# Probing magnetic fields in solids using muon spin rotation

Mladen Ivkovic

16. November 2015

#### **Outline**

Section 1

Section 2

Subsection name

blocktest

Beweise, Definitionen, Lemmata, Bemerkung

Zweispaltig

Bilder und Quellen

General principle of  $\mu SR$ 

#### **Test Frametitle**

Test yo

- ▶ Test
- ► Test 2
- ► Test 3

 $G_3$ ': Die Menge R ist ausdrückbar.

WTF

Das hier: Description: Aufzählung ohne Punkte



**RS-Flipflop** 



getaktetes RS-Flipflop

#### **Blöcke**

**Einfacher Blocktitel** 

Einfacher Blocktext

Beispielblocktitel

Beispielblocktext

Warnungsblocktitel

Warnungsblocktext

#### Beweise etc

**Proof.** Beweis

Lemma (XY – Ein Dual zu YX)

Lemma

Theorem (T – Nach Tarski)

Theorem

Bemerkung

Bemerkung: zuerst

\newtheorem\*{bem}{Bemerkung}

in Präambel setzen!

- ► Einleitung
- ▶ daher
- ► aber Achtung!
- ▶ also so und so
- ► Schlussfolgerung

- ► Einleitung
- ► daher
- ► aber Achtung!
- ▶ also so und so
- ► Schlussfolgerung

- ► Einleitung
- ► daher
- ▶ aber Achtung!
- ▶ also so und so
- ► Schlussfolgerung

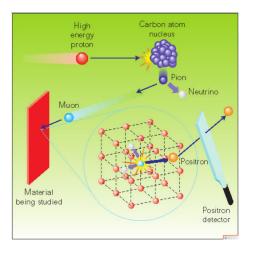
- ► Einleitung
- ► daher
- ► aber Achtung!
- ▶ also so und so
- ► Schlussfolgerung

## Zweispaltige Sachen



- 1. Start
- 2. Stopp

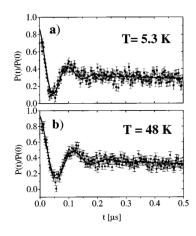
## General principle of $\mu$ SR



Dalmas de Réotier, Pierre (2010): Introduction to muon spin rotation and relaxation (µSR) [Online]. Availible: http://inac.cea.fr/Pisp/pierre.dalmas-de-reotier/introduction\_muSR.pdf

## Coexistence of ferromagnetism and superconductivity in RuSr<sub>2</sub>GdCu<sub>2</sub>O<sub>8</sub>

- ferromagnetic phase is homogenous on a microscopic scale
- ► it accounts for most of the sample volume
- magnetic order is not significantly modified at the onset of superconductivity



Time-resolved normalised muon-spin polarisation  $P(t)/p_{(t=0)}$  at temperatures  $T=5.3K < T_{c,sc}$  and at  $T_{c,sc} < T=28K < T_{c,m}$ . The large oscillatory component gives clear evidence for the presence of a magnetically ordered state.

C. Bernhard, J. L. Tallon, Ch. Niedermayer, Th. Blasius, A. Golnik, E. Brücher, R. K. Kremer, D. R. Noakes, C. E. Stronach, and E. J. Ansaldo, Phys. Rev. **B** 59, 14099 (1999)

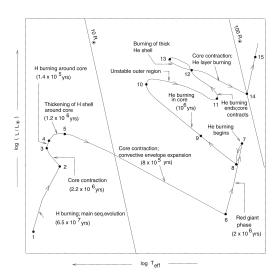
#### 5 - 6

He core is homogenous (convective mixing). It will be nearly isothermal.

More and more *He* is produced by shell burning, the core becomes more massive

At some point, core cannot support envelope mass anymore:

⇒ core contracts, envelope expands



T. Padmanabhan, "Theoretical Astrophysics Volume II: Stars and Stellar Systems". New York: Cambridge University Press, 2001.