COMET 実験のための8 GeV 遅い取り出しビーム試験

冨澤 正人*

8 GeV Slow Extraction Beam Test for COMET Experiment

Masahito TOMIZAWA*

Abstract

Planned muon to electron conversion search experiment (COMET) needs 8 GeV bunched proton beam with a 1 MHz pulse structure. In this experiment, an intensity ratio of in-between residual beam to main pulsed beam, which is expressed as extinction, should be less than the level of 10^{-10} . In RUN78 (Jan. to Feb., 2018), we have succeeded in slow extraction of 8 GeV protons with 7.3×10^{12} ppp, satisfies the COMET phase-I requirement, and the extinction derived from timing measurement of secondary particles generated from the target shows a promising result. A scenario to explain the measured extinction has been proposed.

1. はじめに

COMET (Coherent Muon to Electron Transition) 実験は、荷電レプトンフレーバー保存を破る過程 であるミューオンが電子にニュートリノの発生を 伴わずに転換する過程 (μe 転換過程)を探索する のが目的である¹⁾.

µe 転換過程は素粒子の標準理論ではほぼ禁止 されており、この過程が見つかれば、素粒子物理 の大発見となる。µe 転換過程は負電荷ミューオ ン原子と原子核 N との反応 $\mu^{-} + N \rightarrow e^{-} + N$ による 105 MeV 付近のエネルギーの電子を検出する.具 体的には J-PARC 主リング (MR) からの陽子ビー ムをパイオン生成標的に照射し、発生したパイ オンをソレノイド磁場で捕獲し、ミューオン輸送 部内で崩壊したミューオンを効率良く静止標的 に輸送し静止させる. このミューオンから変換 した105 MeV 領域の電子を検出する。ハドロン実 験区域内に建設された COMET 実験棟はすでに完 成し、一次陽子ビームラインの建設も進められ ている. COMET 実験は Phase-I と Phase-II に分か れている. Phase-I は3×10⁻¹⁵の事象発見精度を 目指しており、そのための実験装置の製作が進め られている. Phase-Iの実験後に計画されている

Phase-II では、 3×10^{-17} の事象発見精度を目指している。アメリカのフェルミ加速器研究所でも同じ目的の計画が進行中で熾烈な国際競争が繰り広げられることになる。

COMET 実験において陽子ビームにどのような スペックが要求されるのであろうか. 通常の遅い 取り出し (SX) 運転での加速エネルギーは30 GeV であるが、COMET 実験では、反陽子によるバッ クグラウンドを抑えるために.8GeVの陽子ビー ムを用いる. さらに連続的に供給される陽子ビー ムは約1 µsec 間隔のパルス状の時間構造を持つ必 要がある、図1に示すように、ビームに起因する バックグラウンド発生後にデータ取得を行う. ue 転換による電子は約1 µsec の寿命を持つミューオ ン原子の崩壊反応によって生成される. パルス ビーム間の残留陽子はデータ取得中のバックグラ ウンド源となるため、厳しい条件が求められる. ビームパルス間に存在する残留陽子数とビームパ ルス内の陽子数の比を extinction という. この extinction は10⁻¹⁰ が要求される. この時間構造を作 るために、3 GeV シンクロトロン (RCS) では1 バ ンチ加速を行い, MRに4回入射し8GeVまで加 速する。加速されたビームは、バンチ構造を保っ たまま遅い取り出しを行うことにより COMET 実

* 高エネルギー加速器研究機構 KEK, High Energy Accelerator Research Organization

⁽Masahito Tomizawa E-mail: masahito.tomizawa@kek.jp)

験施設に供給される.加速比が3 GeV から8 GeV までと低いためビームサイズ縮小効果が少ない.したがって取り出し装置のアパーチャーと取 り出しビームのクリアランスが問題となる.幸 い Phase-I のビーム強度は 3.2 kW と適度である. RCS の入射ペイント領域を小さく選び,さらにそ の後の加速中のエミッタンス増加を抑えることに より,現状の遅い取り出し装置をそのまま使うこ とにした.2014 年の8 GeV 加速試験 (SX はなし) でこの方針がうまくいくことを確認できた²⁾.ま たこのビーム試験においては,extinction の改善 のために MR の入射キッカーのタイミングをずら して,空バケツに存在する残留ビームを入射後に 全ロスさせる手法が試され,十分な有効性が確認 された.

しかしながら遅い取り出し過程の extinction へ の影響がどの程度あるかに関しては懸案事項と なっていた.遅い取り出しにおいて最初にビーム を削り出す静電セプタム(後述)のセプタム面に は、必然的にビームの一部がぶつかる.その結果 セプタム面で散乱されたビームは、角度の広がり を生じると共に基準運動量に対して低い方向に分 布を持つ.周回側に散乱された低い運動量を持つ ビームが周回し、slippage factor により RF に対す る位相のずれが生じ、その後取り出されてしまう 可能性は十分に小さいのだろうか.一方では、共 鳴を利用した遅い取り出しではそのような粒子は 位相がスリップする前に取り出されてしまうか リング内でロスすることを期待していた.しか



図1 COMET 実験のビームパルス構造.

118 J. Particle Accelerator Society of Japan, Vol. 15, No. 3, 2018

し 10^{-10} の精度で評価するのは極めて困難である. したがって実際の遅い取り出しのビーム試験で extinction を測定することが待望されていた.

2018 年初め (RUN78) に実施されたビーム試 験において, Phase-I で必要な3.2 kW 相当の陽子 ビームの8 GeV 遅い取り出しに初めて成功した. さらに取り出されたビームの extinction が測定さ れた.

2. ビームパルス生成シナリオ

1 µsec の連続するパルスビームを生成する方法 は以下の通りである. RCSとMRのハーモニッ クスはそれぞれ2と9である。通常の運転では、 RCSで加速された2バンチからなるビームが. MR に 40 msec ごとに 4 回入射される. つまり MR では合計8バンチが入射・加速される。残りの 1個の RF バケツにはビームを入射しない. 一方. 図2で示されているように、COMET 実験では RCSで1バンチ入射を行う. この1バンチ入射は. RFQとDTLの間に置かれた横方向RFチョッ パーにより、空きバケツに入るタイミングのビー ムを蹴り出すことにより行われる(図3). RCS からの1バンチからなるビームは. 40 msec ごと に MR に4 回入射される. MR では, もともとの 空きバケツを除いて、1つおきのバケツに4つの バンチが入射され.8GeVに加速される.通常 の30 GeV 遅い取り出しを用いた実験では、ビー ムの RF 周波数による時間構造をなくすために加 速終了直後に RF を非断熱的にオフする.一方. COMET 運転においては RF を OFF せず RF の時 間構造を保ったまま遅い取り出しを行う、このシ



図2 COMET 実験のための RCS から MR へのビーム入射ス キーム.



図3 RF チョッパーにより RCS で空バケツを作る方法.

ナリオにより,1つおきのバンチ間隔に対応する 1.17 μsec のパルス時間構造を持つ8 GeV 陽子を連 続的に供給することができる³⁾.

3. Extinction 改善シナリオ

MRの1つおきの空バケツには,前述のRF チョッパーの蹴り残しに起因する残留ビームが存 在する.この量は extinction で言うと10⁻⁶のオー ダーでありこのままでは要求を満たさない.この 問題を解決するために,MRの入射キッカーのタ イミングをずらし,1つおきの空バケツに入るタ イミングの残留ビームをキッカーで蹴らないよ うにする案が提案された(図4).キッカーで蹴ら れなかった残留ビームはMRへの入射直後にコリ メーター等でロスするため空バケツ内の残留粒子 を大幅に減らすことができる.2014年に実施さ れた8 GeV ビーム試験において,速い取り出し方 法でアボートビームラインに取り出されたビーム の extinction が測定され,この手法の有効性が確 かめられた.

4. MR 遅い取り出しの概要

ここで J-PARC MR の遅い取り出しについて簡 単に説明をしておく. 平成20年1月に初めて 30 GeV 遅い取り出しビームを素粒子・原子核実 験施設へ導くことに成功した.



図4 ビームバンチと入射キッカーの関係.通常は左,右は キッカーをシフトした場合.



図5 遅い取り出し装置の配置図.

MR の遅い取り出しは3次共鳴 (Q_x =67/3)を利 用している. 図5 に示すように、2台の静電セプ タム (ESS1,2)、3 種類のセプタム磁石 (SMS1-3)、 4台のバンプ磁石 (SBMP1-4) が遅い取り出し直 線部に置かれている. ESS2 の下流には ESS のセ プタム面にビームの一部が当たることによって 生成されたビームハローの一部を削るコリメー ター (SX コリメーター)が設置されている. 3次 共鳴を励起するための8台の6極磁石 (RSX1-8) はアーク部に設置され2台の電源で励磁される.

アーク部の48台のQ磁石QFNにより,水平方 向のチューンを3次共鳴線に近づけビームをゆっ くりと取り出す.また取り出しビームの時間構造 を改善するために,取り出されたビーム強度信 号をもとにDSPによりリアルタイムでフィード バックを行うQ電磁石EQ(2台),RQ(1台)が アーク部に設置されている.EQは周回ビームの 位相空間分布に起因するビームの時間構造をでき るだけ一様に整形する.RQはリング内の偏向磁 石(BM),Q磁石電源の電流リップルに起因する スパイク状の時間構造を補正する. しかしなが ら,実際の主電源の電流リップルは設計時の想定 より非常に大きく,これらのフィードバックでは 十分なスピルの一様性が達成できない. そこで, 2 種類のベータトロン振動数の harmonics に近い 周波数とその周りのノイズ幅を持つ横方向の高 周波電場 (transverse RF)を周回ビームに与える ことにより,スピルの時間構造の改善を行ってい る.

MRの遅い取り出しは、大強度ビームの取り出 しのために、高い取り出し効率が得られる設計 がなされている. 最もビームロスが多く発生す る1台目のESS1は2台の水平方向収束Q磁石の 間に置かれている。この区間ではビームサイズを 大きくすることができ、ESS1のセプタム面に当 たるビームの密度を下げビームロスを減らすこと ができる。また、ESS が設置されている直線部は dispersion がない. この時取り出し時の水平方向 の chromaticity をフル補正することにより、取り 出しのセパラトリックスの運動量依存性をなくす ことができる. セパラトリックスはチューンを共 鳴に近づけると縮む、これにより取り出しビーム のセプタム面に対する角度にずれが生じる. セプ タム側面への取り出しビームの衝突を減らすため に、このずれをバンプ軌道を変化させ補正する. この角度のずれは、取り出し中のチューンに依存 する.QFN によるチューン変化はあらかじめ既 知であるが、一方 EQ によるチューン変化はリア ルタイムで変動する.バンプ用 DSP は EQ の電 流値をリアルタイムで読み込み、QFN による分 と合わせてチューン変動による角度のずれを補正 するバンプ軌道の解を求め、4台のバンプ電源に 指令する。このダイナミックバンプと呼ぶスキー ム⁴⁾により, 30 GeV, 51 kW 運転において取り出し 効率99.5%を定常的に達成している. 遅い取り出 し国際ワークショップで作成したテーブルによ り,他の施設の取り出し効率の最高値より4倍性 能が良い値となっていることが確認された.

5.8 GeV 遅い取り出し

2014年に実施された8 GeV ビーム試験では遅い取り出しは行われなかった。今回の8 GeV ビーム試験の大きな目的は、Phase-I で想定している ビーム粒子数で8 GeV の遅い取り出しを行うこ



と、遅い取り出しビームの extinction を直接測定 することの2つである. 2018年1.2月に割り当 てられたそれぞれ4日間のビーム試験は、RUN78 の30 GeV SX 利用運転の期間の合間に実施され た.8GeV 試験の直前までそれぞれ5.52秒.5.20 秒サイクルで30 GeVのSX利用運転を行ってい たため⁵⁾, 8 GeV 試験のサイクルは直前のサイク ルと同じ値で行った.ただしこのサイクルの中 で、加速パターンは実際に想定している2.48秒に 近い値とした.図6は2月に実施された8GeV試 験の励磁パターンである. 主電源の安定性を確保 するため、加速中の運動量の勾配は、30 GeVの 20.9 GeV/c/t よりかなりゆるい dp/dt = 6.33 GeV/c/t が選ばれた.フラットトップは0.8秒でビームス ピルの長さは0.65 秒程度に調整された。MRの 粒子数は2.48秒サイクルで目標の3.2kWとなる 6.2×10¹² ppp を少し超える7.3×10¹² ppp であっ た、リニアックのパラメーターは、ピーク電流 40 mA に対して、パルス幅50 usec、チョップ幅 280 nsec, 間引き率26/32 が選ばれた.表1に今回 の8 GeV SX 試験に加えて、2014 年の8 GeV 試験 と30 GeV SX 運転のビーム設定パラメーターを比 較のため掲載した. RCSでは、中性子実験施設 (MLF) へのビーム供給との共存の条件下におい て、できるだけエミッタンス増加を小さく抑える ため、加速中のチューンを補正Q磁石でパター ン調整した. さらに chromaticity 補正6 極磁石は,

電流の向きを途中で変える両極性の電流パターン で運転を行った.

BM のパターンを30 GeV の設定値から Bp でス ケールしたものにセットした時、RFの周波数パ ターンとのずれが許容できず, BM のパターンと それに合わせて QM のパターンを調整する必要 があった。QMの調整でベータトロンチューンを 30 GeV と同じ値にセットした場合、入射・加速 初期のロスが大きく、特に水平方向のチューン をずらす必要があった. これは coupling resonance の影響によるものと推測される。またビームロス を減らすために、入射・加速初期の chromaticity と skew-Q 磁石の調整を新たに行った. 取り出し 直前のチューンと chromaticity は30 GeV 遅い取り 出し時の値をベースに微調整を行った. 遅い取 り出し中は取り出し効率を上げるため、チューン 変動で決まるバンプ軌道を DSP によりリアルタ イムで制御している (ダイナミックバンプ).こ のためにチューン変動に対応するバンプ閉軌道 のセットをあらかじめ求めておく必要があるが. 30 GeV 運転のセットを Bpでスケールしたもので は閉軌道を作ることができず。今回 SAD に組み 込まれた MICAD を使い新たにパラメーターセッ トを求める必要があった.

以上述べた様々な調整により,最初の試み で8 GeV の遅い取り出しに成功することができ た.2月の試験においては,ダイナミックバンプ 調整,静電セプタム (ESS1,2)・低磁場セプタム (SMS1)の位置調整,さらに ESS2 の電圧調整に

表1 ビームパラメータとエミッタンス. エミッタンスの単位は π mm·mrad.

	8 GeV (2014)	8 GeV (2018)	30 GeV (2018)
LI current (mA)	15	40	40
LI macro width (μsec)	300	50	100
LI chop width (nsec)	435	280	265
LI thinning factor	20/32	26/32	18/32
Proton number (ppb)	1.6×10^{12}	1.7×10^{12}	6.9×10^{12}
Bunch number (RCS/MR)	1/4	1/4	2/8
Beam power (kW)	3.2	1.7	51
MR cycle (sec)	2.48	5.20	5.20
V n-emittance at 3 GeV	5.63	3.45	5.5
V n-emittance at 8 GeV	6.35	11.3	(10.4)
V n-emittance at 30 GeV	—	—	10.4

より取り出し効率は97%まで改善した.取り出 し効率を算出するにあたって、ビームロス信号 はビームエネルギーに比例すると仮定し. 30 GeV で較正されたものをそのまま使った. 30 GeV SX で達成している取り出し効率99.5%と比較すると まだ満足できる段階ではないが、調整をさらに進 めることで、効率をアップさせることができる感 触はつかんだ、今回、ビームスピルの時間構造の 指標となる spill duty factor は16% 程度にとどまっ たが、transverse RFをON することによって改善 されることが期待される.図7は8 GeV SX での DCCT. ビームスピル. SX エリアのビームロス分 布の例を示す. ビームロス分布において. 30 GeV 運転の場合は ESS1 下流のビームロス値が一番高 いが⁵⁾, 8 GeV 試験では ESS2 の下流が高かった. 調整不足で ESS2 のビームロスが実際多かったか らなのか. 30 GeV と8 GeV ではそもそもビームロ ス分布が違うのかは不明である.

RCS で取り出された3 GeV ビームのエミッタン スは、中性子施設へのビームライン (3NBT)の上 流に設置されたプロファイルモニターにより測定



図7 DCCT 信号, ビームスピル, ビームロス分布.

された. 測定回数で平均した横方向, 縦方向の1 σ 非規格化エミッタンスは0.66, 0.85 π mm·mrad と 小さかった、遅い取り出しビームのエミッタンス は取り出された後のビームライン (HD ビームラ イン)のプロファイルの測定で求められた⁶⁾.得 られたエミッタンスは遅い取り出し装置のアク セプタンス (約24 π mm·mrad) をクリアすること を示唆するものとなっている. 2014年の8 GeV 試 験、今回の8 GeV 試験、30 GeV 運転で測定された 垂直方向の規格化エミッタンスが表1に示されて いる. 2014年の8 GeV 試験のエミッタンスは MR のフライングワイヤーによるビームサイズから求 めたものである、測定方法の違いはあるものの、 8 GeV エネルギーで比較すると、今回の値は2014 年のときより2倍程度大きくなっている.取り出 し時とRCS出口のエミッタンス比も3倍を超えて いる. 8 GeV 取り出し時の値は. 51 kW. 30 GeV 運 転で測定された値から8 GeV にスケールした値と ほぼ一致している.入射時の縦方向の位相空間の 分布がまだらになっていたことがビーム試験後の 壁電流モニターのトモグラフ解析でわかった⁷⁾. この peaky な分布は横方向の space charge 効果を 強めエミッタンス増大が起きた可能性があるので はないかと推測している.

6. Extinction の測定結果

遅い取り出しビームによる extinction の測定に 先立って、キッカーでアボートラインに蹴り出さ れたビームをシンチレーターと光電子増倍管に よって直接測定する方法により extinction を求め た(2014年と同じ方法). MR への4回の入射を順 番に K1, K2, K3, K4 と呼び, そのそれぞれに2つ の MR の RF バケツが順番に割り当てられ、先に 入射するバケツを front, 後を rear で表す. この 測定では、K1~K3の入射は行わず、K4のみビー ム入射し、メインビームは rear に入れ、front の 残留粒子とのイベント比から extinction を求め た. メインビームを rear に入れた理由は. メイ ンビームの飽和した信号のあとに非常に数の少な い残留粒子を測定することが難しいためである. 入射キッカーのタイミングシフトなしの場合の extinction $は8 \times 10^{-6}$ であった. 入射キッカーのタ イミングシフトは時間が遅れる方向に600 nsec に 設定された。取り出し時の RF 電圧が加速電圧と



図8 遅い取り出しで測定されたビームの時間スペクトラム.

同じ 180 kV での extinction は 10^{-11} 台であり, 2014 年の測定と同様に, キッカーシフトによる extinction 改善の有効性が確かめられた.

遅い取り出しビームの extinction は、金ター ゲットから発生した2次粒子のイベントタイミン グを K1.8 ビームラインに置かれたホドスコープ により測定して求められた⁶⁾. 図8は9個のバケ ツタイミングにやってきた2次粒子の強度を表 す. この測定ではビームは K1~K4 rear に入れ た. front ではなく rear に入れた理由は以下の通 りである。入射キッカーの磁場波形は回路のミス マッチにより磁場波形が立ち下がったあとに反射 波形が発生する(後述). この反射波形は先に MR に入射され周回しているビームを蹴りエミッタン スを大きくする。この対策として補正キッカー が導入された⁸⁾. しかし SX のチューンではこの 補正は十分ではなく、K1~K4 rear にビームを入 れ、キッカーのタイミングを遅らせる方向にずら した場合は、逆の場合より影響が大きくなる、そ のため、K1~K4 front にビームを入れ、入射キッ カーは早める方向に720 nsec シフトさせた. 図8 の K1~K3_rear のタイミングには全く粒子が存在 しないことがわかる. しかしながら K4 rear には 202 個の粒子があった. K4 を除く K1~K3 の範囲 に対する extinction は6×10⁻¹¹以下となる. 遅い 取り出し過程で K4 rear のみ残留粒子を発生させ ることはできないことから、次のセクションで述 べるように別の原因で発生している. したがって K1~K3の範囲の測定結果から、遅い取り出しに よる extinction への影響は6×10⁻¹¹ 以下であった と判断できる. この結果は今回得られた最大の成 果と言うことができる.



図9 各バンチ分布の取り出し中の時間経過.

図9は各バンチ分布の取り出し中の時間経過を 表す. K4_rear に分布している粒子は, 遅い取り 出しの開始が最も多く, スピルの後半以降にゼロ になることがわかる.

7. 残留粒子の原因推測

前述のように、遅い取り出しビームの extinction の測定によって、K1~K3の rear バケツの残 留粒子数はゼロだったのに対し、K4_rear のみ202 個の残留粒子が存在していた. なぜ K4_rear のみ に残留粒子が存在したのかを、測定された結果を もとに推測してみる. 遅い取り出しビームによる extinction の測定では、K1~K4の front バケツに メインビームが入射された. それに対応して MR 入射キッカーは、720 nsec だけタイミングを早め る方向にずらし、rear に入る RCS からの残留粒子 を MR で周回させないようにした. 遅い取り出し のメカニズムでは K4_rear のみ残留粒子を発生さ せることはできない. 入射時にすでに残留粒子は 存在していたと考えるのが自然である.

まず、図9からわかるように、K4_rear に分布 している残留粒子は、遅い取り出しの開始が最も 多く、スピルの後半以降にゼロになる。3次共鳴 の水平方向位相空間上のセパラトリックスは、ス ピルの開始が最も大きく、取り出しの進行につれ て小さくなり、最後はゼロになる。つまり水平方 向のベータトロン振幅が大きいものほど残りやす いということを意味する.この事実は原因の推測 をする上で大きなヒントとなる.

図10は、遅い取り出しによる extinction 測定時の MR へのビームバンチの入射、入射キッカーと RF バケツの関係を模式的に示したものである. 黒で示したバンチはメインビーム、灰色で示した





図11 入射キッカー出口でのビームの水平方向空間内プ ロット.

ものはRFチョッパーの蹴り残しビームである. RCS からの1回目の入射 K1 で、これらのビーム バンチはそれぞれ K1 front と K1 rear に入る. こ のとき, K1 rear に対応したビームをリングで周 回させないために、入射キッカーは約1 RF バケ ツ分前にずらす. K1 入射から40 msec 後に K2 の 入射が行われる。K2のキッカーも前にずらして いるため、仮にK1 rear に残留粒子が存在し周 回していても K2 のキッカーで再度蹴られてしま う. K2_rear, K3_rear も同様である. しかし, K4_ rearの粒子だけはキッカーで蹴られないことが わかる. 図11 は入射キッカー出口の水平方向位 相空間を示す. (a)の楕円はコリメーターで決ま るリングのアクセプタンスである. ここでは54π mm·mrad とした. 一旦入射され周回したビーム が再度入射キッカーで蹴られた場合の楕円を(b) で示す. ここでエミッタンスは 54π mm·mrad と した. これらの2つの楕円には十分なクリアラ ンスがあるため、入射キッカーで再度蹴られた K1~K3 rearの粒子はすべてビームロスとなる.



図12 入射キッカー波形とビームバンチ.

これで K4_rear のみ残留粒子が存在する理由が説明できる.

それでは、キッカーのタイミングシフトによ りRF チョッパーの蹴り残しビームをMR 入射直 後に全部消滅させたはずなのに、何でK1~K4_ rear に粒子が残ってしまうことが起きるのであろ うか.1つの可能性を以下で述べる.RCSからの ビームはビーム輸送系 (3-50BT) を輸送され MR へ入射される. 3-50BT には RCS からのビームハ ローを削るコリメーターが設置されている。また 入射キッカーの直上流にはセプタム磁石が置かれ ている⁹⁾. 仮に入射キッカーにやってくるビーム に非常に大きな振幅を持つハローが存在するな らば、MRのアクセプタンスに入り周回してしま う可能性がある (運動量はメインビームと同じ程 度とする). 図11(c)は入射キッカーのタイミン グをずらして磁場がゼロだった場合に振幅250π mm·mradを持っているハローの分布線である. この例ではぎりぎり(a)のアクセプタンスとの重 なりはないため入射直後にロスとなる. 図12は 入射キッカーの実際の波形とビームバンチとの関 係を示す.2つのキッカーの波形が示されている が、現在は立ち上がりが鋭い方の波形で運転され ている⁸⁾.キッカーの波形の立ち上がりに比較し て立ち下がりは緩くテールを引いているのがわか る.また、キッカーの主波形が立ち下がった後に 反射波によるこぶ状の波形が見えているが、キッ カーのタイミングを遅れる方向にシフトするとこ の影響が大きくなる. front にメインビームを入 れ、キッカーシフトを早める方向にしたのはこの 理由による. 図12(a) はキッカーをシフトさせず

2バンチとも入射させる通常の場合を示す.これ に対して、図12(b)はfrontにメインビーム(黒), rear は蹴り残しビーム(灰色)の場合で、キッ カーの波形は720 nsec だけ前にずらしている.こ の例では、蹴り残しビームは立ち下がり途中の磁 場(フルの15%程度)を感じる.この15%のキッ カーの磁場を感じた場合、図11のハロー(c)は (a)のアクセプタンスに近づき(d)の点線になる. この場合、アクセプタンス(a)との重なりが生じ る.アクセプタンス内に入った粒子は周回するこ とができ生き残る.ハローのベータトロン振幅が 大きいものほどアクセプタンスの中心に入るが数 は少なくなる.これは遅い取り出しの開始がもっ とも残留粒子が多いことを説明する.

それではなぜ、速い取り出しでアボートビーム ラインに蹴り出したビームのK4_frontの extinction は悪くなかったのであろうか. この時、メイ ンビームはK4_rear に入れ、キッカーはタイミン グが遅れる方向に 600 nsec ずらした(図12(c)). RF チョッパーの蹴り残しビーム(灰色)は、キッ カーの波形が鋭く立ち上がるために、図12(b)の 時とは違いキッカーの磁場を感じない. これは図 11(c)に対応する. 図11(c)は(a)との重なりがな いため、RF チョッパーの蹴り残しビームは完全 になくなる.

以上の推測が正しい場合, rear にメインビーム を入れ, キッカーをタイミングが遅れる方向にず らして4回入射する場合は, K1~K4_frontの残留 粒子は満足できる結果になるはずである. ただし 前述のようにキッカー波形を後ろにずらすのは, キッカー波形の反射波の周回ビームへの影響が大 きいため好ましくないとされる. しかしながら, ほんとうに許容できないかどうかは今後定量的に 精査することも必要と思われる. K1~K4_front に メインビームを入れ, キッカー波形を前にずらす 場合, 空振りの K5 になるもので K4_rear の粒子 を K1~K3_rear と同様に蹴り飛ばすことができれ ば, K4_rear の問題も解決するはずである.

以上述べた内容は、測定されたすべての結果 を定性的に説明するが、あくまで推測の域を出な い、今後追加ビーム試験を行い推測の成否や対策 の有効性を確かめる予定である。

8. まとめ

2018年1月、2月に行われたビーム試験におい て、8 GeV に加速された陽子ビームの遅い取り 出しに成功した. 取り出しされたビーム強度は COMET Phase-I で想定されているビーム粒子数 に相当する. 取り出し効率, spill duty factor は限 られた調整時間の中でそれぞれ97%,16%に達し た.次回の試験では、さらに取り出し効率、spill duty factor の向上を目指す. 入射キッカーのタイ ミングをずらす方法により extinction $が10^{-11}$ の オーダーに改善されることが2014年に引き続き 速い取り出しビームによる測定で確認された. 懸 案であった遅い取り出し過程の extinction への寄 与は6×10⁻¹¹以下であり要求される10⁻¹⁰を満た すことが確かめられた。今回のビーム試験結果で 得られた成果は COMET 実験実現に向けて大きな 一歩となる. K4 rear の残留粒子の発生原因を推 測した. 推測が正しいかを以降のビーム試験で確 認し対策をとることが今後の課題である.

謝 辞

本執筆にあたって, 8 GeV SX 試験と extinction

の測定については参考文献¹⁰⁾を参考にしており, これらの仕事はこの論文の著者の方々により進め られたものです.また,これらの方々以外にも, J-PARC MR の電源,モニター,制御,入出射,RF グループの多くの方々に協力をしていただきまし た.また取り出し分岐部から下流のビームライン のビーム調整は,一次陽子ビームライングループ のメンバーによってなされたものです.以上すべ ての方々に感謝の意を表します.

参 考 文 献

- The COMET Collaboration: CDR for COMET, Jun 23, 2009, http://comet.kek.jp/Documents_files/comet-cdrv1.0.pdf
- 2) M. Tomizawa et al.: JPS Conf. Proc. 8, 012019 (2015).
- 3) M. Tomizawa et al.: Proc. of the 11th EPAC, 367 (2008).
- M. Tomizawa, Y. Arakaki, T. Kimura, R. Muto, S. Murasugi, K. Okamura, H. Sato, Y. Shirakabe and E. Yanaoka: Nucl. Instrum. Methods A902, 51 (2018).
- 5) R. Muto et al.: Proc. of the 15th PASJ, WEP011 (2018).
- 6) Y. Fukao et al.: Proc. of the 15th PASJ, FROL12 (2018).
- 7) 杉山康之, 私信.
- 8) T. Sugimoto et al.: Proc. of the 14th PASJ, 1209 (2016).
- 9) M. Tomizawa et al.: Proc. of the 22nd PAC, 1505 (2007).
- 10) M. Tomizawa et al.: Proc. of the 15th PASJ, FROL13 (2018).