

# Isospin symmetry in the *sd* shell: – Coulomb excitation of <sup>33</sup>Ar – and the new 'Lund-York-Cologne-Calorimeter'



- Isospin symmetry in the sd shell
- The Lund-York-Cologne-Calorimeter
- Analysis of the <sup>33</sup>Ar Coulex-experiment
- Results and comparison to SM calculations



NUSTAR Annual Meeting Darmstadt, 28.02.2013 University of Cologne Andreas Wendt

### **Isospin formalism**

Proton und neutron: similar mass and affected in similar way by nuclear interaction

",nucleons" in different states, characterised by isospin t =  $\frac{1}{2}$ .

 $t_z(proton) = -\frac{1}{2}$  $t_z(neutron) = +\frac{1}{2}$ 

 $T_{z} = (N - Z)/2$  $T = t_{1} \oplus t_{2} \oplus \dots t_{n} \Longrightarrow \frac{|N - Z|}{2} \le T \le \frac{N + Z}{2}$ 



D. D. Warner, M. A. Bentley und P. Van Isacker, Nature Phys. 2, 311 (2006).

												2	32	in N2	
											1			N=Z	
														T <sub>z</sub> =+1	./2
							<sup>34</sup> Ca	<sup>35</sup> Ca	<sup>36</sup> Ca	<sup>37</sup> Ca	<sup>38</sup> Ca	<sup>39</sup> Ca	<sup>40</sup> Ca	T <sub>z</sub> =+1	
							<sup>34</sup> K	<sup>34</sup> K	<sup>35</sup> K	<sup>36</sup> K	<sup>37</sup> K	<sup>38</sup> K	<sup>39</sup> K	T <sub>z</sub> =+3	/2
					<sup>30</sup> Ar	<sup>31</sup> Ar	<sup>32</sup> Ar	<sup>33</sup> Ar	<sup>34</sup> Ar	<sup>35</sup> Ar	<sup>36</sup> Ar	<sup>37</sup> Ar	<sup>38</sup> Ar	$T_{z} = +2$	
					<sup>29</sup> Cl	<sup>30</sup> Cl	<sup>31</sup> Cl	<sup>32</sup> Cl	<sup>33</sup> Cl	<sup>34</sup> Cl	<sup>35</sup> Cl	<sup>36</sup> Cl	<sup>37</sup> Cl		
			<sup>26</sup> S	<sup>27</sup> S	<sup>28</sup> S	<sup>29</sup> S	<sup>30</sup> S	<sup>31</sup> S	<sup>32</sup> S	<sup>33</sup> S	<sup>34</sup> S	<sup>35</sup> S	<sup>36</sup> S		
			<sup>25</sup> P	26p	<sup>27</sup> P	<sup>28</sup> P	<sup>29</sup> P	<sup>30</sup> P	<sup>31</sup> P	<sup>32</sup> P	<sup>33</sup> P	<sup>34</sup> P	<sup>35</sup> P		
	<sup>22</sup> Si	<sup>23</sup> Si	<sup>24</sup> Si	<sup>25</sup> Si	<sup>26</sup> Si	<sup>27</sup> Si	<sup>28</sup> Si	<sup>29</sup> Si	<sup>30</sup> Si	<sup>31</sup> Si	<sup>32</sup> Si	<sup>33</sup> Si	<sup>34</sup> Si		
	<sup>21</sup> AI	<sup>22</sup> AI	<sup>23</sup> AI	<sup>24</sup> AI	<sup>25</sup> AI	<sup>26</sup> AI	<sup>27</sup> AI	<sup>28</sup> AI	<sup>29</sup> AI	<sup>30</sup> AI	<sup>31</sup> Al	<sup>32</sup> AI	<sup>33</sup> AI		
	<sup>20</sup> Mg	<sup>21</sup> Mg	<sup>22</sup> Mg	<sup>23</sup> Mg	<sup>24</sup> Mg	<sup>25</sup> Mg	<sup>26</sup> Mg	<sup>27</sup> Mg	<sup>28</sup> Mg	<sup>29</sup> Mg	<sup>30</sup> Mg	<sup>31</sup> Mg	<sup>32</sup> Mg		
Ζ	<sup>19</sup> Na	<sup>20</sup> Na	<sup>21</sup> Na	<sup>22</sup> Na	<sup>23</sup> Na	<sup>24</sup> Na	<sup>25</sup> Na	<sup>26</sup> Na	<sup>27</sup> Na	<sup>28</sup> Na	<sup>29</sup> Na	<sup>30</sup> Na	<sup>31</sup> Na		
↑	<sup>18</sup> Ne	<sup>19</sup> Ne	<sup>20</sup> Ne	<sup>21</sup> Ne	<sup>22</sup> Ne	<sup>23</sup> Ne	<sup>24</sup> Ne	<sup>25</sup> Ne	<sup>26</sup> Ne	<sup>27</sup> Ne	<sup>28</sup> Ne	<sup>29</sup> Ne	<sup>30</sup> Ne		
	<sup>17</sup> F	<sup>18</sup> F	<sup>19</sup> F	<sup>20</sup> F	<sup>21</sup> F	<sup>22</sup> F	<sup>23</sup> F	<sup>24</sup> F	<sup>25</sup> F	<sup>26</sup> F	<sup>27</sup> F	<sup>28</sup> F	<sup>29</sup> F		
	<sup>16</sup> 0	<sup>17</sup> 0	<sup>18</sup> 0	<sup>19</sup> 0	<sup>20</sup> O	<sup>21</sup> O	<sup>22</sup> 0	<sup>23</sup> 0	<sup>24</sup> 0		<sup>26</sup> 0	<sup>27</sup> 0	<sup>28</sup> 0	]	
L				▶ [	N										

#### **Isospin symmetry**



effects of nucl. interaction

**2+3 Mirror Energy Differences** 

M. A. Bentley et al., PRC 73, 024304 (2006)

#### Experimental data for sd shell nuclei



 $\rightarrow$ 

N

### Excitation energies of $T_z = -1$ sd shell nuclei

		~1				<sup>34</sup> Ca	<sup>35</sup> Ca	<sup>36</sup> Ca	<sup>37</sup> Ca	<sup>38</sup> Ca	<sup>39</sup> Ca	<sup>40</sup> Ca			
- rati	JS 2	001				<sup>33</sup> K	<sup>34</sup> K	<sup>35</sup> K	<sup>36</sup> K	<sup>37</sup> K	<sup>38</sup> K	<sup>39</sup> K			
Sla				<sup>30</sup> Ar	<sup>31</sup> Ar	<sup>32</sup> Ar	<sup>33</sup> Ar	<sup>34</sup> Ar	<sup>35</sup> Ar	<sup>36</sup> Ar	<sup>37</sup> Ar	<sup>38</sup> Ar			
				<sup>29</sup> Cl	<sup>30</sup> Cl	<sup>31</sup> Cl	<sup>32</sup> CI	<sup>33</sup> Cl	<sup>34</sup> Cl	<sup>35</sup> Cl	<sup>36</sup> Cl	<sup>37</sup> Cl			
		<sup>26</sup> S	<sup>27</sup> S	<sup>28</sup> S	<sup>29</sup> S	<sup>30</sup> S	<sup>31</sup> S	<sup>32</sup> S	<sup>33</sup> S	<sup>34</sup> S	<sup>35</sup> S	<sup>36</sup> S			
		<sup>25</sup> P	<sup>26</sup> P	<sup>27</sup> P	<sup>28</sup> P	<sup>29</sup> P	<sup>30</sup> P	<sup>31</sup> P	<sup>32</sup> P	<sup>33</sup> P	<sup>34</sup> P	<sup>35</sup> P			
<sup>22</sup> Si <sup>23</sup>	<sup>3</sup> Si	<sup>24</sup> Si	<sup>25</sup> Si	<sup>26</sup> Si	<sup>27</sup> Si	<sup>28</sup> Si	<sup>29</sup> Si	<sup>30</sup> Si	<sup>31</sup> Si	<sup>32</sup> Si	<sup>33</sup> Si	<sup>34</sup> Si		_	
<sup>21</sup> AI <sup>2</sup>	<sup>22</sup> AI	<sup>23</sup> AI	<sup>24</sup> AI	<sup>25</sup> AI	<sup>26</sup> AI	<sup>27</sup> AI	<sup>28</sup> AI	<sup>29</sup> AI	<sup>30</sup> AI	<sup>31</sup> AI	<sup>32</sup> AI	<sup>33</sup> AI			Energies / B(E2) kr
<sup>20</sup> Mg <sup>21</sup>	<sup>1</sup> Mg	<sup>22</sup> Mg	<sup>23</sup> Mg	<sup>24</sup> Mg	<sup>25</sup> Mg	<sup>26</sup> Mg	<sup>27</sup> Mg	<sup>28</sup> Mg	<sup>29</sup> Mg	<sup>30</sup> Mg	<sup>31</sup> Mg	<sup>32</sup> Mg	Г		Only energies know
<sup>19</sup> Na <sup>20</sup>	⁰Na	<sup>21</sup> Na	<sup>22</sup> Na	<sup>23</sup> Na	<sup>24</sup> Na	<sup>25</sup> Na	<sup>26</sup> Na	<sup>27</sup> Na	<sup>28</sup> Na	<sup>29</sup> Na	<sup>30</sup> Na	<sup>31</sup> Na			No excited states k
<sup>18</sup> Ne <sup>19</sup>	<sup>9</sup> Ne	<sup>20</sup> Ne	<sup>21</sup> Ne	<sup>22</sup> Ne	<sup>23</sup> Ne	<sup>24</sup> Ne	<sup>25</sup> Ne	<sup>26</sup> Ne	<sup>27</sup> Ne	<sup>28</sup> Ne	<sup>29</sup> Ne	<sup>30</sup> Ne			No exerce states h
<sup>17</sup> F <sup>1</sup>	<sup>18</sup> F	<sup>19</sup> F	<sup>20</sup> F	<sup>21</sup> F	<sup>22</sup> F	<sup>23</sup> F	<sup>24</sup> F	<sup>25</sup> F	<sup>26</sup> F	<sup>27</sup> F	<sup>28</sup> F	<sup>29</sup> F		٦	Known energies in
<sup>16</sup> O <sup>1</sup>	<sup>17</sup> O	<sup>18</sup> O	<sup>19</sup> O	<sup>20</sup> O	<sup>21</sup> O	<sup>22</sup> O	<sup>23</sup> O	<sup>24</sup> O		<sup>26</sup> O	<sup>27</sup> O	<sup>28</sup> O			$T_z = -1$ nuclei

IN

### Excitation energies of $T_z = -2 \ sd$ shell nuclei



H. Schatz and K. Rehm Nucl. Phys. A 777, 601 (2006)

<sup>24</sup>Si: H. Schatz et al., *PRL 79, 203845 (1997)*<sup>28</sup>S, <sup>32</sup>Ar: K. Yoneda et al., *PRC 74, 021303 (2006)*<sup>36</sup>Ca: P. Doornenbal et al., *PLB 647, 237 (2007)*

<sup>20</sup>Mg: A. Gade et al., PRC 76, 024317 (2007)



#### MED for T=1,2 sd shell nuclei



Proton capture reaction rates in the rp-process', H. Herndl et al., PRC 52, 1078 (1995)

**A=24**: IA. Scade et al., IPRIV\$9,R\$84\$(7697)24317 (2007) A=28: K. Yoneda et al., PRC 74, 021303 (2006) A=32: P. D. Cottle et al., PRL 88, 172502 (2002) A=36: P. Doornenbal et al., PLB 647, 237 (2007)

Applicable for T=3/2 mirror pairs?

### Excitation energies of $T_z = -3/2$ sd shell nuclei



#### Application on T=3/2 sd shell nuclei



 Next step: Measurement of <sup>29</sup>S excitation energies

 with two-step-fragmentation: <sup>36</sup>Ar-, <sup>30</sup>S-, <sup>29</sup>S+γ

 Next step: Investigation of transition strengths

 PreSpec proposal: Jan. 2009

#### B(E2) values for sd shell nuclei



#### SM calculations for B(E2) values of T=1,2 nuclei

Blue:	p-rich,	$T_z = -1, -2$
Red:	n-rich,	$T_z = +1, +2$



Good agreement of all interactions for n-rich nuclei p-rich nuclei: limited agreement, exp. very difficult

 $\rightarrow$  Comparison with T=3/2 nuclei

#### SM calculations for B(E2) values of T=3/2 nuclei



#### S377 - Coulomb excitation of <sup>33</sup>Ar



**FRS** id

EUROBALL Cluster Array

#### LYCCA

Tracked ions by LYCCA

Target: Au

Detected γ-rays

Tracked ions from FRS

> HECTOR BaF<sub>2</sub> Array

PreSPEC

### LYCCA – detection principle

Event-by-event identification by

- Position
- $\Delta E$  + TKE  $\rightarrow$  Charge Q=Z
- ToF + TKE
- $\rightarrow$  Charge Q  $\rightarrow$  Mass A

 $\rightarrow$  Tracking

Needed for

- Doppler correction
- Selection of reaction channel
- Determination of scattering angle



#### LYCCA – detectors



DSSD











Csl

#### LYCCA – detector module



- Highest solid angle coverage
- Modularity





#### **Observables**

 $^{33,36}$ Ar (135-145 AMeV) on 386 mg/cm<sup>2</sup> Au  $\rightarrow$   $\gamma$ -ray spectrum dominated by background radiation



#### **Optimized** γ**-spectra**

- Optimized particle gates
- Optimized Ge-time gates
- Multiplicity conditions
- Add back
- Background subtraktion



Reduction of relative error by approx. 50 %



#### Comparison with mirror nuclei



### Calculation of B(E2) values

- Efficiency calibration of the PreSpec setup with known transition in  ${}^{36}Ar: 2^+ \rightarrow 0^+$
- Correction for different γ-ray energies
- Correction for different ion velocity (Lorenz boost and scattering angle)
- Application of known <sup>33</sup>Ar branching ratio
- Considering of feeding into <sup>36</sup>Ar 2<sup>+</sup> state

Nucleus	36	Ar	<sup>33</sup> Ar					
Transition	2+-	→0+	3/2	2+→1/2+	5/2+→1/2+			
	Lit.	Exp.	Lit.	Exp.	Lit.	Exp.		
Energy [keV]	1970.38(5)	1970(3)	1359(2)	1360(3)	1798(2)	1804(6)		
B(E2) [W.U.]	8.5(8)			6.39(1.49)		5.80(1.62)		

### SM calculations for B(E2) values of T=3/2 nuclei



 $T_z$ = - 3/2 nuclei with unpaired proton: only weakly bound

- First experimental value in sd shell
- Comparison with SM calculation
- Outlook:
  - Confirmation with further experiments (S377-II and <sup>21</sup>Mg)
  - Extension to pf shell (no exp. values)



#### Outlook – further $T_z = -3/2$ investigations







# **Summary**

- A final PreSpec result
- Transition strengths in <sup>33</sup>Ar measured
- Comparison with SM calculation
  - Further experiments recommended: <sup>21</sup>Mg, <sup>25</sup>Si, <sup>29</sup>S



NUSTAR Annual Meeting Darmstadt, 28.02.2013 University of Cologne Andreas Wendt

#### LYCCA Taprogge, N. Braun, C. Goerge Wend scovici, P. Reiter, S. Thiel University of Cologne D. Rudolph Lund University /I. A. Bentley, N. S. Bondili Scruton **University of York** F.Schirru, A.Lohstroh University of Surrey

LUND		VALENCIA	
Joakim	Cederkall	Alejandro	Algora
Douglas	DiJulio		
Jnaneswari	Gellanki	KRAKAU	
Pavel	Golubev	Jerzy	Grebosz
Dirk	Rudolph		
MADRID		Padova	
Andrea	Jungclaus	Silvia	Lenzi
Jan	Taprogge	Francesco	Recchia

## **S**377

#### GSI Fradaria

Frederic Ameil Gerl Jürgen Hubert Grawe Tobias Habermann Robert Hoischen Stephane Pietri Hans-Jürgen Wollersheim Kojouharov Ivan Niklas Kurz Schaffner Henning

#### TU Darmstadt

Plamen Boutachkov Giulia Guastalla Edana Merchan Norbert Pietralla Damian Ralet Michael Reese

#### YORK

Mike Bentley Dan Bloor Nara Singh Bondili Lianne Scruton

KÖLN	
Andrey	Blashev
Norbert	Braun
Kerstin	Geibel
Matthias	Hackstein
Kevin	Moschner
Peter	Reiter
Burkhard	Siebeck
Andreas	Wendt
Jan	Jolie

#### MILANO

Angela	Bracco
Franco	Camera
Fabio	Crespi
Bénédicte	Million
Anabel	Morales
Oliver	Wieland

RIKEN	
Pieter	Doornenbal
SURREY	
Michael	Bowry
Zsolt	Podolvak

# PreSpec collaboration & NUSTAR simulation group



Bundesministerium für Bildung und Forschung

Supported by the German BMBF (06KY9136 TP7+TP1) and by the "Helmholtz Graduate School for Hadron and Ion Research.