ニュートリノ反応のお話

Yoshinari Hayato

Neutrino experiments ~ detection of neutrinos

実験的に粒子を「みる」(検出する)

多くの場合、主に電磁相互作用によって検出器内で生成する 電子(陽電子)や光子を用いる。 粒子が電荷を持たないと、それだけで測定は難しい。 中性子を測定するのは結構大変 光子ですら、変換長が問題になることがある。 (小さくて軽い検出器だとすり抜けてしまう)

ニュートリノの特徴(性質)

ほとんど重さがない

電荷を持たない

弱い相互作用 ~ 反応確率が非常に小さい

多くの観測は、物質との弱い相互作用によって生成した 荷電粒子と光子を用いておこなわれてきた。 (例外もある) Neutrino experiments ~ detection of neutrinos

太陽ニュートリノ観測 ~ 化学的手法 ニュートリノと原子核の反応から生成する、 「そこに存在していなかった」核種を使う手法。 ${}^{37}\text{Cl} + v_{e} \rightarrow {}^{37}\text{Ar} (\tau_{1/2} = 35.02 \text{days}) + e^{-1}$ Energy threshold 0.817MeV Davis et al. from 1967 Homestake mine (South Dakota) $^{71}\text{Ga} + v_e \rightarrow ^{71}\text{Ge} (\tau_{1/2} = 11.43 \text{days}) + e^{-1}$ Energy threshold 0.233MeV SAGE (1990 ~) Baksan neutrino observatory Gallex (1991 ~ 1997) 380,000 liter -> GNO (1998~) Cl₁ tank Gran Sasso Lab., Italy

Neutrino interactions

Neutrino – electron scattering (lepton - lepton scattering)



Interaction cross-sections ($E_v = 10 \text{ MeV}$)

$$\sigma(v_e + e^- \rightarrow v_e + e^-)$$

~ 9.5 x 10⁻⁴⁴ cm²
 $\sigma(v_{\mu,\tau} + e^- \rightarrow v_{\mu,\tau} + e^-)$
~ 1.6 x 10⁻⁴⁴ cm²
10MeVのニュートリノは、水の中を
3 x 10²¹ cm 通過すると、1回の電子と反応する。
(1光年 ~ 9.46x10¹⁷ cm)





ニュートリノ実験の例

加速器を用いたニュートリノ実験

Case 1: Ev = 100 ~ 1 GeV

事象選別 : v+N→/+N'

Charged current quasi-elastic scattering events

ニュートリノの方向は既知

解析の例

1. 観測された荷電レプトンの運動量及び方向から ニュートリノのエネルギーを再構成

(散乱断面積測定、ニュートリノ振動解析)

2. 観測された荷電レプトンの運動量と方向を、 シミュレーション結果と比較する。

(ニュートリノ振動解析 例:T2K)

各反応種別の、荷電レプトンの運動量・方向分布、 反応種別同定における

事象選択効率や純度、背景事象の混ざりこみ、

シミュレーションを用いて評価する。

Charged current Deep inelastic scattering



ニュートリノ実験の例

加速器を用いたニュートリノ実験

Case 2: Ev > several GeV

ニュートリノの方向は既知

事象選別 : 荷電カレント反応 主に $v + N \rightarrow I + N' + hadrons$ Charged current deep inelastic scattering evens 解析の例 1. 観測された荷電レプトンの運動量と方向と、 ハドロンのエネルギーを用いて、 ニュートリノのエネルギーを再構成。 (散乱断面積測定、ニュートリノ振動解析) 2. 観測された事象とシミュレーションによる事象の パターンを比較、事象種別を判定 (荷電/中性カレントを判別) (ニュートリノ振動解析

例:MINOS電子ニュートリノ出現事象解析)

ニュートリノ実験の例

加速器を用いたニュートリノ実験

Case 2: Ev > several GeV

ニュートリノの方向は既知

電子ニュートリノ事象と中性カレント事象の識別(MINOS実験) 観測事象と大量のシミュレーション事象のパターンを比較、 「類似度」を用いて事象種別を判定



ニュートリノ実験の例 大気ニュートリノ観測実験 観測されたレプトン及び他の粒子の運動量及び方向を用いる。



M. Honda et al., Phys. Rev. D 83, 123001 (2011)

- エネルギーレンジが広い (数百MeV ~ TeV 以上)
- ニュートリノの飛距離の幅が広い 10 Km ~ 13,000 km

全てのニュートリノフレーバーが 混ざっている。

▶ データをうまく使えれば、 様々なニュートリノの性質 (質量階層・CP非保存など) の解析も可能に。 ニュートリノ実験の例

大気ニュートリノ観測実験

ニュートリノの飛来方向は不明

観測されたレプトン及び他の粒子の運動量及び方向を用いる。 複数のデータサンプル(15種類以上)の観測データの分布と ニュートリノ振動を考慮にいれたシミュレーション結果を 比較、それらの一致度を用いることで ニュートリノ振動パラメータを決定

データサンプルの比較例 (解析に用いられる binning とは別) (μ-like, 1ring, 1.3 GeV/c > P_µ > 0.4 GeV/c)



Neutrino experiments ~ detection of neutrinos

ニュートリノ研究 ~ 事象解析 の難しさ

- 大半のニュートリノはエネルギーに広がりを持っている
 ~ エネルギーが既知でない
- 反応したあとの粒子しか見られない

~ 反応した後の粒子を観測することで、

ニュートリノの種別、エネルギーなどを

再構成する必要がある。

- 反応後の全ての粒子が測定(検出・観測)できるわけではない
- 反応数が少ない ~ 弱い相互作用のみ
 大質量の検出器が必要

~ 統計量と検出器の精度の兼ね合い

→ シミュレーションとの比較によって、 エネルギー測定や種別判定の精度を見積る

→ ニュートリノ反応の理解が重要

ニュートリノ反応シミュレーションプログラム (Neutrino event generator)

(Event generator)

ニュートリノエネルギーの決定

最終的な事象のエネルギー分布が neutrino flux ($\phi(\mathbf{E}_v)$) と total cross-section ($\sigma_{total}(\mathbf{E}_v)$) の積の分布を再現するように。

- 反応種別の決定
 各反応種別毎の散乱断面積を用いて、反応種別を決定。
 (各反応の散乱断面積が計算できていることが必要)
- 素過程ニュートリノ反応のシミュレーション
 生成粒子数を決定、
 各粒子の粒子種別及び運動量(方向)を決定。
- 生成粒子の原子核中での散乱シミュレーション(必要なら)
 原子核中で発生した各粒子(ハドロン)の核内での散乱を シミュレーションし、各粒子が原子核から出た時の状態を決定。
 (吸収・散乱・粒子生成・荷電変換反応などがおこりうる)

ニュートリノエネルギーの決定

最終的な事象のエネルギー分布が neutrino flux (**¢ (E**_v)) と total cross-section (**σ**_{total} (E_v)) の積の分布を再現するように。

example)

Atmospheric neutrino

(Angular distribution is also taken into account in the actual simulation.)



ニュートリノエネルギーと反応位置の決定

ron

Scintillator

Scintillator

 v_2

 V_1

 ν_3

H20

ron

Jecay tunne



• T2K ニュートリノビームシミュレーションから ニュートリノの種類 (flavor)、方向、エネルギー を得る。

 各検出器内の各物質について、 通過する距離(L)=厚さを計算する。 L(Iron), L(Scintillator), L(H2O) etc...

• 各物質についての反応確率を計算する P(Iron) = L(Iron) x $\sigma_{Iron}(Ev)$ P(Scintillator) = L(Scint.) x $\sigma_{Scint.}(Ev)$ P(H2O) = L(H2O) x $\sigma_{H2O}(Ev)$ P_{Total}=P(Iron) + P(Scint.) + P(H2O)

 反応したか、どの物質で反応したかを決めた後、 検出器内での反応位置を決める

反応種別の決定

前のステップで決めたエネルギーにおける、 反応種別ごとの散乱断面積を用い、反応種別を選択 (シミュレーションプログラム内では、 生成する反応種別それぞれの散乱断面積の情報が必要となる)

Example) このオレンジ色の線上の割合となるよう、反応種別を選択



反応から生成する粒子種類、数、方向、運動量を決める Example)荷電カレント 単一π粒子生成事象

> あらかじめ決定したエネルギーでの反応によって生成する 全ての粒子について、方向とエネルギー(運動量)を与える (初期状態の核子の方向とエネルギー(運動量)もここで決める)



原子核内での生成粒子の再散乱を考慮する

前ステップで生成した粒子のうち、原子核内で再散乱する可能性のある 粒子についてシミュレーションを行う。

各粒子について、原子核から出るときの方向とエネルギー(運動量)を決める。

Example) π 荷電交換反応

π粒子の原子核内での軌跡を追跡、 反応可能性を調べ、反応した場合には 粒子種別、運動量などを変化させる。





q²: 4 momentum transfer q² = $(E_I - E_V)^2 - (p_I - p_V)^2$ (= -Q²) W : Invariant Mass of N*

$$W \equiv \sqrt{E_{N^*}^2 - p_{N^*}^2}$$





$$(s - u = 4ME_{\nu} + q^2 - m^2)$$

Charged current Quasi-elastic scattering
Cross-section calculations
Free nucleon : C.H.L. Smith (Phys. Rep. 3,261(1972))
電子・核子散乱実験などから決定

$$\begin{bmatrix} F_V(q^2) = \left(1 - \frac{q^2}{4M^2}\right)^{-1} \left[G_E^V(q^2) - \frac{q^2}{4M^2}G_M^V(q^2)\right] \\
F_M(q^2) = \left(1 - \frac{q^2}{4M^2}\right)^{-1} \left[G_M^V(q^2) - G_E^V(q^2)\right] (M: nucleon mass) \\
G_E^V(q^2) \sim \left(1 - \frac{q^2}{M_V^2}\right)^{-2}, G_M^V(q^2) \sim (1 + \mu_p - \mu_n) \times \left(1 - \frac{q^2}{M_V^2}\right)^{-2} \\
= \neg - \neg \neg \vee \vee \cdot \sqrt{\Lambda}$$
(M_V=0.84GeV/c)

$$F_A(q^2) = F_A(0) \times \left(1 - \frac{q^2}{M_A^2}\right)^{-2} \qquad F_P(q^2) = \frac{2M^2F_A(q^2)}{m_\pi^2 - q^2} \\
F_A(0) \sim 1.267 (From \beta decay) (q^2 = -Q^2)$$







Axial vector mass dependence of $d\sigma/dq^2$

M_aを大きくすると

- 全散乱断面積が大きくなる
- small q^2 で $\frac{d\sigma}{dq^2}$ が小さくなる
- large q^2 で $\frac{d\sigma}{dq^2}$ が大きくなる ~ 後方散乱が増える

$$F_A(q^2) = -\frac{1.276}{\left(1 - \left(q^2 / M_A^2\right)\right)^2}$$

Absolute cross-section

Area normalized

for shape comparison





~ Bubble chamber ~ (泡箱)

- ・過熱状態の液体 粒子通過時に 気圧を下げて 過熱状態を作る 粒子通過によって電離が 発生すると泡が生成
- ・粒子通過時に写真を撮影
 粒子の飛跡を直接観測
 (目で見ることが出来る)
- ・事象の再構成は写真を
 人間が目で飛跡を判定
 ・非常に高い位置精度



~ Bubble chamber ~ (泡箱)



特長

- 曲率で運動量測定・電荷判別
- dE/dxで粒子識別
- 低い運動量の荷電粒子まで
 - 高効率で高精度に検出が可能

実際の反応(写真)の例

弱点

- 統計が限られる (人間が目で見ていた)
- μ[±]とπ[±]の区別は難しい
- π⁰の検出効率が低め



Charged current Quasi-elastic scattering M_Aの決定 ~ 泡箱実験(重水素標的)の場合 重水素でも原子核効果は存在 Q²>0.2(GeV/c)²の領域を使うなどの工夫ⁿ

 W^+

р



Single pion production

数GeV以下で Charged current quasi-elastic 散乱の次にくる反応 低エネルギーのニュートリノ振動実験にも影響を与える

Charged current



Neutral current



π⁰が崩壊して発生する γ のうち片方が、 非対称崩壊等により運動量が小さく

検出されなかった

影響を与える (背景事象となる)

二つの γ の開き角が小さく、1つの γ と判別された場合、 CC Quasi-elastic 事象と誤認される可能性あり。

v_e appearance による Neutrino oscillation 測定において 影響を与える(背景事象となる)

ν + N → I + N' + π (K ,η)

Based on D.Rein, and L.M.Sehgal, Ann. of Phys. 133(1981)

 $v + N \rightarrow I + \Delta (N^*)$

 W^+

$$\longrightarrow \Delta(N^*) \rightarrow \pi + N'$$

"Relativistic harmonic oscillator model" by Feynman, Kislinger and Ravndal (Feynman et al. Phys. Rev. D3 (1971) 2706)

特徴

2GeV までの既知の核子共鳴状態について、 干渉まで含めた形で散乱断面積の計算が出来る

反応を2段階にわけてあるため、 後段でもちいている崩壊確率などを変えることで、 単一π生成以外の散乱断面積も計算できる。



Invariant mass of resonance (W)

 $\nu p \rightarrow l^{-} p \pi^{+}$ Δ^{++} (1232) dominant

momentum of π

first order : determined by resonance masses



Rein-Sehgal model の問題点

Vector form factor 部分を使って electro-pion productionの散乱断面積計算すると、データとあわない。



なぜいまだに Rein-Sehgal model?

「おかしい」と言われながらも永らく使われてきている理由

1) 著者から使える形でコードが提供された。

2) Rein-Sehgal モデルの計算結果は、

ニュートリノ実験のデータとかなりよくあっていた。

(「モデルが正確」であることを証明しているわけでもない)

一部あわないデータもある(後で議論)が、

新しいモデルにしてもあうようになるわけでもない。

- 3) シンプルなモデルなのでπ生成以外にもつかえる。
- 4) つい最近まで、P33(1232) 以外の共鳴までとりいれた

シミュレーションプログラム内で

「まともに使える」モデルがなかった。

(最近いくつか発表・実装されている)
Single meson production via resonances

Rein-Sehgal modelの Vector form factorを 「より正しい方向に」修正する試み

K.M. Graczyk and J.T. Sobczyk, Phys.Rev.D 77,053001 (2008)



Single pion production via resonances



- Parameters in nucleon model:
 - $C_5^A(0)$ Value of axial FF at $Q^2 = 0$. Main effect is normalization of total xsec
 - $M_A^{\rm res}$ Mass parameter in axial FF. Affects both shape of $d\sigma/dQ^2$ and overall normalization.

BG Scale of J = 1/2 nonresonant background terms

• Try to reparametrize $(M_A^{\text{res}}, C_5^A(0))$ into (shape, norm) for convenience

Single meson production via resonances

Rein-Sehgal modelの拡張 ~ K, A などの生成反応

 $v + N \rightarrow I + N^*$

 $\longrightarrow \Delta(N^*) \rightarrow K + \Lambda$

K や η については、共鳴の生成までは π と全く同じモデル 崩壊のところは、崩壊確率を変えるなどして拡張



Single photon production via resonances

$\Delta \rightarrow N\gamma$ decay

This branching ratio is small,

but NC $\Delta \rightarrow N\gamma$ can be background

in searching for the $v_{\mu} \rightarrow v_{e}$ appearance.

 $\rightarrow \Delta(N^*) \rightarrow \gamma + N'$

 Δ resonance can decay into gamma (Br ~<0.5%)

This mode is added to NEUT, assuming

- Kinematics are basically same as $\Delta \rightarrow N\pi$ v + N \rightarrow I + Δ (N*)
- Three reactions are considered
 - CC : $v + n \rightarrow l^{-} + p + \gamma$
 - NC : $v + n \rightarrow v + n + \gamma$
 - NC : $v + p \rightarrow v + p + \gamma$



Charged current Deep inelastic scattering



Deep Inelastic scattering $v + N \rightarrow I + hadrons$ Dominant interaction in the high energy region (> several GeV)

1. Modified scaling variable

$$\xi_w = x \frac{Q^2 + B}{0.5Q^2(1 + [1 + (2Mx)^2/Q^2]^{1/2}) + Ax}$$

 \sim

2. Correction factor for the PDF (K-factor) to describe low q^2

$$\begin{split} K_{valence} &= \frac{[1-G_D^2(Q^2)][Q^2+C_{2v}]}{Q^2+C_{1v}} \\ & 1-G_D^2(Q^2) = \frac{Q^2}{Q^2+C} \\ K_{sea} &= \frac{Q^2}{Q^2+C_{sea}} \\ \end{split} \begin{array}{l} \mathsf{A} = 0.419 \\ \mathsf{B} = 0.223 \\ \mathsf{C}_{1v} = 0.544 \\ \mathsf{C}_{2v} = 0.431 \\ \end{split} \end{split}$$

3. Correction to Callan-Gross relation

$$2xF_1 = F_2 \frac{1 + 4Mx^2/Q^2}{1+R}$$

R: Fitted function

 $C_{sea} = 0.380$

4. d/u ratio

$$u_v \to u'_v(d_v, u_v) \quad d_v \to d'_v(d_v, u_v)$$

高エネルギーニュートリノを用い 構造関数が測定されてきた。 (パラメータ領域は限定されている)



Experiment	Target	Energy
CCFR	Fe	30-360
CDHSW	Fe	20-212
CHORUS	Pb	10-200
NuTeV	Fe	30-500



 $v + N \rightarrow I + hadrons$

Avoid double counting : the resonance region to the DIS region

W < 2GeV : 生成 meson 数が2以上のものだけを考える 生成数は multiplicity function (Wの関数)を使っている。 確率的に何%が2以上になるかを散乱断面積に掛ける

(1つ meson ができるような場合は、既に考慮済のため)

multiplicity function は過去の実験結果から決定 Current version: S. J. Barish et al. Phys. Rev D.17,1 (1978) (There are recent reports from CHORUS collaboration. Eur.Phys.J.C51:775-785,2007)

 $\langle n_\pi \rangle = 0.09 + 1.83 \ln(W^2)$

W > 2GeV : Use PYTHIA to generate vectors.

	W < 2GeV	W > 2GeV
# of $\pi = 1$	Rein & Sehgal	PDF + Custom kinematics
		(Bodek & Yang Corr.)
# of π > 1	Use PDF + PYTHIA	Use PDF + PYTHIA
	(Bodek & Yang Corr.)	(Bodek & Yang Corr.)

As for the parton distribution function,

we use the correction suggsted by Bodek and Yang.



Two examples of basic distributions (Atmospheric neutrino flux was used as input)



Coherent pion productions

 $v \rightarrow v + X \rightarrow v + X + \pi^0$



Recently, cross-section of **charged current** coherent pion production was found to be very small in ~<GeV region. M. Hasegawa et al.(K2K collaboration) (hep-ex/0506008)

Charged current coherent π production In K2K, number of forward going particles was smaller than expected. If we assume quasi-elastic scattering and reconstruct q^2 , deficits were observed in the small q^2 region. Reconstructed q² distributions from SciBar 1000 q_{rec}^2 : from p_{μ}/θ_{μ} , assuming CCQE 1track **CCQE** kinematics 750 **CC1**π herent π $q_{rec}^2 = 2E_v^{rec}(E_\mu - p_\mu \cos \theta_\mu) - m_\mu^2$ 500 Multi π 250 $E_{v}^{rec} = \frac{m_{n}E_{\mu} - m_{\mu}^{2}/2}{m_{n} - E_{\mu} + p_{\mu}\cos\theta_{\mu}}$ NC 0 1 1.25 0.25 0.5 0.75 0 **2track 2track** 300 100 **QE-like** non-QE-like 200 50 100 0 0 0.25 0.5 0.75 0.25 0.5 0.75 0 1.25 0 (GeV/c)² (GeV/c)² q²_{rec} \mathbf{q}^{2}_{rec}

Disagreement of single π production or coherent π production?

Charged current coherent π analysis

Vertex activity rejection

Cut by the energy deposit around the vertex.



Coherent pion productions

Low energy charged current coherent pion production seems to be small. (Results from the K2K and the SciBooNE experiments.)



原子核中で粒子が生成した場合の反応の取り扱い



原子核内で生成した π, K, η, Ω, p, n の、核子との再散乱

NEUT では Cascade model が用いられている 原子核内で生成した粒子を、核内で少しづつ動かし、 各ステップで散乱するかどうかを確認、 粒子が原子核の外に出るまでこれを繰り返す

NEUT では粒子により若干違うモデルが用いられている.

For low momentum π (< 500MeV/c , Δ 領域) Δ - ホール模型 を用い、平均自由行程を計算 (π の運動量と核子内の密度(位置)の関数)

(L. Salcedo et al., Nucl. Phys. A484(1998) 79)

計算結果を、実際のπ散乱実験と比較、 再現性が良くなるようにパラメータをスケールさせている。

For the higher momentum π (> 500MeV/c), K, η, Ω, p, n 各粒子の、核子/原子核散乱実験のデータから 平均自由行程を見積り

△領域を特別に扱っている理由

single π production の π は、ほとんどが の崩壊から生成 これらの π と核子の散乱断面積は非常に大きい すなわち、原子核内で核子と反応する確率も当然高い



Momentum of π from p \rightarrow e⁺ π^0 is ~460<MeV/c.

原子核内で生成した粒子を、核内で少しづつ動かす [移動距離]/[平均自由行程]を計算、反応するかどうか判定 粒子が原子核の外に出るまでこれを繰り返す



・原子核密度 ~ Woods-Saxon Distribution を用いている

Target:	Oxygen	Carbon (and other nuclei)
	2-parameter Fermi model	<u>3-parameter Fermi model</u>
Model	$\rho(r) = \rho_0 \left(\frac{1}{1 + \exp(\frac{r-c}{a})} \right)$	$\rho(r) = \rho_0 \left(\frac{1 + w \cdot \left(\frac{r}{c}\right)^2}{1 + \exp\left(\frac{r-c}{a}\right)} \right)$
c (fm)	2.69	2.355
a (fm)	0.40961	0.5224
W	-	-0.149
ρ ₀ (fm ⁻³)	(N/16) / 100.33	(N/12) / 100.33



Parameters from Atom. & Nucl. Data Tables 14 479 (1974)

Low momentum pion (< 500MeV/c , so-called Δ region)

(L.L.Salcedo et al. Nucl. Phys. A484(1998) 79)

Calculate interaction probability using Δh model

and $\pi \& \Delta$ self-energy

また Local Fermi gas モデルが使われている πの前方散乱がうまく再現される

Pion scattering

 $\pi + \mathbf{N} \rightarrow \Delta \rightarrow \pi + \mathbf{N}$



Nuclear effects (Final state interactions of hadrons) 反応確率(平均自由行程)のπ運動量および位置(半径/密度)依存性



Fermi surface momentum が密度(位置)に依存している 周辺部では Fermi surface momentum が小さく、小さい q² 反応が許容 Nuclear effects (Final state interactions of hadrons) 高運動量の π のとりあつかい ($p_{\pi} > 500$ MeV/c)

 π[±]N and π[±]d 散乱のデータを用いる

 弾性散乱と非弾性散乱(粒子生成)を考える

	π⁺ p π⁻ n	π+ n π⁰ N π⁻ p
$\sigma^{\scriptscriptstyle el}_{\scriptscriptstyle free}$ =	$\sigma^{\scriptscriptstyle el}_{\pi^+p}$	$\sigma^{\scriptscriptstyle el}_{\pi^-p}$
$\sigma_{\scriptscriptstyle free}^{\scriptscriptstyle tot}$ =	$\sigma^{\scriptscriptstyle tot}_{\pi^+p}$	$\sigma^{\scriptscriptstyle tot}_{\pi^-p}$

• Elastic scattering:

$$\sigma_{el} = \frac{1}{2} \sigma_{\pi^{\pm}d}^{total} \left(\frac{\sigma_{free}^{el}}{\sigma_{free}^{tot}} \right)$$

• Hadronic Production: σ

$$\sigma_{inel} = \frac{1}{2} \sigma_{\pi^{\pm}d}^{total} \left(1 - \frac{\sigma_{free}^{el}}{\sigma_{free}^{tot}} \right)$$

 π Carbon scattering interaction cross-sections





 π^* Oxygen scattering differential cross-sections



 π^* Carbon scattering differential cross-sections



酸素中で生成した π⁰ の反応確率





Duet experiment ~ Study of π interactions

Two Scintillator detectors

Full active scintillating fiber detector with Nal

Scintillator bars + Lead sheets

High purity π beam in TRIUMF (M11) p_{π} = 175 ~ 375 MeV/c



PIAvO experiment

Study π absorption and charge exchange

with the full active fiber tracking detector



π interaction cross-section (Absorption + Charge Exchar



Want to measure higher momentum region Want to measure proton momentum / energy after absorption with this kind of tracking detector.

Comparisons of π interaction cross-sections in GEANT4 default (QGSP-BERT)



Event display from the PIA_vO experiment Candidate event of π absorption



Two proton-like tracks were observed.

Unfortunately, they did not contain in the detector.

and we can not measure the energy / momentum of protons

Nuclear effects ~ Nucleon final state interaction in Neut Nucleon re-scattering 核子の原子核内での再散乱も cascade model で シミュレーションしている 弾性散乱、1・2π粒子生成を考慮 (Original ref. S.J.Lindenbaum and R.M.Sternheimer, Phys.Rev. 105 (1957), Modifications in MECC7 and GCALOR have been taken into account. $N + N \rightarrow N + N$ Initially, prepared for the IMB experiment by W. Gajewski) $N + N \rightarrow N^* + N$ $N + N \rightarrow N^* + N^* \rightarrow N^* \rightarrow N' + \pi (+\pi)$ 反応確率(各反応の平均自由行程)と 核子(生成した励起状態)の散乱角度など運動の決定は MECC7 および GCALOR をもとにしている。

(これらの CODE は、実験値からそのパラメータをとっている)

中間状態の励起状態 (resonance) の崩壊については、 励起状態の静止系 (resonance rest frame) で等方的に なるようにしている。



Interactions of $\boldsymbol{\eta}$

 $\eta + N \rightarrow N^* \rightarrow N + X$ $X : \eta, \pi, \pi\pi$

Interaction cross-section : Use Breit - Wigner formula

$$\sigma(k) = \frac{\pi}{k^2} \cdot \frac{\Gamma_{\eta N} \Gamma_X}{\left(W - M_N\right)^2 + \Gamma_{tot}^2 / 4}$$

 $\Gamma_{\rm tot}$: Total width of N*

 $\Gamma_{\eta \mathsf{N}}$: Partial decay width of $\mathsf{N}^* \rightarrow \eta + \mathsf{N}$

 $\Gamma_{\eta X}$: Partial decay width of $N^* \rightarrow X$

As the intermediate resonance (N^{*}), N(1535) and N(1650) are considered.

The direction of the scattered η is isotropic in the resonance rest frame.

 ω is also simulated in the same manner as $\eta.$
Formation zone ~ location of the hadronization ~

In determining the location of the interaction,

the simple Woods-Saxon density function is used.

In order to pick up the location of the production point

of hadrons,

Formation Zone is taken into account.

The idea of formation zone:

Hadronization does not occur at the interaction point

Distance from the neutrino interaction point

to the production point of hadron

is proportional to the momentum of hadron.



Generated position of hadron

Formation Zone (L) is defined as follows:

 $L = p / \mu^2$

p: Momentum of hadron

 μ^2 : fitted constant = 0.08 \pm 0.04 GeV^2

Ammosov et al.

Gamma ray emission from Oxygen

ニュートリノ反応により核子が原子核からけりだされる ーつ小さい(pかnが一つ少ない)原子核の励起状態になる。 数 MeV のエネルギーを持つ、 脱励起γ線放出が予想される。

水チェレンコフ型検出器

NC elastic 反応自体はみえない 陽子の energy threshold は 1GeV/c 以上 中性子はそもそも直接みることができない

脱励起γ線をみれば、このような反応のてがかりに?





• Additionally, search for the pre-activity from prompt de-excitation 6.3 MeV γ

Gamma ray emission from Oxygen

Recent result from (e,e'p) experiment (PRD72, 053005), p3/2 and s1/2-hole states were both found to have smaller spectroscopic strength than the theoretical predictions (a shell model calculation).

	Shell model	DWIA	LDA (PRD72,053005)
p1/2 (ground state)	0.25	0.16	0.165
p3/2 (6.32 MeV)	0.41	0.29	0.343
s1/2	0.25	0.20	0.123

Gamma ray emission from Oxygen

Probability and energy determination of γ emission after the π absorption has been rough. (flat from 5 to 20 MeV).

Decided to use the experimental data (*H.D.Engelhardt et al., NPA258, 480 (1976)*) Based on the data, $E_{\gamma} < 8$ MeV after π absorption.

Target nucleus	Energy range (keV)	Residual isotope	Transition (keV)	Branch (° _o)	ſ	τ (psec)	Measured energy (keV)	Transition yield (° _o)	Isotopic yield (°₀)
¹⁰ B	10017000	⁷ Lı	$477 \rightarrow 0$	190	$\frac{1}{2}^{-}$		478	17±04	17
¹⁶ O	300- 8000	¹⁶ O*	$6131 \rightarrow 0$	100	3-	24	6133	1.7 ± 0.3	17
		1°N	$5270 \rightarrow 0$	100	$\frac{5}{2}^{+}$	29	5268	0.5 ± 0.2	05
		¹⁴ N	$2313 \rightarrow 0$	100	Õ+	8.5×10^{-2}	2314	53 ± 06	64
			3945 → 2313	96	1 *	4.5×10^{-3}	1634	48 ± 09	
			5106 → 0	80	2-	12	5106	0.7 ± 0.2	
			5106 → 2313	20	2 -	12	2794	0.2 ± 0.1	
		¹⁴ C	$6728 \rightarrow 0$	93	3-	97	(6728)	< 0.2	< 0 2
		13C	$3684 \rightarrow 0$	100	$\frac{3}{2}$ -	1.5×10^{-3}	3682	19 ± 10	29
			$3854 \rightarrow 0$	62	<u>5</u> +	11	3853	10 ± 03	
		¹² C	4439 → 0	100	2 ⁺	5.6×10^{-2}	4436	40 ± 13	40
		¹⁰ B	$717 \rightarrow 0$	100	3+	1.01×10^{3}	717	13 ± 03	13

Prompt y-ray transition yields and isotopic yields of the reactions induced by stopped π^- on ⁹Be, ¹⁰B and ¹⁶O

標的が原子核中の核子の場合

原子核中の中性子が標的の場合

中性子が束縛されている ~ 散乱断面積が小さくなる

 $E_v > 100 MeV$

→ 第一近似としては(単純)フェルミガス模型が使える



- 核子は原子核中をフェルミ運動量以下で動いている $|p_n| < p_{Fermi}$ かつ運動量分布はフラット
- •核子は原子核中に束縛されている

("binding energy" E_B)

パウリ排他律 (Pauli Blocking)
 終状態の核子の運動量はフェルミ運動量より大きい

(Simple) Relativistic Fermi Gas model ~ Smith & Moniz

 $\mathbf{v}_{\mu} + \mathbf{n} \rightarrow \mu^{-} + \mathbf{p}$ v_{μ} v_{μ} n \mathbf{p} \mathbf{p} \mathbf{p} \mathbf{p} \mathbf{p} \mathbf{p} \mathbf{p}_{p} \mathbf{p}_{p} $\mathbf{p}_$

- 初期状態の核子について運動量を変化させて積分してある。
- 積分時に Binding energy と Pauli blocking が考慮されている。
- 与えるパラメータは M_A(F_A(q²)) 以外に、
 フェルミ面運動量 (p_{Fermi}) と束縛エネルギー (E_B)
 - 解析的な式なので使いやすい
 - いろいろな原子核について計算可能

→ ながらくシミュレーションで使われてきている

(Simple) Relativistic Fermi Gas model ~ Smith & Moniz



= 運動量の大きい荷電レプトンが減る

Pauli Blocking + Binding energy の効果

(Simple) Relativistic Fermi Gas model ~ Smith & Moniz 全散乱断面積の違い Free vs. bound (Oxygen)



q² (運動量移行)の小さい領域で反応が抑制される 全散乱断面積は小さくなる。 (small q² の微分散乱断面積が大きいため、 高エネルギーでも違いがのこる)

(Simple) Relativistic Fermi Gas model ~ Smith & Moniz 散乱断面積の違い 原子核依存性 Fermi surface momentum & Binding energy



全散乱断面積:鉄と酸素/炭素の違いは数%程度

実験結果及び散乱断面積の計算結果

標的核種が重水素以外のものも含む



W⁺

実験によって実験結果(散乱断面積)のばらつきが大きい 特に、2000年代以後におこなわれた E_v~1GeV 程度の実験で 得られた散乱断面積は大きめ(?)



The K2K experiment

K2K前置検出器データとシミュレーション結果の比較



K2K Scintillating Fiber (SciFi) detector



$P\mu > 600 \text{ MeV}$

(Require μ to reach MRD.)

 proton momentum threshold Pp > 600 MeV

(Require proton to penetrate

at least three layers in SciFi.)

Water in Aluminum tanks

(70% H₂O, 22% AI, 8% CH)

Water filled

260cm

Vµ beam

Image intensifier

Micro-Channel-Plate CCD camera

aluminum target

Fiber module (Honeycomb panel+ Fiber sheet)



MiniBooNE & SciBooNE experiments



 $\rightarrow v \text{ or } \overline{v}$ beam can be produced

MiniBooNE detector

Experiment started in August 2002.



- 800 ton CH₂ detector
- Signal region 1280 8inch PMTs
- Veto region
 240 8inch PMTs
- Use Cherenkov light and scintillation light



Charged current Quasi-elastic scattering MiniBooNE

Measure energy and direction of $\boldsymbol{\mu}$





Prompt μ^- with delayed e⁻ from the decay of μ^- .

 $\stackrel{\downarrow}{\mu} \rightarrow \nu_{\mu} + e^{-} + \nu_{e}$

 $v_{\mu} + n \rightarrow \mu + p$

(26.5% efficiency, 75.8% purity)

146,070 ν_{μ} QE candidate events observed in 5.58 x 10^{20} POT

MiniBooNE

Axial vector form factor parameter M_A

Need to be determined from the neutrino scattering data.



 $M_{\text{A}}\text{=}1.35\pm0.17~\text{GeV}$

 $F_{A}(Q^{2}) = \frac{g_{A}}{(1+Q^{2}/M_{A}^{2})^{2}}$

 ν_{μ}

n

 μ^{-}

р

 W^+

- World avg. $M_{\rm A}{=}1.02\pm0.17~{\rm GeV}$
- **K2K SciFi** (¹⁶O, Q²>0.2) Phys. Rev. **D74**, 052002 (2006) M_A=1.20 ± 0.12 GeV
- K2K SciBar (¹²C, Q²>0.2) M_A=1.14 ± 0.11 GeV

SciBooNE detectors

SciBar (Used in K2K experiment)

4m

2m

- v Interaction target
 & tracking detector
- Identify interactions
- PID (p/π ID) using dE/dx

(Data taking: June 2007 to August 2008.)

Muon Range Detector (MRD)

12 2"-thick steel layers
 + scintillator planes
 (alternate x & y)

 Measure µ momentum using range (up to ~ 1.2 GeV/c)

(Components are recycled from past experiment)

Electron Catcher (EC)

- Spaghetti calorimeter
- 2 planes (11 X₀)
 4 x 4 cm² cell x 128
- Identify π^0 and ν_e

(Used in CHORUS, HARP and K2K)

実験結果及び散乱断面積の計算結果



MiniBooNE / SciBooNE 実験と NOMAD 実験の結果に 違いがある MiniBooNE 実験は M_A=1.0GeV/c²の予言より 散乱断面積もかなり大きい

- 原子核効果 ~ 散乱断面積を小さくする方向に働く(はず)
- ・ 微分散乱断面積は?

MINOS experiment

Fermi Lab. から Soudan にある検出器にニュートリノを打ち込む 基線長 735 km の長基線ニュートリノ振動実験



MINOS Near detector

- 980 tons Tracking sampling calorimeters
 - ◆ 鉄とシンチレータのサンドイッチ 鉄の厚さは 2.54 cm シンチレータの幅は 4.1cm







MINOS 実験

CCQE 解析 ~ バックグラウンドの ds/dq² 分布 = Small q² であっていない ~ 補正する

Two RES dominated subsamples have very different QE and DIS background mixes. MC prediction is high in lowest Q² bins for both.



MINOS 実験

CCQE 解析 バックグラウンドを引く ~ やはり、small q² はデータが少ない。

- Low E_{had} : Select from v_{μ} -CC sample events with Reconstructed E_{had} < 225 MeV.
- · Select events with muon tracks that stop in ND.
- Includes the RES re-weighting function.
- Selects QE Interactions with 44% Efficiency and 63% Purity



MINOS 実験

CCQE 解析 M_Aを大きくするとあう

CCQE	検出効率 純度	44% 63%	$M_A =$	$1.21^{+0.1}_{-0.1}$	$^{8}_{0}$ GeV/c
		$M_A^{QE}(GeV)$	$E_{\mu}^{}$ Scale	$M_A^{RES}(GeV)$	k ^{QE} _{Fermi}
Princip	al: 0 < Q ² < 1.2	1.21 +0.18 -0.10	0.996 +0.007 -0.015	1.10 +0.15 -0.16	1.10 +0.02 -0.03



NOMAD detector



Neutrons (%)

32.18

0.05

11.07

2.96

0.16

0.89

0.14

0.10

0.02

47.56

NOMAD experiment



 $\begin{aligned} \sigma_{\rm QE}^{\nu} &= [0.92 \pm 0.02(stat.) \pm 0.06(syst.)] \times 10^{-38} cm^2 \\ \sigma_{\rm QE}^{\bar{\nu}} &= [0.81 \pm 0.05(stat.) \pm 0.08(syst.)] \times 10^{-38} cm^2 \\ M_A(\nu) &= [1.06 \pm 0.02(stat.) \pm 0.06(syst.)] \, GeV \\ M_A(\bar{\nu}) &= [1.06 \pm 0.07(stat.) \pm 0.10(syst.)] \, GeV \end{aligned}$

全散乱断面積、微分散乱断面積を用いた M_Aの測定



1970~80年代の実験(主に泡箱を用いていた)では、M_A~1.0GeV/c² 1990~2000年代に入ってからの実験では、 低エネルギーのニュートリノ実験ではM_Aが大きく出ている。 高エネルギーの実験(NOMAD)ではM_Aは1.1GeV/c²程度

MINERvA 実験



MINERvA 実験

Neutrino beam

Anti Neutrino beam



Simple relativistic Fermi Gas model M_A = 0.99

+ TEM model (A. Bodek et al.) gives the best agreement.

MINERvA 実験とMINOSなど他実験の比較

問題点

µの検出に、MINOS 検出器を併用しているため、 前方に µ がとんだ事象のみが使われている (θ_µ < 20 degree) しかし、そもそも前方の事象が少ない (K2K, MiniBooNE etc.) 前方だけ使って 散乱断面積を求めると、

偏った結果になる可能性がある。



T2K CCQE cross-section measurement



T2K CCQE cross-section measurement



NEUT: $M_A \sim 1.2 \text{ GeV/c}^2$ NOMAD 実験の結果よりも、やはり大きい散乱断面積。
CC quasi-elastic / NC elastic scattering ~ 原子核中の核子の場合~

Simple relativistic Fermi gas model by Smith & Moniz

Flat momentum distribution, Fixed nuclear potential

Spectral function

2-dimensional momentum – potential distribution (from electron-scattering measurements)

A. Ankowski Phys. Rev. C 86, 024616 (2012)



spectral function for oxygen

CC quasi-elastic / NC elastic scattering ~原子核中の核子の場合~

Impulse approximation

$$\frac{d\sigma_{\nu A}}{d\varpi d\Omega} = \int d^3 dE P(\vec{p}, E) \frac{1}{4p_o p'_o} \left(\frac{d\sigma_{\nu N}}{d\varpi d\Omega}\right)$$

Spectrum function

- Spectral Functions P(p,E) for various nuclei, eg.¹⁶O, ¹²C, are measured at JLAB and estimated by Benhar.
- P(p,E) : Probability of removing a nucleon of momentum p from ground state leaving the residual nucleus with excitation energy E.

Spectrum function



O.Benhar et al., Phys. Rev. D 72, 053005 (2005).

A. Ankowski Phys. Rev. C 86, 024616 (2012)

CC quasi-elastic / NC elastic scattering ~ 原子核中の核子の場合~

With spectral function

2-dimensional momentum – potential distribution (from electron-scattering measurements)

A. Ankowski Phys. Rev. C 86, 024616 (2012)



Charged current multi-nucleon quasi-elastic like scattering

原子核標的の CC quasi-elastic scattering の実験結果で、

1) 散乱断面積が大きめに出る

2)前方散乱が少ない

=M_Aを大きくすると分布があうように見える

「なにか別の反応が CC quasi-elastic として みえてしまっているのでは?」

原子核中の単一核子との散乱「だけでは不足」 原子核内で核子が強く束縛されている効果

Model by Nieves et al.

~ Meson-exchange current

 $v N N' \rightarrow / N'' N'''$

Contains Delta absorption $v N N' \rightarrow I \Delta N'' \rightarrow I N''' N''''$



Charged current multi-nucleon quasi-elastic like scattering



CC $1\pi^+$ production



MiniBooNE実験結果では、M_A=1.1 GeV/c²では小さすぎる? Nuclear effect (π再散乱)も影響する??

(注: MiniBooNEは CCQE でも散乱断面積が大きく出ている。)

CC $1\pi^+$ production

Rein-Sehgal model (M_A=1.2GeV/c²)

で simulation した場合 (NEUT)



これでもまだ小さい。









こちらのモードでも

MiniBooNE実験結果では、M_A=1.1 GeV/c²では小さすぎる? Nuclear effect (π再散乱)も影響する?? (注: MiniBooNEは CCQE でも散乱断面積が大きく出ている。)

NC $1\pi^0$ production



MiniBooNE、SciBooNE 比較的良くあっている?

NC 1π⁰ production MiniBooNE Data vs Rein-Sehgal model (M_A=1.2GeV/c²) + NEUT FSI



Rein-Sehgal model (M_A=1.2GeV/c²) + NEUT FSI なかなか(?)よい一致になる Charged current 1π⁺ と何が違う?

NC $1\pi^0$ production

K2Kも良くあっていた (古い NEUT を使った図)



NC π^0 は、ニュートリノのエネルギーがわからないため、 flux averaged になってしまう。 backup slides

Single meson production via resonances Iso-spin に関する CG 係数で決まっている $\operatorname{Ampl}(\nu \rho \to \mu p \pi^+) = A^{\operatorname{CC}}(p \pi^+) = \sqrt{2} A_3^{\operatorname{CC}},$ Ampl $(\nu n \to \mu p \pi^0) = A^{CC}(p \pi^0) = \frac{2}{3} (A_3^{CC} - A_1^{CC}),$ Ampl($vn \to \mu n\pi^+$) = $A^{CC}(n\pi^+) = \frac{\sqrt{2}}{3} (A_3^{CC} + 2A_1^{CC}),$ Ampl($\nu p \rightarrow \nu p \pi^0$) = $A^{\rm NC}(p \pi^0) = \frac{2}{3} A_3^{\rm NC} + \frac{1}{3} (A_1^{\rm NC} - \sqrt{3} S_1^{\rm NC}),$ Ampl($\nu p \rightarrow \nu n \pi^+$) = $A^{\rm NC}(n \pi^+) = \frac{\sqrt{2}}{3} A_3^{\rm NC} - \frac{\sqrt{2}}{3} (A_1^{\rm NC} - \sqrt{3} S_1^{\rm NC}),$ Ampl($\nu n \rightarrow \nu n \pi^0$) = $A^{\text{NC}}(n \pi^0) = \frac{2}{3}A_3^{\text{NC}} + \frac{1}{3}(A_1^{\text{NC}} + \sqrt{3}S_1^{\text{NC}}),$ Ampl($\nu n \rightarrow \nu p \pi^{-}$) = $A^{\text{NC}}(p \pi^{-}) = \frac{\sqrt{2}}{3} A_3^{\text{NC}} - \frac{\sqrt{2}}{3} (A_1^{\text{NC}} + \sqrt{3} S_1^{\text{NC}}),$

11. Nuclear effects (Final state interactions of hadrons)

 $\pi^+ p \rightarrow \pi^+ p$ Interaction probability

Use

$$\begin{split} P(\pi^+ p \to \pi^+ p) &= \frac{1}{\omega} 2 \int \frac{d^3 k}{(2\pi)^3} n(\mathbf{k}) \frac{2}{3} \left(\frac{f^*}{m_\pi} \right)^2 \mathbf{q}^2 c_{.m.} |G_\Delta(q+k)|^2 \frac{1}{2} \widetilde{\Gamma}(q+k) \\ \Delta \text{ propagater} & G_\Lambda = \left(\sqrt{S} - M_\Lambda + \frac{1}{2} i \Gamma \right)^{-1} \\ \text{Corrected width of } \Delta & \frac{1}{2} \widetilde{\Gamma}(q+k) = \frac{1}{2} \Gamma \times \frac{1}{4} (\overline{\mu}^3 c_{.m.} + \overline{\mu}_{c.m.} + 2) \\ \text{se local density to determine } k_F & \overline{\mu}_{c.m} = \begin{cases} -1 (\text{ if } \mu^0 < -1) \\ \mu^0 (\text{ if } -1 \le \mu^0 \le 1) \\ 1 (\text{ if } \mu^0 > 1) \end{cases} \\ \mu^0 &= \frac{E_\Lambda E^N c_{.m.} - E_F W}{|\mathbf{q} + \mathbf{k}| |\mathbf{q}_{c.m.}|} \\ E_\Delta &= q^0 + k^0 \\ E_{c.m.} &= \sqrt{q^2 c_{.m.} + M^2} \\ E_F &= \sqrt{k_F^2 + M^2} \end{split}$$

 $W = \sqrt{s}$

11. Nuclear effects (Final state interactions of hadrons)

Absorption probability

$$P = \frac{1}{\omega} \frac{4}{9} \left(\frac{f^*}{m_{\pi}} \right)^2 \mathbf{q}^2_{c.m.} \left| \widetilde{G}_{\Delta} (\overline{q+k}) \right|^2 \left(\frac{1}{2} \widetilde{\Gamma} - \operatorname{Im} \Sigma_{\Delta} \right) \rho$$
$$\operatorname{Im} \Sigma_{\Delta} (\omega) = -\left[C_Q (\rho / \rho_0)^{\alpha} + C_{A2} (\rho / \rho_0)^{\beta} + C_{A3} (\rho / \rho_0)^{\gamma} \right]$$
$$C(T_{\pi}) = ax^2 + bx + c \qquad x = T_{\pi} / \mu$$

E.Oset et al. Nucl. Phys. A468 (1987) 631

	C _Q (MeV)	C _{A2} (MeV)	C _{A3} (MeV)	α	β
а	-5.19	1.06	-13.46	0.382	-0.038
b	15.35	-6.64	46.17	-1.322	0.204
С	2.06	22.66	-20.34	1.466	0.613

11. Nuclear effects (Final state interactions of hadrons)

Kinematics of the scattered particles

Use the results of phase shift analysis of π -N scattering

Also, the medium correction is applied to each phase shift. (R.Seki et al., Phys. Rev. C27 (1983) 2817)

$$f = \sum_{T} C_{T} \sum_{l} \{ [lf_{2T,2l-1}^{l} + (l+1)f_{2T,2l+1}^{l}] \\ \times P_{l}(\cos \theta) - i\sigma \cdot n[f_{2T,2l-1}^{l} - f_{2T,2l+1}^{l}] \\ \times P_{l}^{\prime}(\cos \theta) \}.$$

Here, $f'_{2T, 2J}$ is an amplitude with orbital angular momentum *l*, isospin *T*, and total angular momentum *J*. C_T is the isospin factor written with Clebsch-Gordan coefficients,

$$C_{T} = \left(1t_{\pi'} \frac{1}{2} t_{N'} | Tt_{\pi} + t_{N}\right) \left(1t_{\pi} \frac{1}{2} t_{N} | Tt_{\pi} + t_{N}\right),$$

(t_N , t_π , $t_{N'}$, $t_{\pi'}$ are initial and final Z component of π , N isospin.)

 σ is the Pauli matrix and $n=(k \times k')/(|k \times k'|)$, with k, k' being pion initial and final momenta. We consider 8 resonances, S_{11} , S_{31} , P_{11} , P_{13} , P_{31} , P_{33} , D_{13} , D_{15} for this amplitude. The resonance parameters are taken from the phase shift analyses of $\pi - N$ scattering.²⁵⁾ Pion interaction in oxygen is

$$f_{2T,2J}(^{16}\text{O}) = f_{2T,2J} \times \left\{ 1 - \frac{2f_{2T,2J}^{l}}{\pi} \times C \times \int k^{2} \, \mathrm{d}k Q_{0}(k,K) G_{0}(k,E) \right\}^{-1}.$$

$$C = 1 + (k^{2} + m_{\pi}^{2})^{1/2} / (k^{2} + m_{N}^{2})^{1/2},$$

$$Q_{0}(k, K) = \begin{cases} 1 & \text{if } \xi K + k < P_{F}, \\ 0 & \text{if } |\xi K - k| > P_{F}, \\ [P_{F}^{2} - (\xi K - k)] / 4\xi K k & \text{otherwise}, \end{cases}$$

$$G_{0}^{-1}(k, E) = \left(E - \frac{k^{2}}{2M}\right)^{2} - k^{2} - m_{\pi}^{2} + i\varepsilon,$$

$$\xi = 1 / \left(1 + \frac{W}{m_{N}}\right),$$

4. Nuclear effects ~ Final state interaction in Neut

Kinematics of the scattered particles

Use the results of phase shift analysis of π -N scattering

Also, the medium correction is applied to each phase shift. (R.Seki et al., Phys. Rev. C27 (1983) 2817)

$$f = \sum_{T} C_{T} \sum_{l} \{ [lf_{2T,2l-1}^{l} + (l+1)f_{2T,2l+1}^{l}] \\ \times P_{l}(\cos \theta) - i\sigma \cdot n[f_{2T,2l-1}^{l} - f_{2T,2l+1}^{l}] \\ \times P_{l}^{\prime}(\cos \theta) \}.$$

Here, $f'_{2T, 2J}$ is an amplitude with orbital angular momentum *l*, isospin *T*, and total angular momentum *J*. C_T is the isospin factor written with Clebsch-Gordan coefficients,

$$C_{T} = \left(1t_{\pi'} \frac{1}{2} t_{N'} | Tt_{\pi} + t_{N}\right) \left(1t_{\pi} \frac{1}{2} t_{N} | Tt_{\pi} + t_{N}\right),$$

(t_N , t_π , $t_{N'}$, $t_{\pi'}$ are initial and final Z component of π , N isospin.)

 σ is the Pauli matrix and $n=(k \times k')/(|k \times k'|)$, with k, k' being pion initial and final momenta. We consider 8 resonances, S_{11} , S_{31} , P_{11} , P_{13} , P_{31} , P_{33} , D_{13} , D_{15} for this amplitude. The resonance parameters are taken from the phase shift analyses of $\pi - N$ scattering.²⁵⁾ Pion interaction in oxygen is

$$f_{2T,2J}(^{16}\text{O}) = f_{2T,2J} \times \left\{ 1 - \frac{2f_{2T,2J}^{l}}{\pi} \times C \times \int k^{2} \, \mathrm{d}k Q_{0}(k,K) G_{0}(k,E) \right\}^{-1}.$$

$$C = 1 + (k^{2} + m_{\pi}^{2})^{1/2} / (k^{2} + m_{N}^{2})^{1/2},$$

$$Q_{0}(k, K) = \begin{cases} 1 & \text{if } \xi K + k < P_{F}, \\ 0 & \text{if } |\xi K - k| > P_{F}, \\ [P_{F}^{2} - (\xi K - k)] / 4\xi K k & \text{otherwise}, \end{cases}$$

$$G_{0}^{-1}(k, E) = \left(E - \frac{k^{2}}{2M}\right)^{2} - k^{2} - m_{\pi}^{2} + i\varepsilon,$$

$$\xi = 1 / \left(1 + \frac{W}{m_{N}}\right),$$