Belle Group 活動報告

1. 解析の状況

前回報告(2016 年 9 月)後も引き続き Belle 実験で収集した全データを使って Belle 実験

としての最終結果や新しいプロセス・崩壊モー ドの解析、新しい解析手法の開発が進められて いる。2016年度後半の国際会議(CKM, LLWI, Moriond など)や学術誌に新しい結果を発表し た。その中のいくつかについて報告する。

 $B \rightarrow K^* \ell^+ \ell^-$ 崩壊にはさまざまな角分布に新物 理に感度のある物理量が含まれており、LHCb による P_5' と呼ばれるパラメータの $B \rightarrow K^* \mu^+$ μ^- での測定に標準理論で説明できないアノマ リーが報告されている。前回報告後に Belle 実 験では $B \rightarrow K^* \mu^+ \mu^- \ell^- B \rightarrow K^* e^+ e^- \ell^- \ell^- \ell^-$ 測定を行い、統計的には不十分ではあるものの 前者では LHCb と同様のアノマリーが確認さ れたが後者ではアノマリーの兆候は見えない という結果となった (図 1)。

2005 年に Belle で $B \rightarrow J/\phi K_{\omega}$ 崩壊の中に 発見された共鳴状態 X(3915)はその後 BaBar 実験での結果や二光子事象の解析から 0⁺⁺状 態であり、 $\chi_{c0}(2P)$ と特定されて 2014 年版の PDG に掲載されていたが、その後の BaBar デ ータの再解析により 2⁺⁺状態が必ずしも棄却 しきれておらず、また X(3915)→DD-bar 崩 壊が発見されていないことから 2016 年版の PDG では $\chi_{c0}(2P)$ としての掲載を見送られた。 今回 Belle では e⁺e⁻→ J/ϕ DD-bar について J/ ϕ とひとつの D を再構成して残りの D を反跳





として捕える手法で DD-bar の質量分布から χ_{c0} (2P)としてよりふさわしい候補となりうる X*(3860) 共鳴状態を発見した (図 2)。従って X(3915)は既存のチャーモニウムには収まら ない粒子である可能性が再浮上した。

D中間子は標準理論では CP 非対称性がごく小さく、有意な CP 非対称性の測定は新物理

の信号である可能性が高い。今回小林・益川行列要素により抑制された崩壊モードである D⁺ $\rightarrow \pi^+ \pi^0$ と D⁰ \rightarrow Ks Ks について統計がそれほど高くないが、2% 程度の誤差の範囲内 で CP 対称性がなりたっていることを確認した。また、D⁰ \rightarrow Ks $\pi^+ \pi^- \pi^0$ の 4 体崩壊で時

間変換に奇 (T-odd) である量に着目し、その CP 対称性が 0.2% 以下で成り立っているこ とを確かめた。

2. Belle II の活動状況

前回報告以降も各検出器の製作・組み込み 及び宇宙線試験を進めている。中央飛跡検出 器(CDC)は、2016 年 10 月に Belle II 構造 体への組み込みが完了した。その後、内側のバ ーテックス検出器 (VXD) の組み込み試験も予 定通りに行われた。それと並行して、VXDの 電子回路の冷却に用いられる液体 CO₂ 冷却装 置もヨーロッパから運送されて、筑波実験棟 B1 に設置された。2017 年 1 月には、前置増 幅器周りの電子回路に修正を加えた後方の電 磁カロリメーターも組み込まれた。3 月末に は、一部不具合の見つかった KL・ミューオン 検出器(KLM)を入れ替える作業を行い、4月 に予定されているロールインに向けて準備が 着々と進んでいる。前回の報告から2回の全 体会議、BPAC やデータ収集システムを焦点 にした PAC などを行ってきたが、データ収集、 宇宙線試験、シフト体制、最初に取るデータの エネルギーなどへ議論の焦点が移ってきた。

今回は、組み込まれた CDC の宇宙線試験に
ついて詳しく取り上げる。CDC には、14,336
本のセンスワイヤーが張られており、そこから
の微弱信号を 299 枚の Frontend board

(48ch/board)で、増幅、整形を行い、さらに、 ドリフト時間を 1nsec 単位のデジタル情報と



図 3:ケーブル配線後の CDC



図4:宇宙線中のシャワーイベント



して、信号の大きさを FADC のデジタル情報として、Belle II 全体のデータ収集システム に転送している。CDC を Belle II 構造体に組み込み後に、299 枚分の電源ケーブル、デー タ収集用光ファイバーケーブル、トリガー用光ファーバーケーブル、トリガー信号やクロッ ク信号を受けるケーブル、ファームウェアのダウンロード用ケーブルや高電圧ケーブル等 の敷設を行った(図3)。その後、残念なことに FPGA の発熱の冷却が十分でないことが発 覚し、現場で全ボードの冷却方式を改良することを行ってから宇宙線データを取得するこ とが可能となった。

図4に宇宙線ではあるが測定器内でシャワーを起こして、多くの飛跡が CDC 全体でとら えられているイベントを示す(まだ磁場がかけられていないので、運動量の小さな粒子の真 っ直ぐな飛跡や途中で折れ曲がったデルタ線と思われる飛跡も観測されている)。この図か ら CDC 全体が動作していることがよくわかると同時に、Belle II のデータ収集システムも 動作していることが示されている。CDC グループでは、収集されたデータから通常の1本 の宇宙線イベントを用いることによって、各ワイヤーで異なる時間原点である To やドリフ ト時間とドリフト距離の関係式をレイヤー毎、入射角度毎に較正係数を求めるなどのこと を行い、各ワイヤーの位置分解能が期待されている 130µm 程度まで達成していることを確 かめた。その後、合計 6 枚使われているエンドプレートの相対位置を宇宙線データから求 めることも行った(まだ、途中段階であるが十分に良い結果が得られている)。さらにこれ らの結果を総合して、1 本の宇宙線を CDC の上部と下部で別々の飛跡として解析して、2 本の飛跡に対する仮の衝突点に最も近くへ内挿した XY 平面の位置と Z 方向の位置の違い から CDC の性能評価を行った。結果は図5に示す通りで、すでにモンテカルロシミュレー ションで期待されるような分解能がどちらの方向でも得られている。