### V01

# Lebensdauer kosmischer Myonen

Fritz Ali Agildere fritz.agildere@udo.edu Jan Lucca Viola janlucca.viola@udo.edu

Durchführung: 2. Dezember 2024 Abgabe: ??. Dezember 2024

TU Dortmund – Fakultät Physik

## Inhaltsverzeichnis

1	Zielsetung	1
2	Theorie	1
3	Durchführung	1
4	Auswertung4.1 Verzögerungszeit4.2 Kanalkalibration4.3 Langzeitmessung4.4 Hintergrundrate	3
5	Diskussion	6
Lit	Literatur	
Ar	Anhang	

- 1 Zielsetung
- 2 Theorie

[1]

3 Durchführung

### 4 Auswertung

Um die aufgenommenen Daten zu analysieren werden die Python [2] Pakete NumPy [3] und SciPy [4] verwendet, wobei Matplotlib [5] zum Erstellen von Grafiken und zudem Uncertainties [6] zur automatisierten Fehlerfortpflanzung in linearer Ordnung dienen.

Zunächst wird die Koinzidenzschaltung auf ihr zeitliches Auflösungsvermögen geprüft. Weiter muss den Kanälen des Vielkanalanalysators je eine Zeit zugeordnet werden, bevor mit der eigentlichen Langzeitmessung fortgefahren werden kann.

#### 4.1 Verzögerungszeit

Der Verlauf der in Tabelle ?? gezeigten Messdaten wird in Abbildung 1 als Trapez mit Null als Asymptote genähert. Es ergeben sich

$$a = (13.5 \pm 0.8) \,\mathrm{ns}^{-1}$$

für die Steigung der linken Flanke sowie Knickpunkte

$$b = (-15.9 \pm 0.8) \text{ ns} , \qquad c = (5.6 \pm 1.1) \text{ ns} , d = (8.1 \pm 0.9) \text{ ns} , \qquad e = (22.2 \pm 0.5) \text{ ns} .$$

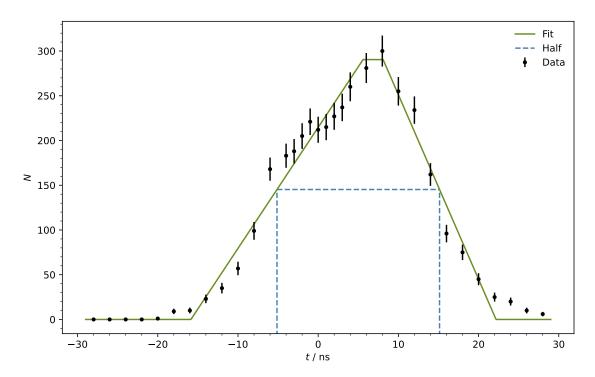


Abbildung 1: Gemessene Zählraten gegen die eingestellte Verzögerung.

Daraus lassen sich einige relevante Größen berechnen. Die maximale Zählrate lautet

$$N_{\mathrm{Plateau}} = 291 \pm 25$$

im Bereich des Plateaus, welches eine Breite

$$T_{\rm Plateau} = (2.5 \pm 1.4)\,{\rm ns}$$

aufweist. Die Hälfte dieses Maximums ist bei

$$t_{\rm links} = (-5.1 \pm 0.7) \: {\rm ns} \: , \qquad \qquad t_{\rm rechts} = (15.1 \pm 0.5) \: {\rm ns} \label{eq:tlinks}$$

erreicht. Damit folgt die Halbwertsbreite

$$T_{\mathrm{H\ddot{a}lfte}} = t_{\mathrm{rechts}} - t_{\mathrm{links}} = (20.3 \pm 0.8) \, \mathrm{ns}$$

und letztendlich eine Auflösungszeit

$$T_{\rm Aufl\ddot{o}sung} = T_{\rm H\ddot{a}lfte} - T_{\rm Plateau} = (17.8 \pm 0.8) \: {\rm ns} \: .$$

#### 4.2 Kanalkalibration

Es wird ein linearer Zusammenhang zwischen Kanalnummer K und der Zeit t angesetzt.

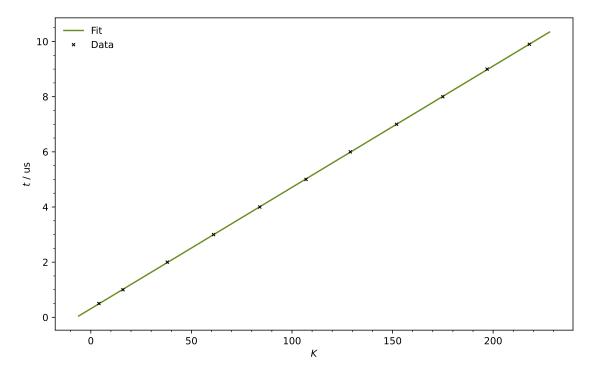


Abbildung 2: Beobachteter Zusammenhang zwischen Kanalnummer und Zeitskala.

Aus der entsprechenden Formel für die Ausgleichsrechnung

$$t(K) = AK + B$$

bestimmen sich die in Abbildung 2 verwendeten Parameter

$$A = (0.044\,00 \pm 0.000\,06)\,\mu\text{s}$$
,  $B = (0.313 \pm 0.008)\,\mu\text{s}$ 

zur Umrechnung der Zeitskala aus dem Kanal. Diese Werte ergeben sich, indem an die Daten aus Tabelle ?? angepasst wird.

#### 4.3 Langzeitmessung

Für die Messung der Zählrate N gegen die Zeitdifferenz t aus Tabelle  $\ref{eq:sun}$  lässt sich

$$N(t) = m + ne^{-\lambda t}$$

als exponentieller Zusammenhang mit Normierung n ansetzen, der um m als Hintergrund verschoben ist. Aufgrund der beobachteten Streuung werden ausschließlich die Kanäle mit Indizes 4 bis 226 verwendet und in Abbildung 3 aufgetragen.

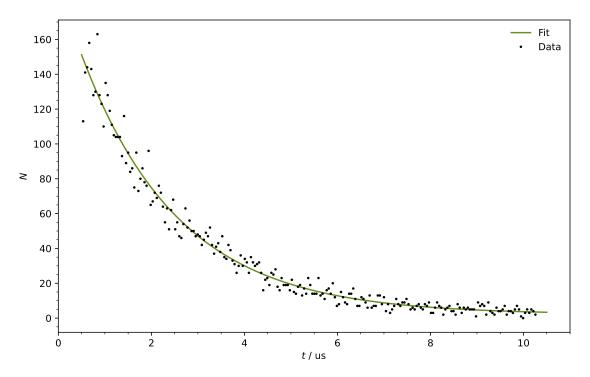


Abbildung 3: Daten aus der Langzeitmessung mit exponentieller Fitfunktion.

Die Werte der genannten Parameter lauten

$$m = 2.1 \pm 0.8$$
,  $n = 189.3 \pm 2.8$ .

Zusätzlich ergibt sich

$$\lambda = (0.48 \pm 0.01) \, \mu s^{-1}$$

als Zerfallskonstante und schließlich

$$\tau = (2.09 \pm 0.05) \, \mu s$$

für die Lebensdauer kosmischer Myonen, wobei 2,197 µs den Literaturwert angibt [7].

#### 4.4 Hintergrundrate

Anhand der charakterisierenden Eigenschaften der Messreihe

$$\begin{split} T_{\rm such} &= 10\, \text{µs}\;, & T_{\rm mess} &= 158\, 234\, \text{s}\;, \\ N_{\rm start} &= 4\, 509\, 112\;, & N_{\rm stodd} &= 17\, 526 \end{split}$$

lässt sich ein Erwartungswert

$$\langle N \rangle = N_{\rm start} \frac{T_{\rm such}}{T_{\rm mess}} = 0,\!000\,285$$

für die Zählrate innerhalb des Suchzeitintervalls aufstellen. Unter der Annahme einer für Zählexperimente gültigen Poissonverteilung

$$P_k = \frac{\langle N \rangle^k}{k!} e^{-\langle N \rangle}$$

folgt für die Wahrscheinlichkeit, dass genau ein weiteres Myon einfällt,

$$P_1 = 0.0285\%$$
.

Somit lässt sich die Anzahl zusätzlicher Pulse zu

$$O_1 = P_1 N_{\text{start}} = 1285$$

abschätzen, welche sich homogen über 512 Kanäle verteilen. Pro Kanal gilt demnach

$$M = 2.5$$

als Hintergrundrate, die mit dem Wert  $n=2.1\pm0.8$  aus dem vorherigen Vorgehen verglichen werden kann.

#### 5 Diskussion

 $t_{\rm optimal} = (6.8 \pm 0.7) \, \text{ns}$ 

#### Literatur

- [1] V01, Lebensdauer kosmischer Myonen. TU Dortmund, Fakultät Physik. 2024.
- [2] Python. Version 3.11.0. 24. Okt. 2022. URL: https://www.python.org.
- [3] Charles R. Harris u. a. "Array programming with NumPy". In: *Nature* 585.7825 (Sep. 2020), S. 357–362. DOI: 10.1038/s41586-020-2649-2. URL: https://doi.org/10.1038/s41586-020-2649-2.
- [4] Pauli Virtanen u. a. "SciPy 1.0: Fundamental Algorithms for Scientific Computing in Python". Version 1.9.3. In: *Nature Methods* 17 (2020), S. 261–272. DOI: 10.1038/s41592-019-0686-2.
- [5] John D. Hunter. "Matplotlib: A 2D Graphics Environment". Version 1.4.3. In: Computing in Science & Engineering 9.3 (2007), S. 90–95. DOI: 10.1109/MCSE.2007. 55. URL: http://matplotlib.org/. Current version 3.6.2, DOI: 10.5281/zenodo.7275322.
- [6] Eric O. Lebigot. *Uncertainties: a Python package for calculations with uncertainties.* Version 2.4.6.1. URL: http://pythonhosted.org/uncertainties/.
- [7] V. Tishchenko u. a. In: *Physical Review D* 87.5 (März 2013). ISSN: 1550-2368. DOI: 10.1103/PhysRevD.87.052003. arXiv: 1211.0960 [hep-ex].

# **A**nhang