

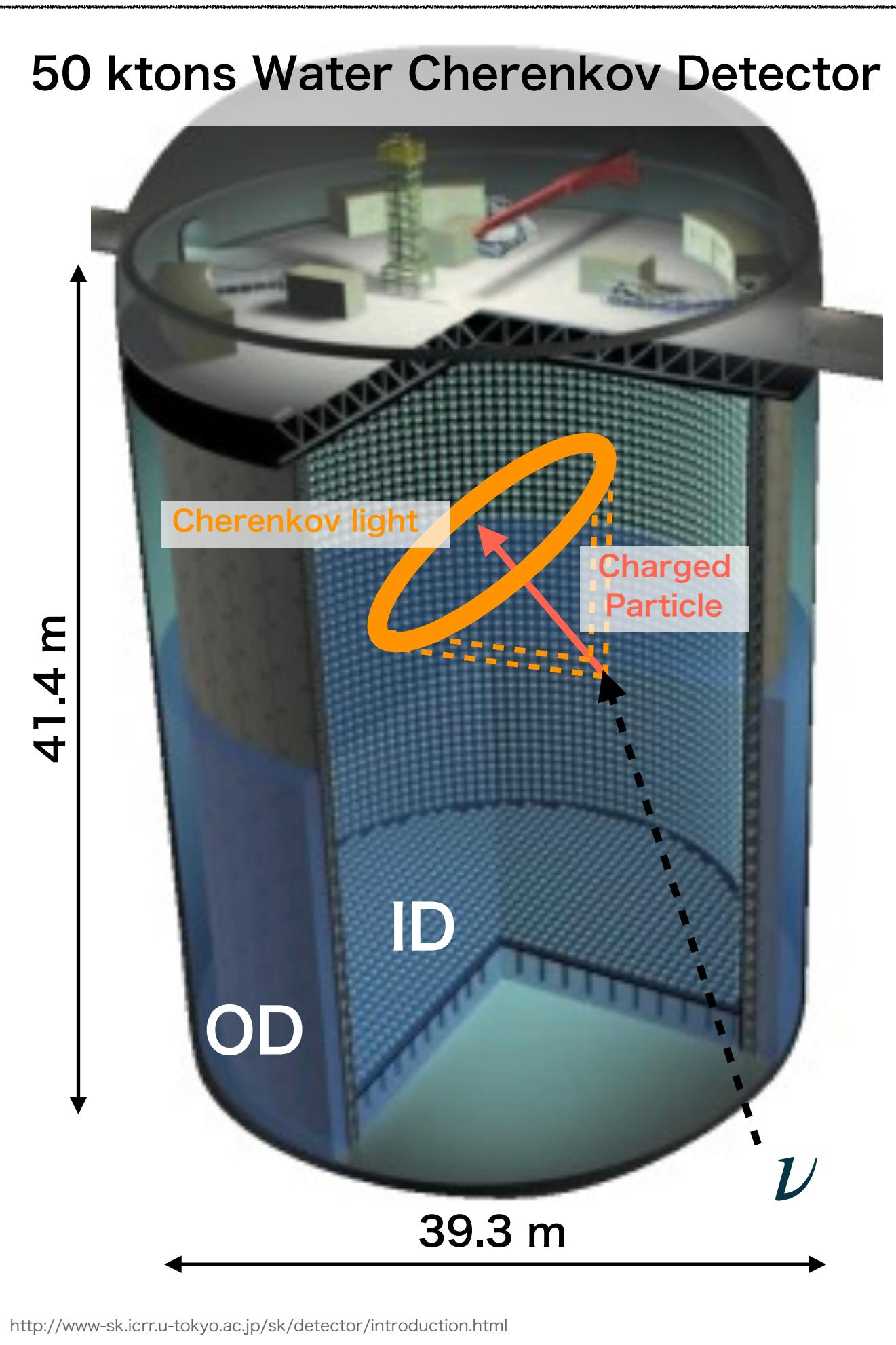
スーパー・カミオカンデ

— SK-Gdによる超新星ニュートリノ探索、太陽ニュートリノ —

原田 将之 (岡山大学 大学院環境生命自然科学研究科)

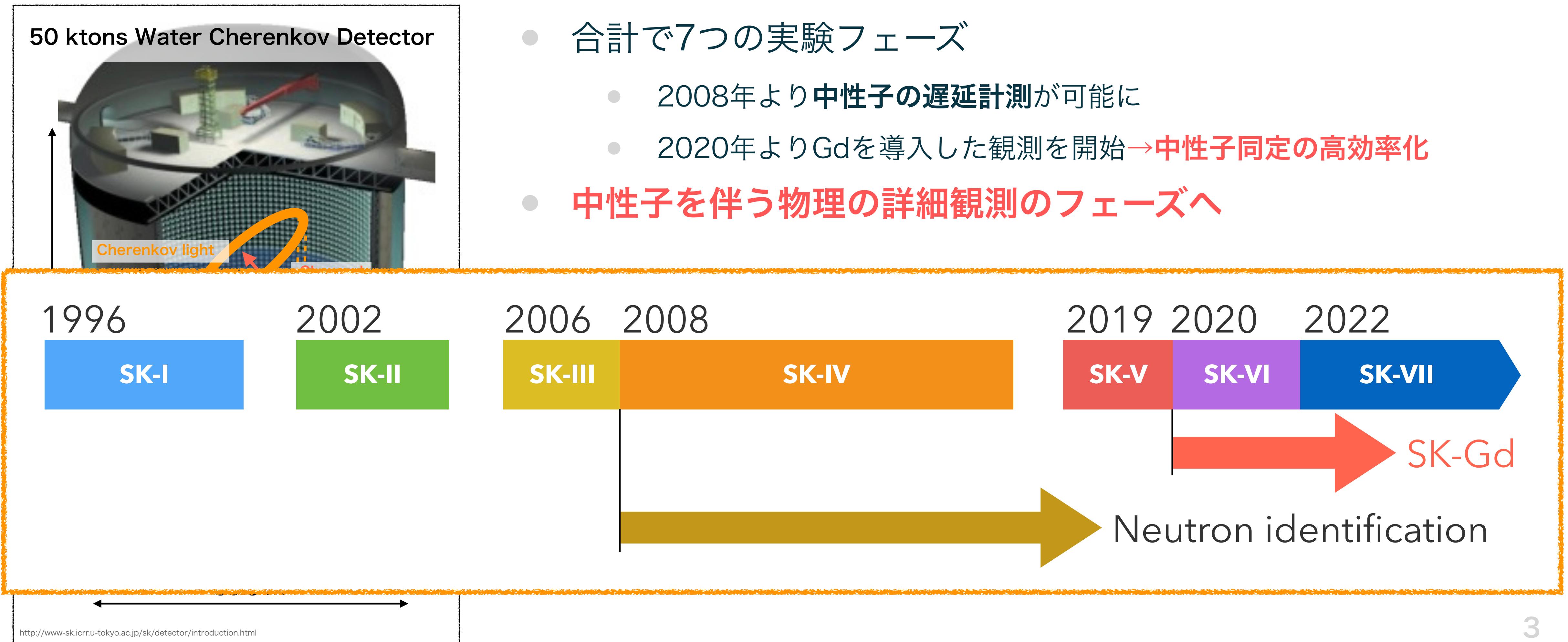
東京大学宇宙線研究所 令和5年度共同利用研究成果発表会

スーパー・カミオカンデ検出器

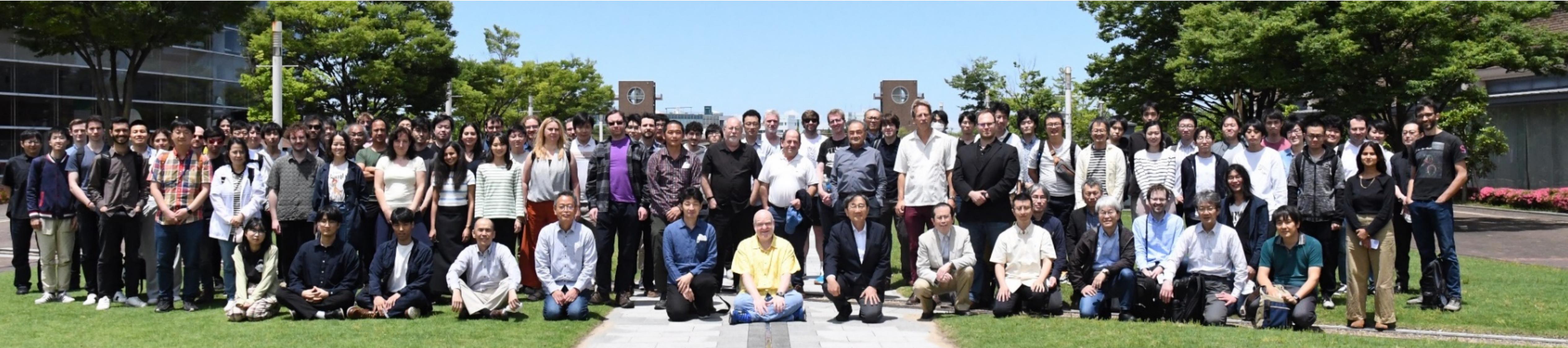


- 50 ktonの超純水ベースの水チェレンコフ型検出器
 - 岐阜県神岡鉱山地下1000 m (~2700 m.w.e.)
 - ~11,000本の50 cm PMT (ID) を使ってニュートリノ観測
 - ~2,000本の20 cm PMT (OD) でミュー・オンのVETO
- ~3.5 MeV - 数TeV領域までのエネルギー感度
→ 様々な物理ターゲットを持つ多目的検出器
 - 太陽ニュートリノ
 - 超新星ニュートリノ
 - 核子崩壊探索
 - 加速器・大気ニュートリノ

スーパー・カミオカンデ



The Super-Kamiokande Collaboration



Kamioka Observatory, ICRR, Univ. of Tokyo, Japan
RCCN, ICRR, Univ. of Tokyo, Japan
University Autonoma Madrid, Spain
BC Institute of Technology, Canada
Boston University, USA
University of California, Irvine, USA
California State University, USA
Chonnam National University, Korea
Duke University, USA

Gifu University, Japan
GIST, Korea
University of Glasgow, UK
University of Hawaii, USA
IBS, Korea
IFIRSE, Vietnam
Imperial College London, UK
ILANCE, France/Japan
INFN Bari, Italyl

NFN Napoli, Italy
INFN Padova, Italy
INFN Roma, Italy
Kavli IPMU, The Univ. of Tokyo, Japan
Keio University, Japan
KEK, Japan
King's College London, UK
Kobe University, Japan
Kyoto University, Japan

University of Liverpool, UK
LLR, Ecole polytechnique, France
University of Minnesota, USA
Miyagi University of Education, Japan
ISEE, Nagoya University, Japan
NCBJ, Poland
Nihon University, Japan
Okayama University, Japan
Osaka Electro-Communication Univ., Japan

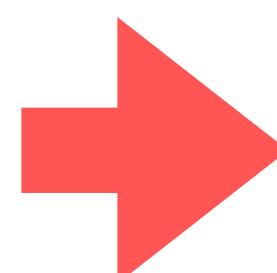
Tokai University, Japan
The University of Tokyo, Japan
Tokyo Institute of Technology, Japan
Tokyo University of Science, Japan
TRIUMF, Canada
Tsinghua University, China
University of Warsaw, Poland
Warwick University, UK
The University of Winnipeg, Canada
Yokohama National University, Japan

~230 collaborators from 55 institutes in 11 countries

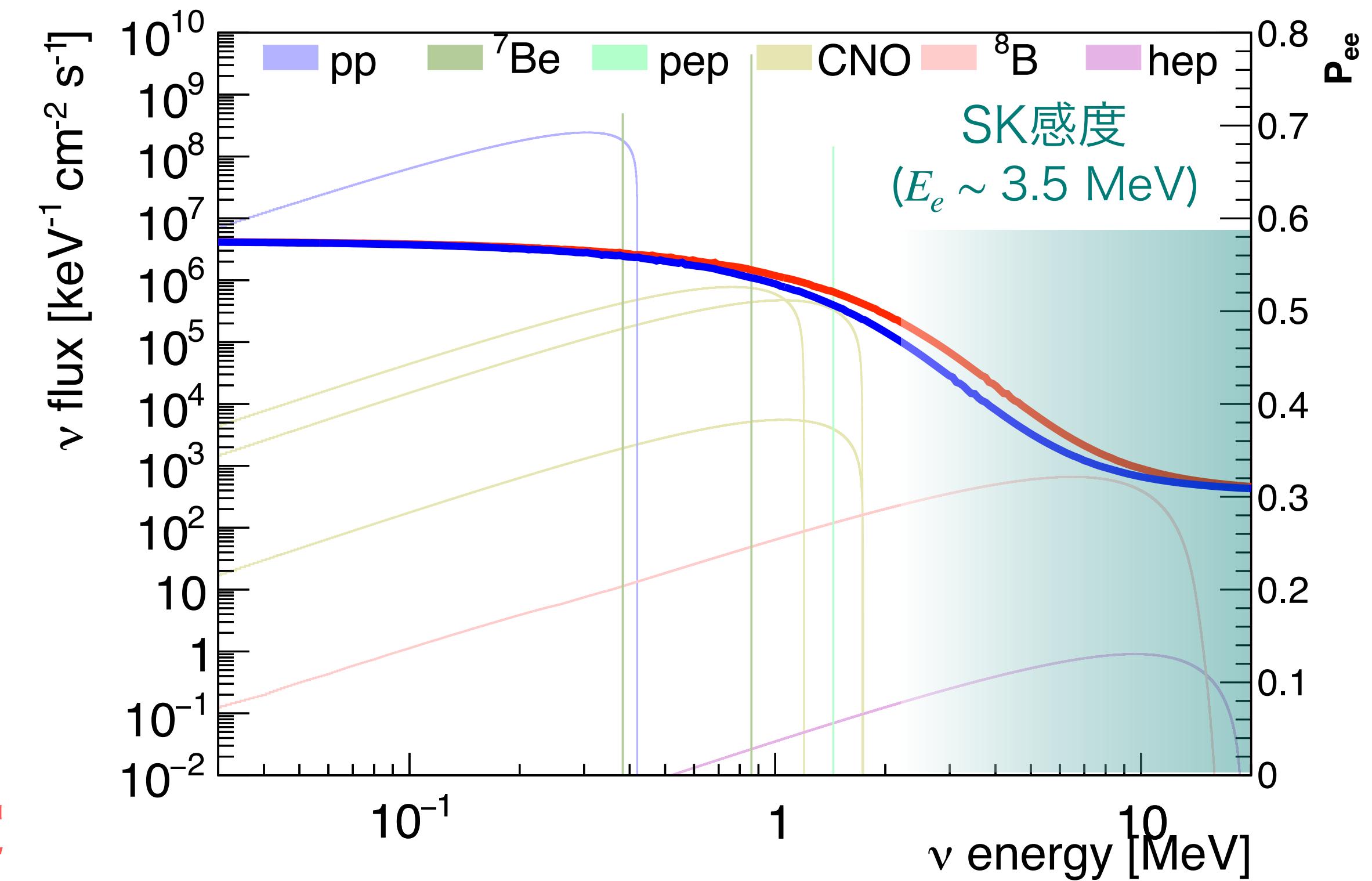
太陽ニュートリノ

- 太陽内核融合反応で生成されるニュートリノ
 - SKでは ^8B , Hepニュートリノに感度
- 太陽・地球内での物質効果により電子ニュートリノの生存確率(P_{ee})が変化
 - 昼夜非対称性
 - 数MeV領域で生存確率の遷移

ニュートリノ振動パラメータ θ_{12} , Δm_{12}^2 の測定

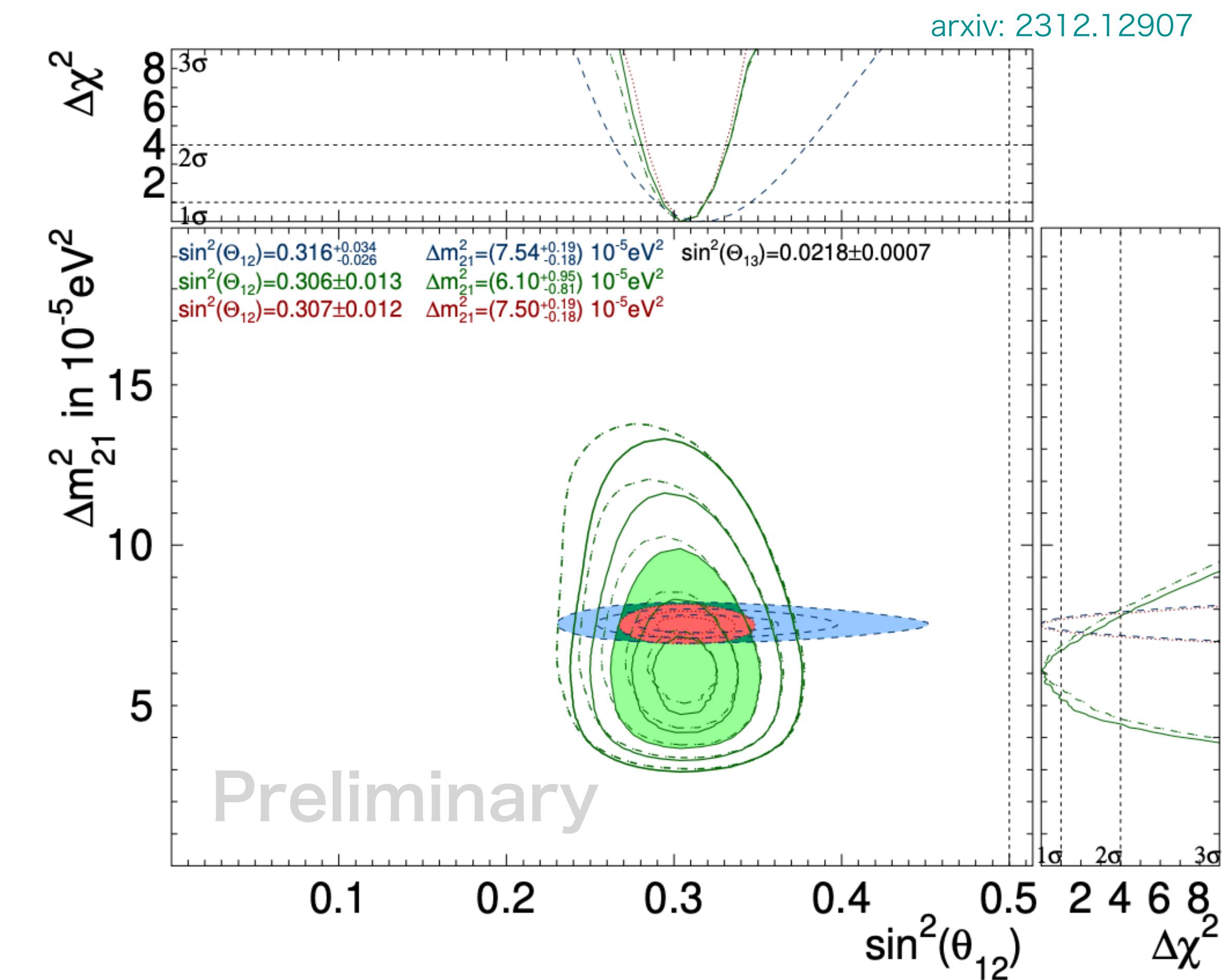
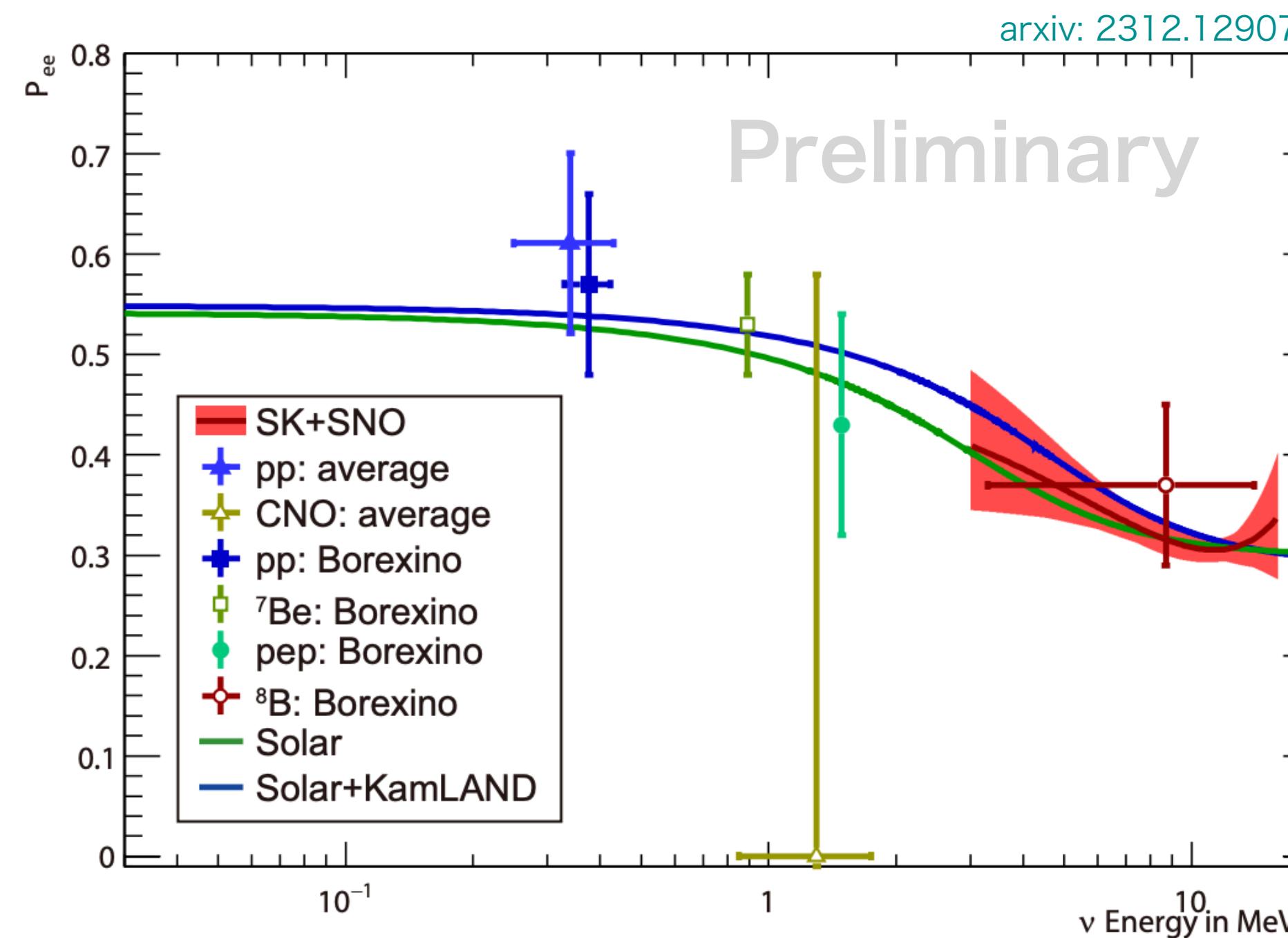


新物理探索



純水期の太陽ニュートリノ観測結果

- 2018年までの5805日の最新結果
 - スペクトルの遷移： 1.2σ でupturnの存在を支持
 - 昼夜非対称性： 3.2σ で非対称を支持
 - Δm_{221} : KamLANDのBest fitと 1.5σ の差異

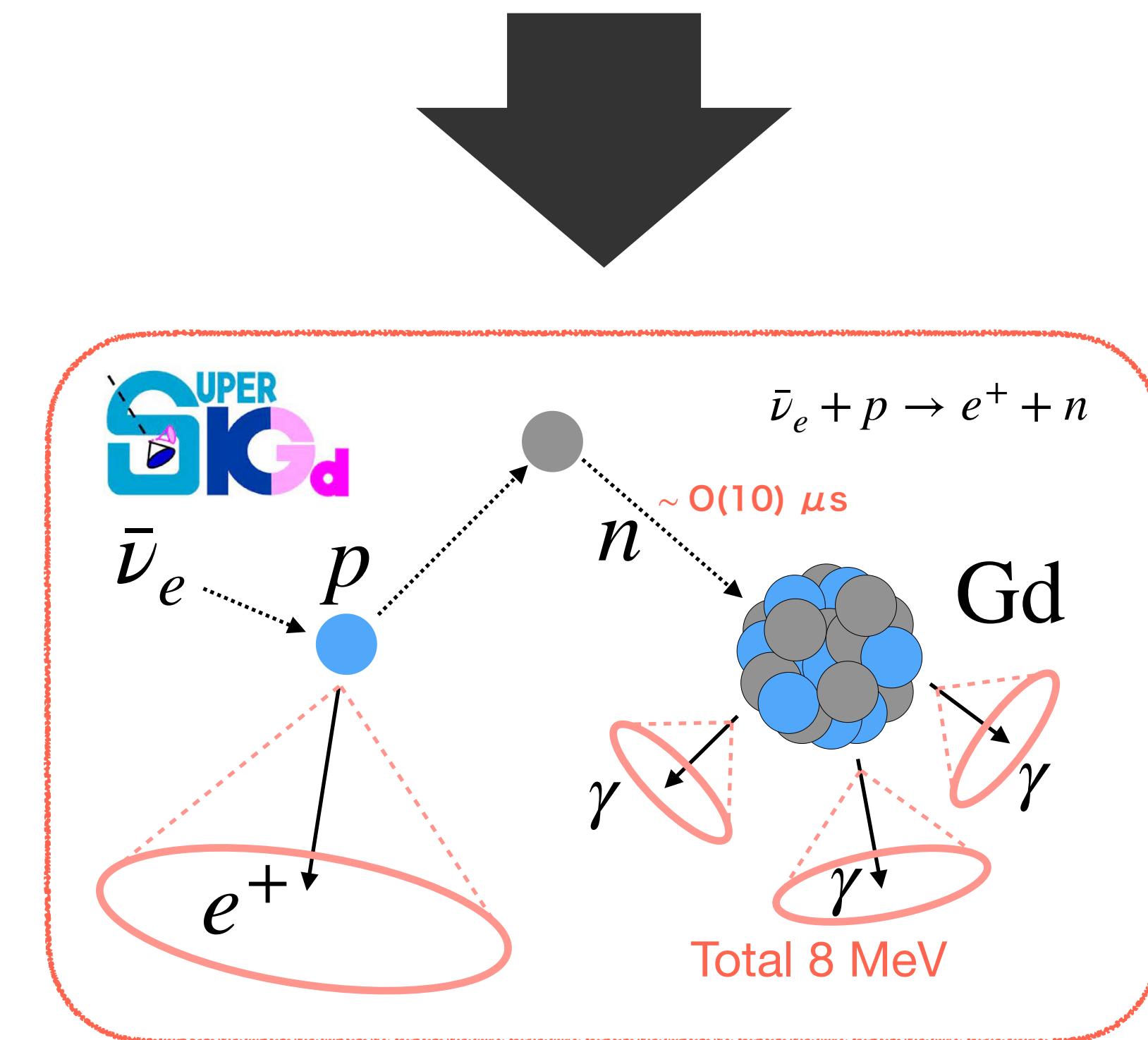
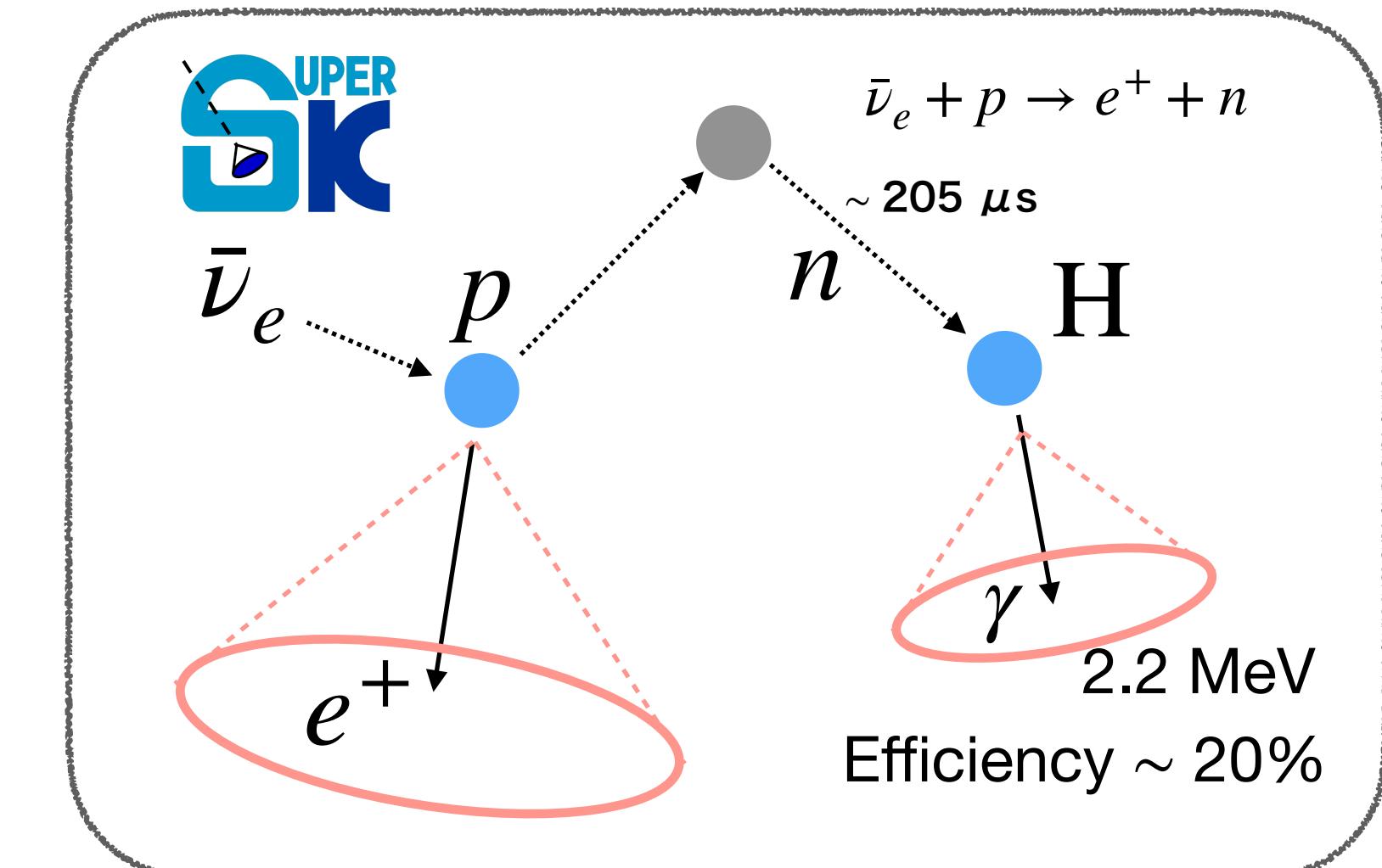


SK-Gd実験

SK-Gd実験：
Gdを超純水に導入することで中性子同定効率を飛躍的に向上

J. F. Beacom and M. R. Vagins, Phys. Rev. Lett. 93 (2004) 17110

- 超新星背景ニュートリノ(SRN)の初観測を目指す
- 他にも多くの物理ターゲット
 - 超新星ニュートリノから爆発方向決定精度の向上
 - 超新星前兆ニュートリノ観測
 - 大気・加速器ニュートリノ相互作用の理解・精度向上など。。



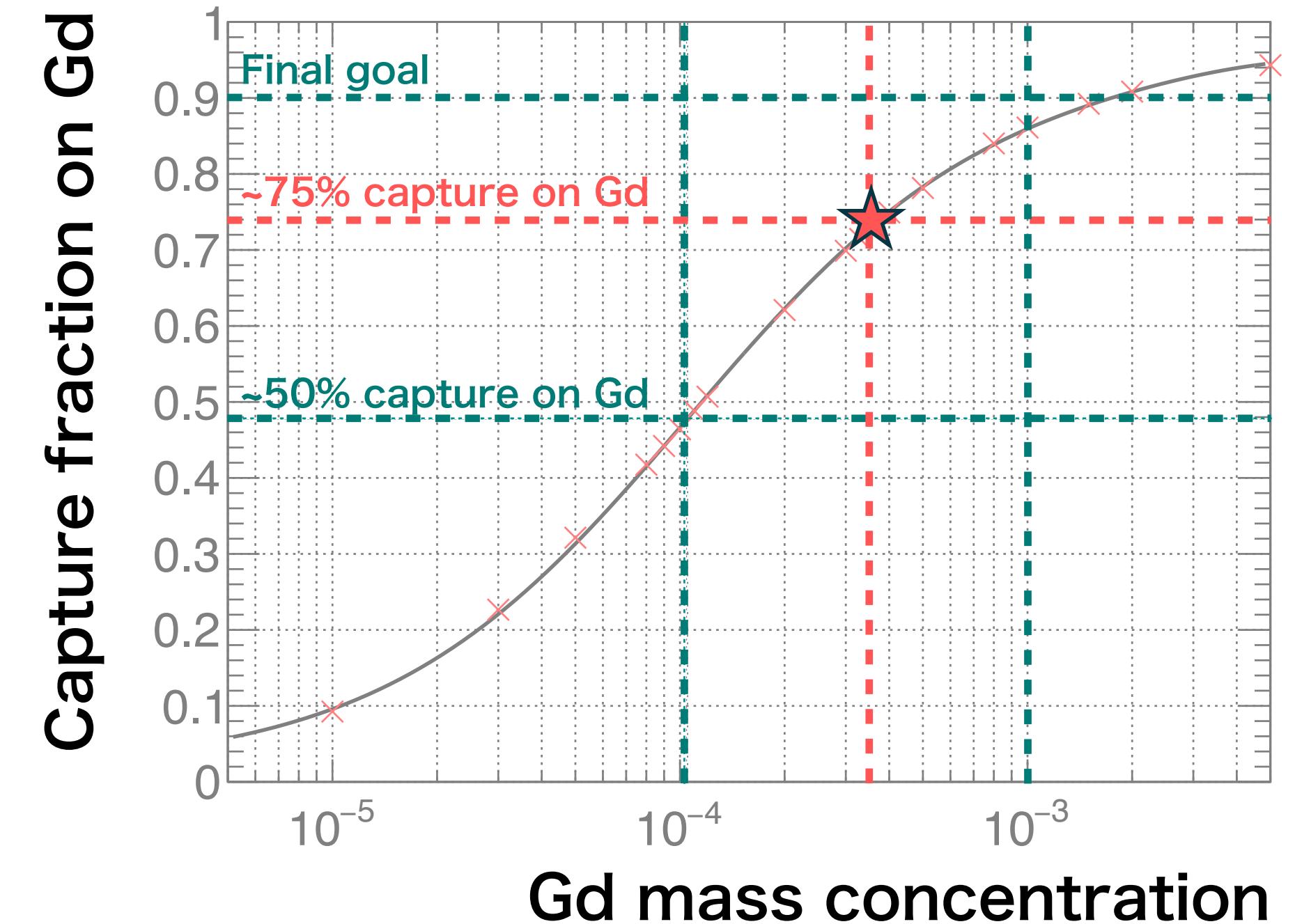
SK-Gd実験

SK-Gd実験：

Gdを超純水に導入することで中性子同定効率を飛躍的向上

J. F. Beacom and M. R. Vagins, Phys. Rev. Lett. 93 (2004) 17110

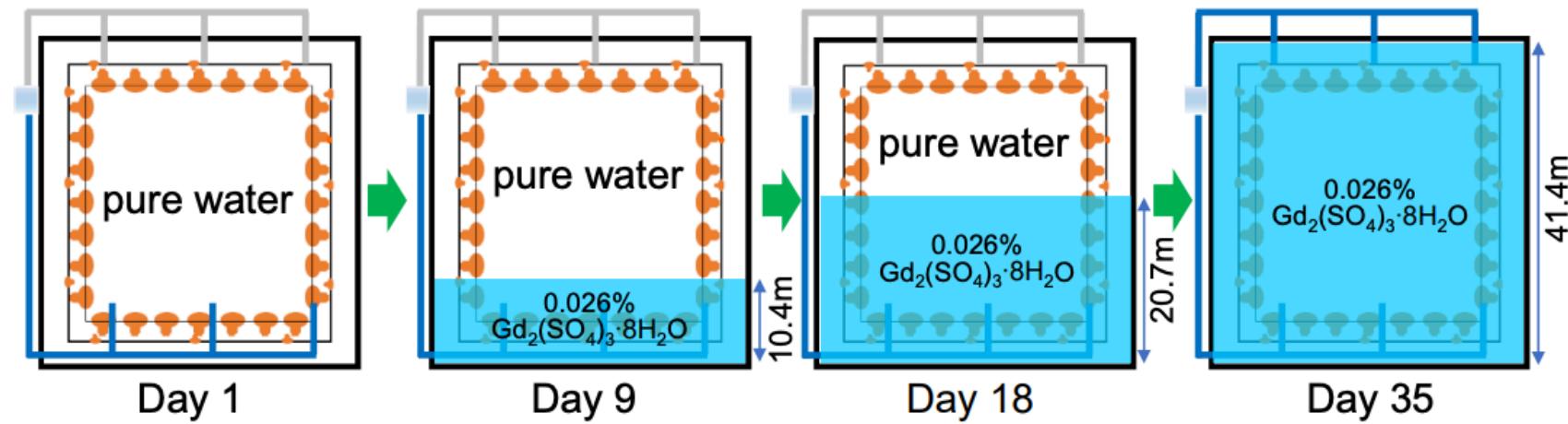
- 超新星背景ニュートリノ(SRN)の初観測を目指す
- 他にも多くの物理ターゲット
 - 超新星ニュートリノから爆発方向決定精度の向上
 - 超新星前兆ニュートリノ観測
 - 大気・加速器ニュートリノ相互作用の理解・精度向上など。。
- 2020-2022年 (SK-VI) : Gd質量濃度0.01%観測→完了 ✓
- 2022年- (SK-VII) : Gd質量濃度0.03%観測→on-going



Gd loading

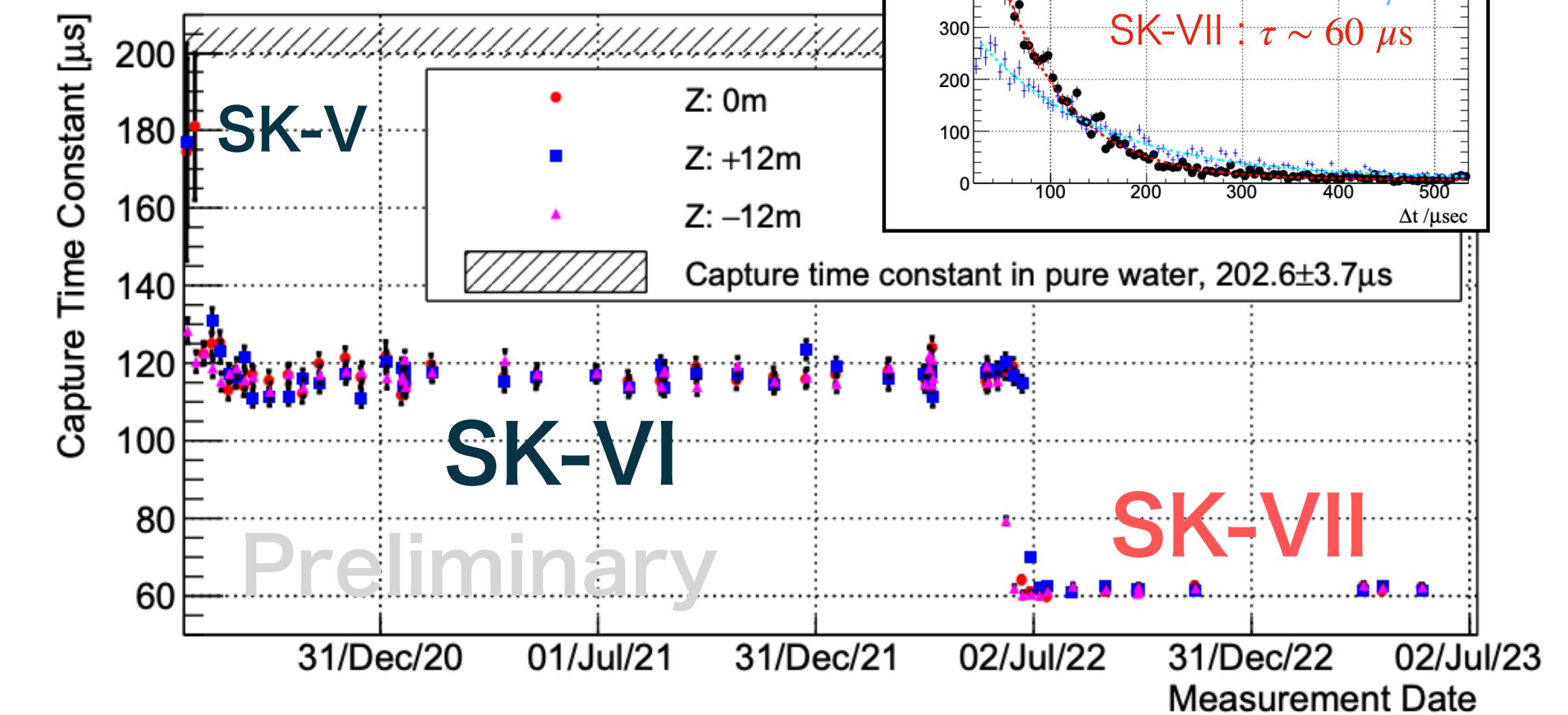
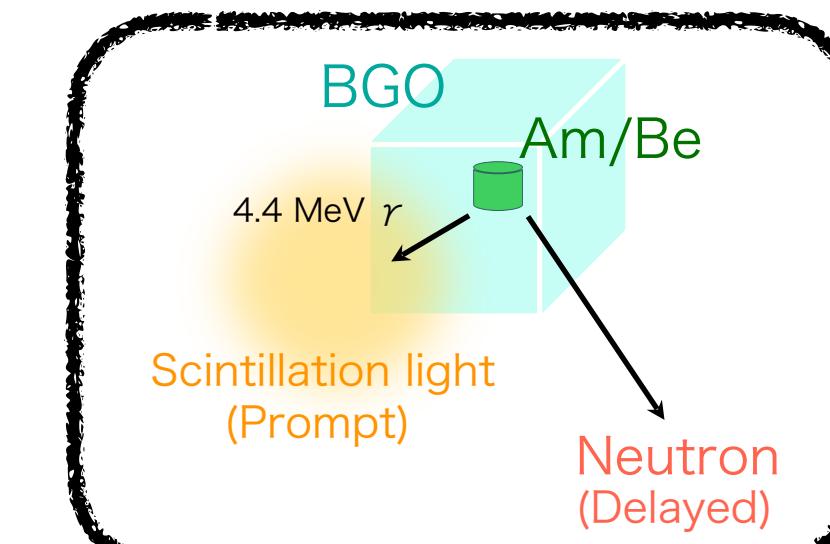
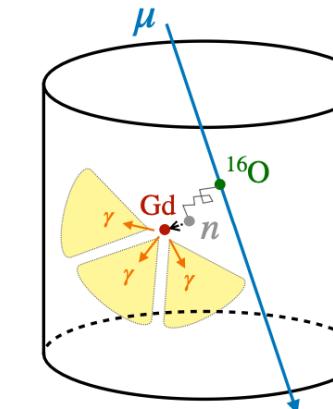
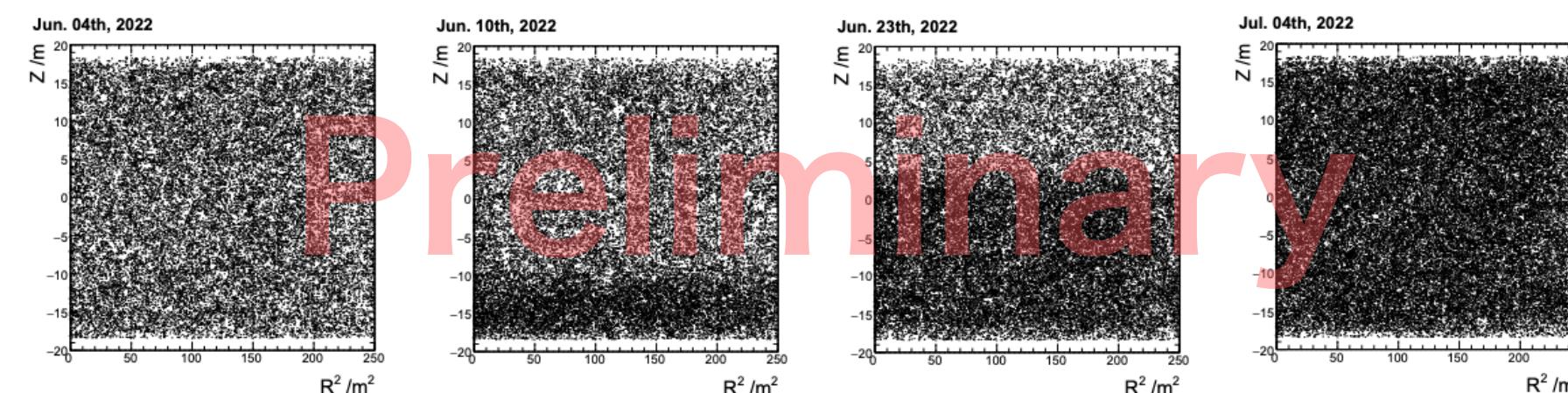
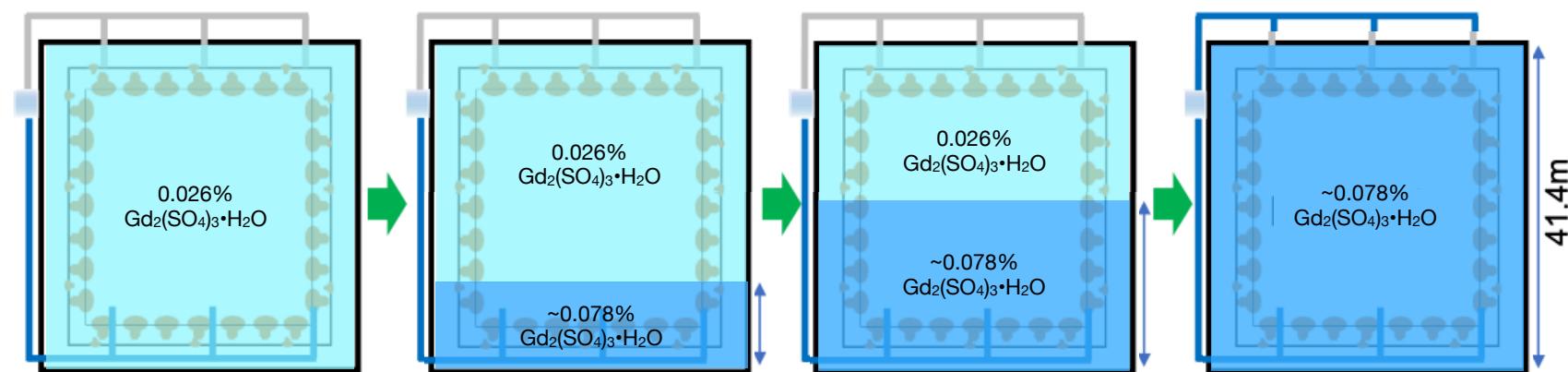
- 二度のGd導入

- 2020年 : First loading to 0.01%
Nucl. Inst. and Meth., A 1027 (2022) 166248



- 2022年 : Second loading to 0.03%

- システム改善→同程度の期間で二倍のGd導入に成功



✓ イベントレート・時定数・中性子同定効率
でGd追加の効果を測定！

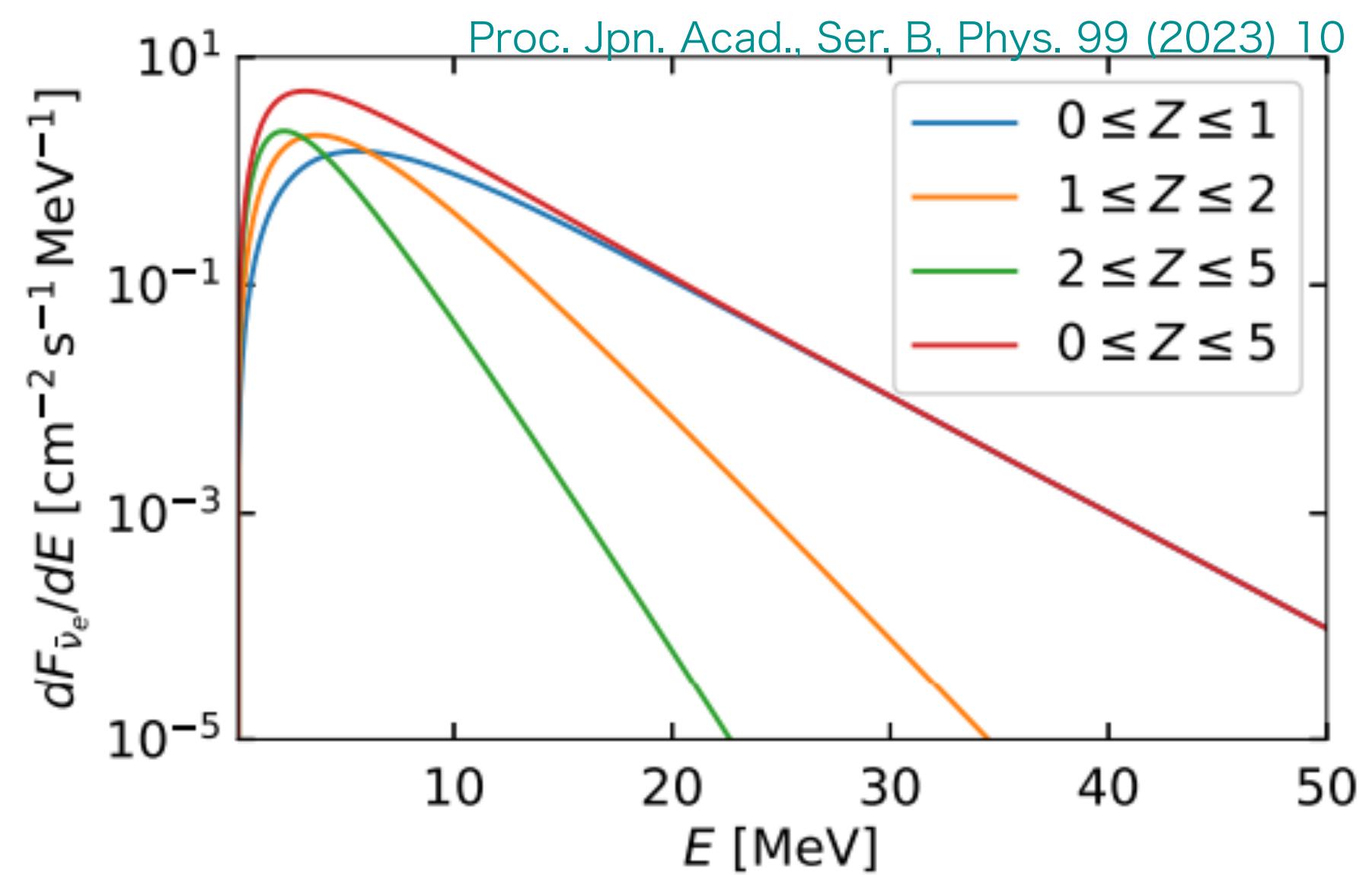
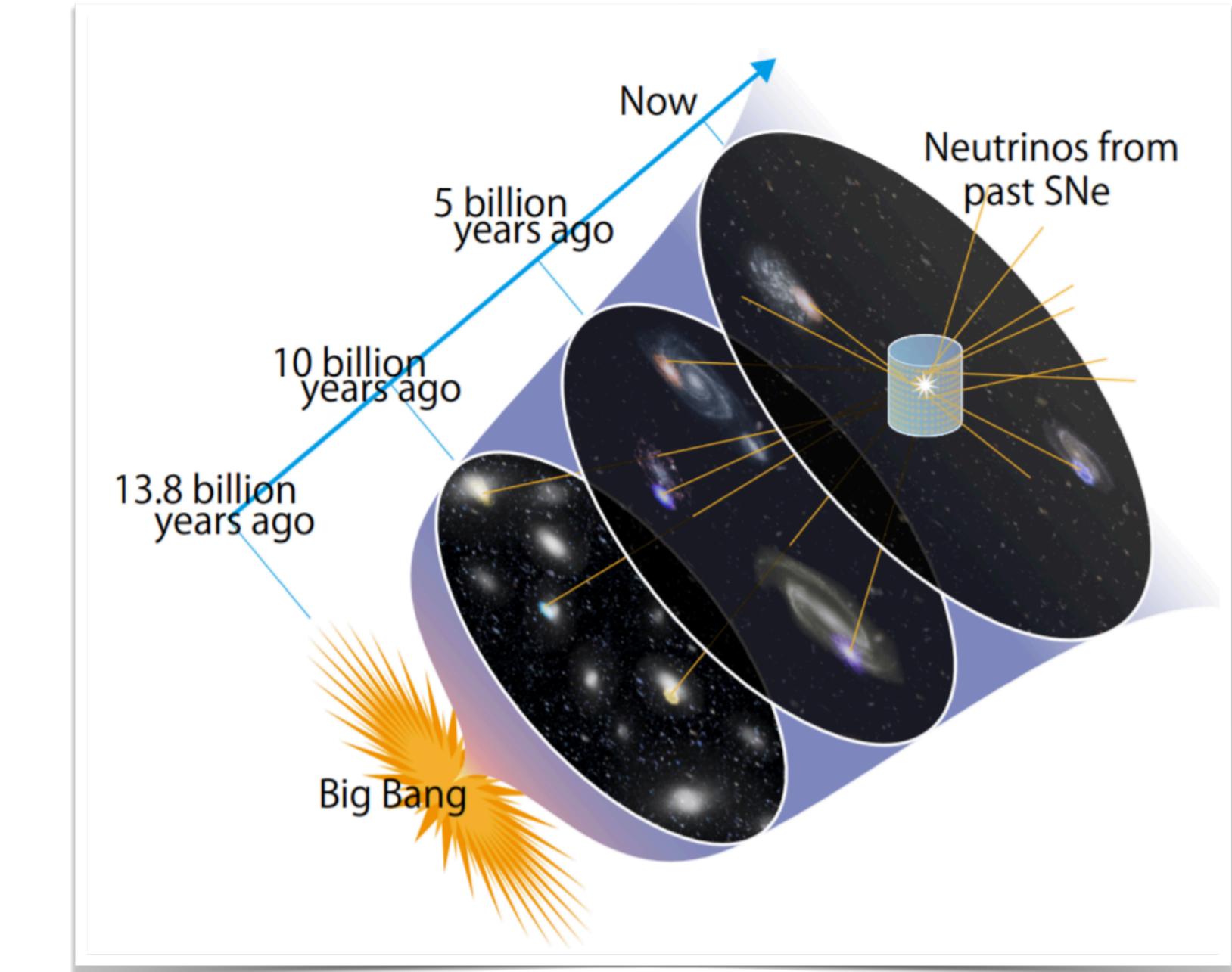
超新星背景ニュートリノ(SRN)

- 過去の超新星爆発で生成され現在の宇宙を漂っている

$$\Phi_{\text{SRN}} \propto \int [\text{SNレート}] \otimes [\text{SN } \nu \text{ フラックス}] \otimes [\text{赤方偏移}] dz$$

- 宇宙の星形成に関する情報をもつフラックス

- 星形成率の時間変化
- 超新星ニュートリノフラックス
- ブラックホールになる超新星の割合
- ...

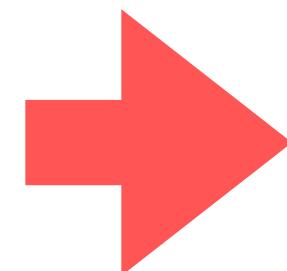


超新星背景ニュートリノ(SRN)

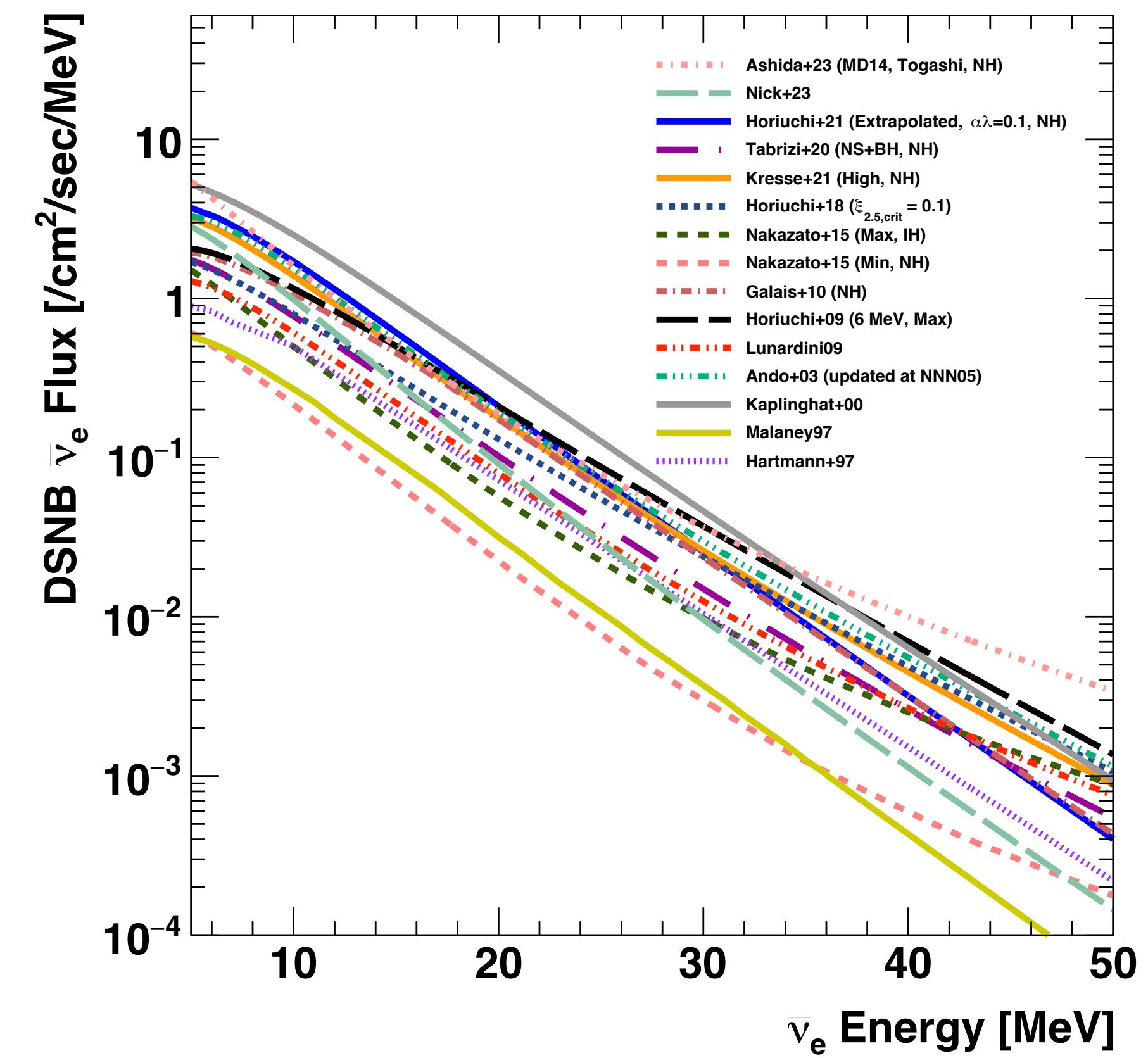
- 過去の超新星爆発で生成され現在の宇宙を漂っている

$$\Phi_{\text{SRN}} \propto \int [\text{SNレート}] \otimes [\text{SN vフラックス}] \otimes [\text{赤方偏移}] dz$$

- 宇宙の星形成に関する情報をもつフラックス
 - 星形成率の時間変化
 - 超新星ニュートリノフラックス
 - ブラックホールになる超新星の割合
 - ...

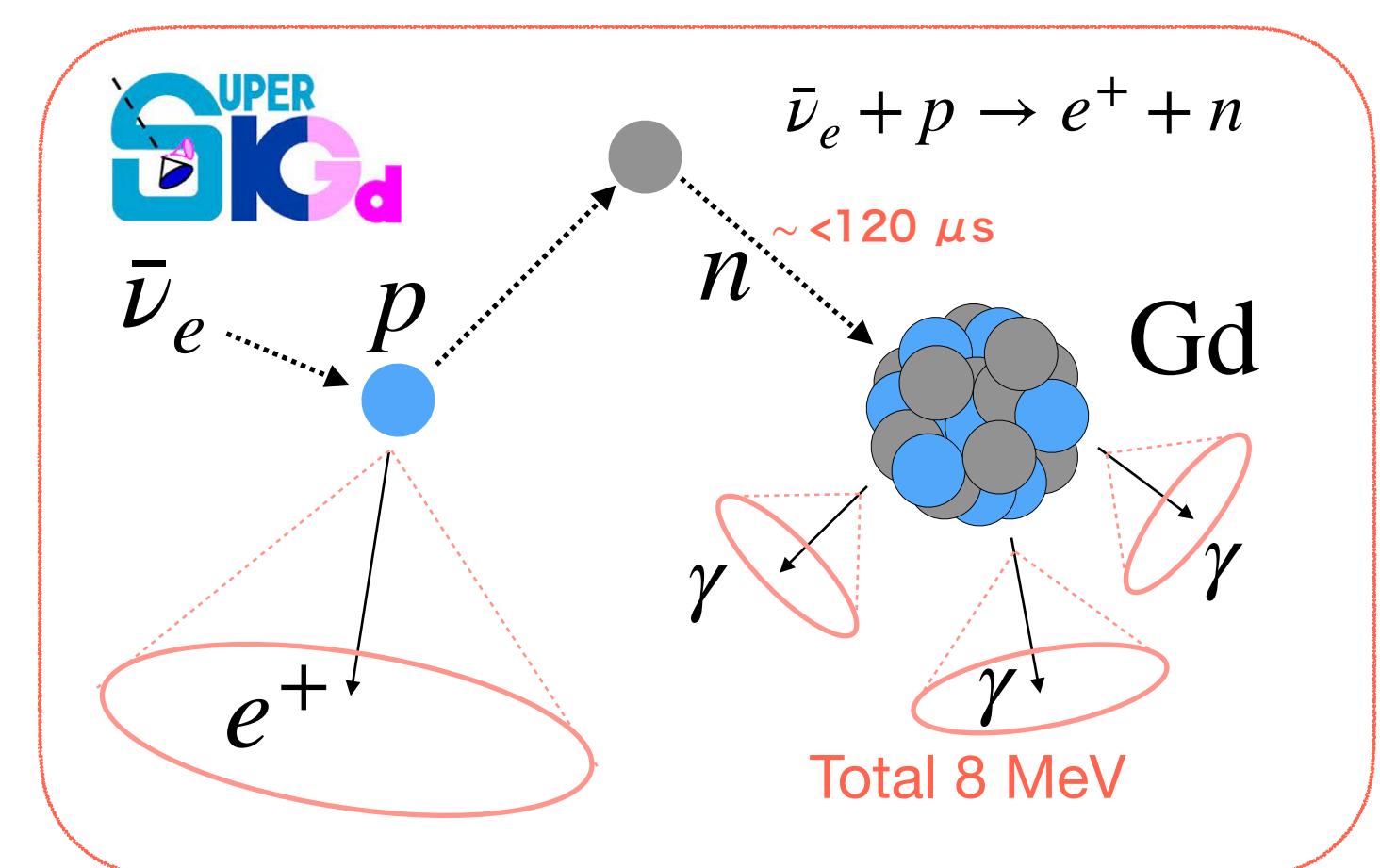


観測・理論から成る多数のモデルがある

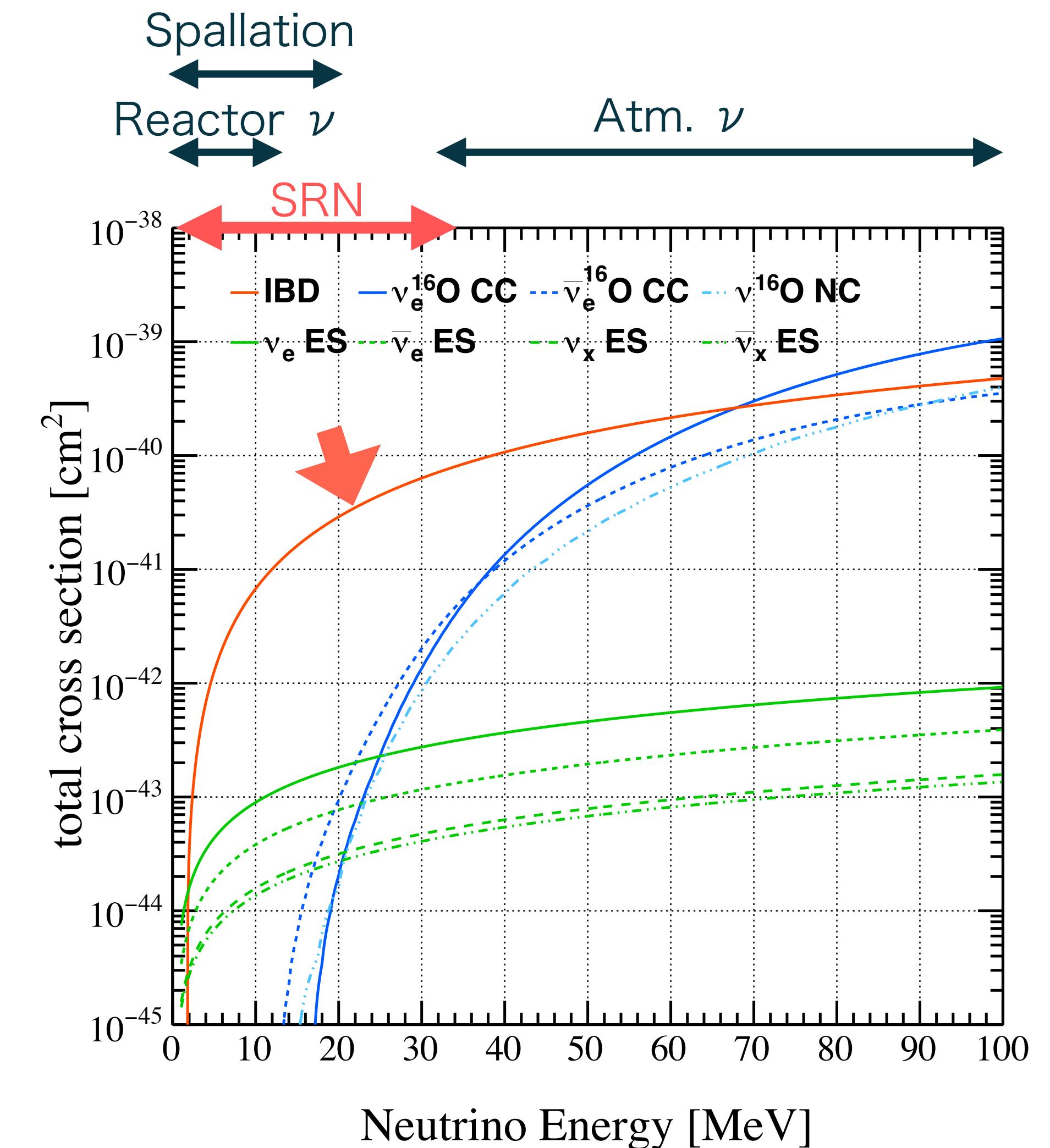


SK-Gd実験でのSRN信号

- SKでのSRN信号 : Inverse-Beta decay
(IBD: $\bar{\nu}_e + p \rightarrow e^+ + n$)



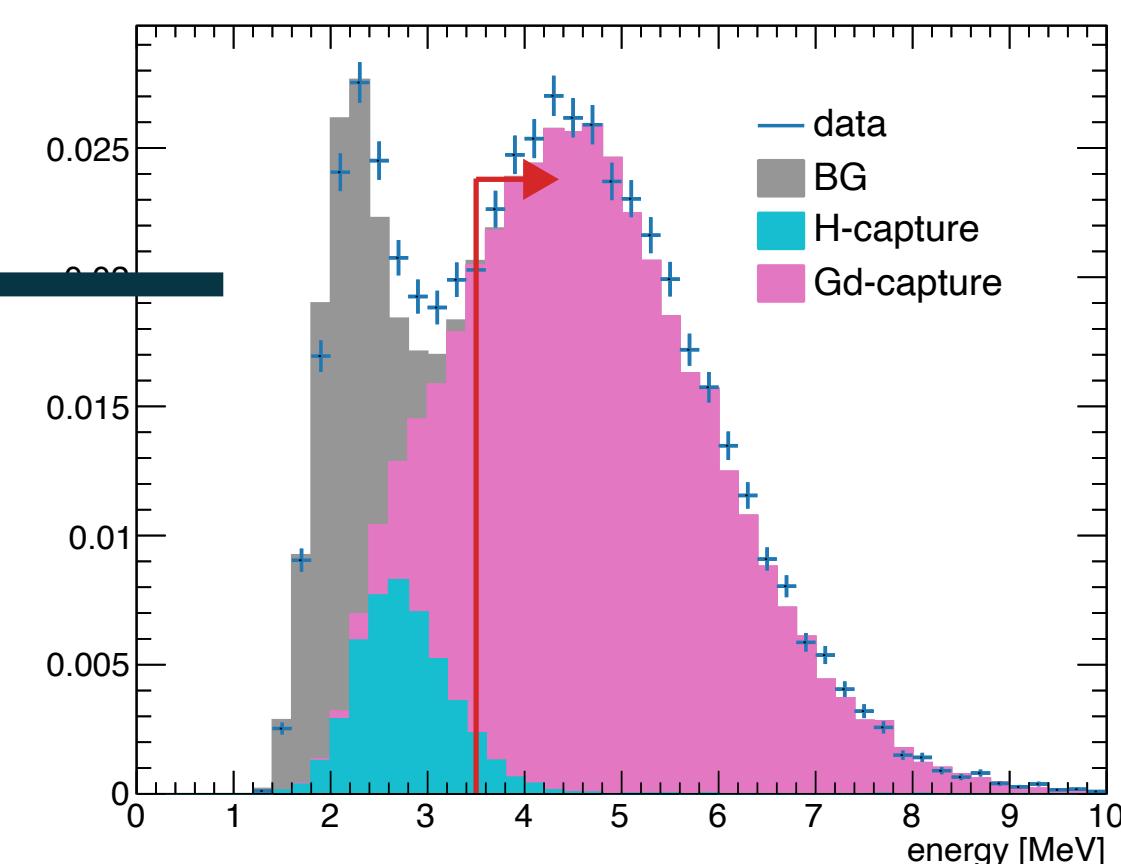
- バックグラウンド除去
 - 宇宙線ミューオンの原子核破碎
 - 大気ニュートリノ事象
 - 中性子タグを用いた遅延中性子数≠1事象



SK-Gd実験初期段階でのSRN探索

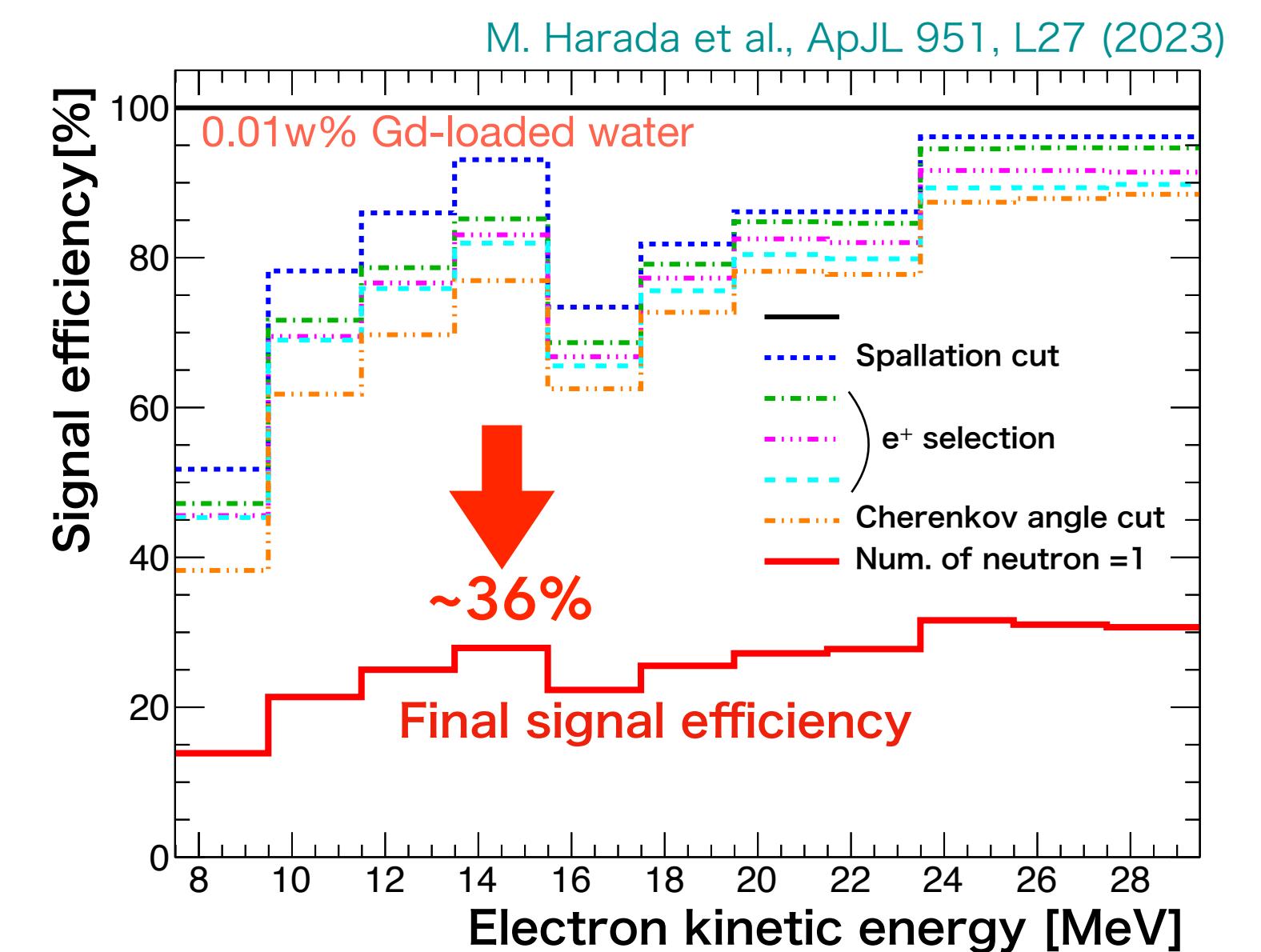
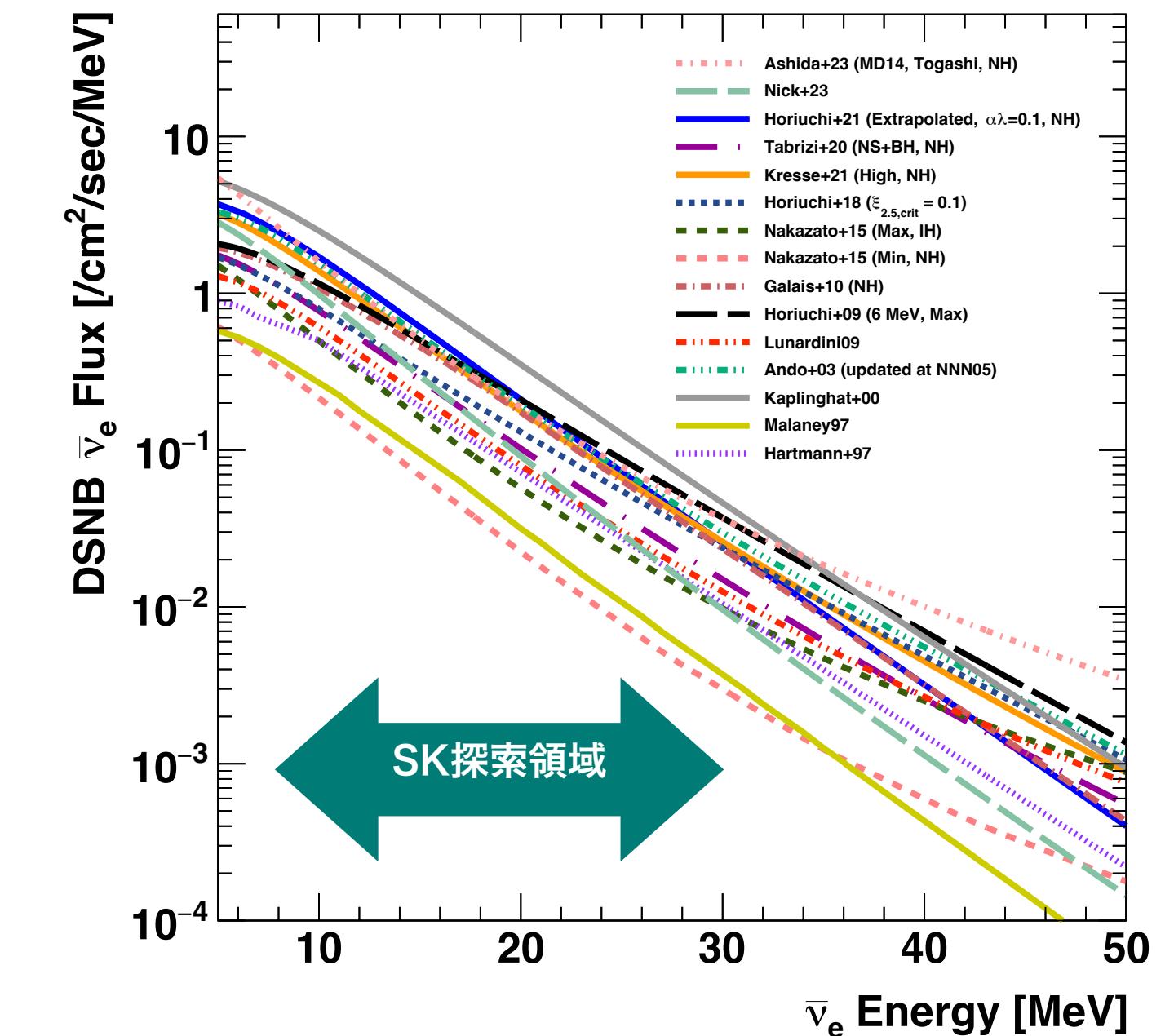
- Gd濃度0.011%での探索

- 探索エネルギー : $7.5 < E_{\text{kin}}^{e^+} < 29.5 \text{ MeV}$
- Gd capture ratio 50%
- Live time 552.2 day



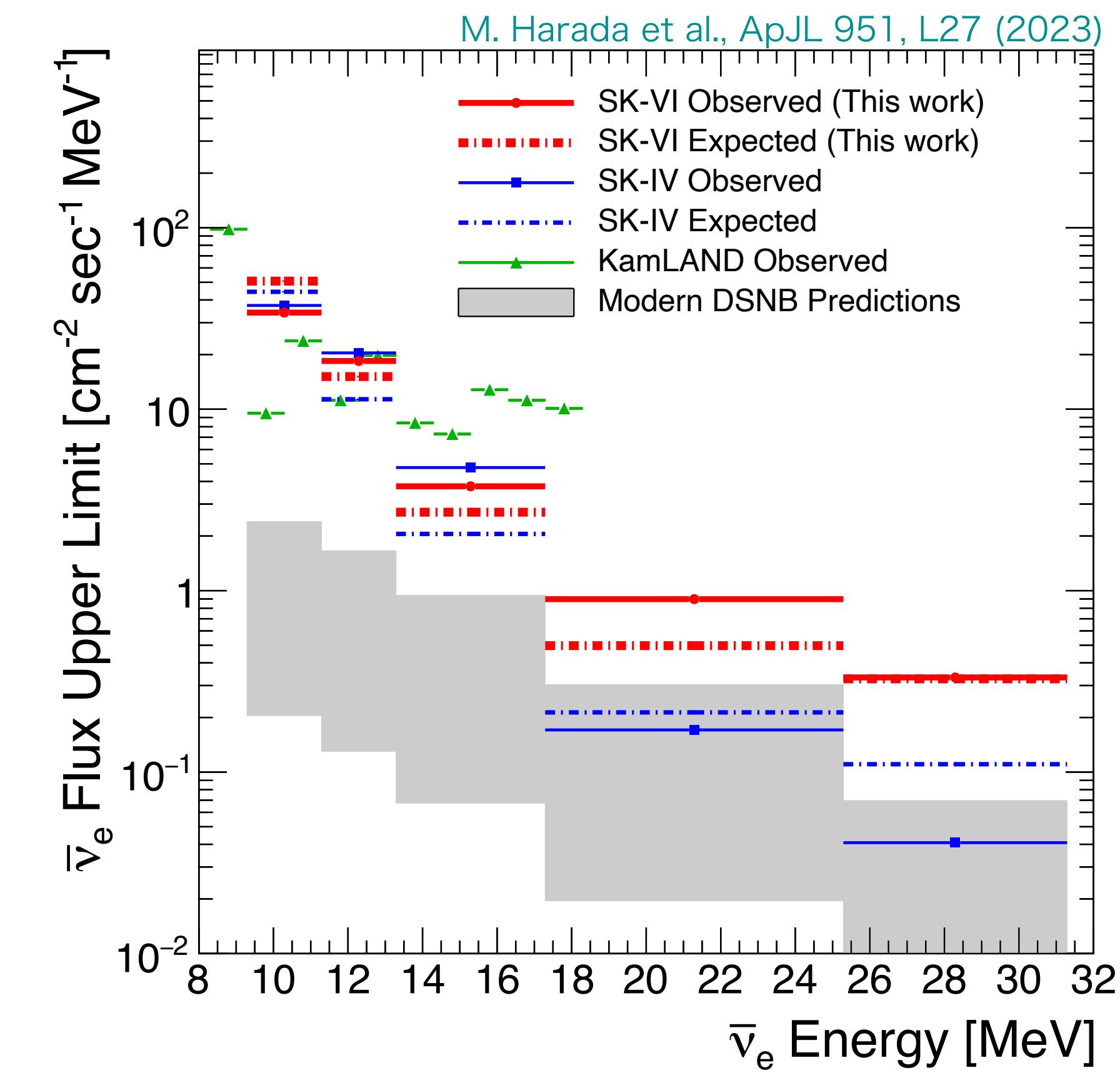
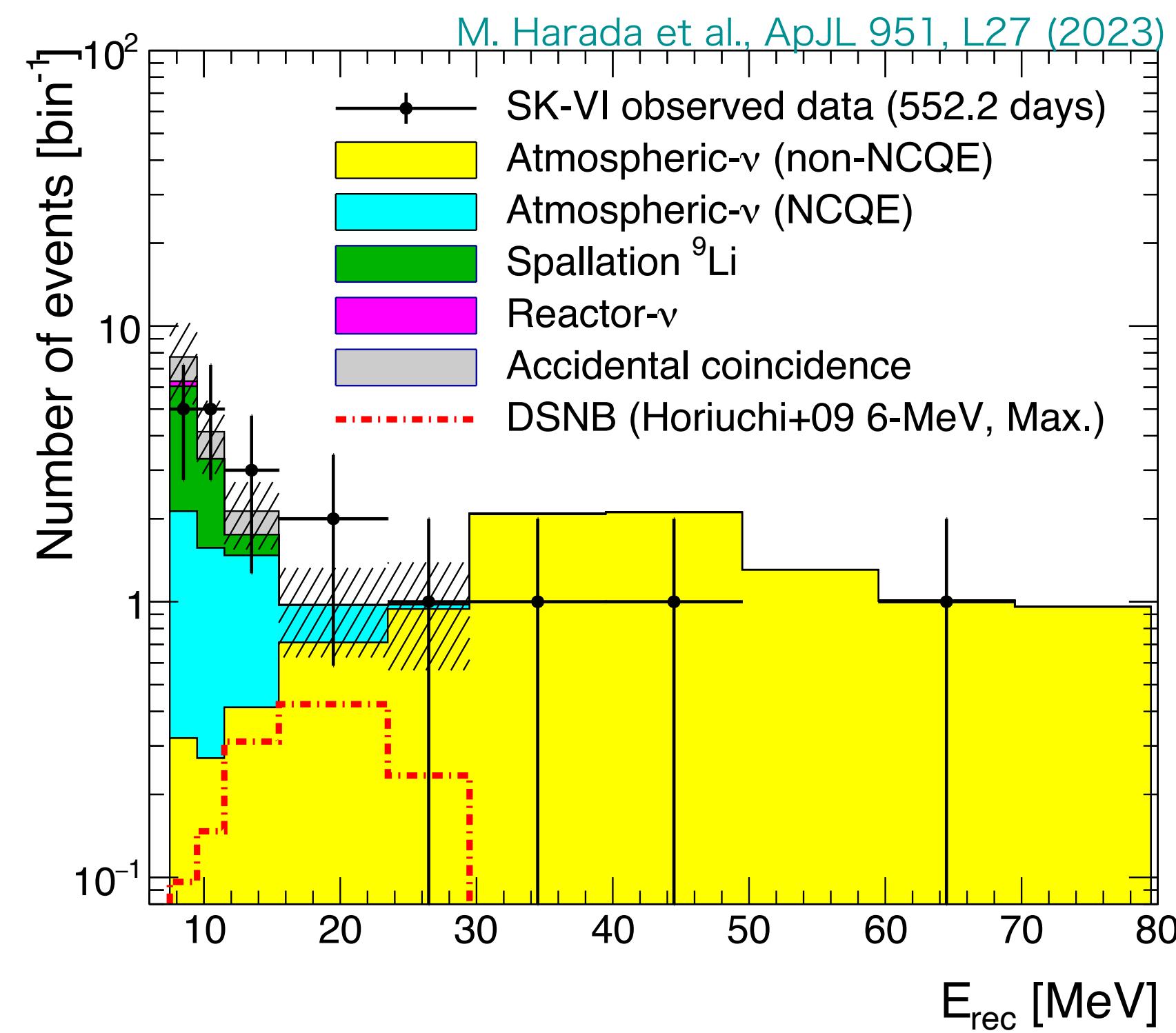
- Gd事象を使った中性子タグ

- [エネルギー] > 3.5 MeV
- [先発信号との距離] < 300 cm
- タグ効率 ~ 35.6%
- シグナル検出効率 15-30%



SRN探索結果

- 信号領域に16事象観測→バックグラウンドと無矛盾

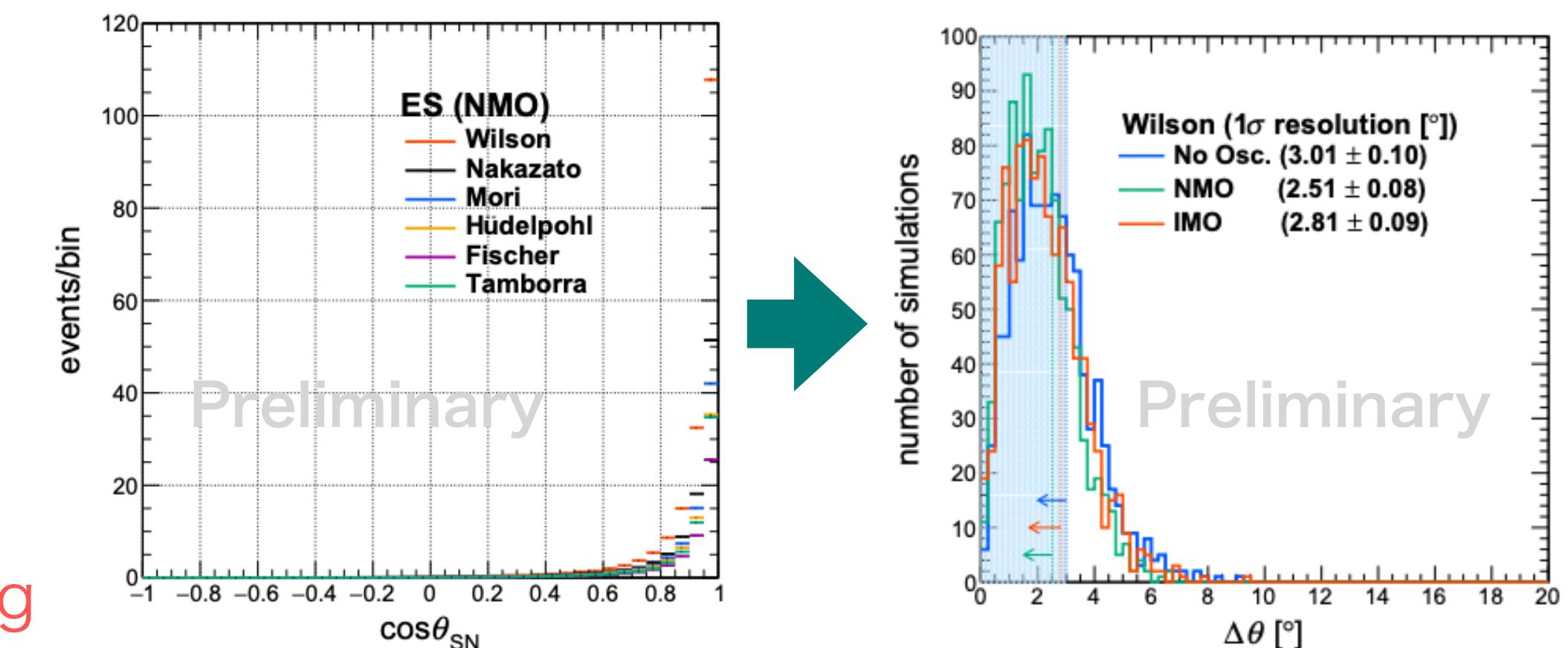


- Model-independentなフラックス上限を設定
→~18%のLivetimeで純水期に匹敵する制限

超新星ニュートリノ

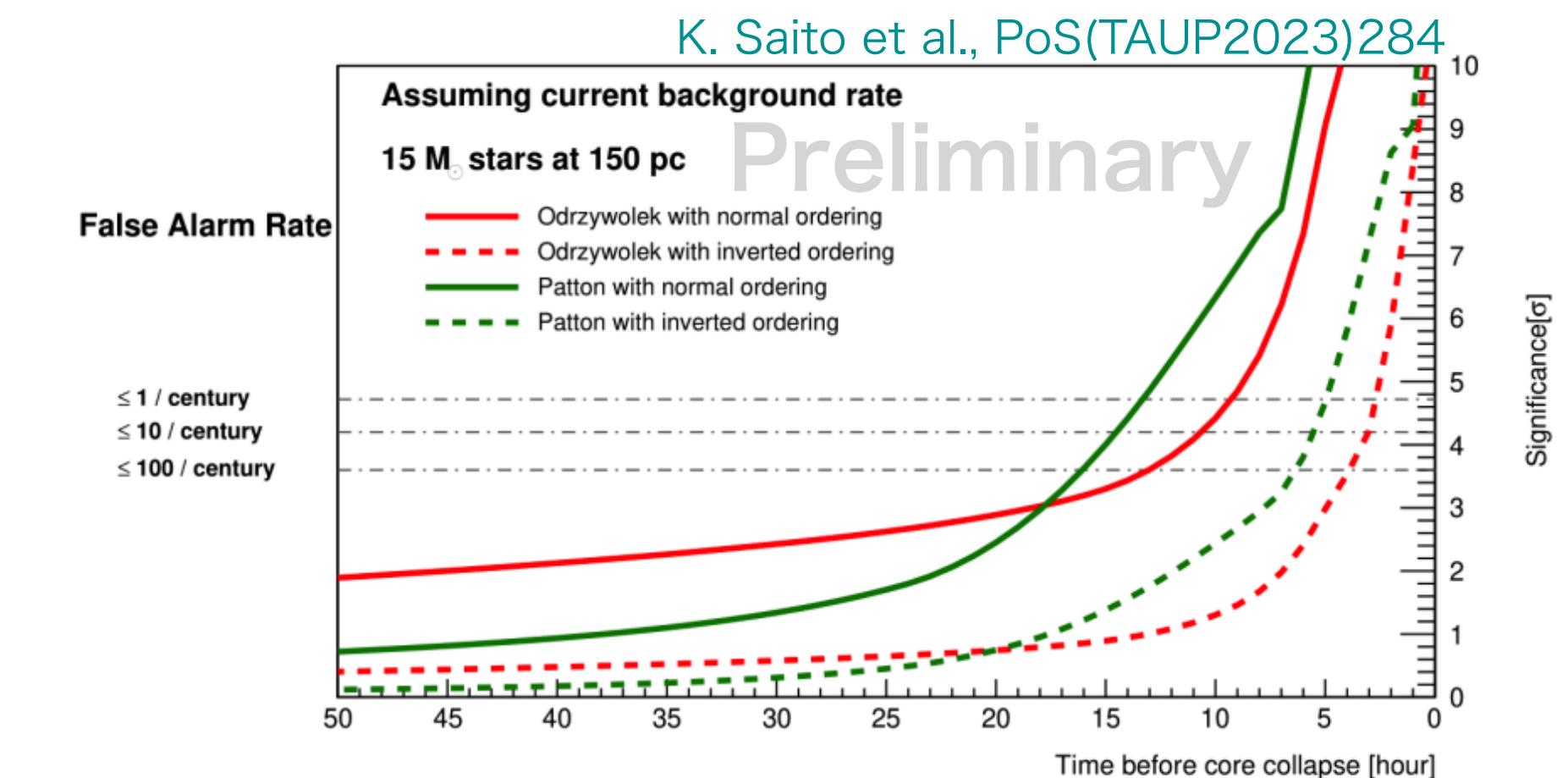
超新星爆発ニュートリノ

- O(1000) ニュートリノ事象@10 kpc
 - IBD(~90%), 電子散乱ES(~5%), 原子核散乱(O(1)%)
 - 方向感度のないIBDを中性子タグで除去
→電子散乱のイベント方向から超新星到来方向をPointing
- ~50%のIBDを抽出→超新星方向を3-7度で同定



超新星前兆ニュートリノ

- 中性子タグを使ってSi-burningからのニュートリノ観測
→光学観測前にアラートが可能
- KamLANDと連携しての監視が2023年にスタート
(<https://www.lowbg.org/presnalarm/>)



天体同期ニュートリノ探索：超新星SN2023ixf

SN2023ixf

- 2023年5月20日(JST)
- 典型的なII型超新星爆発
- 地球からの距離 ~6.4 Mpc ($z \sim 0.0008$)

GCN

GCN Circular 33916

Subject Super-Kamiokande: Neutrino search for SN2023ixf
Date 2023-06-05T12:30:44Z (8 months ago)
From Yusuke Koshio at Super-Kamiokande <koshio@okayama-u.ac.jp>

M. Nakahata, Kamioka Observatory, Institute for Cosmic Ray Research, University of Tokyo, reports on behalf of the Super-Kamiokande collaboration:

Super-Kamiokande, a 50 ktons water Cherenkov imaging detector situated 1000 meters underground in the Kamioka mine, Gifu, Japan, has searched for neutrino signal correlated with SN2023ixf in a time window 2 days before the detection by Oak St. Observatory (2023-05-17 08:45:13 to 2023-05-19 08:45:13), during which Super-Kamiokande took data stably without dead time. In the electron total energy region between 7.0 MeV and 100 MeV within a fiducial volume of 22.5 ktons, no significant signal was observed.

SKでの同期事象クラスタ探索

- 光学観測の2日前から
- 7-100 MeVでのクラスタ探索
- 117 events observed/117.7 bkg expected
→有意な信号は得られず。フルエンス上限 $O(10^8) / \text{cm}^2$
- GCN, ATELにnotification

ATel

[Previous | Next | ADS]

Neutrino search for SN2023ixf in Super-Kamiokande

ATel #16070; *M. Nakahata (University of Tokyo) on behalf of the Super-Kamiokande collaboration*

on 2 Jun 2023, 08:44 UT

Distributed as an Instant Email Notice Supernovae
Credential Certification: H. Ishino (snconveners@km.icrr.u-tokyo.ac.jp)

Subjects: Neutrinos, Supernovae

Referred to by ATel #: 16075

X Post

Super-Kamiokande, a 50 ktons water Cherenkov imaging detector situated 1000 meters underground in the Kamioka mine, Gifu, Japan, has searched for neutrino signal correlated with SN2023ixf in a time window 2 days before the detection by Oak St. Observatory (2023-05-17 08:45:13 to 2023-05-19 08:45:13), during which Super-Kamiokande took data stably without dead time. In the electron total energy region between 7.0 MeV and 100 MeV within a fiducial volume of 22.5 ktons, no significant signal was observed.

Related
16075 Fermi-LAT gamma-ray observations of SN 2023ixf
16073 Chandra X-ray detection of supernova SN 2023ixf in M101
16070 Neutrino search for SN2023ixf in Super-Kamiokande
16065 SN 2023ixf continues to rise in hard X-rays
16060 Search the XMM-Newton archival data for the progenitor of SN 2023ixf
16052 uGMRT radio upper limit on Supernova SN 2023ixf in M101
16051 X-ray emission of SN 2023ixf and its progenitor
16049 NuSTAR detection of SN 2023ixf in M101
16047 Multi-Band Photometric Follow-up of SN 2023ixf
16045 Optical observations of SN 2023ixf at Telde Observatory
16043 SN 2023ixf: Upper limits from a neutrino search with IceCube

まとめ

- スーパーカミオカンデ実験では2020年よりGdを導入した新段階SK-Gd実験を開始
 - 2020-2022年 (SK-VI) : Gd質量濃度0.01%→Gd捕獲50%の測定(完了)
 - 2022年- (SK-VII) : Gd質量濃度0.03%→Gd捕獲75%の測定(現在も稼働中)
- SRNの初観測・中性子を用いた物理の測定・観測を目指している
→**Gdを使った物理解析結果も発表されている**
- 純水期から続いている太陽ニュートリノ観測も継続
- 今年度の物理結果
 - 0.01%Gd濃度でのIBD事象探索(ApJL 951, L27 (2023))
 - 太陽ニュートリノ観測結果(arxiv: 2312.12907)
 - 超新星SN2023ixfとの同期ニュートリノ探索