# 宇宙線ミューオンイメージングによるクフ王ピラミッド内部の 新空間の発見

名古屋大学 大学院理学研究科 森島 邦博 morishima@nagoya-u.jp 名古屋大学 未来材料・システム研究所 北川 暢子 nobuko.kitagawa@nagoya-u.jp

2024年(令和6年)2月21日

### 1 はじめに

近年,素粒子や宇宙線の研究で培われた技術や知識を基 盤に,宇宙線ミューオンが持つ高い透過力を利用した大型 構造物や自然物の非破壊イメージング技術の開発が急速に 発展している。この技術はミューオンラジオグラフィやミュ オグラフィとも呼ばれるが,本稿では宇宙線ミューオンイ メージングと記載する。宇宙線ミューオンイメージングは, 今や様々な対象へ展開されているが,その中でも,エジプト のクフ王のピラミッドの内部に未知の空洞を発見した国際 共同研究 ScanPyramids は,現在進行形で進展している文 理融合研究の成功例と言える。

本稿では、ScanPyramids で得られた成果について、我々 名古屋大学のグループが進めている原子核乾板を用いた宇 宙線ミューオンイメージングによる研究成果を中心に紹介 し、今後の展望についても述べる。素粒子物理の研究では触 れる機会がないピラミッドについても少し詳しく書いたの で、これを機に、興味を持っていただけたら幸いである。

# 2 宇宙線ミューオンイメージング

宇宙線ミューオンイメージングとは、宇宙線エアシャワー 中のミューオンが幅広いエネルギー分布を持つこととあら ゆる方向から飛来することを利用して、X線レントゲン撮 影のように、最大数kmの厚さの自然物や人工構造物の内 部の密度コントラストを非破壊で可視化する技術である。

宇宙線ミューオンイメージングの最初の観測は,水素泡 箱の利用による共鳴状態の発見などにより1968年にノーベ ル物理学賞を受賞したアルヴァレらにより,1970年代にエ ジプトのピラミッドを対象に行われた。ピラミッドは,今な お史上最大規模を誇る石造建造物であり,建造された4500 年前は,日本では縄文時代にあたる。世界遺産にも登録され ているギザの三大ピラミッドは,三代にわたるクフ王,カフ ラー王,メンカウラー王によりギザ台地に建造されたピラ ミッド群のことである。クフ王とカフラー王は親子関係で同 時代に建造されたが、クフ王のピラミッドの内部構造は複雑 であるのに対して、カフラー王のピラミッドはシンプルであ る(図1)。エジプトのピラミッドは、日本の古墳のように 建造時期と構造が対応することなく、ピラミッドごとに独自 の内部構造を持つことが知られおり、どのような未知の構造 が隠されていても不思議ではない。

アルヴァレはカフラー王のピラミッドにも未知の内部構 造が隠されている可能性を信じ,宇宙線を用いて内部を探 査することを提案した。彼らはカフラー王のピラミッドの中 央下部に位置するベルツォーニの間と呼ばれる玄室の東側 に4m<sup>2</sup>の検出面積を持つスパークチェンバーを数か月間設 置してピラミッドを透過してくる宇宙線ミューオンの観測 を行った[1]。当時の装置は部屋の大半を占めるほど大掛か りなものであった(図2)。ピラミッドの内部で観測した宇 宙線ミューオンの飛来方向分布とピラミッドの既知の構造 を反映したシミュレーション結果を比較したところ,大きな 違いは見られず未知の内部構造は発見されなかった。



図 1. クフ王のピラミッド(左)とカフラー王のピラミッド (右)の断面。クフ王のピラミッドの詳細は、図9に示す。



図2.(a) ベルツォーニの間に設置されたスパークチェンバー, (b) 検出された宇宙線ミューオンの飛来方向分布[1]。ピラ ミッドの頂点と稜線の方向で宇宙線が遮られている。 その後,1990年代に,高エネルギー加速器研究機構(KEK) の永嶺氏らにより火山[2]や溶鉱炉[3]を対象とした水平 ミューオンによるイメージング手法が開拓され,現在は東京 大学地震研究所の田中氏らにより活火山である桜島のモニ タリング[4]が進められている。2011年に東日本大震災によ る福島第一原子力発電所事故が起きた際には,高い放射線 量に阻まれて立ち入ることができない原子炉建屋中心部に 位置する炉心の溶融状態の把握が最大の関心事の1つであっ た。この課題に対して,宇宙線ミューオンイメージングを用 いることを提案した我々名古屋大学とKEKを中心としたグ ループが各々独自に研究開発を進め,2015年にKEKらは1 号機[5],我々は2号機[6]の炉心溶融の状況を把握した結果 を公表した<sup>1</sup>(図3)。このような透過型のミューオンイメー ジングの分野では,世界的にも日本が研究開発を先導して きた<sup>2</sup>。



図 3. 福島第一原子力発電所の炉心溶融の可視化[6]。健全 な5号機は、炉心と水からなる物質量が大きな領域が見ら れるが、事故炉である2号機は、炉心溶融により炉心が溶 け落ちて圧力容器に空いた穴から水が流出していたことが 明らかとなった。

近年では、海外で複数のスタートアップが立ち上がるな ど、素粒子や宇宙線の基礎研究分野にとどまらず、実用化に 向けた多角的な研究開発が進んでいる。我々の研究グルー プも、本稿で紹介するピラミッドに限らず、その他の考古遺 跡の調査、原子炉・溶鉱炉などの工業プラントの内部状況把 握、河川堤防などの土木構造物の診断、地下空洞探査、地下 資源探査、樹木内部の腐朽状態の把握など幅広い対象に展 開しているが、本稿では紹介し切れないので別の機会に譲 る。

### 3 ScanPyramids

ScanPyramids は、2015 年 10 月に立ち上げた学際的な 国際共同研究である。このプロジェクトはピラミッドを研究 対象としているが,考古学者の特定の仮説にとらわれること なく科学的にピラミッドを調査し、その謎を解明することを 目的としている。また,メディアや CG アーティストなど もメンバーに参加していて,幅広く研究成果を発信できるこ とも大きな特徴である。エジプトの観光・考古省とカイロ大 学を中心として、ピラミッド調査の許可を得て進めており、 日本からは名古屋大学と KEK, フランスからは CEA と INRIA, カナダからはラバール大学, ドイツからはミュンヘ ン工科大学が参加している。宇宙線ミューオンイメージング を担当する名古屋大学, KEK, CEA はそれぞれ, 原子核乾 板,シンチレーション検出器,マイクロパターンガス検出器 といった異なる特徴を持つ検出器を開発して用いている(図 4)。その他の技術として、赤外線イメージングはラバール 大学、地中レーダー探査および超音波探査はミュンヘンエ 科大学とカイロ大学が担当し、これらの技術を組み合わせて 調査を進めている。各研究グループが計測からデータ解析 まで独立に進め,バイアスを最小限に抑えることで結果の信 頼性を保証している。



図 4. ScanPyramids で用いる検出器。

我々,名古屋大学の研究グループは,原子核乾板を製造で きる唯一の研究機関であり,世界最高速度の読み取り装置 Hyper Track Selector (HTS) [7]を開発,運用している。 原子核乾板は,直径 200 nm 程度の臭化銀結晶をセンサー として荷電粒子の軌跡を三次元的に記録することで,電源 を必要とせずにミューオンの計測が可能である(図 5)[8]。 現像後に光学顕微鏡から構成されたHTSにより現像銀粒子 の連なりで構成される飛跡をサブミクロンの精度で読み出 す。このような技術により,原子核乾板は,厚さ1 mm 以 下の検出器構成でありながら数 mrad の角度精度を有して いる。データ取得までに現像工程が必要であるため,リアル タイムの解析はできないが,ピラミッドのように時間変化を 伴わない対象であれば問題とはならない。これらの特徴に加

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup> 我々名古屋大学と東芝のグループは事故炉である 2 号機と健全 な5 号機の比較により炉心溶融の程度を推定した。KEK を中心と した研究グループは、1 号機の炉心溶融を確認し、後に2、3 号機 についても確認した。

<sup>&</sup>lt;sup>2</sup> 観測対象とする物体の前後にミューオン検出器を設置して対象 物を通過する前後のミューオンの軌跡を再構成し,物体中での ミューオンの散乱角と位置の変化を計測することで物体内部の密 度分布を可視化する散乱型のイメージングについては,海外が先 行している[9]。

えてコンパクトかつ可搬性に優れるため,後に述べるような ピラミッド内部の狭い空間における観測において,原子核乾 板は理想的な検出器であると言える。

ScanPyramids が対象とするピラミッド群は, ピラミッド 建造の最盛期である古王国時代に建造されたギザの三大ピ ラミッド (クフ王,カフラー王,メンカウラー王)とダハ シュールにある 2 つのピラミッド (屈折ピラミッド,赤の ピラミッド)である (表 1)。良く知られたツタンカーメン 王の時代はその約 1000 年後の新王国時代であり,ツタン カーメンの墓はギザから南へ約500 kmのルクソールにある 王家の谷と呼ばれる遺跡で発見されている。ピラミッドは, 石灰岩の岩盤から 1 辺が約 1~2 m の大きさに切り出され た数トンにもなる石材を数百万個も用いて四角錐の形に積 み上げて造られた石造建築物である。しかし,その設計図は 1 つも残っておらず, ピラミッドの建造方法は未だに謎に包 まれている。



図 5. 原子核乾板によるミューオン検出の概要。

表 1.	ScanPyramids	が対象と	とする	ピラ	ミッ	ド[10]。
------	--------------	------	-----	----	----	--------

名称	所在地	底辺	高さ
屈折ピラミッド	ダハシュール	189 m	105 m
赤のピラミッド	ダハシュール	220 m	105 m
クフ王のピラミッド	ギザ	230 m	147 m
カフラー王のピラミッド	ギザ	215  m	144 m
メンカウラー王のピラミッド	ギザ	105 m	66 m

# 4 屈折ピラミッド

先述の通り,アルヴァレらが行ったカフラー王のピラミッ ドの内部探査では,新たな構造は見つからなかったため,エ ジプト観光・考古省から宇宙線ミューオンイメージングの技 術的な実証を求められた。そこで,我々は実証に適した内部 構造を持つ屈折ピラミッドを対象として選んだ(図 6)。こ のピラミッドは,クフ王の父親であるスネフェル王によって ギザから南に約 30 km 離れたダハシュールに赤のピラミッ ドと共に建造され,安定性を高めるために途中で傾斜角を 変更したと考えられており,その形状から屈折ピラミッドと 呼ばれている。スネフェル王がのちに建造した赤のピラミッ ドは,この経験を生かすことで初めて四角錐の形を実現し, クフ王のピラミッドへと継承されている。

屈折ピラミッドは,他のピラミッドと大きく異なる特徴と して直行する方向に入り口が見つかっている。北側と西側の 面にある 2 つの入口からは,ピラミッドの中心に向かう下 降通路があり,その先に各々の玄室がある。西側の入口から 続く玄室(上部玄室)は,北側の入口から続く玄室(下部玄 室)よりも高い位置にある。そこで,下部玄室に原子核乾板 を設置して上部玄室を可視化することを試みた。屈折ピラ ミッドは,1965年を最後に観光客へ開放されておらず,電 力の供給がなかったためシンチレーション検出器やガス検 出器の設置が困難であった<sup>3</sup>。また,ピラミッドの内部へ続 く通路の断面が1辺あたり1m程度と狭く,検出器をピラ ミッドの内部に人力で運ぶのも一苦労である。そこで,軽 量,コンパクト,電源不要な原子核乾板を用いて宇宙線 ミューオンイメージングの技術実証を行うことにした。



図 6. (a) 屈折ピラミッドの外観, (b) 断面図, (c) 原子核乾 板を設置している様子, (d) 立体図。

2016年に鉄製の治具を下部玄室に持ち込み, ピラミッド内で原子核乾板を2枚以上重ねて,2枚の鉄板に挟み込む構成で3m<sup>2</sup>の検出面積に相当する40個の検出器を組み立てて,床面に敷き詰めた。40日間の観測後,ピラミッド内で検出器を解体し,重ねた2枚の原子核乾板を分離して外へ持ち出した。原子核乾板の現像は,当時,カイロに建設中のGrand Egyptian MuseumのConvention Center (GEM-CC)に借りた実験室に構築した現像室で行った。現像後の原子核乾板を日本に持ち帰り,名古屋大学でHTSを用いて原子核乾板に記録されたミューオンの三次元飛跡をデータ化した。原子核乾板は,製造してから現像するまで

<sup>&</sup>lt;sup>3</sup>2019年に観光客への公開が再開されて,現在は電力が供給されている。

常に荷電粒子の飛跡を記録する。そのため, ピラミッドの中 で観測中に記録されたミューオンの飛跡をピラミッドの外 で記録された膨大なノイズ飛跡の中から選別する必要があ る。これは, ピラミッド内で2枚重ねにした原子核乾板の アライメントを取り,2枚を直線的に貫通するミューオンの 飛跡を選び出すことで実現している。ピラミッド内で観測さ れたミューオン飛跡の角度分布と, ピラミッド内で観測さ れたミューオン飛跡の角度分布と, ピラミッドの三次元構 造モデルを用いたシミュレーションの結果を比較したとこ ろ,観測データにも同様の位置に上部玄室が検出された(図 7)[11,12]。この結果は, ピラミッドのような巨大遺跡の内 部構造を可視化できることを実証した初めての事例となっ た。これにより, エジプト観光・考古省からクフ王のピラ ミッドの本格的な調査の許可が得られた。



図7.屈折ピラミッドに設置した原子核乾板検出器から得られた宇宙線ミューオンイメージ[11]。(a) 既知の構造からの 予測されるシミュレーション,(b) 観測結果。

# 5 クフ王のピラミッド

クフ王のピラミッドは,我々人類が築き上げた史上最大の 人工構造物である(図8)。まず、この内部構造について紹 介する(図9)。ピラミッドの北面には建造当時の入口があ り,内部へと続く下降通路に繋がっている。その入口の上部 には良質な石灰岩の板で組まれた切妻構造があり、シェブロ ン(Chevron)と呼ばれている。切妻構造とは、クフ王のピ ラミッドで初めて用いられた革新的な建築方法であり,その 上部の重量を分散することで下部の空間が崩壊するのを防 ぐための屋根型の構造である。この入口は,現在は閉鎖され ており、特別な許可なしでは立ち入ることはできない。観光 客は9世紀にアルマムーンにより開けられた水平通路(ア ルマムーンの通路)から中に入ることができる。下降通路と アルマムーンの通路は内部で合流し、合流地点で上方と下 方に分岐する。縦横1m程度の断面を持つ下降通路は約 100 m の長さを有し、その先にある地下の間(幅 8 m、奥 行14m,高さ5m)へと続いている。この分岐点から上昇 通路を上りきると、大回廊(上辺約1m,下辺約2m,高 さ約9mの台形上の断面形状を持ち,長さは40m)と呼ば れる巨大な空間が広がっている。大回廊に入り眼前の水平 通路を進むと天井に切妻構造を持つ女王の間(幅5m,奥 行5m,高さ6m)に到達する。大回廊を上ると王の間(幅 5m,奥行10m,高さ6m)に到達する。王の間は,クフ 王のピラミッドで唯一,花崗岩で作られている。王の間の上 部には,重量軽減の間と呼ばれる5層構造の空間があり, その最上階の天井は,女王の間と同様に切妻構造である。こ の空間は、1760年代に最下層が発見され、1837年にハワー ド・ヴァイズらによるダイナマイトを用いた破壊調査により 上層部が発見された。この後、186年間、レーダー探査など 様々な調査がピラミッド内外で行われたが新たな空間の発 見には至らなかった。

これらの内部構造の中で、下降通路、地下の間、女王の 間、重量軽減の間は一般公開されていない。そのため、 ScanPyramids 開始当初は、検出器が観光客により触れら れる心配がない下降通路と女王の間の2箇所に検出器を設 置した(図10)。検出器の設置と回収、現像は、屈折ピラ ミッドの観測と同様に行ったが、大型化に伴う軽量化のた めに検出器構成をアルミ板やアルミハニカム板に変更した。 女王の間には原子核乾板とシンチレーション検出器を設置 して観測を行い、下降通路の内部は狭いため、原子核乾板の みで観測を行った。



図8. クフ王のピラミッドの外観とシェブロン(左上)。



図 9. クフ王のピラミッドの内部構造と名称[14]。 a:地下の間, b:女王の間, c:大回廊, d:王の間, e:下 降通路, f:上昇通路, g:アルマムーンの通路, h:シェブ ロン, i:発見した新空間 SP-BV。



図10.クフ王のピラミッド内に設置した原子核乾板検出器。 (a) 下降通路に設置したアルミ板型の検出器,(b) 女王の間 に設置したアルミハニカム板型の検出器。

#### 5.1 下降通路からの観測

2016年に下降通路の1箇所に設置した3つの原子核乾板 検出器で宇宙線ミューオンを67日間観測した結果と,既知 の構造から予測されるシミュレーション結果を比較したと ころ,既知の構造では説明できない5σ以上のミューオン超 過領域を発見した(図11)[11,13]。これは下降通路の上部 に位置する未知の空間によるものであり,その分布から南北 に延びる通路状の空間であると考え,ScanPyramids North Face Corridor (SP-NFC)と名付けた。この観測で得られた 2次元イメージからは深さ方向の情報は得られず,SP-NFC の詳細な三次元的位置と形状を把握するだけの十分な精度 は無かった。



図 11. 下降通路に設置した原子核乾板検出器から得られた 宇宙線ミューオンイメージ[11]。(a) 既知の構造からの予測 されるシミュレーション結果,(b) 観測結果。矢印の先は ミューオンの超過を観測した領域を示す。

#### 5.2 女王の間からの観測

女王の間では、2016年に大回廊に対する東西の2箇所に 原子核乾板を設置して観測を行った[14]。検出器の位置から は、上部に位置する大回廊と王の間が可視化される。西側は アルミハニカム板を用いた検出器を女王の間の床面に設置 し、東側はアルミ板を用いた検出器を女王の間の壁面のく ぼみに掘られた縦横1m程度の穴の中に設置した。

原子核乾板は、潜像退行と呼ばれる現象により、記録され た飛跡が時間経過と共に消失するという課題がある。 ScanPyramidsを開始した当初、潜像退行により、ミューオ ンの検出効率が約2カ月で低下したため、女王の間の観測 以降は,約1~2ヶ月ごとに原子核乾板を交換し,各期間の 観測結果を積算して解析を行った。西側と東側の検出器の 解析では,各0.45m<sup>2</sup>の面積に対して,合計140日間と98日 間に相当する観測データを用いた。

その後, 潜像退行に対処するために, 原子核乾板に添加す る化合物の特性を評価し, 潜像退行を抑制する効果を持つ 化合物を見つけ出すことに成功した。現在では,約3カ月 ごとに原子核乾板の交換を行い, 効率的な観測を実現して いる[15]。



図 12. 女王の間に設置した原子核乾板検出器から得られた 宇宙線ミューオンイメージ[14]。(a) 既知の構造からの予測 されるシミュレーション, (b) 観測結果。矢印の先はミュー オンの超過を観測した領域を示す。



図13.クフ王のピラミッド内に発見した巨大空間の位置[14]。



図 14. クフ王のピラミッド内部に発見した 2 つの空間。

各々の検出器から得られた観測結果と対応するシミュレー ション結果を比較したところ、2箇所共に、10 G以上の有意 性でミューオン超過領域を検知した(図12)。検出器の位置 とミューオンが超過して飛来する方向を用いて三角測量を 行うことで、ミューオン超過の原因となる空間の三次元位 置を推定した結果、大回廊の直上かつ女王の間から40 m上 方に位置することが判明した(図13)。さらにその長さは 30 m以上で、ミューオン超過量から推定される断面積は大 回廊と同程度という巨大な空間であることが分かった。

並行して, KEK のシンチレーション検出器による観測も 行われ, その観測結果は, 我々の結果を支持するものであっ た[14]。さらに, CEA によるガス検出器を用いたピラミッ ド外側からの観測結果は, 名古屋大学と KEK が特定した空 間の位置に対応するミューオンの超過を確認した[14]。

このように,独立した3つの研究グループが用いた3種 類の検出器による観測および解析結果は、未知の巨大空間 の存在を無矛盾で示しており,2017年11月2日に Nature から速報を出すとともに、この空間を ScanPyramids Big Void (SP-BV) と名付けた(図14)。この巨大空間の存在は 誰も想像し得なかったため、発見当時は、宇宙線ミューオン イメージングの技術や解析結果に対する不理解も相まって、 一部の考古学者からは、結果に対する根拠のない反論が表 明されていた。

#### 5.3 SP-NFC の三次元形状推定

発見した 2 つの空間 (SP-NFC と SP-BV) の三次元的な 位置と形状を明らかにするため, 2019 年に大規模な観測を 実施した。ここでは,解析が既に完了している SP-NFC に ついて紹介する[16]。

下降通路の直上に位置する SP-NFC を対象として,下降 通路の4箇所とアルマムーンの通路の3箇所に原子核乾板 を設置し,多地点からの同時観測を実施した(図15,16)。 下降通路は,0.225 m<sup>2</sup>のアルミハニカム板検出器を最大211 日間設置した。その位置からは SP-NFC を真下かつ近距離 からイメージングできるため,その断面の大きさと北端,南 端を精度良く決定できる。一方,下降通路の西側に位置する アルマムーンの通路には,0.075 m<sup>2</sup>のアルミ板検出器を272 日間設置した。その位置からは SP-NFC を側面からイメー ジングできるため, SP-NFC の傾きや長さを強く制約でき る。

SP-NFCの形状推定は、シミュレーションに用いる 3D モ デルおよびモデル中の検出器の位置・角度の把握精度が大 きく寄与する。この解析では、カイロ大学のレーザー測量 データから作成したピラミッド内外の精細な 3D モデルを 基にシミュレーションを行った。シミュレーション結果と観 測データを比較して、3D モデル中での原子核乾板の位置と 角度をそれぞれ 5 cm 以下、1 度以下の精度で決定した。



図 15. クフ王のピラミッドの内側から見たシェブロンを含 むピラミッド北面と内部構造の 3D モデル[16]。EM1~4 は 下降通路に設置した原子核乾板検出器, EM5~7 はアルマ ムーンの通路に設置した原子核乾板検出器の位置を示す。 Charpak, Joliot, Degennes は, CEA によるガス検出器の 位置を示す。



図 16. (a), (b)下降通路, (c)アルマムーンの通路に設置した 原子核乾板検出器[16]。



図 17. 下降通路 (EM1~4) とアルマムーンの通路 (EM5 ~7) から観測されたシェブロン背後の空間 (SP-NFC) の 宇宙線ミューオンイメージ[16]。各イメージの組の左図は, 検出器が設置された位置から確認されるピラミッドの内部 構造 (3D モデル)を示す。右図は, データとシミュレーショ ンの比率 (シミュレーションが分母)の分布を示す。データ がシミュレーションを上回る場合, ミューオンが予想以上に 多く観測されたことを意味し, 空洞の存在を示唆する。 図中 の CH はシェブロンを, DC は下降通路を, NFC はシェブ ロン背後の空間を指す。

このように構築した高精度な 3D シミュレーション体系を 用いた Geant4 によるモンテカルロシミュレーションと観 測結果の比較から,全ての原子核乾板検出器で SP-NFC を 確認した(図 17)。

下降通路からの観測結果の解析では、全検出器から得ら れたミューオン超過領域の広がりから、SP-NFC のおおよ その位置と長さを推定した。次に、SP-NFC の形状が直方 体であると仮定し、3D モデル中の三次元的な位置と形状を 定義するパラメータを変化させ、シミュレーションと観測 データが最もよく一致する条件を探索した。観測したミュー オンの統計数や 3D モデルの精度などを考慮した結果、表 2 に示すように、宇宙線ミューオンイメージングとしては極め て高い精度を達成した。

SP-NFC を側面から観測しているアルマムーンの通路に 設置した検出器の観測結果では、ミューオンの超過方向の 分布から SP-NFC が水平構造であることが確認された。さ らに、その位置や長さは下降通路からの解析結果と良く一 致した(図 18)。さらに、その空間の床面は、シェブロンの 切妻構造の下のくぼみからわずか数十 cm 上に位置してい る事が判明した。

原子核乾板の観測後, CEA のガス検出器を用いた観測が 下降通路とその周辺の3箇所から行われ,その観測結果は 名古屋大学の結果と誤差の範囲で一致した(図15,表2)。

この結果を受けて、ミュンヘン工科大学とカイロ大学は地 中レーダー探査や超音波探査などの物理探査を実施し、宇 宙線ミューオンイメージングで推定した位置に空間の存在 を確認した[17]。これは、我々の結果を完全に支持するもの であった(図 19)。

これらの結果からいくつかの驚くべきことが明らかとなった。1つ目は、SP-NFC がシェブロンの背後に位置している ことである。先にも述べたが、シェブロンは、女王の間や重 量軽減の間にも見られる切妻構造である。切妻構造は、それ よりも下の空間を守るための構造と考えられているため、従 来の考古学的知見に基づく解釈ではシェブロンの背後に空 間が存在するという説は皆無であった。2つ目は、シェブロ ンの表面からわずか 80 cm 背後に SP-NFC が位置している ことである。この 80 cm という値は、シェブロンの板の厚 さと完全に一致する。つまり、わずか 1 枚の石灰岩の板の 奥に4500年間閉ざされた空間が存在していることになる。

#### 5.4 ファイバースコープによる SP-NFC 直接確認

2023年2月,シェブロンの板とその背後の石組みのわず かな隙間にファイバースコープを通し,SP-NFCの床下側 からその内部の撮影に初めて成功した(図 20,21)<sup>4</sup>。この 撮影は,ScanPyramids プロジェクトの主要メンバーと共 に,元考古大臣のザヒ・ハワス博士,ハーバード大学のマー ク・レーナー博士を含む複数の考古学者が立ち会う中で行

表 2. 名古屋大学の原子核乾板による解析結果と CEA のガ ス検出器による解析結果をまとめた表[16]。αは NFC の傾 きを示す。X, Y, Z については,図 18の座標系に示すような シェブロン表面の特徴点を原点とした。

Parameter	Nagoya Univ.	CEA
Width W (m)	$2.02 \pm 0.06$	$1.87 \pm 0.11$
Height H (m)	$2.18 \pm 0.17$	$1.86 \pm 0.12$
Length L (m)	$9.06 \pm 0.07$	$9.23 \pm 0.48$
North-South X (m)	$0.84 \pm 0.05$	$0.45 \pm 0.22$
East-West Y (m)	$0.03 \pm 0.04$	$-0.07\pm0.11$
Altitude Z (m)	$0.72 \pm 0.13$	$1.34 \pm 0.53$
Slope $\alpha$ (°)	$-0.3 \pm 1.5$	$-1.9^{+7.2}_{-4.7}$



図 18. 宇宙線ミューオンイメージングにより決定した SP-NFC の構造。(a)は北側から,(b)は東側から見た図[16]。下 降通路に設置した原子核乾板の解析結果を赤の点線で示す。 アルマムーンの通路に設置した原子核乾板から得られた SP-NFCによるミューオン超過方向を下降通路の中心を通る垂 直断面に投影した代表点と誤差を(b)に示す。



図 19. 地中レーダー探査の結果。原子核乾板による宇宙線 ミューオンイメージングの結果から推定した空間の位置を 赤の点線で示す[17]。

<sup>&</sup>lt;sup>4</sup> SP-NFC の内部は当然のことながら真っ暗である。シェブロン の下から唯一アクセスできる石の隙間は 1cm 程度と狭い。そこ で、強力な薄型 LED を固定した薄い金属板を石の隙間に通して 内部を照明し、事前に挿入した直径約 1 cm の金属パイプの中に 直径 6 mm の Evident 製のファイバースコープを押し込むこと で SP-NFC の内部を撮影した。

われた。ファイバースコープの映像を確認したとき,考古学 者たちからは「Congratulations!」という歓声が上がった。 その数日後,エジプト考古省の主導により,クフ王のピラ ミッドの前で国際記者会見が開かれた。

これらの一連の成果は、宇宙線ミューオンイメージングに より発見した空間が確かに存在し、推定した空間の位置と 形状が正確であることを示した世界初の事例となった。その 後、考古学者からの否定的な意見を耳にすることはなくな り、宇宙線ミューオンイメージングが考古学研究における新 しい探査手法として認められた点においても非常に大きな 意味を持つ。



図 20. (a),(b)空間の推定位置とファイバースコープの挿入 口,(c)ファイバースコープによる映像を確認している様子。



図 21. 発見した空間 (SP-NFC) をファイバースコープで 撮影した映像 (ScanPyramids)。

#### 5.5 その他の観測

2019年には、上記の観測に加えて大回廊や重量軽減の間, 地下の間からの観測も実施した。大回廊は SP-BV の直下に 位置し、重量軽減の間は SP-BV の南側下方に位置する。こ れらの複数地点から SP-BVを観測することでその三次元的 な位置や形状を推定できる。観光客は、大回廊中央の通路を 行き交うが、その通路の両脇にある幅 50 cm 程度の石段の 上に木箱を固定し、その中に原子核乾板を設置して観測を 行った(図 22(a))。現在、計9カ所に設置した原子核乾板 から得た観測データの解析を進めている。重量軽減の間か らは、SP-BV を斜め下から観測できるため、その傾きの推 定を試みた(図 22(b))。しかし、重量軽減の間を構成する 花崗岩由来のガンマ線が検出器中で引き起こすコンプトン 散乱による電子の飛跡が蓄積することでノイズが増加し,解 析が困難となった。このような石材由来の放射線が検出器 に影響を及ぼす環境下でも観測可能な原子核乾板および解 析システムの開発は今後の課題である。地下の間はピラミッ ド内部構造の最下部に位置するため、女王の間からは探査 できない女王の間の周辺や下部を可視化できる。しかし,女 王の間と比較して宇宙線の透過率が大幅に低下することか ら、より大面積かつ長期間の観測が必要である。そのため、 原子核乾板を 30 枚並べた 2.25 m<sup>2</sup>の検出器を 2 箇所に設 置して約半年間の観測を行い,現在解析中である(図22(c))。 計4.5 m<sup>2</sup>の検出器面積は、ピラミッドに限らず宇宙線ミュー オンイメージングの観測における最大規模である。



図 22. クフ王のピラミッドに設置した原子核乾板検出器。 (a)大回廊, (b)重量軽減の間, (c)地下の間。

# 6 カフラー王のピラミッド

ScanPyramidsは、Covid-19パンデミックにより2020年 初めから中断していたが、2022年10月に再開し、カフラー 王のピラミッドの探査を開始した。前述の通り、カフラー王 のピラミッドは、アルヴァレらにより既に観測されている。 我々は、ベルツォーニの間のアルヴァレらがスパークチェン バーを設置した位置に原子核乾板を設置した(図23)。これ により、アルヴァレらの結果を直接検証するとともに、斜め 45度に傾けた原子核乾板を設置し、通常の水平設置による 観測と組み合わせることで、ベルツォーニの間からピラミッ ドの全方位探査が可能となる。ピラミッドの北面付近に位 置する下降通路と副室にも原子核乾板を設置して観測して おり、宇宙線イメージングで可能な全範囲を探査する計画 である。



図 23. (a)カフラー王のピラミッド, (b), (c)ベルツォーニの 間に設置した原子核乾板検出器。(b)はアルヴァレがスパー クチェンバーを設置した位置からピラミッドの中心部を観 測。(c)は斜め 45 度に傾けてピラミッドの東側を観測。

### 7 まとめと今後の展望

本稿では、2015 年から始まった ScanPyramids の進展に ついて紹介した。クフ王のピラミッドの解析をまとめた2本 の論文[14,16]は、2017 年の Nature の TOP100 論文の 30 位、2023 年の Nature Communications の physics 部門の TOP25 論文に選ばれた。2016 年に発見した通路状の空間

"SP-NFC"は、ピラミッドの表面からわずか 80 cm ほど 隔てたところに位置しているという幸運にも恵まれて、2023 年にファイバースコープによりその存在を直接確認するこ とができた。次の課題は、2017年に発見した巨大空間"SP-BV"の直接確認であり、そのためには、空間の正確な位置 と形状の推定が不可欠である。

今後は、カフラー王にとどまらず、メンカウラー王のピラ ミッドの探査も計画しており、ギザの三大ピラミッドを制覇 する予定である。宇宙線ミューオンイメージングは、内部構 造を可視化して未知の構造を発見するだけではなく、積算 密度を算出し、ピラミッドの三次元形状を用いて平均密度 が推定可能である。3つのピラミッドの密度の違いは、使用 している石灰岩の密度や石材の充填率などの内部構造を反 映するため、ピラミッド建造の謎に迫る唯一無二の新しい データを提供できる。

この他にも、中南米のマヤ遺跡やナポリ市街地の地下に 埋もれたギリシャ時代の遺跡,城郭の石垣などを対象とした 考古遺跡調査を進めており、宇宙線イメージング考古学の 更なる発展に期待していただければ幸いである。最後に、エ ジプトに行かれる際には、この記事を片手に、ピラミッドの 奥深さと宇宙線で発見した新空間に思いを馳せていただけ れば嬉しい限りである。

### 8 謝辞

本稿の内容は ScanPyramids における共同研究に基づい ています。本研究は、学術変革領域研究(B)「素粒子現象 から巨大構造物までを透視するマルチスケールミューオン イメージングの創成」などの科学研究費助成事業 (15H04241, 18H03470, 21H05086), JST さきがけ (18069661), JST 先端計測,名古屋大学若手新分野創成研 究ユニット「宇宙線イメージング考古学」の支援などを受け ています。改めて、共同研究者の皆様に感謝いたします。ま た、本稿の改善に貴重なご意見を下さった編集委員の皆様 に感謝いたします。

### 参考文献

- [1] L. W. Alvarez et al., Science 167, 832-839 (1970).
- [2] K. Nagamine et al., NIM 356, 585-595 (1995).
- [3] K. Nagamine et al., PJA Series B 81, 257-260 (2005).
- [4] L. Olah, H. K. M. Tanaka and G. Hamar, Scientific Reports 11, 17729 (2021).
- [5] H. Fujii et al., PTEP 4, 043C02 (2020).
- [6] 森島邦博, 日本写真学会誌 79, 42-47 (2016).
- [7] M. Yoshimoto et al., PTEP 10, 103H10 (2017).
- [8] K. Morishima, N. Kitagawa and A. Nishio, Muography, Exploring Earth's Subsurface with Elementary Particles, Chapter 21 (2022).
- [9] L. J. Schultz et al., NIM A 519, 687 (2004).
- [10] M. Lehner and Z. Hawass, Giza and the Pyramids: The Definitive History, The University of Chicago Press (2017).
- [11] K. Morishima et al., PoS(ICRC2017) 295.

[12] ScanPyramids press release, 2016 年 4 月 http://www.hip.institute/press/HIP\_INSTITUTE\_CP7\_E N.pdf

[13] ScanPyramids press release, 2016 年 10 月 http://www.hip.institute/press/HIP\_INSTITUTE\_CP9\_E N.pdf

- [14] K. Morishima et al., Nature 552, 386-390 (2017).
- [15] A. Nishio et al., NIM 966, 163850 (2020).
- [16] S. Procureur, K. Morishima *et al.*, Nature Communications 14, 1144 (2023).
- [17] M. Elkarmoty et al., NDT and E Int. 139, 102809 (2023).