■ 研究紹介

CERN LHC Run3における FASER 最新結果 ビーム軸超前方での物理研究の開拓と進展

千葉大学 素粒子実験研究室 早川 大樹 daiki.hayakawa@cern.ch

稲田 知大 tomohiro.inada@cern.ch

欧州原子核研究機構 (CERN)

九州大学 粒子系実験研究室 河 原 宏 晃 ベルン大学高エネルギー物理学研究室

大橋 健

kawahara@artsci.kyushu-u.ac.jp ken.ohashi@cern.ch

2024年(令和6年)9月16日

1 はじめに

光陰矢の如し。前回 FASER 実験を高エネルギーニュー スで紹介させて頂いてから5年もの月日が経った [1]。準 備段階と今後の展望について述べた前回から時は経ち, 今回は LHC Run3 でのデータ取得と現在までに得られ た物理結果について紹介したい。

FASER (ForwArd Search ExpeRiment at the LHC) は CERN・LHC における陽子・陽子衝突により超前方方 向で生成される MeV から GeV 質量程度の軽い長寿命の 新粒子探索と TeV 領域のニュートリノ研究を目的とし た新たな実験で,ATLAS 実験衝突点から 480 m 前方に 検出器を設置している (図 1)。検出器のアクセプタンス



図 1: FASER 実験サイトと他の実験サイトとの位置関 係を示した図。FASER は LHC トンネルをジュネーブ 側に 480 m 前方に進んだ場所にある [2]。

は半径約 10 cm, 長さ 7 m と非常にコンパクトである が, Veto 検出器, FASER ν エマルション検出器, シリコ ン飛跡検出器, プレシャワー検出器, 電磁カロリメータ と3種類のニュートリノの精密測定と長寿命未知粒子を 効率よくとらえることができる検出器デザインとなって いる。 (図 2 は検出器概観)。実験は 2017 年に提案され [3], そこから 2018 年 11 月に Letter of Intent (LOI) が CERN に提出され、2019年3月に承認された。その後 ニュートリノプログラムについて FASERv LOI [4] およ びプロポーザル [5] が提出され, 2019 年 12 月に承認さ れた。地上での検出器コミッショニングや、実験サイト である LHC トンネル脇のサービストンネル (TI12) の工 事などを終え、2021年3月に検出器の大部分が TI12 に インストールされた。その後, 2022 年 3 月に FASER_ν エマルション検出器をインストールし、同年7月のLHC Run3 開始当初からデータ取得し続けている。基本的に オペレーションはフルリモートの24時間体制で行ってお り、検出器の状態をモニタリングし、何か問題が起これ ば随時現地のエキスパートが対応するという手筈になっ ている。執筆時点の 2024 年 7 月末までで約 110 fb⁻¹ も のデータを取得している。2022 年度, 2023 年度に毎年 蓄積データを用いて、これまで4つの物理成果を発表し てきた。後の章ではそれらについて詳しく述べる。



図 2: FASER 検出器の概念図 [2]。



図 3: ダークフォトンの FASER 検出器内でのイベントトポロジー [7]。ダークフォトン (A) が崩壊した e⁺e⁻ ペア を捕らえることが必要である。

2 Dark Photon 探索

暗黒物質は素粒子標準模型を超える新粒子の存在を示 唆しているが、粒子的性質に関しては、多くの性質は謎に 満ちている。しかし、それは標準模型を超える物理につい て豊富なアイディアを生み出す動機付けにもなっている。 WIMP miracle を強い動機とした Weakly Interacting Massive Particles (WIMPs) などの重い暗黒物質からの 信号が見えない現状で、"WIMPless" miracle [6] を動機 の一つとするダークセクターの導入は暗黒物質探索の新 たな突破口となっている。これらの模型の中では暗黒物 質が U(1) 電磁気力を含むダークセクターの一部である 場合には標準模型粒子と相互作用する可能性があり、そ の場合にダークゲージボソンは標準模型粒子と混合し, 新しい粒子であるダークフォトン Α を生成する。そし てダークフォトンが軽く、微弱な (Feebly) 相互作用を 持つ場合、これらは長寿命粒子となり LHC の陽子・陽 子衝突で大量に生成される可能性があり,FASER 検出 器まで到達し、 そこで荷電粒子対に崩壊したものを信号 として飛跡検出器で捕らえるというのが大筋である (図 3)。ダークフォトン解析で主要なシグナルは陽子・陽子 衝突により前方方向に豊富に生成された中性パイ中間子 起源の崩壊モード $\pi^0 \rightarrow A \gamma$ である。このモードでは $m_A < m_\pi \simeq 135 \text{ MeV/c}^2$ の質量領域のダークフォト ンを探索可能である。

この解析は LHC Run3 で FASER が取得したデータ を用いた初の解析であるため,できるだけシンプルでロ バストな信号選択基準を置いて,ブラインド解析を行う こととなった。そのカット基準は (1):物理ランで取得し たクオリティの良いデータであること,(2):上流での ミューオンを主とする荷電粒子の背景事象を除くため, 5 層の Veto 検出器の全層で信号が検出されていないこ と (< 40 pC ~ 0.5 MIP),(3): Timing とプレシャワー 検出器で信号が見えていること (>MIP),(4):検出器の 95 mm 半径の有効体積内に 20 GeV 以上の運動量を持 つ飛跡が 2 本再構成されていること,(5):カロリメー タで 500 GeV 以上のエネルギーを落としていること, の5 条件である。このカット基準では 40–50%の signal efficiency を保つことができている。Veto 検出器で上流 からの荷電粒子を 99.9998%の efficiency で消せるため, カットをかけた後に残りうる主な背景事象は二種類であ る。一つ目は検出器内でのニュートリノ相互作用起源の 二次粒子であり, 300 ab⁻¹ 相当の MC サンプルを用 いて背景事象としての二次粒子の混入数を見積もった。 最終的にダークフォトン探索に用いたデータ量 27 fb⁻¹ にスケールしたところ $(1.5 \pm 0.5^{\text{stat.}} \pm 1.9^{\text{syst.}}) \times 10^{-3}$ 事象が背景事象として得られた。もう一つの主要な背 景事象はミューオンが FASER 検出器上流の岩盤と相互 作用した際に生じる中性ハドロンの崩壊である。中性 ハドロンの大部分が崩壊起源のミューオンの検出及び FASER *ν*検出器内にあるタングステンで抑制されるが、 それでも一部は生き残り、2-track や3-track の飛跡を残 す。2-trackの飛跡は信号領域において背景事象になる ため、3-trackの背景事象をコントロール領域として、低 エネルギー成分 (E < 100 GeV) とカロリメータによる カットを通過する高エネルギー成分 (E > 500 GeV) に 分けて事象数を見積もり、その比を用いて、2-track 事 象の低エネルギー成分から信号領域である高エネルギー 成分への外挿を行った。その結果, (8.4±11.9)×10⁻⁴ 事象という値が見積もられた。これらより最終的に見 積もられた背景事象の合計は (2.3 ± 2.3) × 10⁻³ 事象で ある。その後, アンブラインドした結果, 有意な信号超 過はみられなかっため 90%の信頼区間で上限値をつけ た。図4は先行研究と本研究でつけた制限を示してい る。縦軸はダークフォトンと γ の混合パラメータ (ϵ), 横軸はダークフォトンの質量 m_A である。図4中には 暗黒物質が宇宙初期の熱平衡から取り残されて生じた (Thermal freeze-out), ダークフォトンが標準模型粒子 と暗黒物質を媒介する場合の一つ例となる理論曲線を 引いており,特に 30-40 MeV/c² 程度の質量を保つ場 合にはそれらの模型を排除することができた。また、そ のシナリオ以外を含めると $\epsilon \sim 4 \times 10^{-6}$ -2 × 10⁻⁴ and $m_A \sim 10-80 \text{ MeV/c}^2$ という広いパラメータ空間を排 除することに成功した。余談ではあるが、最初の結果は 2023 年の Moriond EW で発表したのだが, 2022 年夏 にデータを取り始め、最初はデータを用いた性能評価 に追われた。秋にデータ取得が終了するとそこからコ ラボーレーション内で手分けしながら様々な解析・確認 作業を行い,検出器関係の support note,物理解析の internal noteを2月末までに完成させてと,データ取得 開始から後の章で述べるコライダーニュートリノ初観測 と合わせて,初結果を得るまでは怒涛のタイムスケール であった。1,2月は週3回ミーティングを行い,アン ブラインドをしていいかの承認検討を実験グループ一体 となって議論するなど,必要な手続きはしっかり踏みつ つ,FASERのコンパクトさを活かして,素早く結果を 出すことができたのは非常に良かったと思う。若手とし てそのような時期に携われたのは良い経験になった。



図 4: ダークフォトンの制限曲線 [7]。図中の Relic target はダークフォトンを用いて現在の暗黒物質量をうまく説 明できる場合の理論予想曲線である。灰色の領域が先行 研究により排除された領域で,緑のバンドが今回新たに 排除した領域である。

3 ALPs

アクシオン様粒子 (Axion-like particles: ALPs) はア クシオンを含めた擬スカラー粒子の総称であり、様々な モデルが検討されている [8]。ここでは、ALP が SU(2)_L ゲージボソンと相互作用し、電磁対称性の破れ以降は光 子と弱ゲージボソンと相互作用するシナリオ (ALP-W モデル) について考える。ラグランジアン *L* は

$$\mathcal{L} \supset -\frac{1}{2}m_a^2 a_W^2 - \frac{1}{4}g_{aWW}a_W W^{i,\mu\nu}\tilde{W}^i_{\mu\nu} \qquad (1)$$

で表される。ここで, m_a, a_W はそれぞれ ALP-W モデ ルにおける ALP の質量と場, g_{aWW} は ALP と弱ゲー ジボソンの結合定数, $W^{\mu\nu}$ は SU(2)_L場の強さである。

LHC 前方領域では B メソン (B⁰, B[±]) が ALP の主 な生成源となる。2022 年と 2023 年に取得したデータ (57.7 fb⁻¹) を用いて, ALP が 2 つの光子に崩壊する事 象を探索した [9]。

> 1.5 TeV signal region	
Light	$0.23^{+0.01}_{-0.11}$ (flux) ± 0.11 (exp.) ± 0.04 (stat.)
Charm	$0.19^{+0.32}_{-0.09}$ (flux) ± 0.06 (exp.) ± 0.03 (stat.)
Total	$0.42 \pm 0.38 \hspace{0.2cm} \textbf{(90.6\%)}$

表 1: MCで見積もった信号領域におけるニュートリノ背 景事象のまとめ (57.7 fb⁻¹)。ニュートリノ生成ハドロ ンの種類ごとに見積もった (Light はπ, K を主要とする ハドロン要素であり, Charm はDメソンなどのチャー ムを含むハドロン要素を意味する)。誤差として, ハド ロンフラックスの不定性 (flux), カロリメータのエネル ギースケールによる誤差 (exp.), MC の統計誤差 (stat.) が考慮されている [9]。

FASER 検出器で捉える ALP の崩壊事象は図 5 のよ うになる。ALP は電荷を持たないため,Veto 検出器, 飛跡検出器に信号を残さない。ALP 崩壊後に放出され る高エネルギー光子対はプレシャワー内で反応し,電 磁シャワーとして観測される。信号領域の設定を,プレ シャワー内シンチレータの 2 層目で落とすエネルギーを 10 MIP 以上とし,さらに 1 層目で落とすエネルギーに 比べ 4.5 倍以上とした(図 6)。光子対は互いに非常に 近い距離でプレシャワーと反応するため,FASER 検出 器では分離することができない。1.5 TeV 以上の「単一 の」電磁シャワーがカロリメータで観測される事象が想 定される。

主な背景事象は、プレシャワーにおけるニュートリノ の荷電カレント反応である。ニュートリノ背景事象は MC を用いて見積もり、図 6 に示した信号領域以外の 領域でデータと一致しているか確認し、MC の見積もり に問題がないことを確認した。その他の背景事象とし て、Veto 検出器の取りこぼし、FASER 検出器に飛来す るミューオン、中性ハドロン、宇宙線、ビームバックグ ラウンドについて考慮したが、いずれも無視できるほど 小さいと見積もった。系統誤差としては、ニュートリノ を生成する超前方ハドロンのフラックスの不定性が最も 大きい。超前方ハドロンを light, charm ハドロンに分類 し、それぞれ文献 [10] が推奨する MC generator を用い て値と不定性を見積もった。他には、カロリメータのエ ネルギースケール較正の不定性が挙げられる (表 1)。

今回の解析では信号領域に1事象を確認し,この事象 がALP かニュートリノか検討を行ったが,区別をつけ ることはできなかった。この事象は「ALPtrino」イベ ントとコラボレーション内で呼ばれている。得られた結 果を元に ALP の制限曲線を図7のように作成した。既 存の実験では排除されていない領域を新たに排除するこ とに成功した。



図 5: ALP の FASER 検出器内でのイベントトポロジー [9]



図 6: ALP 解析における信号領域とニュートリノ背景 事象の確認領域 [9]。信号領域 (Signal) 以外の領域は, FASER 検出器のどの部分がニュートリノと反応したか によって区別されており,それぞれの領域で MC の見積 もりとデータが一致しているか確認されている。





4 Spectrometer によるニュートリノ 測定

FASER 実験のもう一つの物理として、ニュートリノ 測定がある。LHC の ATLAS 衝突点では、散乱角 0 度 付近に多数のハドロンが生じる。生成したハドロンの うち、 π^{\pm} や K^{\pm} の一部やチャームハドロンなどが崩壊 し、ニュートリノが生じる。これらのニュートリノは検 出器前方にある約 100 m の岩盤を突き抜け、FASER 検 出器内のタングステンからなるターゲットと相互作用す る。この相互作用により生じた 2 次粒子は、タングス テンの間に挿入されたエマルション検出器に記録され、 さらに後方にあるシリコン飛跡検出器によって捉えら れる。FASER 実験では、2018 年にエマルション検出器 を用いた FASER ル のパイロットランを実施し、2021 年 にニュートリノ反応候補の初観測を報告する論文を発表 した [11]。その後、シリコン飛跡検出器を用いて、衝突 型加速器における ν_µ の初検出を 2023 年 3 月に報告し た [12]。さらに、2024 年 3 月にエマルション検出器を 用いて、v_e の検出及び TeV スケールでのニュートリノ 衝突断面積を報告した [13]。本章では、まずシリコン飛 跡検出器を用いた解析を紹介し、次章でエマルション検 出器を用いた解析を紹介し、次章でエマルション検

シリコン飛跡検出器を用いた解析では、タングステ ン標的の前後にある FASER Veto 検出器と Veto 検出 器を用いてニュートリノ反応起因のミューオンを検出 する。図8は、検出手法を模式的に表したものである。 ATLAS 衝突点方向から入射する v_µは、タングステン標 的直前の FASER_ν Veto 検出器を通過し、タングステン 内で荷電カレント反応を起こす。これにより生じたハド ロンおよびミューオンは、直後にある InterFace Tracker (IFT)と Veto 検出器にシグナルを起こす。その後, 吸 収材によりハドロンは除去され,一つのミューオンがス ペクトロメータおよびカロリメータを通過する。この ため、FASER_ν Veto 検出器で粒子の検出がなく、スペ クトロメータで一つの高エネルギーミューオンが検出 される事象を選ぶことで、 ニュートリノ事象を選び出す ことができる。具体的には、以下の選別条件を用いた。 (1): 物理ランで取得したクオリティの良いデータ, (2): FASER_ν Veto 検出器の 2 つの層でともに粒子が検出さ れない ($< 40 \text{ pC} \sim 0.5 \text{MIP}$), (3): Veto 検出器 3 層の うち、少なくとも2層で粒子を検出、(4): カロリメー タ内のシグナルが1MIP相当,(5):スペクトロメータ において, 95 mm 半径の有効体積内で単一の 100 GeV 以上の粒子を検出、(6):検出した粒子の飛跡から外挿 した FASER_ν Veto 検出器での粒子の位置が中心より 120 mm 以内。

この解析におけるバックグラウンドは, a) 中性ハドロ ンがタングステン中で衝突することにより生じるミュー オンが飛跡検出器で検出される場合, b) FASER_ν Veto 検出器の検出範囲の外側から入射したミューオンがタン



図 8: ニュートリノ候補事象の FASER 検出器内でのイベントトポロジー [12]



図 9: 大角度ミューオン散乱に由来するバックグラウン ド事象のミューオン運動量分布 [12]

グステンと散乱して選別条件を満たす場合の2つが挙 げられる。a) については、GEANT4 を用いたシミュレー ションにより、背景ミューオンの岩盤反応起因の中性ハ ドロンによる反応を生成し,事象選別後に残る割合を求 めることで推定され、0.11±0.06と求めた。b) につい ては、FASER_ν Veto 検出器での粒子位置による選別を 緩めた、低運動量のミューオン事象を用いることで推定 された。まず, 半径 95 mm の有効体積中 90 mm から 95 mm で検出され、飛跡から外挿した FASER_ν Veto 検出器での位置が半径 120 mm 以内で, IFT で 8 つ以 下のクラスタが検出された事象に注目し、低エネルギー のミューオン事象を選別した。これは、主に大角度の ミューオン由来の事象である。この選別で、30 GeV 以 上の事象は見つからず、ポワソン統計よりバックグラウ ンド事象の3σ上限として 5.9 を用いた。次に, 30 GeV 以上と 100 GeV 以上の選別条件の違いの影響を理解す るために、上の条件から FASER_ν Veto 検出器での位置 も用いた選別をなくした場合に注目し、検出した事象で 直線フィットすることにより 30 GeV 以上と 100 GeV 以 上の事象数の割合をもとめた。図9はこのフィットを示 している。これにより 100 GeV 以上のバックグラウン ドを 0.01 ± 0.23 と見積もった。最後に、解析に用いた 有効体積の違いを補正することにより、このバックグラ ウンドを 0.08 ± 1.83 と求めた。

この解析では、2022 年7月から11月までに取得した、 35.4 fb⁻¹のデータを使用した。選別を通過した事象数



図 10: ニュートリノ候補事象のミューオン運動量分布 [12]

に加えて、FASERν Veto 検出器の 2 層のうち片方もし くは両方でシグナルがあった事象数を用いて最尤法で 推定することにより、これらの検出器の検出効率の影響 も考慮した。この解析により、選別条件を満たした 153 事象が検出され、16 σ の有意度で ν_μ を検出した。これ は、衝突型加速器における初めてのニュートリノ検出で ある。図 10 は、ニュートリノ候補事象でのミューオン 運動量分布である。データには統計誤差のみがつけられ ている。青線は、GENIE を用いたシミュレーションであ る。これらの運動量を用いたニュートリノエネルギー推 定を含む詳細な解析を現在行なっており、近いうちに報 告できる見込みである。

これまでの実験でのニュートリノの反応断面積の測定 は,電子ニュートリノで 300 GeV まで,ミューニュー トリノでは 400 GeV までと 6 TeV を超えるエネルギー 領域に限られていた。FASER 実験では,未開拓の TeV 領域にて 3 世代のニュートリノを研究することを目的の 1 つとして,タングステン/エマルション検出器・Veto



図 11: FASERν 検出器で期待される電子ニュートリノ・ミューニュートリノ・タウニュートリノのエネルギー分布。 固定標的型実験と宇宙線実験のエネルギーギャップを埋めるように FASER が相補的にカバーしている。

検出器・インターフェース検出器から成る FASERν 検 出器をデザインし運用してきた。図 11 に FASERv 検 出器で期待される電子ニュートリノ・ミューニュートリ ノ・タウニュートリノのエネルギー分布を示す。ナノ精 度のエマルション検出器を用いることで3世代のニュー トリノの物理解析が可能であり、精密な測定によって標 準理論の検証や新しい物理現象の発見が期待される。

別の見方では,特に電子ニュートリノの反応頻度の解 析からその生成源である超前方チャーム生成について の初データが得られる。これにより,超高エネルギーの 宇宙ニュートリノ観測において背景事象として問題に なっている地球大気でのチャーム生成とその崩壊による ニュートリノ生成の理解を深めることができ,ニュート リノ研究だけでなく,QCD や宇宙物理学等への幅広い インパクトが期待されている。



図 12: エマルションフィルム製造施設の塗布装置 [15], CERN で組み立てた検出器,地下トンネルへ設置後の 様子。



図 13: FASERν エマルション検出器内で再構成したミ ューオンの飛跡 (線形フィット) に対する各エマルション フィルムでのヒットの位置ズレ分布 [13]。エマルション フィルムでのヒットの位置精度が ~0.3 µm であると示 している。

FASER 実験では, 2018 年にエマルション検出器を 用いた FASER_ν のパイロットランを実施し, 2021 年に ニュートリノ反応候補の初観測を報告する論文を発表 した [11]。これにより、その後のコライダーを用いた高 エネルギー領域でのニュートリノ実験への道を拓いた。 2022 年から始まった LHC Run 3 における FASER_Vエ マルション検出器は、1.1 mm 厚のタングステン板 730 枚とエマルションフィルム [14] の積層構造であり、タ ングステンの総質量は約1.1トンである。FASERレエマ ルション検出器では、5本以上の飛跡が5 µm 以内で組 む反応点候補を検出し、反応点から出る各粒子のビーム 軸に対する角度・運動量・飛程・ビーム軸に垂直な面で の角度情報などによりミューニュートリノ反応を識別す る。また、電子の同定とタウ粒子の崩壊の検出を行うこ とにより、電子ニュートリノ反応とタウニュートリノ反 応を識別する。ニュートリノエネルギーは、ニュートリ ノ反応点から出る各粒子の角度と運動量などを用いた多 変量解析により推定することができる。さらに, FASER スペクトロメータとのハイブリッドによりミューオンの 電荷識別が可能であり、ミューニュートリノと反ミュー ニュートリノを区別した測定を実施する。タウニュート リノについては、タウ粒子からミューオンへの崩壊モー



図 14: FASERν エマルション検出器で初観測した電子ニュートリノ反応のうちの1例およびミューニュートリノ反応の1例 [13]。左側の図はおおよそ左から,右側の図は紙面に垂直な方向からビームが来ている。各線分はエマルションフィルムで捉えた,反応から生じた荷電粒子の飛跡を表している。

ドを利用して、タウニュートリノと反タウニュートリノ を区別した測定が可能である。

2022年3月にデータの取得を開始し,エマルション フィルムに蓄積する背景ミューオン事象密度を解析可能 な範囲に抑えるために,2022年に3回・2023年に2回 のエマルションモジュールの入れ換え・ビーム照射を実 施してきた。各モジュールについて,エマルションフィ ルムの製造 [15]・カット・リセット処理¹等の準備を日 本で行なって CERN へ輸送し,CERN のエマルション ファシリティにてモジュールを組み立ててインストール し(図 12),照射後に取り出して現像を実施している。 その後に日本へ輸送し,主に FASER コラボレーターに よるシフトで高速読み出し装置(光学顕微鏡)を用い たフィルム全面の読み出しを行なっている。読み出した データを再構成して評価した位置精度は約0.3 µm を達 成している(図 13)。

最初の反応断面積測定に向けた解析範囲として 2022 年にビームを照射した 2 つ目のエマルションモジュール の上流側 398 層までの中央の領域を設定し,電子ニュー トリノおよびミューニュートリノの荷電カレント反応を 探索した。背景事象となるハドロン反応とニュートリノ 中性カレント反応を除くため,反応点から 200 GeV 以 上の電子・ミューオン候補が出ていることや角度の条件 を課した [13]。そのための電子のエネルギー測定および ミューオンの運動量測定はエマルションデータを用いて 行なった。それぞれ 200 GeV で ~25%, 30%の運動量 測定精度と見積もっている。このデータ解析により,加 速器実験としては最高エネルギーの電子ニュートリノ荷 電カレント反応候補 4 例 (5.2σ の有意性) およびミュー ニュートリノ荷電カレント反応候補 8 例 (5.7σ) の観測 に成功した。電子ニュートリノ反応については,LHC における初めての直接検出である。図 14 に電子ニュー トリノ・ミューニュートリノ反応候補を一例ずつ示す。

これらの事象を用いて, TeV エネルギー領域におい て世界初となる反応断面積の測定を実施した。結果を 図 15 に示す。標準理論で期待される断面積とエラーの 範囲でうまく一致することがわかった。今回報告したの は 2022-2023 年に蓄積したデータの 2%程度を用いた最 初の結果であり,今後の物理解析に向けた筋道をつける ことができた。

6 今後の展望

LHC Run3 の残り期間のデータだけでなく、LHC の アップグレード (High Luminosity LHC)の Run 4 以降 も継続してデータ取得を行う。3 章で述べた ALPs 探索 ではニュートリノが主要な背景事象であり、フラックス の不定性も考慮すると単純に統計を増やすだけでは高 い感度が期待できない。そこで、タングステン板と読み

¹製造後のフィルムを高湿度環境(95%, 30°C)に置くことにより 長期的なフィルムの性能を向上させる処理。



図 15: FASERν エマルション検出器による, TeV エネルギー領域で初めてとなる電子ニュートリノとミューニュー トリノの反応断面積の測定結果 [13]

出し一体型シリコンピクセル検出器 (MAPS) の 6 層か ら成る,新しいプレシャワー検出器を 2024 年末にイン ストールする [16]。MAPS はジュネーヴ大学が中心と なって開発しており, 130 nm SiGe BiCMOS プロセス (IHP Microelectronics 社の SG13G2) を採用している。 図16のように,ピクセルの角付近で電場の上昇を抑える ために六角形ピクセル (65 µm 長) で設計し,各ピクセ ルのフロントエンド回路は 0.5 fC から 65 fC の広いダイ ナミックレンジを有している。これまで単一の電磁シャ



図 16: 新しいプレシャワー検出器に用いる読み出し一 体型 SiGe BiCMOS sensor [16]

ワーとして観測されていた光子対を高い位置分解能を用 いて分離し,ニュートリノ背景事象を大幅に削減する。 図 17 は予想される感度である。一時的な半導体需要の 増加によりチップの製造が遅れたが,2024 年 5 月に最 終版のチップを受け取った。現在プレシャワー検出器の インストールに向けたセンサーの動作確認,モジュール の作成等を急ピッチで進めている。日本グループも検出 器周りのエレクトロニクスや電源,制御システムの構築 を担当し,主要な役割を果たしている。

FASER*ν*ニュートリノ解析については,エマルション 検出器データの読み出し・再構成,ニュートリノエネル ギー測定手法の開発などを進めている。今後の解析によ り,タウニュートリノ反応の検出,3世代ニュートリノ の反応断面積測定/フラックス測定,超前方ハドロン生 成の測定を実現していきたい。



図 17: ALP 探索の将来感度 [16]。Run 3(90 fb⁻¹)お よび HL-LHC(3 ab⁻¹)のデータに対して,100%の光 子対再構成効率を持つ理想的な検出器の感度を示してい る。また, $E_{\gamma} > 200$ GeV の光子に対して,光子対の分 離能力 δ_{γ} による感度の変化を示している (90 fb⁻¹)。

2023 年 8 月と 2024 年 7 月には、エマルション検出器 の性能評価のため、ビーム試験を CERN-SPS にて行っ た。この試験では、電子ビーム、ミューオンビーム、そし てハドロンビームを照射し、エマルション解析における ミューオン運動量推定および電子シャワーエネルギー推 定の精度評価のためのデータを取得した。これらのデー タを解析して、解析手法の精度評価を行なっている。

加えて, バックグラウンドミューオンの解析も行って いる。FASER 実験で測定されるミューオンは解析の主 要なバックグラウンドの一つであるとともに, ニュート リノと同時に生成する, ハドロン崩壊由来の成分も含ん でいる。そのため, ミューオンの分布の理解は, 他の解 析の向上につながる。図 18 は, FASERレ検出器で測定 されたバックグラウンドミューオンの x 方向の角度分布 である。これまでの測定では, 角度分布に複数のピーク 構造があることがわかっている。今後これらの分布の詳 しい解析を行う。

FASER 実験では,新粒子探索と TeV 領域のニュート リノ研究の両面で更なる解析を進めていく。今後の物理



図 18: FASERν 検出器で測定されたバックグラウンド ミューオンの x 方向角度分布。横軸は0が角度分布の平 均となるように相対値を示している。

成果にご期待を寄せていただきたい。また,さらに少し 先の未来ではあるが,HL-LHC時代に向けて次世代計画 である Forward Physics Facility (FPF) という実験計画 が議論されている [17]。FASER は現行のトンネルで使わ れていない箇所を再利用する形であったが,FPF時代に は新たな実験ホールを作り,FASER2 実験,FASERν2 実験などを開発し,2031年の開始を目指している。そし て,さらなる高感度での新粒子探索及び TeV 領域での ニュートリノ物理の精密測定,フレーバー物理の確立, そして LHC におけるビーム軸超前方というユニークな 環境を活かしたの物理研究をさらに切り拓いていきたい と考えている。

参考文献

- 音野瑛俊,田窪洋介,高エネルギーニュース, Vol.38, No.3, 2019
- [2] H. Abreu *et al.* [FASER], JINST, **19**, no. 05, P05066, (2024) [arXiv:2207.11427 [hep-ex]]
- [3] J. L. Feng, I. Galon, F. Kling and S. Trojanowski, Phys. Rev. D, 97, no. 3, 035001, (2018) [arXiv:1708.09389 [hep-ph]]
- [4] H. Abreu *et al.* [FASER], Eur. Phys. J. C, 80, no. 1, 61, (2020) [arXiv:1908.02310 [hep-ex]]
- [5] H. Abreu *et al.* [FASER], LHCC-2019-017, LHCC-P-015 [arXiv:2001.03073 [hep-ex]]
- [6] J. L. Feng and J. Kumar, Phys. Rev. Lett., 101, 231301, (2008) [arXiv:0803.4196 [hep-ph]]

- [7] H. Abreu *et al.* [FASER], Phys. Lett. B, 848, 138378, (2024) [arXiv:2308.05587 [hep-ex]]
- [8] M. Bauer, M. Neuber and A. Thamm JHEP, 2017, 44, (2017) [arXiv:1708.00443 [hep-ex]]
- [9] H. M. Abraham *et al.* [FASER], CERN-FASER-CONF-2024-001, (2024)
- [10] H. Abreu *et al.* [FASER], Phys. Rev. D, **110**, 012009, (2024) [arXiv:2402.13318 [hep-ex]]
- [11] H. Abreu *et al.* [FASER], Phys. Rev. D, 104, 091101, (2021) [arXiv:2105.06197 [hep-ex]]
- [12] H. Abreu *et al.* [FASER], Phys. Rev. Lett.,
 131, 031801, (2023) [arXiv:2303.14185 [hep-ex]]
- [13] H. M. Abraham *et al.* [FASER], Phys. Rev. Lett., **133**, 021802, (2024) [arXiv:2403.12520 [hep-ex]]
- [14] A. Ariga, T. Ariga, G. De Lellis, A. Ereditato and K. Niwa, part if Particle Physics Reference Library 2 Detectors for Particles and Radiation, 383-438, Springer, (2020). ISBN (print) 978-3-030-35317-9, ISBN (online) 978-3-030-35318-6
- [15] H. Rokujo *et al.*, Nucl. Instrum. Meth. A, **1066**, 169622, (2024)
- [16] H. Abreu *et al.* [FASER], CERN-LHCC-2022-006, LHCC-P-023, (2022)
- [17] J. L. Feng, et al., J. Phys. G: Nucl. Part. Phys.,
 50, 030501, (2023) [arXiv:2203:05090 [hep-ex]]