number of () represents female students.

Joint Usage Research and Education

国際交流

国際交流研究プロジェクト
International Project

エマルションチェンバープロジェクト
Emulsion Chambers Project
ボリビアのチャカルタヤ山では、エマルションチェンバーを用いて宇宙線の起こす核相互作用の研究を行っています。On Mt. Chacaltaya in Bolivia, studies on nuclear interactions by cosmic rays are conducted using emulsion chambers.

チベット空気シャワープロジェクト
Tibet AS γ Collaboration
チベットの羊八井（ヤンパーチン ）高原では空気シャワー観測装置を用いて高エネルギー宇宙線実験を行っています。On Yangbajing Plateau in Tibet, experimental studies on high energy cosmic rays are conducted using air-shower detector.

テレスコープアレイプロジェクト
Telescope Array Project
アメリカのユタでは、大気蛍光望遠鏡を用いて最高エネルギーの宇宙線の観測・研究を行っています。In Utah, USA, observational studies of ultra high-energy cosmic rays are conducted.

スーパーカミオカンデプロジェクト
Super-Kamiokande Collaboration
神岡宇宙素粒子研究施設では、スーパーカミオカンデを用いて、ニュートリノ振動や陽子崩壊の探索などの研究を行っています。8 カ国の研究者が共同研究に参加しています。

At Kamioka observatory, studies on neutrino oscilation and proton decay are conducted with Super-Kamiokande detector. Researchers from 8 countries have joined the project.

XMASS プロジェクト
XMASS Project
神岡宇宙素粒子研究施設では、液体キセノン検出器 XMASS を用いて、ダークマターの直接検出を目指しています。日本と韓国の研究者が研究に参加しています。

At Kamioka observatory, project of detecting dark matter particle is conducted with XMASS detector. Both Japanese and Korean researchers are involved.

KAGRA プロジェクト
KAGRA Project
重力波観測研究施設では、大型低温重力波望遠鏡「KAGRA」の建設を進めています。14 カ国の研究者が共同研究に参加しています。

At KAGRA observatory, construction of the Large-scale Cryogenic Gravitational wave Telescope (KAGRA) is proceeding. Researchers from 14 countries have joined the project.

CTA プロジェクト
Cherenkov Telescope Array Project
スペイン・カナリア諸島のラパルマとチリ・パラナルでは、高エネルギーガンマ線天体物理学の研究を行うために、チェレンコフテレスコープアレイ（CTA）の建設を進めています。33 カ国の研究者が共同研究に参加しています。On Canary Islands, Spain and at Paranal, Chile, construction of the Cherenkov Telescope Array (CTA) is proceeding to study about very high energy gamma-ray astrophysics. Researchers from 33 countries have joined the project.

International Exchange

国際学術交流協定締結機関名
Academic Exchange Agreement

1981	ボリビアサンアンドレス大学（ボリビア） Universidad Mayor de San Andrés (Bolivia)
1995	中国科学院高能物理研究所（中国） The institute of High Energy Physics, Chinese Academy of Sciences (China)
1995	ユタ大学理学部（アメリカ） College of Science, University of Utah (US)
1995	カリフォルニア大学アーバイン校物理科学部（アメリカ） School of Physical Sciences, the University of California, Irvine (US)
1995	ボストン大学大学院文理学研究科（アメリカ） Graduate School of Art and Sciences, Boston University (US)
2001	ロシア科学アカデミー原子核研究所（ロシア） INR, Russian Academy of Science (Russia)
2001	西オーストラリア大学生命物理科学部（オーストラリア） Faculty of Life and Physical Sciences, the University of Western Australia (Australia)
2009	ソウル大学校自然科学大学（韓国） College of Natural Science, Seoul National University (Korea)
2009	カリフォルニア工科大学 LIGO 研究所（アメリカ） CIT LIGO Laboratory, California Institute of Technology (US)
2011	バーゴ共同研究組織（イタリア） European Gravitational Observatory / The Virgo Collaboration (Italy)
2011	上海師範大学（中国） The Shanghai United Center for Astrophysics Shanghai Normal University (China)
2011	グラスゴー大学重力研究所（英国） Institute for Gravitational Research, University of Glasgow (US)
2011	国立清華大学理学部（台湾） College of Science, National Tsing Hua University (Taiwan)
2012	中国科学院上海セラミック研究所人工結晶研究センター（中国） The SICCAS-GCL Research & Development Center, The Shanghai Institute of Ceramics, Chinese Academy of Sciences (China)
2012	ルイジアナ州立大学理学部（米国） College of Science, Louisiana State University (US)
2012	サニオ大学工学部（イタリア） Department of Engineering, The University of Sannio at Benevento (Italy)
2012	中国科学院国家天文台（中国） National Astronomical Observatories, Chinese Academy of Sciences (China)
2013	マドリッド自治大学理学部（スペイン） The Faculty Sciences, Autonomous University of Madrid (Spain)
2015	カナリー宇宙物理学研究所（スペイン） Instituto de Astrofísica de Canarias (Spain)
2017	中央研究院物理研究所（台湾） Institute of Physics Academia Sinia (Taiwan)
2017	マックスプランク物理学研究所（ドイツ） Max Plank Institute for Physics（Germany）

受入外国人研究員数
The Number of Accepted Foreign Researchers

	2012	2013	2014	2015	2016
アジア Asia	26	32	39	27	35
オセアニア Oceania	2	1	7	2	1
中南米 Latin America		3	3		1
北米 North America	69	52	79	54	46
ヨーロッパ Europe	41	66	83	13	19
合計 Total	138	154	211	96	102

共同利用研究に参加している外国人研究員を含めると、平成 28 年度で延べ 1,147 人に上ります。Adding up the number of foreign researchers joined ICRR inter-university research projects, the total comes to 1,147 in 2016.

カブリ IPMU との合同一般講演会
ICRR×Kavli IPMU Public Lecture

春・秋



カブリ数物連携宇宙研究機構と連携して、毎年春と秋の2回開催しているトークイベントです。

柏キャンパス一般公開
Open Campus

10月



毎年10月に開かれる柏キャンパス一般公開に合わせて、サイエンスカフェやワークショップなどを開催しています。

宇宙・素粒子スプリングスクール
Spring School

3月



大学院進学を控えた理系の学生が、4泊5日の泊まり込みで仲間たちと一緒に実験や解析に取り組み、宇宙・素粒子研究の醍醐味を体験するプログラムです。

ICRR ニュース
ICRR News



宇宙線研究所の最新トピックを伝える季刊誌。年4回、日本語で発行しています。

要覧
Catalog



宇宙線研究所の研究プロジェクトや実験施設、その他の概要などの情報をまとめた冊子です。年1回、日英併記。

Annual Report



各研究プロジェクトの1年間の主な研究成果をまとめた冊子です。年1回、英語で発行しています。

PR 映像
PR Video



世界中にある宇宙線研究所の主な実験施設を紹介したビデオです。英語、8分17秒。

宇宙線研究所 VR
ICRR Virtual Reality



岐阜県飛騨市の神岡鉱山の地下にある実験施設を360度のパノラマ画像で探検できます。

卒業生を訪ねてみました。
What's going on after you graduated?



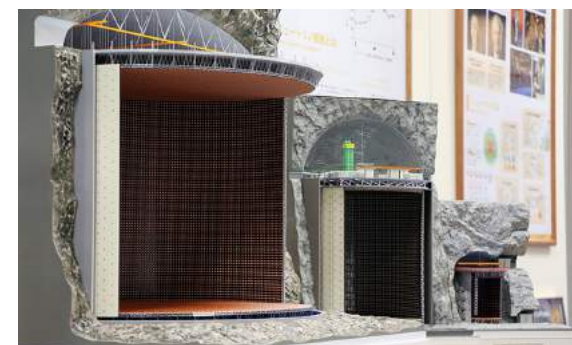
卒業生は今どんなことをしているのだろう？ 卒業生の多様なキャリア形成についての記事をWebで連載します。

超新星爆発 1987A ニュートリノ検出 30 周年記念特別公開『ニュートリノ天文学の曙光』
Special Presentation for the 30th Anniversary of Detection of Supernova SN1987A Neutrino
“First Rays of Neutrino Astronomy”



2017年3月14日～6月11日
インターメディアテク（東京都千代田区）

研究プロジェクト巡回展示
Research Project Exhibition Tour



2017年1月4日～9月30日
東京大学フューチャーセンター（千葉県柏市）
東京大学柏図書館（千葉県柏市）

成果発表

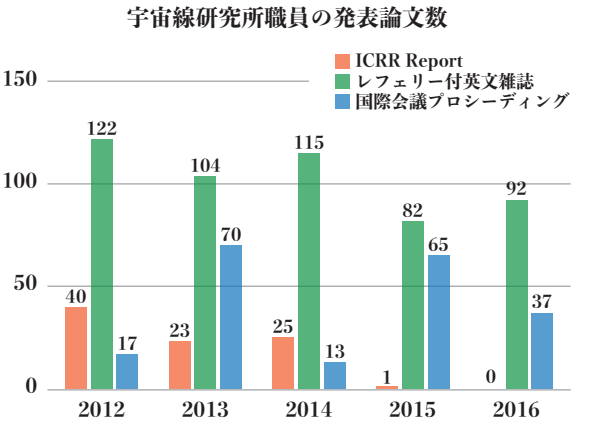
国際会議および国際研究集会の開催
International Conferences and Workshops

東京大学宇宙線研究所は、国際会議や国際研究集会をそれぞれ年 1 回程度開催しています。内外の著名な学者や新鋭の若手研究者を招いて最新の研究について話してもらうセミナーも、月 1 回程度行っています。過去 10 年間に開催した国際会議及び国際研究集会は、以下のとおりです。

国際ワークショップ「次世代核子崩壊とニュートリノ検出器 2007」 Workshop on Next Generation Nucleon Decay and Neutrino Detector 2007 2007.10.2-5（静岡 Shizuoka）102 人	第 5 回日韓 KAGRA ワークショップ 5th Japan Korea workshop on KAGRA 2013.11.29-30（韓国 Korea）36 人
テレスコープアレイ（TA）完成記念講演会および祝賀会 Inauguration Ceremony and Symposium of Telescope Array 2008.8.25（千葉 Chiba）101 人	第 2 回 ELiTES 重力波国際会議 2nd ELiTES General Meeting 2013.12.4-5（東京 Tokyo）80 人
第 58 回 藤原セミナー「重力波観測のための世界規模ネットワーク」 58th Fujihara seminar: World-wide Network for Gravitational Wave Observation 2009.5.26-29（神奈川 Kanagawa）84 人	CTA LST 国際会議 CTA LST General Meeting 2014.1.14-17（千葉 Chiba）83 人
重力波国際会議「Gravitational-Wave Advanced Detector Workshop 2010」 Gravitational-Wave Advanced Detector Workshop, GWADW 2010 2010.5.16-21（京都 Kyoto）107 人	第 6 回日韓 KAGRA ワークショップ 6th Japan Korea workshop in KAGRA 2014.6.20-21（東京 Tokyo）49 人
国際シンポジウム「最高エネルギー宇宙線観測の最近の進展」 International Symposium on the Recent Progress of Ultra High Energy Cosmic Ray Observation 2010.12.10-12（名古屋 Nagoya）114 人	第 7 回日韓 KAGRA ワークショップ 7th Japan Korea workshop in KAGRA 2014.12.19-20（富山 Toyama）34 人
伊日共同ワークショップ Italy-Japan workshop 2011.10.4-5（千葉 Chiba）39 人	ハイパーカミオカンデ国際共同研究グループ結成記念シンポジウム及び調印式 The Inaugural Symposium of the Hyper-Kamiokande Proto-Collaboration and Signing Ceremony 2015.1.31（千葉 Chiba）108 人
第 2 回日韓 KAGRA ワークショップ 2nd Japan Korea workshop on KAGRA 2012.5.28-29（千葉 Chiba）26 人	第 3 回 ELiTES 重力波国際会議 3rd ELiTES General Meeting 2015.2.9-10（東京 Tokyo）42 人
第 1 回 ELiTES 重力波国際会議 1st ELiTES General Meeting 2012.10.3-4（東京 Tokyo）80 人	TeV Particle Astrophysics (TeVPA) 2015 2015.10.26-30（千葉 Chiba）169 人
第 3 回日韓 KAGRA ワークショップ 3rd Japan Korea workshop on KAGRA 2012.12.21-22（韓国 Korea）20 人	第 4 回 ELiTES 重力波国際会議 4th ELiTES General Meeting 2015.12.2-3（東京 Tokyo）38 人
第 4 回日韓 KAGRA ワークショップ 4th Japan Korea workshop on KAGRA 2013.6.10-11（大阪 Osaka）34 人	The external Universe viewed in very-high-energy gamma rays 2016.1.13-14（千葉 Chiba）68 人

論文
Academic Papers

共同利用研究の成果は、内外の学会等で発表する他、論文として内外の学術雑誌上でも発表します。研究所スタッフの論文の内、レフリー付英文雑誌、ICRR Report（英文）及び国際会議の Proceedings に発表されたものの数を年度別にして以下に示します。



Achievement Report

ICRR holds international conferences and international workshops about once every year, and hosts monthly seminars inviting renowned scientists and promising young researchers to discuss cutting-edge research. The table below lists the international conferences and workshops held in the past decade, with the number of participants at the end of each item.

第 5 回日韓 KAGRA ワークショップ 5th Japan Korea workshop on KAGRA 2013.11.29-30（韓国 Korea）36 人	第 2 回 ELiTES 重力波国際会議 2nd ELiTES General Meeting 2013.12.4-5（東京 Tokyo）80 人
第 6 回日韓 KAGRA ワークショップ 6th Japan Korea workshop in KAGRA 2014.6.20-21（東京 Tokyo）49 人	CTA LST 国際会議 CTA LST General Meeting 2014.1.14-17（千葉 Chiba）83 人
第 7 回日韓 KAGRA ワークショップ 7th Japan Korea workshop in KAGRA 2014.12.19-20（富山 Toyama）34 人	第 3 回 ELiTES 重力波国際会議 3rd ELiTES General Meeting 2015.2.9-10（東京 Tokyo）42 人
ハイパーカミオカンデ国際共同研究グループ結成記念シンポジウム及び調印式 The Inaugural Symposium of the Hyper-Kamiokande Proto-Collaboration and Signing Ceremony 2015.1.31（千葉 Chiba）108 人	TeV Particle Astrophysics (TeVPA) 2015 2015.10.26-30（千葉 Chiba）169 人
第 4 回 ELiTES 重力波国際会議 4th ELiTES General Meeting 2015.12.2-3（東京 Tokyo）38 人	The external Universe viewed in very-high-energy gamma rays 2016.1.13-14（千葉 Chiba）68 人

Reports of joint-use research are presented at academic conferences in Japan and overseas, and also published in Japanese and foreign academic journals. The plot shows the numbers of papers authored by ICRR members that are published each fiscal year in ICRR Reports, refereed journals, and proceedings of international conferences.

受賞歴

主な受賞歴
Awards

2007	ベンジャミンフランクリンメダル Benjamin Franklin Medal in physics	戸塚 洋二 TOTSUKA, Yoji	ニュートリノに質量があることの発見 Discovery of the neutrino mass
2008	素粒子メダル Particle Physics Medal	荒船 次郎 ARAFUNE, Jiro	非可換ゲージ理論におけるモノポールのトポロジ的性質の研究 Topological property of monopole in non-commutative gauge theories
2008	井上学術賞 Inoue Prize for Science	中畑 雅行 NAKAHATA, Masayuki	太陽ニュートリノの観測とニュートリノ振動の研究 Solar neutrino detection and research of neutrino oscillation
2008	地球化学研究協会奨励賞 Young Scientist Award of the Geochemistry Research Association	宮原 ひろ子 MIYAHARA, Hiroko	宇宙線生成核種による太陽活動史の研究 Study of the long-term solar variations using cosmogenic nuclide
2010	井上研究奨励賞 Inoue Research Award for Young Scientist	西野 玄記 NISHINO, Haruki	スーパーカミオカンデにおける荷電レプトンとメソンへの核子崩壊の探索 Search for Nucleon Decay into Charged Antilepton plus Meson in Super-Kamiokande
2010	戸塚洋二賞 Yoji Totsuka Prize	梶田 隆章 KAJITA, Takaaki	大気ニュートリノ振動の発見 Discovery of atmospheric neutrino oscillation
2011	ブルーノ・ポンテコルボ賞 Bruno Pontecorvo Prize	鈴木 洋一郎 SUZUKI, Yoichiro	スーパーカミオカンデ実験における大気ニュートリノおよび太陽ニュートリノ振動の発見 Discovery of atmospheric and solar neutrino oscillations in the Super-Kamiokande experiment
2011	戸塚洋二賞 Yoji Totsuka Prize	中畑 雅行 NAKAHATA, Masayuki	長年に亘る太陽ニュートリノと振動の研究 Study of the solar neutrino and its oscillations
2011	日本物理学会若手奨励賞 Young Scientist Award of the Physical Society of Japan	佐古 崇志 SAKO, Takashi	チベット空気シャワーアレイにおける高エネルギー宇宙線異方性の研究 Study on the High-Energy Cosmic Ray Anisotropy with the Tibet Air-Shower Array
2012	戸塚洋二賞 Yoji Totsuka Prize	福来 正孝 FUKUGITA, Masataka	レプトン起源の宇宙のバリオン数非対称機構の提唱 Pointing out a mechanism to generate cosmological baryon number violation originated by lepton
2012	日本学士院賞 Japan Academy Prize	梶田 隆章 KAJITA, Takaaki	大気ニュートリノ振動の発見 Discovery of atmospheric neutrino oscillations
2012	文部科学大臣賞若手科学者賞 MEXT Young Scientists' Prize	宮原 ひろ子 MIYAHARA, Hiroko	太陽活動および宇宙線が気候に及ぼす影響の研究 Study for solar activities and its effects
2012	素粒子メダル奨励賞 Young Scientist Award in Theoretical Particle Physics	伊部 昌宏 IBE, Masahiro	超対称性の破れにおける現象論的宇宙論的制限を満足する新しいシナリオの構築と検証 Sweet Spot Supersymmetry
2013	ティンズリー・スカラー・アワード Extragalactic Tinsley Scholar Award	大内 正己 OUCHI, Masami	遠方宇宙観測による広範囲な研究 Extensive work on distant galaxies and cosmological events in the early universe
2013	ヨド賞 Yodh Prize	永野 元彦 NAGANO, Motohiko	最高エネルギー宇宙線分野における先駆的研究 Pioneering leadership in the experimental study of the highest cosmic rays
2013	ジュセッペ・ヴァンナ・ココニ Giuseppe and Vanna Cocconi Prize	鈴木 洋一郎 SUZUKI, Yoichiro	太陽ニュートリノの全フレーバー測定による太陽ニュートリノの謎の解明 Outstanding contributions to the solution of the solar neutrino puzzle by measuring the flux of all neutrino flavors
2013	ユリウス・ヴェス賞 Julius Wess Award	梶田 隆章 KAJITA, Takaaki	スーパーカミオカンデ実験による大気ニュートリノ振動現象の発見 Discovery of atmospheric neutrino oscillations with the Super-Kamiokande experiment
2014	湯川記念財団・木村利栄理論物理学賞 Yukawa-Kimura Prize	川崎 雅裕 KAWASAKI, Masahiro	重力まで含めた相互作用の統一理論の構築における功績 Supergravity and nucleosynthesis
2014	文部科学大臣表彰若手科学者賞 MEXT Young Scientists' Prize	大内 正己 OUCHI, Masami	可視光広域深探査による宇宙進化の研究 Pioneering studies into the early universe through wide-field multi-wavelength observations
2015	戸塚洋二賞 Yoji Totsuka Prize	塩澤 真人 SHIOZAWA, Masato	加速器ミュニュートリノビームによる電子ニュートリノ出現現象の発見 Observation of electron neutrino appearance in an accelerator muon neutrino beam
2015	日本天文学会研究奨励賞 The Astronomical Society of Japan Young Astronomer Award	小野 宜昭 ONO, Yoshiaki	銀河進化と宇宙再電離の観測的研究 Observational studies of galaxy evolution and cosmic reionization
2015	基礎物理学ブレイクスルー賞 Breakthrough Prize in Fundamental Physics	梶田 隆章 KAJITA, Takaaki 鈴木洋一郎 SUZUKI, Yoichiro SK コラボレーション Super-K Collaboration	ニュートリノ振動という本質的な発見をし、素粒子物理学の標準理論を遙かに超える新しいフロンティアを開拓した実績 The fundamental discovery and exploration of neutrino oscillations
2015	文化勲章 The Order of Culture	梶田 隆章 KAJITA, Takaaki	ニュートリノ物理学において著しい研究成果を挙げ、素粒子物理および宇宙論に多大な影響を与えた功績 Outstanding contributions to particle physics and cosmology by the remarkable achievements for researches in Neutrino physics
2015	文化功労者 Person of Cultural Merit	梶田 隆章 KAJITA, Takaaki	ニュートリノ物理学において著しい研究成果を挙げ、素粒子物理および宇宙論に多大な影響を与えた功績 Outstanding contributions to particle physics and cosmology by the remarkable achievements for researches in Neutrino physics
2015	ノーベル物理学賞 Nobel Prize in Physics	梶田 隆章 KAJITA, Takaaki	ニュートリノが質量を持つ事を示す、ニュートリノ振動現象の発見 The discovery of neutrino oscillations, which shows that neutrinos have mass
2016	中日文化賞 Chunichi Cultural Award	梶田 隆章 KAJITA, Takaaki	素粒子ニュートリノに質量があることを示すニュートリノ振動の発見の功績 The discovery of neutrino oscillations, which shows that neutrinos have mass
2016	素粒子メダル奨励賞 Particle Physics Medal	長谷川 史憲 HASEGAWA, Fuminori	Component action of nilpotent multiplet coupled to matter in 4 dimensional N=1 supergravity
2017	宇宙線物理学功労賞	荒船 次郎 ARAFUNE, Jiro	宇宙線研究所所長としてスーパーカミオカンデ計画などの実現に取り組み、現在の宇宙線物理学、非加速器素粒子物理学研究の隆盛を導いた功績に対して

アクセス

所在地

〒277-8582 千葉県柏市柏の葉 5-1-5
04-7136-3102（総務係）

アクセス

成田空港から
成田空港交通バス（75 分・1700 円）で柏の葉キャンパス駅へ。
柏の葉キャンパス駅から東武バス（10 分・170 円）で国立がん研究センターで下車し徒歩 3 分

羽田空港から
東武バスまたは京浜急行バス（85 分・1540 円）で国立がん研究センターで下車し徒歩 3 分

秋葉原駅から
つくばエクスプレスで柏の葉キャンパス駅へ（30 分・670 円）
柏の葉キャンパス駅から東武バス（10 分・170 円）で国立がん研究センターで下車し徒歩 3 分

上野駅から
JR 常磐線で柏駅へ（30 分・470 円）柏駅から東武バス（25 分・290 円）で国立がん研究センターで下車し徒歩 3 分

Access

Location

5-1-5 Kashiwanoha, Kashiwa-shi, Chiba,
277-8582, Japan
+81-4-7136-3102（General Affairs）

Access

From Narita Airport
By Airport Bus (Narita Airport Express Bus)
Narita Airport - Kashiwanoha Campus Station: about 75min, 1,700JPY (one-way)
Kashiwanoha Campus Station (West Exit) - National Cancer Center: around 10min, 170JPY (one-way)

From Haneda Airport
By Airport Bus (Tobu / Keihin Kyuko Airport Bus)
Haneda Airport - National Cancer Center: around 85min, 1,540JPY (one-way)

From Akihabara Station
By Train (Tsukuba Express)
Akihabara Station - Kashiwanoha Campus Station: around 30min, 670JPY (one-way)
Kashiwanoha Campus Station (West Exit) - National Cancer Center: around 10min, 170JPY (one-way)

From Ueno Station
By Train (JR Joban Line)
Ueno Station - Kashiwa Station: around 30min, 470JPY (one-way)
Kashiwa Station (West Exit) - National Cancer Center: around 25min, 290JPY (one-way)

