



OPERA und die Neutrino-Geschwindigkeitsmessung

Präsentiert von Björn Wonsak





bmb+f - Förderschwerpunkt

OPERA

Großgeräte der physikalischen Grundlagenforschung







- Das OPERA-Experiment
- Die Tau-Suche
- Messung der Neutrinogeschwindigkeit
- Zusammenfassung





'Long baseline'-Neutrino-Oszillations-Experiment Sehr reiner v_{μ} -Strahl vom CERN zum LNGS

Ziel: Beobachtung des Auftauchens von v $_{\scriptscriptstyle \tau}$



Siehe Vortrag von Annika Hollnagel: T 31.1 Fr 9:20

PERA

Der CNGS Neutrino-Strahl

- Energie SPS-Protonen: 400 GeV/c \rightarrow Neutrinoenergie <E> = 17 GeV
- ~ reiner Muon-Neutrino-Strahl:

Basis-Detektoreinheit: ECC-Ziegel

- Emulsion Cloud Chamber (ECC-)Ziegel:
 - 57 beidseitig beschichtete Emulsionsfilme (0.2mm)
 - 56 Bleischichten (1mm)
 - 2 Changeable Sheets (CS)
 - Ortsauflösung (Vertex): ~1µm
 - Winkelauflösung (Spur): ~2mrad

Spuren im ECC-Ziegel

28/2/2012

OPERA

Björn Wonsak

υн

HT.

Hybrid-Detektor

28/2/2012

Der OPERA-Detektor

υH

Der OPERA-Detektor

υн

Ш

Der OPERA-Detektor

Target-Region:

- Target Tracker(TT) (Szintillator)
- Blei/Emulsions-Ziegel (75.000 pro SM)

Target-Masse: ~1.25 kton

28/2/2012

Björn Wonsak

UΗ

iii

Suchprozedur am Beispiel des ersten Tau-Kandidaten (2010)

Muonloses Ereignis 9234119599

UHI

Ansicht im elektronischen Detektor:

PERA

Björn Wonsak

Muonloses Ereignis 9234119599

Ansicht im elektronischen Detektor:

PROPERTY AND

PERA

Björn Wonsak

UΗ

iii

Björn Wonsak

υн

Шi

UΗ

йř

'Large-area'-Scan, volle Rekonstruktion von Vertices und γ

Björn Wonsak

UΗ

Шi

Der erste Tau-Kandidat

OPERA

Björn Wonsak

Der erste Tau-Kandidat

Variable	Cut-off	Value		
Missing P_T at primary vertex (GeV/c)	<1.0	$0.57^{+0.32}_{-0.17}$		
Angle between parent track and primary	$> \pi/2$	3.01 ± 0.03		
hadronic shower in the				
transverse plane (rad)				
Kink angle (mrad)	>20	41±2		
Daughter momentum (GeV/c)	>2	12^{+6}_{-3}		
Daughter P_T when γ -ray	>0.3	$0.47^{+0.24}_{-0.12}$		
at the decay vertex (GeV/c)				
Decay length (μm)	<2 lead plates	1335 ± 35		
Muss >0,6 GeV/c sein, wenn Ereignis ohne Photon am Zerfallsvertex				

Björn Wonsak

- Zwei elektromagnetische Schauer deuten auf Zerfalls-Vertex, invariante Masse: (120±20(stat.)±35(syst.)) MeV/c²
- \rightarrow Hypothese: $\pi^0 \rightarrow \gamma \gamma (m_{\pi 0} = 135 \text{ MeV/c}^2)$
- Zerfallstochter ist ein geladenes Hadron (wahrscheinlich Pion) invariante Masse (π +2 γ): (640 +125 -80 (stat.)+100 -90 (syst.)) MeV/c²
- \rightarrow Hypothese: $\rho^{-} \rightarrow \pi^{0}\pi^{-}$ (m_p=770 MeV/c²)
- Hadronischer Tau-Zerfall mit einem geladenen Tochterteilchen
- \rightarrow Hypothese: $\tau^{-} \rightarrow \rho^{-} + \nu_{\tau}$

$$ho^{ ext{-}} o \pi^{0} \pi^{ ext{-}} \ \pi^{0} o \gamma$$

Untergrund und Nachweiswahrscheinlichkeit

Decay	Number of background events expected for							
$\operatorname{channel}$	22.5×10^{19} p.o.t.			4.88×10^{19} p.o.t.				
	Charm	Hadron	Muon	Total	Charm	Hadron	Muon	Total
$\tau \to \mu$	0.025	0.00	0.07	0.09 ± 0.04	0.00	0.00	0.02	0.02 ± 0.01
$\tau \to e$	0.22	0.00	0.00	0.22 ± 0.05	0.05	0.00	0.00	0.05 ± 0.01
$\tau \to h$	0.14	0.11	0.00	0.24 ± 0.06	0.03	0.02	0.00 🤇	0.05 ± 0.01
$\tau \to 3h$	0.18	0.00	0.00	0.18 ± 0.04	0.04	0.00	0.00	0.04 ± 0.01
Total	0.55	0.11	0.07	0.73 ± 0.15	0.12	0.02	0.02	0.16 ± 0.03

Decay	Number of signal events expected for		Interaction vertex	Global τ detection
$\operatorname{channel}$	22.5×10^{19} p.o.t.	4.88×10^{19} p.o.t.	location efficiency	efficiency
$\tau \to \mu$	1.79	0.39	0.54	0.09
$\tau \to e$	2.89	0.63	0.59	0.14
$\tau \to h$	2.25	0.49	0.59	0.04
$\tau \to 3h$	0.71	0.15	0.64	0.04
Total	7.63	1.65	0.59	0.07

OPERA

- Daten von 4.88x10¹⁹ POT analysiert
- 1 Tau-Kandidat gefunden
- Erwarteter Untergrund: 0.05±0.01 Ereignisse für τ - → 1h Kanal (0.16±0.03 für τ - → x)
- p-Wert für Hyphothese dass dies nur Untergrund ist: 5% (15% for τ \rightarrow X)
- Erwartung für Oszillationssignal: 0.49 Tau-Kandidaten im τ - \rightarrow 1h Kanal (1.65 for τ - \rightarrow x)
- v_e -Appearance wird auch untersucht
- Erste Ergebnis vorraussichtlich diesen Sommer

Bisherige Experimente:

Experiment	Energie	v-typ	(v-c)/c
FNAL	> 30 GeV	$ u_{\mu}$	≤ 4×10 ^{-₅}
SN1987A	~10 MeV	$\overline{\nu_{e}}$	≤ 2×10-9
MINOS	~3 GeV +Ausläufer	$ u_{\mu}$	5.1 ± 2.9×10⁵

Das OPERA-Ergebnis (muss korrigiert werden)

<u>Für den CNGS- v_{μ} -Strahl, <E> = 17 GeV:</u>

$$\delta t = TOF_c - TOF_v = (57.8 \pm 7.8 \text{ (stat.)} + 8.3_{-5.9} \text{ (sys.)}) \text{ ns}$$

Relative Abweichung der Neutrino-Geschwindigkeit bzgl. c:

$$(v-c)/c = \delta t / (TOF_c - \delta t) = (2.37 \pm 0.32 \text{ (stat.)} + 0.34 \text{ (sys.)}) \times 10^{-5}$$

(Distanz zum durchschnittlichen Entstehungspunkt der Neutrinos: 730085 m)

Sept. 2011 Pre-Print: arXiv:1109.4897 [hep-ex]

OPERA-Statement

- "The OPERA Collaboration, by continuing its campaign of verifications on the neutrino velocity measurement, has identified two issues that could significantly affect the reported result. The first one is linked to the oscillator used to produce the events time-stamps in between the GPS synchronizations. The second point is related to the connection of the optical fiber bringing the external GPS signal to the OPERA master clock.
- These two issues can modify the neutrino time of flight in opposite directions. While continuing our investigations, in order to unambiguously quantify the effect on the observed result, the Collaboration is looking forward to performing a new measurement of the neutrino velocity as soon as a new bunched beam will be available in 2012. An extensive report on the above mentioned verifications and results will be shortly made available to the scientific committees and agencies."

- UH
- Entstehungszeitpunkt der Neutrinos (CERN) t_A
- Ankunftszeit im Detektor (LNGS) t_B
- \rightarrow Flugzeit : TOF (time of flight) = t_B t_A
- Flugstrecke L
- \rightarrow Geschwindigkeit v = L/TOF

Entstehungszeitpunkt t_A

- Zeitstruktur des CNGS-Strahls:
 - Länge eines Zyklus: 6 s
 - Zwei 10,5 µs-Extraktionen (durch den 'Kicker'-Magneten) im Abstand von 50 ms
 - Strahlintensität: 2,4·10¹³ Protonen/Extraktion

 \rightarrow Enstehungszeitpunkt eines einzelnen Neutrinos nur auf 10,5 $~\mu s$ eingrenzbar

Messe dazu Protonen statt Neutrinos!

υн

Form der Protonen-Spills

28/2/2012

)PERA

Björn Wonsak

UΗ

iļi

CERN-OPERA-Synchronisation

الالأل المشوعة فعدهم

OPERA

Björn Wonsak

UΗ

Ĥ

- 2008: Installation von hochgenauem Zwillingssystem kalibriert von METAS (Schweizer Metrology Institut)
- \rightarrow Septentrio GPS PolaRx2e + Symmetricom Cs-4000

PolaRx2e (GPS-Empfänger):

- Frequenz-Referenz von Cs-Uhr
- Interne zeitliche Markierung eines 1PPS in Bezug auf individuelle Satelliten-Signale
- Offline 'common-view'-Analyse
- Ionosphärenfreier P3-Code

Standardtechnik für hochgenaue Zeittransfers

Permanente zeitliche Verbindung (~1 ns) zwischen Referenzpunkten am CERN und OPERA ('time link')

Gegenprobe der CERN-OPERA Zeitverbindungskalibration

Unabhängige Kalibration des Zwillingssystems durch die Physikalisch-Technische Bundesanstalt (PTB)

Hochgenauer/-stabiler tragbarer Zeittransfer-aufbau am CERN und LNGS

GTR50 GPS Empfänger, thermalisiert, externe Cs-Frequenzquelle, eingebetteter Zeitintervall-Zähler

Korrektur auf zeitliche Verbindung:

$$t_{CERN} - t_{OPERA} = (2.3 \pm 0.9) \text{ ns}$$

Zusammenfassung der Prinzipien der Flugzeit(TOF)-Messung

Björn Wonsak

UΗ

йł

Geodäsie am LNGS

28/2/2012

Björn Wonsak

UΗ


Geodäsie am LNGS



28/2/2012

Björn Wonsak

UΗ

Übersicht CERN-Zeitsystem



28/2/2012

)PERA

Björn Wonsak

υн

Ц,

TT-Zeitverarbeitung



Szintillator, WLS-Fiber, PMT, analoger FE-chip (ROC) bis zum FPGA-Trigger-Input



Anregung mit UV-Laser:

 \rightarrow Zeit zwischen Photokathode u. FPGA-Input: 50.2 ± 2.3 ns

Durschnittliche Zeitverzögerung: 59.6 ± 3.8 ns (sys)

(Durch Simulation ermittelt. Umfasst u.a. Orts- und p.h.-Abhängigkeit, ROC time-walk, Effekte der Quantisierung der DAQ)

UΗ

Übersicht LNGS-Zeitsystem





28/2/2012

OPERA



Zwei neue Korrekturen



- Schlechte optische Verbindung des Glasfaserkabels an OPERA-Master-Clock
 - Faser war scheinbar schräg in O/E-Konverter
 - \rightarrow weniger Licht gelangt in Sensor
 - \rightarrow Verzögerung des Signals
 - Hat δt vergrößert
 - Frequenz der Master-Clock leicht höher als angenommen
 - Individuelle Korrektur für jedes Ereignis
 - Hat δt verkleinert

Übersicht LNGS-Zeitsystem



28/2/2012

Björn Wonsak

UΗ

Нł;

Übersicht LNGS-Zeitsystem





28/2/2012

)PERA

Björn Wonsak

43



Zeitliche Verteilung der Neutrino-Ereignisse als PDF



- Jedes Ereignis wird mit Waveform des Protonen-Spills assoziiert
- 'Mutter'-Proton unbekannt innerhalb 10.5 μs Extraktionszeit
- → Normierte Summe der Waveforms: PDF der erwarteten Zeitverteilung der Neutrino-Ereignisse

L

 \rightarrow Vergleich mit Zeitpunkt der Neutrino-Ereignisse in OPERA



Likelihood-Analyse:

$$_{k}(\delta t_{k}) = \prod_{k} w_{k}(t_{j} + \delta t_{k})$$
 k=1,2 extractions

Details im Vortrag von Torben Ferber: T 31.2 Fr 9:40



Zeitliche Verteilung der Neutrino-Ereignisse als PDF



- Jedes Ereignis wird mit Waveform des Protonen-Spills assoziiert
- 'Mutter'-Proton unbekannt innerhalb 10.5 μs Extraktionszeit
- → Normierte Summe der Waveforms: PDF der erwarteten Zeitverteilung der Neutrino-Ereignisse
- \rightarrow Vergleich mit Zeitpunkt der Neutrino-Ereignisse in OPERA



Likelihood-Analyse:

$$L_k(\delta t_k) = \prod_i W_k(t_j + \delta t_k)$$
 k=1,2 extractions

$$\frac{Ergebnis:}{\delta t = TOF_c - TOF_v} =$$
(57.8 ± 7.8) ns (stat)

Werte werden sich ändern!

Details im Vortrag von Torben Ferber: T 31.2 Fr 9:40

Analyse Cross-checks



UΗ





Systematic uncertainties	ns	Error distribution
Baseline (20 cm)	0.67	Gaussian
Decay point	0.2	Exponential (1 side)
Interaction point	2.0	Flat (1 side)
UTC delay	2.0	Gaussian
LNGS fibres	1.0	Gaussian
DAQ clock transmission	1.0	Gaussian
FPGA calibration	1.0	Gaussian
FWD trigger delay	1.0	Gaussian
CNGS-OPERA GPS synchronisation	1.7	Gaussian
MC simulation for TT timing	3.0	Gaussian
TT time response	2.3	Gaussian
BCT calibration	5.0	Gaussian

Total systematic uncertainty -5.9, +8.3



Energie-Abhängigkeit

Reconstructed Event Energy



Nur interne Muon-Neutrino-CC-Ereignisse für Energiemessung

 $(\mathsf{E}=\mathsf{E}_{\mu}+\mathsf{E}_{had})$

Volle MC-Simulation: Keine Energieabhängigkeit der zeitlichen Signalentwicklung im Detektor (<1 ns) \rightarrow Systematische Fehler heben sich auf

 $\delta t = TOF_c - TOF_v = (61.1 \pm 13.2 \text{ (stat.)} + 7.3_{-6.9} \text{(sys.)}) \text{ ns für } < E_v > = 28.2 \text{ GeV}$

Energie-Abhängigkeit







υн



Energie-Abhängigkeit



Keine Hinweise auf eine Energieabhängigkeit innerhalb der derzeitigen Sensitivität und dem betrachteten Energiebereich



OPERA

Zeitstruktur des gepulsten Strahls



- 1 Extraktion pro Zyklus mit $\sim 1.1*10^{12}$ pot
- 4 Pakete pro Extraktion mit FWHM 3 ns
- Pakete durch 524 ns getrennt
- \rightarrow Intensität ~1/60 normale Intensität



 \rightarrow Messung der Flugzeit für einzelne Ereignisse!



Datennahme-Statistik mit gepulstem Strahl

UHI #

- 22. Oktober 10. November
- Totale integrierte Intensität 4*10¹⁶ pot
- Normale Auswahl der Ereignisse:
 - \rightarrow 20 Ereignisse





UHI

- RMS = 16.4 ns
- Durchschnitt: $\delta t = (62.1 \pm 3.7 \text{ (stat.)}^{+8.3} \text{ (sys.)}) \text{ ns}$
- Gleichverteilt auf die 4 Pakete des Strahls



Werte der alten Analyse ohne neue Systematiken!

→ Als Fehlerquellen können ausgeschlossen werden:

- Analysemethode
- Lange Protonen-Waveform
- Bei der Analyse verwendete Filter





- Laufende/geplante Maßnahmen:
 - Diamant-Detektoren hinter Zerfallstunnel
 - Stoppsignal mit anderen Subdetektoren
 - Andere Experimente planen Messungen:
 - LNGS: Borexino, LVD, Icarus
 - Minos, T2K, ...
 - Uhrensynchronisation mit anderer Methode testen (Borexino)
 - Distanz noch mal vermessen (Borexino)





- OPERA hat das Potential die Neutrinogeschwindigkeit mit der bisher besten Genauigkeit im Labor zu messen
- Methode: Vergleich von Proton-Waveform mit Neutrino-Ankunftszeit
- Messung mit gepulstem Strahl war sehr erfolgreich



Zusammenfassung (2)



- Bisherige Ergebnisse zeigten ein verfrühtes Ankommen (ca. 60 ns) der Neutrinos in Bezug auf die Lichtgeschwindigkeit
- Kürzlich zwei neue systematische Einflüsse identifiziert:
 - Schlechte Faserverbindung am O/E-Konverter
 - Leicht andere Frequenz der Master-Clock
- Beide zusammen reichen möglicherweise um die Abweichung von der Lichtgeschwindigkeit zu erklären
- Gewissheit erst nach weiteren Messungen
 - Am besten mit gepulstem Strahl (Mai)

Vielen Dank für Ihre Aufmerksamkeit!



OPERA-Kollaboration



~160 Physiker, 30 Institute, 11 Länder



Zusätzliche Unterstützung für diese Studie:

CERN CNGS-, Vermessungs-, Zeitmess- und PS-Gruppen PTB (Nationales Metrology Institut, Deutschland) METAS (Nationales Metrology Institut, Schweiz) Università Sapienza (Universität Rom (Italien)): Geodäsy Gruppe



Tau-Suchprozedur (Kurzform)



- Benutze Szintillatoren als Trigger und zur Vorhersage des ECC-Ziegels der Neutrino-Vertex enthält
- Extrahiere den Ziegel mit Robotersystem
- Untersuche CS dieses Ziegels, lasse Ziegel im Untergrund
- Vergleiche TT-Vorhersage mit Spuren im CS wenn sie zueinander passen:
- Scanne Ziegel entlang der vom CS vorhergesagten Spuren
- Vertex Gefunden? Suche nach Zerfallstopologie...



GPS Uhren am LNGS





Vergleich mit Cs Uhr:

- Große Schwankungen
- Unsicherheiten bzgl. CERN-OPERA Synchronisation



GPS Uhren am LNGS







GPS Uhren am LNGS





- Zusammenarbeit mit CERN timing team seit 2003
- Bedeutende Verbesserung des Systems in 2008

OPERA

Resultat: Synchronisations Korrekturen (Ereignis für Ereignis)



Björn Wonsak

UΗ

4 A



Auswahl der Ereignisse



Frühestes TT-Signal eines Ereignisses als "Stop"

Individuelle Korrekturen:

- Time-Link Korrektur (Synchronisation zwischen CERN und LNGS)
- Position bezüglich Referenzpunkt (durschnittliche Korrektur: 140 cm \approx 4.7 ns)

Statistik: 2009-2010-2011 CNGS-Laufzeiten (~10²⁰ pot)

Interne Ereignisse:

Selbe Auswahlprozedur wie bei Oszillationssuche: 7586 Ereignisse

Externe Ereignisse:

Wechselwirkung im Fels \rightarrow verlange 3D Muonspur: 8525 Ereignisse

Zusätzliches Säubern: Erstes Signal isoliert bzgl. Zeit oder Position

 \rightarrow 5% Ereignisse entfernt \rightarrow 7235 interne und 7988 externe Ereignisse übrig

(Volle Simulation der zeitlichen Signalverarbeitung ergab: 2 ns systematische Unsicherheit durch Hinzunahme externer Ereignisse, ansonsten Übereinstimmung zwischen Daten und MC)



Analyse Methode



Für jedes Neutrino-Ereignis in OPERA \rightarrow Wellenform der Protonextraktion (normalisiert) Summiere und normalisiere: \rightarrow PDF w(t) \rightarrow separate likelihood für beide Extraktionen



 $L_k(\delta t_k) = \prod_i W_k(t_j + \delta t_k)$ k=1,2 extractions

(unbinned, 1 ns scan of δt)

<u>Maximiere bzgl. δt:</u>

 $\delta t = TOF_c - TOF_v$

Positives (negatives) $\delta t \rightarrow$ Neutrinos schneller (langsamer) als Licht

Statistischer Fehler ermittelt durch loglikelihood-Kurven



BCT Kalibration



Signalzeit zwischen BCT und WFD:

• <u>Standard Kalibrationtechniken (Oscilloscope+Cs-Uhr):</u>

$$\Delta t_{BCT} = t_4 - t_3 = (581 \pm 10) \text{ ns}$$

- <u>Dediziertes Strahl-Experiment:</u>
 - BCT plus zwei 'beam pick-ups' (BPK) mit ~1 ns
 Zeitauflösung mit LHC-Strahl (12 Packete, 50 ns Abstand)





Neutrino Production Point



Unknown neutrino production point:

wn neutrino production point:
accurate UTC time-stamp of protons
$$\Delta t = \frac{z}{\beta c} - \frac{z}{c} = \frac{z}{c} \left(\frac{1}{\beta} - 1\right) \approx \frac{z}{c} \frac{1}{2\gamma^2}$$

relativistic parent mesons (full FLUKA simulation)

TOF_c = assuming *c* from BCT to OPERA (2439280.9 ns)
TOF_{true} = accounting for speed of mesons down to decay point
$$\Delta t = TOF_{true} - TOF_{c}$$
 $\langle \Delta t \rangle = 1.4 \times 10^{-2} \text{ ns}$

υн

Ϋ́́

From Proton Spill to Neutrino Time Distribution





Are their any unknown systematics here? If yes: Take care of them or introduce systematical error on fit!



From Proton Spill to Neutrino Time Distribution









Additional Considerations:



UHI H

- Rotation of the Earth
- \rightarrow Sagnac Effect: +2.2 ns
- Gravitational field of Earth
- \rightarrow relative effect on Schwartzschild geodesics: 10^-8
- Different gravitational potential at CERN and LNGS \rightarrow red-shift, relative effect on synchronisation: 10⁻¹³


Analysis with PDF from Single Waveforms



- Normalise each proton waveform
- \rightarrow PDF for associated single event
- \rightarrow Combined likelihood for both extractions

$$L(\delta t) = \prod_{j} w_{j}(t_{j} + \delta t)$$

- Result:
 - Blind: $\delta t = (1040.1 \pm 5.0 \text{ (stat.)} \pm 4.4 \text{ (sys.)}) \text{ ns}$
 - Final: $\delta t = (54.5 \pm 5.0 \text{ (stat.)}^{+9.6} \text{ (sys.)}) \text{ ns}$

Statistical error:

Comparing different filtering conditions and treatments





- White noise disappears when building average
- Two overlayed frequenzies remain
 - The 200 MHz SPS frequenzy already mentioned
 - Some oscillations with 25-70 ns mainly 10 μs after the kicker signal

(also visible if kicker is used without protons)

 \rightarrow Low pass filter

UH





- White noise disappears when building average
- Two overlayed frequenzies remain
 - The 200 MHz SPS frequenzy already mentioned
 - Some oscillations with 25-70 ns mainly 10 µs after the kicker signal

(also visible if kicker is used without protons)

 \rightarrow Low pass filter

UH



Filtering Average Waveform

Average waveform and filtering:



- White noise disappears when building average
- Two overlayed frequenzies remain
 - The 200 MHz SPS frequenzy already mentioned
 - Some oscillations with 25-70 ns mainly 10 µs after the kicker signal

(also visible if kicker is used without protons)

 \rightarrow Low pass filter

UΗ





- Singel waveforms have white noise
 - More sensitive to filtering
- \rightarrow Fit a bit unstable without filtering
- All kind of different filters have been tested (5MHz-low-pass, 8MHz-low-pass, Butterworth, Bessel, Chebyshev, floating average, Gaussian blur,)
- Comparison of fit results with different filters \rightarrow Systematic error of 4.4 ns on fit





Several additional statistical tests performed

- χ^2 -test for different ranges of distribution
- (front, back, central, total)
 - ~90% of information in flanks
 - All results in good agreement
 - No systematic effect visible within statistical accuracy
 - Goodness of fit for maximum likelyhood method also well within expectations
- Kolmogorov-Smirnov test
 - Probabilities for both extractions with δt : 61% and 99%
 - Lower probabilities without δt
 - Anderson-Darling test (more sensitive to tails):
 - Probabilities for both extractions with δt : 38% and 51%